

Kévi Pegoraro

**Desenvolvimento de um modelo de dois fluidos
para estudos de breakdown no tokamak
NOVA-FURG**

Rio Grande, Rio Grande do Sul, Brasil

9 de dezembro de 2019

Kévi Pegoraro

Desenvolvimento de um modelo de dois fluidos para estudos de breakdown no tokamak NOVA-FURG

Trabalho de conclusão de curso II, Matemática Aplicada Bacharelado. Universidade Federal do Rio Grande.

Universidade Federal do Rio Grande - FURG

Instituto de Matemática, Estatística e Física - IMEF

Curso de Matemática Aplicada Bacharelado

Orientador: Dr. Magno P. Collares

Coorientador: Dr. Gustavo P. Canal

Rio Grande, Rio Grande do Sul, Brasil

9 de dezembro de 2019

Agradecimentos

Ao Dr. Magno Pinto Collares (FURG) e ao Dr. Gustavo Paganini Canal (USP) por terem aceitado me orientar, por ensinarem, instruírem e colaborarem tanto para minha formação científica e pessoal. Agradeço também pela aequuda com materiais de estudo, respostas a inúmeras dúvidas e ajuda no desenvolvimento da fase teórica e computacional.

Ao Dr. Igor Oliveira Monteiro (FURG) pela ajuda com dúvidas na parte numérica.

Ao Dr. Mário Rocha Retamoso (FURG) pelo apoio e disposição para me ajudar ao longo de toda minha graduação.

Aos membros da banca por terem aceitado ler e corrigir meu trabalho.

Este trabalho é dedicado à minha esposa Taionara Silva da Silva.

Sumário

	Sumário	3
	Lista de ilustrações	5
	Lista de tabelas	8
	Listings	9
1	INTRODUÇÃO	17
1.1	Plasma	17
1.2	Fusão	19
1.3	Tokamak	20
1.4	Plasma <i>startup</i>	23
1.4.1	Breakdown	23
1.4.2	Burn-through	24
1.4.3	Ramp-up	25
1.5	Função de distribuição	25
1.6	Momentos da distribuição de Maxwell	26
2	OBJETIVOS	27
3	REVISÃO BIBLIOGRÁFICA	28
4	FASE TEÓRICA	29
4.1	Equação de Boltzmann	29
4.2	Momentos da distribuição	30
4.3	Equação de conservação da massa	31
4.4	Equação de conservação do momento	32
4.5	Equação de conservação da energia	35
4.6	Simplificações	37
5	FASE COMPUTACIONAL	40
5.1	Dimensões das bobinas do tokamak NOVA-FURG	40
5.2	Superfícies de fluxo magnético poloidal	42
5.3	Equações dos campos eletromagnéticos	44
5.4	Condições iniciais e de contorno	44
5.5	Abordagem explícita no tempo	45
5.6	Abordagem pelo PDE Solver	51

5.6.1	Introdução ao PDE Solver	51
5.6.2	Aproximação da ionização por uma gaussiana	55
5.6.3	Aproximação da ionização pelo modelo de Townsend	60
5.6.4	Aproximação do campo magnético gerado pelo plasma	66
6	CONCLUSÃO	81
	REFERÊNCIAS	83
A	SISTEMA DE COORDENADAS PSEUDO-TOROIDAIS	85
A.1	Gradiente em coordenadas pseudo-toroidais	90
A.2	Divergente em coordenadas pseudo-toroidais	90
A.3	Rotacional em coordenadas pseudo-toroidais	91
A.4	Laplaciano em coordenadas pseudo-toroidais	91
A.5	Exemplo em coordenadas pseudo-toroidais	91
B	TABELA DE UNIDADES ÚTEIS	95
C	VALOR MÉDIO	96
D	O MODELO DE TOWNSEND	97
E	CÓDIGOS	99
F	MOVIMENTO DE PORTADORES DE CARGAS	117
F.1	Movimento constante e uniforme	117
F.2	Campo eletromagnético uniforme	118
F.3	Campo magnético uniforme	118
F.4	Solução formal da equação do movimento	121

Lista de ilustrações

Figura 1	– Aumento da densidade para cima, aumento da temperatura para a direita [14].	18
Figura 2	– Esquema básico de um tokamak [Daltrini (1999), Ferrari e Nascimento (1988)].	21
Figura 3	– Tokamak NOVA-FURG, modelo feito no Blender.	22
Figura 4	– Tokamak NOVA-FURG.	22
Figura 5	– Ilustração do breakdown de Townsend [4].	24
Figura 6	– Dados experimentais típicos de corrente de plasma medidos durante a fase de <i>burn-through</i> no tokamak JET [7].	25
Figura 7	– Figura esquemática da evolução temporal da (a) corrente de plasma, (b) emissão de D_α , (c) perda de potência de radiação e ionização e (d) temperatura do elétron em uma formação típica de plasma de deutério. As fases de <i>break-down</i> (azul), <i>burn-through</i> (verde), de <i>ramp-up</i> (vermelho) e a sobreposição entre a fase de <i>burn-through</i> e a fase de <i>ramp-up</i> (marrom) são marcadas com as respectivas cores. A linha tracejada vertical representa a barreira de radiação [18].	25
Figura 8	– Bobinas tokamak NOVA-FURG - Modelo criado no Blender.	41
Figura 9	– Superfícies de fluxo magnético poloidal geradas pelas bobinas do tokamak NOVA-FURG - Imagem feita no MATLAB, com valores de corrente ilustrativos. Em preto a superfície de fluxo magnético poloidal correspondente a $\Psi(\mathbf{r}_{xp})$, onde $\mathbf{r}_{xp} = (0.37, 0)$ é o ponto-X ($T \cdot m^2$).	43
Figura 10	– Superfícies de fluxo magnético poloidal geradas pelas bobinas com o campo magnético gerado pela corrente de plasma. Imagem feita no MATLAB, com valores de corrente ilustrativos ($T \cdot m^2$).	43
Figura 11	– Gaussiana representando o termo de fonte de partículas ($v_{ion} - v_{loss}$). Unidade s^{-1} ($s_0 = 10^{10}$, $x_0 = 0.015$ e $\sigma = 0.001$).	45
Figura 12	– Densidade de plasma (m^{-3}) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).	47
Figura 13	– Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).	48
Figura 14	– Pressão eletrônica (Pa) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).	49
Figura 15	– Pressão iônica (Pa) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).	50
Figura 16	– Malha triangular com $H_{max} = 0.006$	55
Figura 17	– Densidade de plasma (m^{-3}), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 m^2 s^{-1}$).	56
Figura 18	– Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), aproximação da ionização por uma gaussiana. ($dt = 10^{-6}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 m^2 s^{-1}$).	57

Figura 19 – Pressão eletrônica (Pa), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	58
Figura 20 – Pressão iônica (Pa), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	59
Figura 21 – Campos elétrico externo toroidal e magnético externo poloidal.	60
Figura 22 – Campos magnéticos externo toroidal.	60
Figura 23 – Taxa de perda de partículas v_{loss} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).	61
Figura 24 – Taxa de ionização v_{in} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).	61
Figura 25 – Taxa de ionização v_{in} menos perda de partículas v_{loss} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).	61
Figura 26 – Densidade de plasma (m^{-3}), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	62
Figura 27 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	63
Figura 28 – Pressão eletrônica (Pa), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	64
Figura 29 – Pressão iônica (Pa), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	65
Figura 30 – Densidade de plasma (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0$ m^2s^{-1}).	67
Figura 31 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0$ m^2s^{-1}).	68
Figura 32 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0$ m^2s^{-1}).	69
Figura 33 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0$ m^2s^{-1}).	70
Figura 34 – Densidade de plasma (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	71
Figura 35 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	72
Figura 36 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	73
Figura 37 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	74
Figura 38 – Densidade de partículas (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002$ m^2s^{-1}).	76

Figura 39 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002$ m^2s^{-1}).	77
Figura 40 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002$ m^2s^{-1}).	78
Figura 41 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002$ m^2s^{-1}).	79
Figura 42 – Coordenadas pseudo-toroidais.	85
Figura 43 – O ponto A representado em coordenadas pseudo-toroidais.	86
Figura 44 – Algoritmo para a resolução numérica via <i>rk4</i> de A.56 no MATLAB.	93
Figura 45 – Gráfico da resolução numérica da eq. A.56 no MATLAB - Verticalmente temos o valor de $n(r)$ em m^{-3} , e horizontalmente o valor de r em m	93
Figura 46 – Algoritmo mudando parâmetros do plasma para a resolução numérica via <i>rk4</i> da eq. A.56 no MATLAB.	93
Figura 47 – Gráfico mudando parâmetros do plasma da resolução numérica da eq. A.56 no MATLAB - Verticalmente temos o valor de $n(r)$ em m^{-3} , e horizontalmente o valor de r em m	94
Figura 48 – Esquema da separação do vetor velocidade nos componentes paralelos e ortogonais a B . Imagem de [2, Cap 2].	119

Lista de tabelas

Tabela 1 – Dados NOVA-FURG.	40
Tabela 2 – Relação entre unidades.	95

Listings

E.1	Rotina principal explícita no tempo para o breakdown no tokamak NOVA-FURG	99
E.2	Rotina principal para resolução do sistema de EDPs.	104
E.3	Definição do coeficiente d	109
E.4	Definição do coeficiente c	110
E.5	Definição do coeficiente a	110
E.6	Definição das condições iniciais e das condições de contorno.	110
E.7	Definição dos coeficientes f para cada equação.	111
E.8	Definição da função que gera uma animação com todos os tempos para as propriedades macroscópicas.	112
E.9	Definição da função que plota as soluções.	113
E.10	Definição da função que interpola os campos eletromagneticos.	114
E.11	Definição da função que calcula a resistividade.	115
E.12	Definição da função que organiza o campo eletromagnetico a ser usado.	115

Lista de notações

Na lista de notações, X_α com o índice α denota a propriedade X para as partículas da espécie α :

- ϕ é o ângulo na direção toroidal;
- r é a coordenada radial na direção poloidal;
- z é a coordenada vertical na direção poloidal;
- $f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)$ é a função distribuição de velocidades;
- \mathbf{F}_{ext} é a força externa, incluindo a força de Lorentz associada a quaisquer campos elétricos e magnéticos aplicados externamente;
- μ_0 é a permeabilidade magnética do vácuo;
- c é a velocidade da luz no vácuo;
- ϵ_0 é constante de permissividade do vácuo;
- k_B é a constante de Boltzmann;
- \mathbf{A}_{pl} é o vetor potencial magnético devido ao plasma;
- R_0 é o raio externo da câmara de vácuo;
- V_{loop} é a voltagem de *loop* toroidal induzida pelo solenoide central;
- B_0 é a intensidade inicial do campo magnético toroidal;
- a_0 é o raio interno da câmara de vácuo;
- S_α é o termo de fonte de partículas;
- \mathbf{B}_{pl} é o vetor campo magnético gerado pelo plasma;
- \mathbf{E}_{pl} é o vetor campo elétrico gerado pelo plasma;
- \mathbf{B}_{ext} é o vetor campo magnético externo;
- \mathbf{E}_{ext} é o vetor campo elétrico externo;
- \mathbf{B} é o vetor campo magnético total;
- \mathbf{E} é o vetor campo elétrico total;

- $n_\alpha(\mathbf{r}, t)$ é a densidade de plasma ou densidade numérica de partículas;
- $n_i(\mathbf{r}, t)$ é a densidade numérica de íons;
- $n_e(\mathbf{r}, t)$ é a densidade numérica de elétrons;
- n_g é a densidade inicial de partículas neutras;
- $\mathbf{J}(\mathbf{r}, t)$ é vetor densidade de corrente;
- $p_\alpha(\mathbf{r}, t)$ é o escalar de pressão;
- $T_{\alpha 0}$ é a temperatura inicial;
- v_{en} é a taxa de ionização elétron-nêutrons;
- v_{in} é a taxa de ionização íon-nêutrons;
- v_{ei} é a taxa de ionização elétron-íon;
- v_{loss} é a taxa de perda de elétrons;
- v_{eff} é a frequência efetiva de colisão de elétrons;
- $\mathbf{u}_\alpha(\mathbf{r}, t)$ é o vetor velocidade média das partículas;
- m_α é a massa do tipo de partícula α ;
- α_a é o primeiro coeficiente de Townsend;
- τ_p é o tempo médio de confinamento da partícula;
- $\rho_\alpha(\mathbf{r}, t)$ é a densidade de carga;
- $\rho_{m\alpha}(\mathbf{r}, t)$ é a densidade de massa;
- M_α é a taxa de variação da densidade de energia devido à produção e aniquilação de partículas;
- Q_α é a taxa de mudança de densidade de energia devido ao espalhamento;
- \mathcal{E}_α é a produção de partículas de plasma;
- \mathbb{P}_α é o tensor de pressão cinética;
- \mathbf{q}_α é o vetor fluxo de calor;
- q_α é carga da partícula;
- D_α é o coeficientes de difusão de partículas;

- e é a carga elementar do elétron;
- η é a resistividade paralela do Spitzer;
- \mathbf{R}_α é o vetor de troca de momento;
- \mathbf{R}_α é a taxa de mudança de momento devido ao espalhamento e a taxa de mudança de momento devido à produção de partículas de plasma.

Operadores diferenciais

Cartesianas

$$\nabla = \hat{e}_x \frac{\partial}{\partial x} + \hat{e}_y \frac{\partial}{\partial y} + \hat{e}_z \frac{\partial}{\partial z}, \quad (1)$$

$$\nabla^2 = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}, \quad (2)$$

$$\nabla_v = \hat{e}_x \frac{\partial}{\partial v_x} + \hat{e}_y \frac{\partial}{\partial v_y} + \hat{e}_z \frac{\partial}{\partial v_z}. \quad (3)$$

Cilíndricas

$$\begin{aligned} \nabla f &= \frac{\partial f}{\partial r} \hat{e}_r + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \phi} \hat{e}_\phi + \frac{\partial f}{\partial z} \hat{e}_z, \\ \nabla \cdot \mathbf{F} &= \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r F_r) + \frac{1}{r} \frac{\partial F_\phi}{\partial \phi} + \frac{\partial F_z}{\partial z}, \\ \nabla \times \mathbf{F} &= \left[\frac{1}{r} \frac{\partial F_z}{\partial \phi} - \frac{\partial F_\phi}{\partial z} \right] \hat{e}_r + \left[\frac{\partial F_r}{\partial z} - \frac{\partial F_z}{\partial r} \right] \hat{e}_\phi + \left[\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r F_\phi) - \frac{1}{r} \frac{\partial F_r}{\partial \phi} \right] \hat{e}_z, \\ \nabla^2 f &= \frac{\partial^2 f}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 f}{\partial \phi^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2}. \end{aligned}$$

Pseudo-toroidais

$$ds = |d\mathbf{r}_p| = \sqrt{[dr]^2 + [rd\theta]^2 + [(R_0 + r \cos(\theta))d\phi]^2}, \quad (4)$$

$$\nabla \phi = \frac{\partial \phi}{\partial r} \hat{e}_r + \left(\frac{1}{r} \frac{\partial \phi}{\partial \theta} \right) \hat{e}_\theta + \left(\left[\frac{1}{R_0 + r \cos(\theta)} \right] \frac{\partial \phi}{\partial \phi} \right) \hat{e}_\phi, \quad (5)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{u} = \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} [u_r (rR_0 + r^2 \cos(\theta))] + \frac{\partial}{\partial \theta} [u_\theta (R_0 + r \cos(\theta))] + \frac{\partial}{\partial \phi} (u_\phi r) \right], \quad (6)$$

$$\nabla^2 f = \frac{\partial f}{\partial r} \hat{e}_r + \left(\frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) \cdot \hat{e}_\theta + \left(\left[\frac{1}{R_0 + r \cos(\theta)} \right] \frac{\partial f}{\partial \phi} \right) \hat{e}_\phi, \quad (7)$$

$$\begin{aligned} \nabla \times \mathbf{u} = & \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial \theta} [u_\phi (R_0 + r \cos(\theta))] - \frac{\partial}{\partial \phi} (u_\theta r) \right] \hat{e}_r + \\ & \frac{1}{R_0 + r \cos(\theta)} \left[\frac{\partial u_r}{\partial \phi} - \frac{\partial}{\partial r} [u_\phi (R_0 + r \cos(\theta))] \right] \hat{e}_\theta + \frac{1}{r} \left[\frac{\partial}{\partial r} (u_\theta r) - \frac{\partial u_r}{\partial \theta} \right] \hat{e}_\phi. \end{aligned} \quad (8)$$

Resumo

A população mundial está crescendo, e ao mesmo tempo o consumo de energia per-capita aumenta. Um dos maiores desafios da atualidade é atender à crescente demanda por energia de maneira responsável e sustentável. A possibilidade de obter energia "fundindo" átomos atende a essas necessidades. As reações de fusão nuclear são limpas, seguras e a quantidade de combustível na Terra é virtualmente inesgotável. Há mais de meio século cientistas no mundo todo buscam construir máquinas capazes de realizar fusão com um balanço positivo de energia. Hoje a máquina mais promissora é o tokamak, que confina o plasma dentro de uma câmara de vácuo, usando potentes campos magnéticos. O plasma confinado em um tokamak pode ser modelado como um, ou mais, fluidos condutores. A magnetohidrodinâmica (MHD) é a área da física que estuda a interação de fluidos condutores com campos eletromagnéticos. Este trabalho visa estudar a teoria MHD aplicada a um sistema toroidal de confinamento magnético de plasma. Para este fim é deduzido um modelo de dois fluidos para o estudo do *breakdown* no tokamak NOVA-FURG. Busca-se entender, por meio de uma modelagem numérica, a fase de *breakdown* em plasmas no tokamak NOVA-FURG. O trabalho está dividido nas seguintes partes: embasamento conceitual, fase teórica e fase computacional. No embasamento conceitual, apresenta-se uma introdução sobre o plasma, sobre a fusão e sobre o conceito de tokamak, juntamente com um modelo 3D em escala do tokamak NOVA-FURG feito no software Blender. Apresenta-se uma introdução sobre as fases de *breakdown*, *burn-through* e *ramp-up*. Na fase teórica, a partir dos momentos da equação de Boltzmann, obtêm-se o modelo de 2 fluidos para simular a fase de *breakdown*. Na fase computacional, mostra-se uma tabela contendo os dados das bobinas do tokamak NOVA-FURG. Para a obtenção das superfícies de fluxo magnético do tokamak NOVA-FURG, são calculados os campos magnéticos poloidais e toroidais através das funções de Green. Na fase computacional, foi feita uma modelagem numérica do modelo de 2 fluidos por meio de duas abordagens distintas: Diferenças finitas, forma explícita no tempo, e também elementos finitos, através da ferramenta PDE solver, ambas realizadas no MATLAB. Fazendo uso dos parâmetros físicos do tokamak NOVA-FURG, e destes códigos, obtêm-se a distribuição de densidade numérica, corrente de plasma, pressão cinética e os coeficientes de transporte do plasma. No apêndice é apresentado o sistema de coordenadas pseudo-toroidais e são deduzidas expressões para o seu gradiente, divergente e laplaciano. É feita uma dedução da equação geral dos momentos da distribuição de velocidades. Mostra-se também o modelo de Townsend. Apresenta-se um equacionamento das equações para movimento de portadores de carga sob efeito de campos elétricos e magnéticos.

Palavras-chave

Modelo de 2 Fluidos, Breakdown, Tokamak, Magnetohidrodinâmica, teoria cinética.

Abstract

The world's population is growing, and at the same time per capita energy consumption is increasing. One of today's biggest challenges is meeting the growing demand for energy responsibly and sustainably. The ability to get energy by "fusing" atoms meets those needs. Nuclear fusion reactions are clean, safe and the amount of fuel on Earth is virtually inexhaustible. For more than half a century scientists around the world have been looking to build fusion-capable machines with a positive energy balance. Today the most promising machine is the tokamak, which confines the plasma inside a vacuum camera using powerful magnetic fields. Plasma confined to a tokamak can be modeled as one or more conductive fluids. Magneto-hydrodynamics is the area of physics that studies the interaction of conductive fluids with electromagnetic fields. This work aims to study the MHD theory applied to a toroidal plasma magnetic confinement system. For this purpose a two-fluid model for the study of breakdown in the NOVA-FURG tokamak is deduced. The aim is to understand, by means of a numerical modeling, the breakdown phase of plasmas in the NOVA-FURG tokamak. The work is divided into the following parts: conceptual basis, theoretical phase and computational phase. In the conceptual background, an introduction to plasma, fusion and the concept of tokamak is presented, along with a 3D scale model of the NOVA-FURG tokamak made in the Blender software. An introduction to the breakdown, burn-through and ramp-up phases is presented. In the theoretical phase, from the Boltzmann equation moments, we obtain the 2-fluid model to simulate the breakdown phase. In the computational phase, a table showing the data of the NOVA-FURG tokamak coils is shown. To obtain the magnetic flux surfaces of the NOVA-FURG tokamak, the poloidal and toroidal magnetic fields are calculated using the Green functions. In the computational phase, a numerical modeling of the 2-fluid model was made using two different approaches: Finite differences, explicit form in time, and also finite elements through the PDE solver tool, both performed in MATLAB. Using the physical parameters of the NOVA-FURG tokamak and these codes, the numerical density distribution, plasma current, kinetic pressure and plasma transport coefficients are obtained. In the appendix the pseudotoroidal coordinate system is presented and expressions for its gradient, divergent and laplacian are deduced. A deduction is made for the general equation of velocity distribution moments. It also shows the Townsend model. A deduction of the equations for motion of charge carriers under the effect of electric and magnetic fields is presented.

Key-words

2 Fluid Model, Breakdown, Tokamak, Magnetohydrodynamics, Kinetic Theory.

1 Introdução

1.1 Plasma

Plasmas são constituídos por espécies eletricamente neutras e carregadas com mais ou menos elétrons. A ionização das espécies neutras é geralmente causada pela aplicação de elevadas energias aos átomos, seja através da aplicação de uma alta tensão elétrica ou por via de radiação de alta energia. O aquecimento de um gás provoca a dissociação das suas ligações moleculares, convertendo-o em seus átomos constituintes. Desta forma, ao receberem mais energia os átomos ionizam, transformando o gás em plasma [21]. O plasma dito *frio* é composto por: átomos ou moléculas neutras, íons (positivos ou negativos) e elétrons. Um plasma dito *quente*, está totalmente ionizado e é composto por: íons positivos e elétrons. É onde nas condições corretas ocorre a fusão. Como o gás, o plasma não possui forma ou volume definido, a não ser quando contido em um recipiente. No universo, o plasma é o estado da matéria mais facilmente observável [12]. Quando o número de átomos ionizados é relativamente pequeno, o comportamento global do plasma é dominado por processos colisionais, ou seja, que envolvem principalmente colisões binárias entre as partículas. Quando o número de partículas carregadas é grande, o comportamento global do plasma passa a ser dominado por interações eletromagnéticas, ou seja, a dinâmica do plasma é determinada pelos campos elétricos e magnéticos existentes mais os produzidos pelas partículas carregadas do meio. No apêndice F é feita a dedução das equações de movimento de portadores de carga sob efeito de campos elétricos e magnéticos. A Figura 1 mostra um diagrama com plasmas em diferentes temperaturas e densidades.

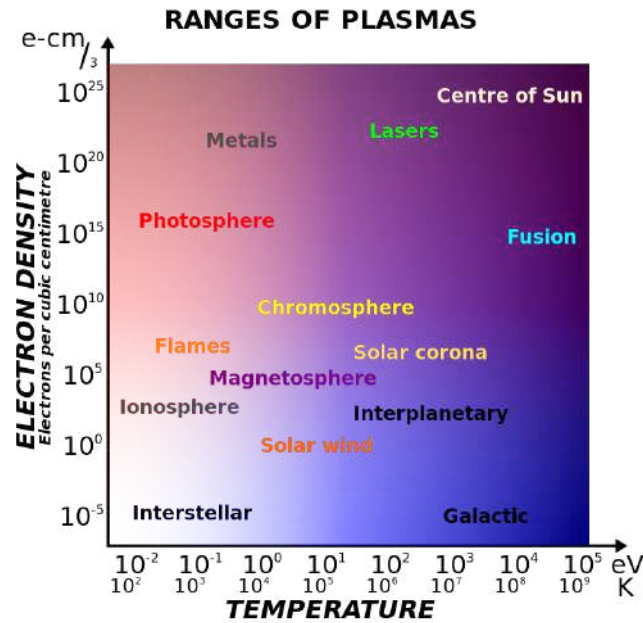


Figura 1 – Aumento da densidade para cima, aumento da temperatura para a direita [14].

A magnetohidrodinâmica (MHD) é a área da física que estuda a interação mútua entre fluidos condutores e campos eletromagnéticos. Os fluidos em questão devem ser eletricamente condutivos e não magnéticos, ou seja, os limita a metais líquidos, eletrolitos fortes e o caso que estudaremos neste trabalho, o plasma. A interação mútua de um campo magnético \mathbf{B} e um plasma de velocidade \mathbf{u} , surge como resultado das leis de Faraday e Ampère, devido a força de Lorentz. Dividindo este processo em três partes, temos basicamente que:

1. O movimento de um fluido condutor em um campo magnético provoca uma força eletromotriz induzida (de ordem $|\mathbf{u} \times \mathbf{B}|$) de acordo com a lei de indução de Faraday. Em geral, correntes elétricas ocorrerão, sendo a densidade de corrente de ordem $\sigma(\mathbf{u} \times \mathbf{B})$, onde σ é a condutividade elétrica.
2. Estas correntes induzidas devem, de acordo com a lei de Ampère, dar origem a um campo magnético induzido que se soma ao campo magnético original, fazendo com que o fluido "arraste" as linhas do campo magnético junto com ele.
3. O campo magnético combinado (imposto mais induzido) interage com a densidade de corrente induzida \mathbf{J} para dar origem a uma densidade de força de Lorentz $\mathbf{J} \times \mathbf{B}$ que age no fluido condutor inibindo seu movimento no campo magnético.

Note que os dois últimos efeitos implicam em consequências semelhantes. Em ambos, o movimento do fluido no campo magnético tende a ser reduzido. Os fluidos podem "arrastar" linhas de campo magnético (efeito 2) e campos magnéticos podem puxar fluidos condutores (efeito 3). É esse "congelamento" parcial do meio e do campo magnético que é a marca registrada do modelo MHD ideal (a resistividade do plasma é nula).

Para a descrição do plasma, são duas as abordagens mais comuns: o modelo de fluidos e o modelo cinético. Cada um com suas vantagens e desvantagens. O modelo de um fluido trata o plasma como um fluido único que é governado pelas equações do eletromagnetismo de Maxwell e as equações de Navier-Stokes, com a adição da força de Lorentz.

Neste trabalho, será usada uma descrição mais geral do plasma, ou seja, um modelo de dois fluidos. Neste modelo os íons e os elétrons são descritos como dois fluidos diferentes. Os modelos de fluidos são precisos quando a distribuição de velocidade das espécies se aproxima da distribuição de Maxwell-Boltzmann, o que normalmente ocorre quando o grau de colisões é alto, ou seja, um plasma quente onde o grau de ionização é alto. O modelo cinético não precisa assumir uma distribuição de Maxwell-Boltzmann, já que adota uma função de distribuição de velocidades em cada ponto do plasma. Porém, o modelo cinético demanda muito mais computação para ser resolvido satisfatoriamente. Devido a esse excessivo aumento de demanda computacional e de uma maior complexidade, escolhe-se normalmente para a modelagem do *breakdown* o modelo de fluidos.

1.2 Fusão

A fusão nuclear é um processo físico promissor para suprir a crescente demanda energética. O sol é alimentado por reações de fusão assim como todas as estrelas. Em tais reações, núcleos de baixa massa se combinam, ou se fundem, para formar núcleos mais massivos. No sol, uma sequência de reações de fusão, denominada cadeia p-p, começa com prótons - núcleos de hidrogênio comum - termina com partículas alfa - núcleos de átomos de hélio. Após uma reação de fusão, as massas finais são menores do que as iniciais e a diferença de massa é convertida em energia, através da conhecida equação de Einstein,

$$E = \Delta mc^2,$$

onde E é a energia resultante da reação, Δm é a diferença de massa e c é a velocidade da luz no vácuo. A fissão nuclear apresenta vários problemas, como riscos de explosões, produção significativa de resíduos radioativos e usos militares. O processo de fusão, no entanto, é naturalmente seguro, embora a reação de fusão também produza resíduos radioativos. No entanto, tais subprodutos são as partículas α (núcleos de Hélio). O fluxo de nêutrons em um reator tornará os materiais estruturais radioativos. O trítio tem uma meia-vida de apenas 12 anos, enquanto a escolha apropriada de materiais pode resultar em resíduos que têm meias-vidas de dezenas de anos, em vez de milhares de anos, como na fissão. Outra enorme vantagem da fusão é que os materiais usados para reação de fusão podem ser extraídas da água do mar. Portanto, a fusão é considerada uma fonte de energia virtualmente inesgotável. Como a fusão deve ser continuamente alimentada, e sua manutenção depende estritamente do equilíbrio MHD, ela é facilmente interrompida. Mesmo nos piores acidentes imagináveis, o plasma contido no tokamak não terá energia suficiente para causar a ruptura da câmara de vácuo.

1.3 Tokamak

O tokamak é um conceito de máquina de confinamento de plasmas que tem como objetivo criar condições onde a fusão nuclear aconteça. A palavra tokamak é a transliteração de um acrônimo russo que significa "câmara toroidal com bobinas magnéticas". O objetivo final da pesquisa com tokamaks é tornar viável a construção de reatores nucleares de fusão com balanço positivo de energia, ou seja, a energia extraída é maior que a gasta para manter as reações de fusão. A reação de fusão mais promissora é a de deutério e trítio. A grande quantidade de energia liberada servirá para aquecer água, produzir vapor e assim mover uma turbina acoplada a um gerador elétrico.

Basicamente, um tokamak é um potente eletroímã que produz um campo magnético toroidal. Um toróide é a configuração mais simples com linhas de campo magnético fechadas, condição está necessária para evitar a perda do plasma. O gradiente da amplitude do campo magnético e a curvatura das linhas de campo levam a movimentos de íons e elétrons em direções verticais opostas, o que resulta em uma separação de cargas. Esta, por sua vez, cria um campo elétrico que, junto com o campo magnético produzirá uma deriva das partículas na direção radial. Este movimento de deriva para fora pode ser evitado torcendo as linhas do campo magnético, de modo que cada linha de campo passe pelas partes superior e inferior do toróide. De tal forma que a média ao longo do caminho das partículas leve a um cancelamento dos movimentos de desvio verticais e evite o estabelecimento de um campo elétrico. Portanto, uma combinação de campos magnéticos toroidais e poloidais pode adequadamente confinar um plasma. No interior da câmara de vácuo de um tokamak ocorre uma emissão de elétrons que são altamente acelerados pelo campo elétrico, que então provocam uma ruptura (*break-down*) do gás de trabalho gerando a corrente de plasma, que irá formar o plasma que deve ser contido no espaço limitado da câmara de vácuo. O campo magnético não pode permitir que o plasma toque nas paredes internas da câmara de vácuo, tanto para não danificá-la, quanto para não dissipar a energia do plasma via condução térmica ou contaminar o plasma com átomos e moléculas pesadas. O tokamak é ainda caracterizado pela simetria azimutal. Alguns tokamaks tem seção reta da câmara retangular, como o TCABR da USP, enquanto outros possuem seção reta circular, como o NOVA-FURG, ou até alongada em formato elíptico, como o ITER. Outra característica dos tokamaks é o uso da corrente de plasma para gerar a componente helicoidal do seu intenso campo magnético, necessária para um equilíbrio MHD [21, pg. 34], [12, pg. 10]. A Figura 2 mostra os componentes básicos de um tokamak, onde os termos "Campo poloidal" e "Campo toroidal" se referem aos campos eletromagnéticos. No tokamak NOVA-FURG as duas bobinas de aquecimento ôhmico (em azul na Figura 3) fazem o papel de enrolamento primário do transformador da Figura 2, e a corrente de plasma faz o papel de enrolamento secundário do transformador. Ao longo deste trabalho foi modelado no programa Blender o tokamak NOVA-FURG, respeitando as medidas de cada componente. O modelo pode ser visto na Figura 3 e uma imagem real da máquina na Figura 4. O tokamak NOVA-FURG utiliza um núcleo de ferro como

transformador ôhmico, possui uma parede de aço inox com uma camada condutora de alumínio e tratamento superficial da parede interna com titânio. E possui um filamento de tungstênio que fornece elétrons para ajudar no *breakdown*. Detalhes dos parâmetros geométricos das bobinas do tokamak NOVA-FURG podem ser vistos na Tabela 5.1 e na Figura 8.

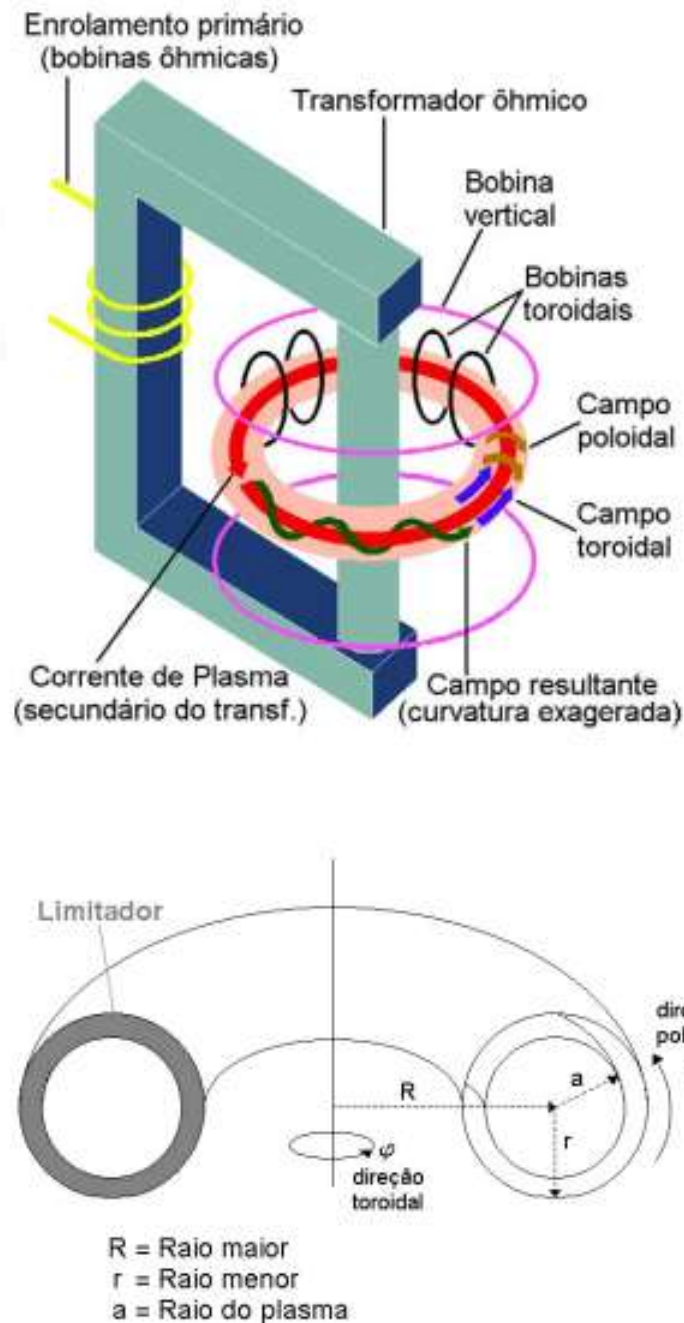


Figura 2 – Esquema básico de um tokamak [Daltrini (1999), Ferrari e Nascimento (1988)].

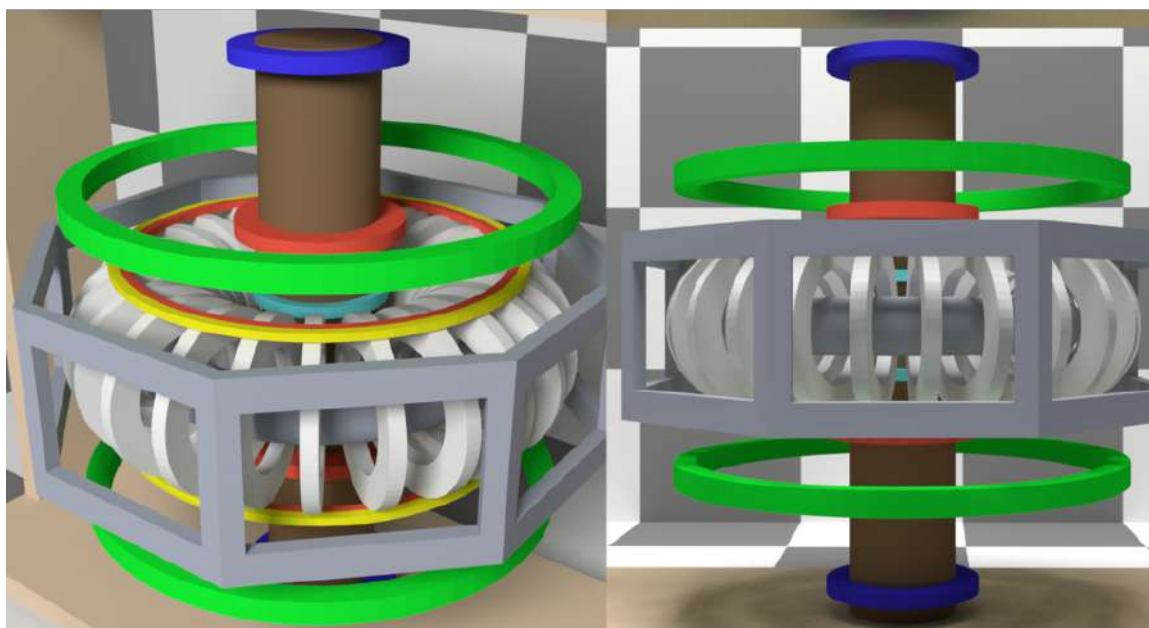


Figura 3 – Tokamak NOVA-FURG, modelo feito no Blender.



Figura 4 – Tokamak NOVA-FURG.

1.4 Plasma *startup*

O início da operação de um tokamak consiste em três fases:

1. Fase de *breakdown* do plasma (fase dominada pela avalanche de elétrons)
2. Fase de *burn-through* (fase de ionização e aquecimento do plasma)
3. Fase de *current ramp-up* (estabelecimento da corrente de plasma).

Na sequência, será dada uma breve descrição destas três fases, lembrando que o foco deste trabalho é a primeira fase.

1.4.1 Breakdown

A fase de *breakdown* em um tokamak é dominada por colisões entre elétrons livres e partículas neutras. A fase de *breakdown* começa com a primeira ionização e dura até que as colisões de Coulomb comecem a dominar as colisões neutras com elétrons [18, pg. 55]. Este processo pode ser descrito pelo modelo desenvolvido por Townsend [10]. A descarga de Townsend (*Townsend discharge*) é um processo de ionização de gás onde os elétrons livres, sob efeito de um campo elétrico intenso, são acelerados para então colidirem com moléculas de gás e liberarem elétrons adicionais, Figura 5. Elétrons que também são acelerados, colidem e liberam mais elétrons adicionais, resultando em uma avalanche que permitirá a passagem de corrente pelo gás. Em um tokamak, o plasma parcialmente ionizado é condutor e uma corrente de plasma toroidal é formada devido ao campo elétrico toroidal. A descarga requer uma fonte de elétrons livres e um campo elétrico suficientemente intenso. O primeiro coeficiente de Townsend, explicado e modelado no apêndice D, corresponde ao número de reações de ionização, por unidade de comprimento, causadas por um elétron que se move paralelamente ao campo elétrico. O campo magnético poloidal, gerado pela corrente de plasma toroidal, começa a aumentar até que a corrente se estabiliza. São formadas então, superfícies de fluxo magnético fechadas que reduzem a perda de íons e elétrons, o que causa um aumento na taxa de crescimento da corrente de plasma. Uma explicação mais detalhada para a fase de *breakdown* pode ser encontrada em [15, pg. 40].

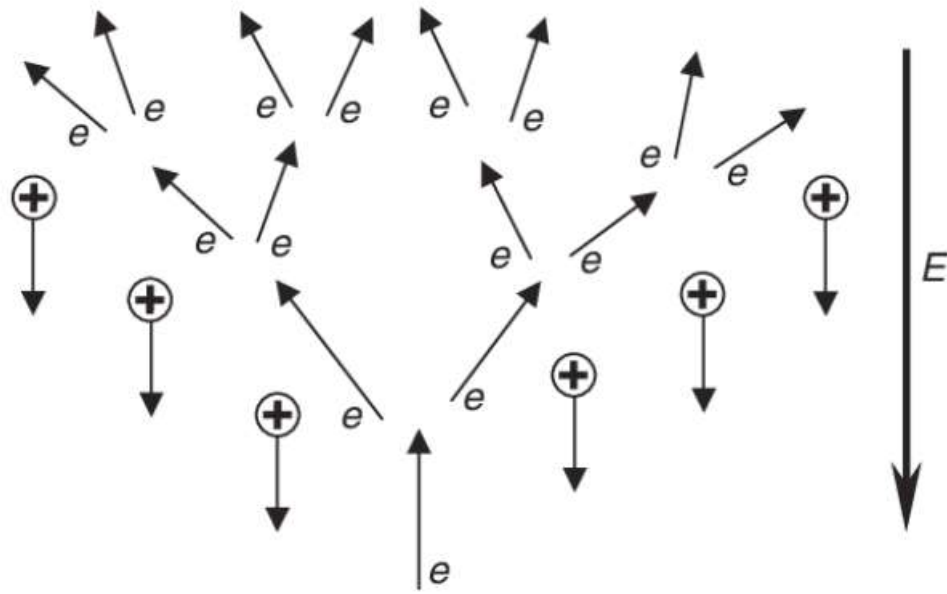


Figura 5 – Ilustração do breakdown de Townsend [4].

1.4.2 Burn-through

A fase de *burn-through* é caracterizada pelo aumento da corrente de plasma causada pelo aumento da ionização do plasma. A ionização do gás neutro e radiações de linha das impurezas presentes no plasma, resultam na perda de uma parte significativa do poder de aquecimento [1, 13]. Esta perda de potência é proporcional ao produto da densidade de elétrons com a densidade de partículas neutras, e tem seu máximo na chamada barreira de radiação. O plasma precisa "queimar" essa barreira de radiação antes que a potência de aquecimento possa elevar a temperatura do plasma. Um estado de alta ionização de impurezas é normalmente alcançado após a "queima" do gás principal. Uma "queima" (*burn-through*) de plasma bem sucedida só pode ser obtida se a potência de aquecimento ôhmico exceder a perda de potência por ionização e radiação. Depois que a queima é realizada, a corrente de plasma é tipicamente aumentada até que o valor máximo de corrente de plasma (*flattop*) seja atingido. Durante a fase de aceleração da corrente de plasma (*ramp up* 1.4.3), é essencial evitar interrupções causadas por instabilidades MHD. As fases de *breakdown*, *burn-through* e *ramp-up* não são necessariamente fases consecutivas, mas processos que podem ocorrer simultaneamente. É fundamental para o funcionamento do tokamak a obtenção da configuração de superfícies de fluxo fechado. Para isso, a corrente de plasma deve crescer e o gás combustível deve ser totalmente ionizado durante a fase de queima de plasma (*burn-through*). Uma das características cruciais na fase de *burn-through* é a transição da configuração do campo magnético, ou seja, a mudança de configuração de linhas de campo abertas para as superfícies de fluxo fechadas. A Figura 6 mostra dados típicos da fase de *burn-through* no tokamak JET. Mais detalhes da fase de *burn-through* podem ser encontrados em [1, 8].

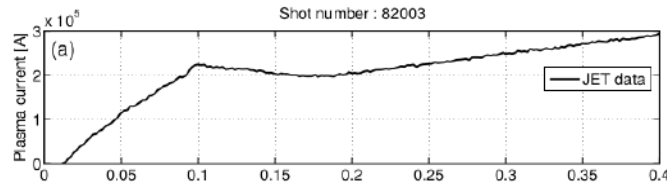


Figura 6 – Dados experimentais típicos de corrente de plasma medidos durante a fase de *burn-through* no tokamak JET [7].

1.4.3 Ramp-up

A fase de *ramp-up* inicia-se após a queima do gás principal, mas é independente da quantidade de impurezas, podendo, então, se sobrepor à fase de *burn-through*. A Figura 7 apresenta um diagrama de como são caracterizadas, ao longo do tempo, as fases de *breakdown*, *burn-through* e *ramp-up*. Uma explicação mais detalhada para a fase de *ramp-up* pode ser encontrada em [15, pg. 49]. A Figura 7 apresenta um diagrama com as três fases ilustradas.

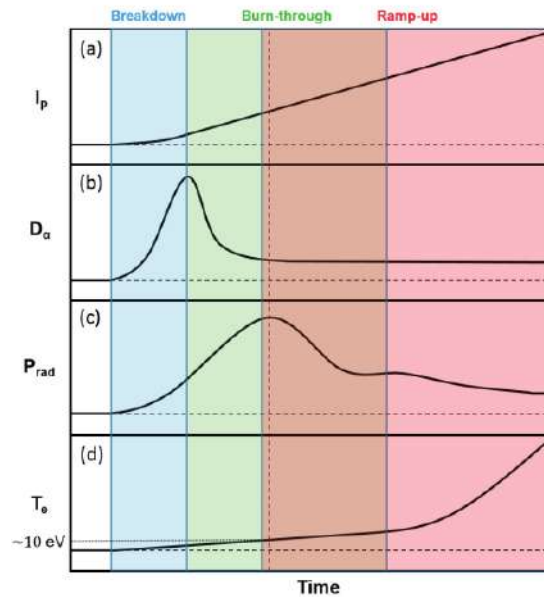


Figura 7 – Figura esquemática da evolução temporal da (a) corrente de plasma, (b) emissão de D_α , (c) perda de potência de radiação e ionização e (d) temperatura do elétron em uma formação típica de plasma de deutério. As fases de *breakdown* (azul), *burn-through* (verde), de *ramp-up* (vermelho) e a sobreposição entre a fase de *burn-through* e a fase de *ramp-up* (marrom) são marcadas com as respectivas cores. A linha tracejada vertical representa a barreira de radiação [18].

1.5 Função de distribuição

A função de distribuição f é uma função que contém informação sobre a densidade de partículas com posição entre r e $r + dr$ e velocidade entre v e $v + dv$. Definida num espaço de fase de

seis dimensões, sendo três de posição e três de velocidade, a distribuição Maxwelliana [2, pg. 127] é dada por:

$$f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = n(\mathbf{r}) \left(\frac{m}{2\pi k_B T(\mathbf{r})} \right)^{\frac{3}{2}} \exp \left(\frac{-m\mathbf{v}^2}{k_B T(\mathbf{r})} \right), \quad (1.1)$$

onde $n(\mathbf{r})$ é a densidade de partículas no espaço de configuração, $T(\mathbf{r})$ é a temperatura do plasma, m é a massa das partículas, \mathbf{v} é a velocidade e k_B é a constante de Boltzmann. Quando o plasma está em equilíbrio termodinâmico a função de distribuição se torna Maxwelliana, conforme o teorema de Boltzmann. Na maioria dos plasmas de laboratório, o estudo é feito fora do equilíbrio termodinâmico, uma vez que sempre se tem a variação de alguma propriedade macroscópica no plasma. Frequentemente estudos são feitos considerando que o plasma está em um certo equilíbrio, por exemplo elétrons estão em equilíbrio entre si a uma temperatura $T_e(\mathbf{r})$ e íons em equilíbrio entre si a uma temperatura $T_i(\mathbf{r})$. Investiga-se o que acontece com a distribuição a partir deste estado que se chama meta-equilíbrio. A partir de f , obtemos a velocidade média

$$\langle v \rangle = \sqrt{\frac{8k_B T}{m\pi}}, \quad (1.2)$$

a velocidade mais provável

$$v_{max} = \sqrt{\frac{2k_B T}{m}} \quad (1.3)$$

e a velocidade quadrática média

$$v_{rms} = \sqrt{\frac{3k_B T}{m}}. \quad (1.4)$$

1.6 Momentos da distribuição de Maxwell

A função de distribuição é uma descrição microscópica de um plasma. Em contraste, uma descrição macroscópica de um plasma se faz pela especificação de valores médios das propriedades do plasma, tais como a densidade, velocidade média e pressão. A densidade de partículas da espécie α é dada por

$$n_\alpha(\mathbf{r}, t) = \int_V f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v,$$

a velocidade média das partículas da espécie α é

$$\mathbf{u}_\alpha(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{n_\alpha(\mathbf{r}, t)} \int_V \mathbf{v} f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v$$

e o tensor de pressão das partículas da espécie α ,

$$\mathbb{P}_\alpha(\mathbf{r}, t) = \frac{m_\alpha}{n_\alpha(\mathbf{r}, t)} \int_V (\mathbf{v} - \mathbf{u}_\alpha)(\mathbf{v} - \mathbf{u}_\alpha) f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v,$$

onde V é o espaço de velocidades.

2 Objetivos

Na fase teórica deste trabalho pretende-se desenvolver um modelo de dois fluidos para o *breakdown* em plasmas do tokamak NOVA-FURG. Para isso, primeiro temos de obter a equação geral dos momentos da equação de Boltzmann. Após a dedução das equações para os três primeiros momentos da equação de Boltzmann, para elétrons e íons, o sistema será simplificado de acordo com as condições pertinentes a fase de *breakdown* em tokamaks de pequeno porte. A fase computacional tem o propósito de resolver o sistema obtido na fase teórica, a fim de obter os parâmetros macroscópicos do plasma ao longo da fase de *breakdown*, onde a corrente de plasma ainda é pequena permitindo que se admita que os campos elétrico e magnético gerados pelo plasma sejam nulos. Tendo então as distribuições ao longo dos tempos iniciais para os parâmetros do plasma, será verificado se os resultados condizem com o comportamento esperado do plasma. Pretende-se após a realização das simulações numéricas interpretar fisicamente os resultados para cada variável macroscópica do modelo de 2 fluidos.

3 Revisão Bibliográfica

Por volta de 1950 já existia alguns trabalhos sobre o modelo cinético e de fluidos. Nesta mesma época os físicos soviéticos Igor Tsamm e Andrei Sakharov sugeriram unir as pontas das máquinas lineares em um formato de toróide, visando melhorar o confinamento. Essa configuração foi chamada de tokamak. Ainda na mesma década, em 1958, Kruskal e Kulrud [9] apresentaram algumas propriedades gerais do plasma usando as equações MHD, ou seja, equação da conservação da massa, do momento e da energia, juntamente com as equações de Maxwell e lei de Ohm. Ao longo de quase duas décadas, a pesquisa com o modelo de fluidos de plasmas confinados em tokamaks avançou muito. Em 1979 Hirshman e Jardin [16] publicam um artigo onde deduzem equações de transporte de dois fluidos. Dois anos depois é publicado por Sakanaka (1981) [17] uma dedução detalhada das equações de transporte a partir dos momentos da equação de Boltzmann.

Com a construção de grandes tokamaks ao redor do mundo, os modelos de fluidos vieram a ser amplamente desenvolvidos para modelar o plasma nestes novos tokamaks. Foi usado por Zakharov e Rogers (1989-1993) [23] um modelo linearizado de dois fluidos para a descrição do modo de *kink* interno em tokamaks. Uma abordagem computacional baseada na evolução das equações de movimento de plasma eletromagnético, não linear e de dois fluidos foi usada por Thyagaraja (2000) [19] para investigar as propriedades da turbulência e do transporte do plasma tokamak. Pode-se ver mais detalhes sobre o *breakdown* nos artigos de B. Lloyd, P. G. Carolan e C. D. Warrick (1996) [1] e D Mueller (2013) [13]. Um estudo aprofundado juntamente com a realização de simulações numéricas das fases iniciais de operação de um tokamak é feito por Kim, Hyun Tae [7] (2013). E por Sinha e Joyeeta [18] (2017) é feito um estudo aprofundado das três etapas iniciais do tokamak com muitos dados experimentais e comparações. Em 1976 Hinton e Hazeltine [6] aprofundam o estudo sobre a teoria do transporte de plasma em sistemas de confinamento toroidal. Em 1989 Harafuji, Kenji, Hayashi, Takaya e Tetsuy [5] fizeram um estudo computacional dos equilíbrios MHD tridimensionais em sistemas helicoidais toroidais. Em [20], o leitor pode conferir expressões em termos do seno e cosseno hiperbólico para os operadores diferenciais e em [3] pode-se conferir cálculos de estabilidade de MHD ideal em sistemas de coordenadas toroidais axissimétricos. Baseado nestes trabalhos será deduzido no apêndice A o sistema de coordenadas pseudo-toroidais.

Como visto anteriormente, o uso dos modelos de fluidos é preferível em plasmas muito quentes e tem a vantagem de ser mais leve computacionalmente que os modelos cinéticos, como neste trabalho não iremos investigar efeitos microscópicos, um modelo de fluidos é o mais indicado.

4 Fase Teórica

A fase teórica se inicia com uma dedução do modelo de 2 fluidos. Partindo da equação de Boltzmann, uma equação geral dos momentos é obtida, permitindo a dedução da equação de conservação da massa, do momento e da energia. O sistema de equações diferenciais parciais simplificado será escrito em termos da densidade de corrente.

4.1 Equação de Boltzmann

De acordo com o modelo de fluidos, para descrever a dinâmica de um plasma, consideramos que os movimentos das partículas do plasma são governados pelos campos externos aplicados mais os campos internos gerados pelo plasma. O problema de obter o campo eletromagnético gerado pelo plasma, no entanto, ainda é complexo e requer uma solução auto-consistente com as equações de Maxwell. A equação de Boltzmann é uma equação diferencial parcial usada para descrever a evolução temporal da função de distribuição $f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)$ no espaço das velocidades, posições e tempo. Em outras palavras, $f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)$ descreve a evolução temporal do sistema no espaço de fase [2, pg. 193].

$$\frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) + \mathbf{a} \cdot \nabla_v f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \left(\frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll}, \quad (4.1)$$

onde \mathbf{v} é a velocidade, $\left(\frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll} = \sum_\beta \left(\frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{\alpha\beta} \{f_\alpha, f_\beta\}$ é o operador de colisão e os operadores diferenciais ∇_v e ∇ em coordenadas cartesianas são

$$\begin{aligned} \nabla_v f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) &= \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial v_x} \hat{e}_{v_x} + \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial v_y} \hat{e}_{v_y} + \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial v_z} \hat{e}_{v_z}, \\ \nabla f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) &= \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial x} \hat{e}_x + \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial y} \hat{e}_y + \frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial z} \hat{e}_z \end{aligned}$$

substituindo na eq. 4.1 os campos suavizados produzidos pelo plasma, obtêm-se então

$$\frac{\partial f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) + \frac{1}{m_\alpha} [\mathbf{F}_{ext} + \mathbf{E}_{pl} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}_{pl}] \cdot \nabla_v f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \left(\frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll}, \quad (4.2)$$

onde \mathbf{F}_{ext} representa a força externa, incluindo a força de Lorentz associada a quaisquer campos elétrico e magnético aplicados externamente, e \mathbf{E}_{pl} e \mathbf{B}_{pl} são campos elétrico e magnético causados pela presença e movimento de todas as partículas carregadas dentro do plasma. Os campos eletromagnéticos \mathbf{E}_{pl} e \mathbf{B}_{pl} devem satisfazer as equações de Maxwell, uma vez que precisam ser consistentes com as densidades de carga e corrente macroscópicas existentes no próprio plasma

$$\nabla \cdot \mathbf{E}_{pl} = \frac{\rho}{\epsilon_0}, \quad (4.3)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{B}_{pl} = 0, \quad (4.4)$$

$$\nabla \times \mathbf{E}_{pl} = -\frac{\partial \mathbf{B}_{pl}}{\partial t}, \quad (4.5)$$

$$\nabla \times \mathbf{B}_{pl} = \mu_0 \left(\mathbf{J} + \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}_{pl}}{\partial t} \right). \quad (4.6)$$

Aqui $\mu_0 = 4\pi \times 10^{-7} [N / A^2]$ é a permeabilidade magnética do vácuo, $\epsilon_0 = \frac{1}{\mu_0 c^2}$ é a permissividade elétrica do vácuo, c a velocidade da luz no vácuo. A densidade de carga do plasma ρ é dada por

$$\rho(\mathbf{r}, t) = \sum_{\alpha} q_{\alpha} n_{\alpha} = \sum_{\alpha} q_{\alpha} \int_V f_{\alpha}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3 v, \quad (4.7)$$

e a densidade de corrente de plasma \mathbf{J} é dada por

$$\mathbf{J}(\mathbf{r}, t) = \sum_{\alpha} q_{\alpha} n_{\alpha} \mathbf{u}_{\alpha}(\mathbf{r}, t) = \sum_{\alpha} q_{\alpha} \int_V \mathbf{v} f_{\alpha}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3 v. \quad (4.8)$$

Aqui $\mathbf{u}_{\alpha}(\mathbf{r}, t)$ denota a velocidade macroscópica do fluido (apêndice C.1). As equações eq. 4.2, eq. 4.3, eq. 4.4, eq. 4.5, eq. 4.6, eq. 4.7 e eq. 4.8 constituem um conjunto completo de equações a serem resolvidas ao mesmo tempo. Não é necessário resolver a equação de Boltzmann para encontrar as variáveis macroscópicas de interesse físico. Estas variáveis estão relacionadas com os momentos da equação de Boltzmann.

4.2 Momentos da distribuição

Nesta sessão, será obtida da equação de Boltzmann, a equação geral dos momentos. Seja uma propriedade física $\chi(\mathbf{v})$ das partículas do plasma. Multiplicando cada termo da eq. 4.2 por $\chi(\mathbf{v})$ e integrando a equação resultante sobre todo o espaço de velocidade obtemos

$$\int_V \chi \frac{\partial f_{\alpha}}{\partial t} d^3 v + \int_V \chi \mathbf{v} \cdot \nabla f_{\alpha} d^3 v + \int_V \chi \mathbf{a} \cdot \nabla_{\mathbf{v}} f_{\alpha} d^3 v = \int_V \chi \left(\frac{\delta f_{\alpha}}{\delta t} \right)_{coll} d^3 v. \quad (4.9)$$

Resolvendo cada integral separadamente,

$$\int_V \chi \frac{\partial f_{\alpha}}{\partial t} d^3 v = \frac{\partial}{\partial t} \left(\int_V \chi f_{\alpha} d^3 v \right) - \int_V \frac{\partial \chi}{\partial t} f_{\alpha} d^3 v. \quad (4.10)$$

No entanto, desde que $\chi = \chi(\mathbf{v})$, sua derivada parcial em relação ao tempo é zero. Usando a definição de valores médios (anexo C.1), o rendimento fica

$$\int_V \chi \frac{\partial f_{\alpha}}{\partial t} d^3 v = \frac{\partial}{\partial t} [n_{\alpha} \langle \chi \rangle_{\alpha}], \quad (4.11)$$

$$\int_V \chi \cdot \mathbf{v} \nabla f_\alpha d^3v = \nabla \cdot \left(\int_V \chi \mathbf{v} f_\alpha d^3v \right) - \int_V \nabla \chi \cdot \mathbf{v} f_\alpha d^3v - \int_V \chi f_\alpha \nabla \cdot \mathbf{v} d^3v. \quad (4.12)$$

Como visto anteriormente, $\chi = \chi(\mathbf{v})$, então seu gradiente é zero e as variáveis \mathbf{r} , \mathbf{v} e t são independentes, então o divergente de \mathbf{v} também é zero, resultando em

$$\int_V \chi \mathbf{v} \cdot \nabla f_\alpha d^3v = \nabla \cdot [n_\alpha < \chi \mathbf{v} >_\alpha], \quad (4.13)$$

$$\int_V \chi \mathbf{a} \cdot \nabla_v f_\alpha d^3v = \int_V \nabla_v \cdot (\mathbf{a} \chi f_\alpha) d^3v - \int_V f_\alpha (\mathbf{a} \cdot \nabla_v \chi) d^3v - \int_V \chi f_\alpha (\nabla_v \cdot \mathbf{a}) d^3v. \quad (4.14)$$

A primeira integral desaparece porque a função de distribuição deve desaparecer para $\pm\infty$. A última integral na eq. 4.14 desaparece se assumirmos que

$$\nabla_v \cdot \mathbf{a} = \frac{1}{m_\alpha} \nabla_v \cdot \mathbf{F} = 0, \quad (4.15)$$

isto é, se o componente de força F_j for independente do componente de velocidade correspondente v_j , uma vez que $\nabla_v \cdot \mathbf{F} = \sum_j \frac{\partial F_j}{\partial v_j}$. Isto é verdade para a força devido a um campo magnético, $\mathbf{F} = q_\alpha \mathbf{v} \times \mathbf{B}$ porque j também neste caso F_j é independente de v_i .

$$\int_V \chi \mathbf{a} \cdot \nabla_v f_\alpha d^3v = -n_\alpha < \mathbf{a} \cdot \nabla_v \chi >_\alpha, \quad (4.16)$$

$$\int_V \chi \left(\frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll} d^3v = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha < \chi >_\alpha) \right]. \quad (4.17)$$

Combinando as eq. 4.11, eq. 4.13, eq. 4.16 e eq. 4.17 na eq. 4.9 obtemos finalmente

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha < \chi >_\alpha) + \nabla \cdot (n_\alpha < \chi \mathbf{v} >_\alpha) - n_\alpha < \mathbf{a} \cdot \nabla_v \chi >_\alpha = \\ = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha < \chi >_\alpha) \right]. \end{aligned} \quad (4.18)$$

Que é a equação geral dos momentos. Na sequência serão obtidas, através da equação geral dos momentos, as equações de conservação da massa, do momento e da energia.

4.3 Equação de conservação da massa

A equação de conservação da massa, também conhecida como equação da continuidade, garante que toda massa ganha ou perdida pelo sistema é quantificada no termo S_α . Essa equação pode ser obtida diretamente pela substituição, na eq. 4.18 do χ por m_α . Definindo a densidade de massa como $\rho_{m\alpha} = n_\alpha m_\alpha$ temos

$$\frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) = S_\alpha, \quad (4.19)$$

onde o termo de colisão, $S_\alpha = \left[\frac{\delta \rho_{m\alpha}}{\delta t} \right]_{coll}$, representa a taxa na qual partículas do tipo α são produzidas ou perdidas, por unidade de volume, como resultado de colisões, de acordo com [2, pg. 197]. Seja $\rho_\alpha(r, t)$ a densidade de carga dada por $\rho_\alpha(r, t) = n_\alpha q_\alpha$ e \mathbf{J}_α a densidade de corrente, dada por $\mathbf{J}_\alpha = \rho_\alpha \mathbf{u}_\alpha$, podemos reescrever a eq. 4.19 em termos da densidade de corrente se dividirmos a eq. 4.19 por m_α e multiplicarmos por q_α obtendo a equação de conservação da carga elétrica

$$\frac{\partial \rho_\alpha}{\partial t} + \nabla \cdot \mathbf{J}_\alpha = \frac{q_\alpha}{m_\alpha} S_\alpha. \quad (4.20)$$

4.4 Equação de conservação do momento

A equação de conservação do momento afirma que a taxa de mudança do momento de um fluido α é devida às forças externas aplicadas no fluido, à força de pressão do próprio fluido e também pelas forças internas devido a colisões, dispersão e produção de partículas de plasma. Para derivar a equação de conservação do momento, χ é substituído por $m_\alpha \mathbf{v}_\alpha$ na eq. 4.18, ou seja,

$$\begin{aligned} & \frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha \langle m \mathbf{v} \rangle_\alpha) + \nabla \cdot (n_\alpha \langle m \mathbf{v}^2 \rangle_\alpha) \\ &= n_\alpha \langle \mathbf{a} \cdot \nabla_v m \mathbf{v} \rangle_\alpha + \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha \langle m \mathbf{v} \rangle_\alpha) \right]. \end{aligned} \quad (4.21)$$

Definindo $\mathbf{v}_\alpha = \mathbf{c}_\alpha + \mathbf{u}_\alpha$, onde \mathbf{c}_α é a velocidade térmica das partículas e \mathbf{u}_α é a velocidade do fluido. Vamos tratar de cada termo da eq. 4.21 separadamente. Aplicando a definição de valor médio (apêndice C.1) e como $\rho_{m\alpha} = n_\alpha m_\alpha$, ficamos com $\frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha \langle \chi \rangle_\alpha) = \frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha \langle m \mathbf{v} \rangle_\alpha)$, mas \mathbf{c}_α não influencia no valor médio. Portanto, ficamos com $\frac{\partial}{\partial t} (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha)$. Aplicando a regra da cadeia na derivada parcial obtemos

$$\frac{\partial}{\partial t} (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) = \mathbf{u}_\alpha \frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \rho_{m\alpha} \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t}. \quad (4.22)$$

Substituindo χ pelo momento $m_\alpha \mathbf{v}_\alpha$ temos $\nabla \cdot (n_\alpha \langle \chi \mathbf{v} \rangle_\alpha) = \nabla \cdot (n_\alpha \langle m \mathbf{v} \mathbf{v} \rangle_\alpha)$ e tirando m_α para fora da média, pois é constante, temos $\nabla \cdot (n_\alpha m_\alpha \langle \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} \rangle_\alpha)$. Aplicando a definição de valor médio obtemos

$$\nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \langle \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} \rangle) = \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha + \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} \rangle_\alpha) \quad (4.23)$$

já que $\mathbf{c} \cdot \mathbf{u} = 0$, uma vez que \mathbf{c} é isotrópico e não contribui para o valor médio de \mathbf{v}_α que, por definição, é igual a \mathbf{u}_α . No termo seguinte, $n_\alpha \langle \mathbf{a} \cdot \nabla_v m_\alpha \mathbf{v} \rangle_\alpha$, rearranjamos os termos ficando com $n_\alpha \langle (m_\alpha \mathbf{a} \cdot \nabla_v) \mathbf{v} \rangle_\alpha$. Observando que massa vezes aceleração é força, $\mathbf{F} = \mathbf{a} \cdot m_\alpha$, temos $n_\alpha \langle (\mathbf{F} \cdot \nabla_v) \mathbf{v} \rangle_\alpha$, que nos da

$$n_\alpha \langle (\mathbf{F} \cdot \nabla_v) \mathbf{v} \rangle_\alpha = n_\alpha \langle \mathbf{F} \rangle_\alpha, \quad (4.24)$$

pois $(\mathbf{F} \cdot \nabla_v) \mathbf{v} = \mathbf{F} \cdot (\nabla_v \mathbf{v})$ e $\nabla_v \mathbf{v} = 1$. Definindo \mathbf{R}_α como sendo a soma da taxa de mudança de momento devido ao espalhamento com a taxa de mudança de momento devido à produção

de partículas [2, pg. 201], obtemos

$$\mathbf{R}_\alpha = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha < m\mathbf{v} >_\alpha) \right] = \left[\frac{\delta}{\delta t} (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) \right]. \quad (4.25)$$

Substituindo eq. 4.22, eq. 4.23, eq. 4.24, eq. 4.25 em eq. 4.21 obtemos

$$\begin{aligned} \mathbf{u}_\alpha \frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \rho_{m\alpha} \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha) + \\ + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} < \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} >_\alpha) - n_\alpha < \mathbf{F} >_\alpha = \mathbf{R}_\alpha. \end{aligned} \quad (4.26)$$

Definindo o tensor $\mathbb{P}_\alpha = \rho_{m\alpha} < \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} >_\alpha$, que representa a força por unidade de volume dentro do plasma devido aos movimentos aleatórios das partículas [2, pg. 149], temos que

$$\nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha) = \rho_{m\alpha} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha + [\nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha)] \mathbf{u}_\alpha. \quad (4.27)$$

Fazendo a força igual a força de Lorentz temos

$$< \mathbf{F} >_\alpha = q_\alpha (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) \quad (4.28)$$

e substituindo as eq. 4.27 e eq. 4.28 em eq. 4.26, teremos

$$\begin{aligned} \mathbf{u}_\alpha \frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \rho_{m\alpha} \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + \rho_{m\alpha} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha + [\nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha)] \mathbf{u}_\alpha = \\ n_\alpha q_\alpha (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha + \mathbf{R}_\alpha. \end{aligned} \quad (4.29)$$

Rearranjando estes termos, temos que

$$\begin{aligned} \rho_{m\alpha} \left[\frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha \right] + \mathbf{u}_\alpha \left[\frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) \right] = \\ = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha. \end{aligned} \quad (4.30)$$

No entanto, o segundo termo no lado esquerdo da eq. 4.30 é a equação de conservação de massa eq. 4.19,

$$\rho_{m\alpha} \left[\frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha \right] = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha - \mathbf{u}_\alpha S_\alpha. \quad (4.31)$$

O termo $-\nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha$ representa a força causada pelas variações aleatórias nas velocidades de cada partícula que é exercida em um volume unitário do plasma. Esta força em cada unidade de volume também inclui forças associadas à pressão escalar e forças de cisalhamento, que são as forças viscosas. No nosso caso, o efeito da viscosidade é pequeno de modo que os termos não-diagonais de \mathbb{P}_α podem ser desprezados. Além disso, no caso em que a distribuição de velocidades de cada tipo de partícula é isotrópica, os termos diagonais de \mathbb{P}_α são todos iguais e representam a pressão cinética escalar p_α . Assim, desconsiderando o efeito de viscosidade e considerando uma distribuição de velocidade isotrópica, temos $\mathbb{P}_\alpha = \mathbf{1} p_\alpha$, e a força por unidade

de volume se torna $-\nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha = -\nabla p_\alpha$ [2, cap 6]. Então a equação de conservação do momento para cada espécie de partícula fica

$$\rho_{m\alpha} \left[\frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{u} \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha \right] = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha - \mathbf{u}_\alpha S_\alpha. \quad (4.32)$$

Reescrevendo em função da densidade de corrente, eq. 4.8, lembrando que a densidade de carga é dada por $\rho_\alpha = n_\alpha q_\alpha$. A densidade de massa então é dada por $\rho_{m\alpha} = n_\alpha m_\alpha$, e a densidade de corrente é dada por $\mathbf{J}_\alpha = \rho_\alpha \mathbf{u}_\alpha$, podemos escrever a velocidade média de cada espécie de partículas em termos da densidade de corrente, através da seguinte relação

$$\mathbf{u}_\alpha = \frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha}. \quad (4.33)$$

Substituindo $\mathbf{u}_\alpha = \frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha}$ na eq. 4.32, obtemos

$$\rho_{m\alpha} \left[\frac{\partial \frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha}}{\partial t} + \left(\frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha} \cdot \nabla \right) \frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha} \right] = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \left(\mathbf{E} + \frac{\mathbf{J}_\alpha}{\rho_\alpha} \times \mathbf{B} \right) - \nabla p_\alpha \quad (4.34)$$

que pode ser simplificado, ou seja,

$$n_\alpha m_\alpha \left[\frac{1}{q_\alpha n_\alpha^2} \left(\frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} n_\alpha - \frac{\partial n_\alpha}{\partial t} \mathbf{J}_\alpha \right) + \left(\frac{\mathbf{J}_\alpha}{n_\alpha m_\alpha} \cdot \nabla \right) \frac{\mathbf{J}_\alpha}{n_\alpha m_\alpha} \right] = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \left(\mathbf{E} + \frac{\mathbf{J}_\alpha}{n_\alpha m_\alpha} \times \mathbf{B} \right) - \nabla p_\alpha. \quad (4.35)$$

O termo $n_\alpha m_\alpha$ pode sair para fora do divergente por ser escalar. Então ficamos com

$$\frac{m_\alpha}{q_\alpha} \frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} - \frac{\mathbf{J}_\alpha m_\alpha}{q_\alpha n_\alpha} \frac{\partial n_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{J}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{J}_\alpha = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \left(\mathbf{E} + \frac{\mathbf{J}_\alpha}{n_\alpha m_\alpha} \times \mathbf{B} \right) - \nabla p_\alpha. \quad (4.36)$$

Aplicando a distributiva no termo da força de Lorentz,

$$\frac{m_\alpha}{q_\alpha} \frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} - \frac{\mathbf{J}_\alpha m_\alpha}{q_\alpha n_\alpha} \frac{\partial n_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{J}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{J}_\alpha = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \mathbf{E} + \frac{q_\alpha}{m_\alpha} (\mathbf{J}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha. \quad (4.37)$$

Da eq. 4.20, temos que

$$\frac{\partial n_\alpha}{\partial t} = \frac{1}{m_\alpha} S_\alpha - \frac{1}{q_\alpha} \nabla \cdot \mathbf{J}_\alpha. \quad (4.38)$$

Substituindo a eq. 4.38 na eq. 4.37 temos

$$\begin{aligned} \frac{m_\alpha}{q_\alpha} \frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} - \frac{\mathbf{J}_\alpha m_\alpha}{q_\alpha n_\alpha} \left(\frac{1}{m_\alpha} S_\alpha - \frac{1}{q_\alpha} \nabla \cdot \mathbf{J}_\alpha \right) + (\mathbf{J}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{J}_\alpha = \\ \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \mathbf{E} + \frac{q_\alpha}{m_\alpha} (\mathbf{J}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha. \end{aligned} \quad (4.39)$$

Aplicando a distributiva,

$$\frac{m_\alpha}{q_\alpha} \frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} - \frac{\mathbf{J}_\alpha S_\alpha}{q_\alpha n_\alpha} + \frac{\mathbf{J}_\alpha}{q_\alpha^2 n_\alpha} \nabla \cdot \mathbf{J}_\alpha + (\mathbf{J}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{J}_\alpha = \mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \mathbf{E} + \frac{q_\alpha}{m_\alpha} (\mathbf{J}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha. \quad (4.40)$$

$$\mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \mathbf{E} + \frac{q_\alpha}{m_\alpha} (\mathbf{J}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha.$$

Agrupando os termos multiplicados por \mathbf{J}_α , obtemos finalmente,

$$\frac{m_\alpha}{q_\alpha} \frac{\partial \mathbf{J}_\alpha}{\partial t} + \left[\frac{1}{q_\alpha^2 n_\alpha} (\nabla \cdot \mathbf{J}_\alpha) - \frac{S_\alpha}{q_\alpha n_\alpha} + \mathbf{J}_\alpha \cdot \nabla \right] \mathbf{J}_\alpha + \nabla p_\alpha = \quad (4.41)$$

$$\mathbf{R}_\alpha + n_\alpha q_\alpha \mathbf{E} + \frac{q_\alpha}{m_\alpha} (\mathbf{J}_\alpha \times \mathbf{B}),$$

que é a equação de conservação de momento escrita em função da densidade de corrente, esta equação estabelece a condição necessária para garantir a conservação do momento do sistema.

4.5 Equação de conservação da energia

Para derivar a equação de conservação da energia, substituímos na eq. 4.18 o $\chi(v_\alpha)$ por $\frac{m_\alpha v_\alpha^2}{2}$, obtendo

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m v^2 \rangle_\alpha) + \nabla \cdot (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m v^2 \mathbf{v} \rangle_\alpha) + \\ - n_\alpha \langle \mathbf{a} \cdot \nabla_v \frac{1}{2} m v^2 \rangle_\alpha = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m v^2 \rangle_\alpha) \right]. \end{aligned} \quad (4.42)$$

O primeiro termo da eq. 4.42 será simplificado trocando $n_\alpha m_\alpha$ por $\rho_{m\alpha}$,

$$\frac{\partial}{\partial t} (n_\alpha \langle \frac{m v^2}{2} \rangle_\alpha) = \frac{\partial}{\partial t} (\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle v^2 \rangle_\alpha) \quad (4.43)$$

Após ser rearranjado, a eq. 4.43 fica

$$\frac{\partial}{\partial t} (\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle v^2 \rangle_\alpha) = \frac{\partial}{\partial t} (\frac{\rho_{m\alpha}}{2} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} \rangle_\alpha). \quad (4.44)$$

Como a velocidade aleatória \mathbf{c}_α é isotrópica, temos que para qualquer partícula, $|\mathbf{v}^2| = v_x^2 + v_y^2 + v_z^2$, e como são muitas partículas que se movem em direções aleatórias, os valores médios dos quadrados das componentes de suas velocidades são iguais, logo, $v_x^2 = \frac{1}{3} |\mathbf{v}^2|$. Então da teoria cinética dos gases, obtemos $p = \frac{n M v_x^2}{V}$ onde M é a massa molar do gás de trabalho, p é a pressão e n o numero de moles. No nosso caso $\frac{n M v_x^2}{V} = \frac{n M \langle c_\alpha^2 \rangle}{3V}$ e a densidade de massa $\rho_{m\alpha} = n_\alpha m_\alpha$ pode substituir $\frac{n M}{V}$ nos deixando com $\rho_{m\alpha} \langle c_\alpha^2 \rangle = 3 p_\alpha$ [2, pg. 152]. Então, a eq. 4.44 é simplificada para

$$\frac{\partial}{\partial t} (\frac{\rho_{m\alpha}}{2} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} \rangle_\alpha) = \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{1}{2} 3 p_\alpha + \frac{1}{2} \rho_{m\alpha} u_\alpha^2 \right). \quad (4.45)$$

O segundo termo da eq. 4.42 pode ser organizado rearranjando termos e trocando $n_\alpha m_\alpha$ por $\rho_{m\alpha}$, que fica

$$\nabla \cdot (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m v^2 \mathbf{v} \rangle_\alpha) = \nabla \cdot \left[\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}) \mathbf{v} \rangle_\alpha \right]. \quad (4.46)$$

Lembrando que $\mathbf{v} = \mathbf{u}_\alpha + \mathbf{c}_\alpha$, então $\langle (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}) \mathbf{v} \rangle_\alpha$ pode ser expandido da seguinte maneira: $\langle [(\mathbf{u} + \mathbf{c}) \cdot (\mathbf{u} + \mathbf{c})] (\mathbf{u} + \mathbf{c}) \rangle_\alpha = \langle (\mathbf{u}^2 + \mathbf{c}^2 + 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{c}) (\mathbf{u} + \mathbf{c}) \rangle_\alpha$. Pode-se escrever a equação

de conservação da energia numa forma mais simplificada se substituirmos o fluxo de calor e o tensor de pressão cinética, definidos como

$$\mathbb{P}_\alpha = \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{c} \cdot \mathbf{c} \rangle_\alpha, \quad (4.47)$$

onde \mathbb{P} é o tensor de pressão cinética, e

$$\mathbf{q}_\alpha = \frac{1}{2} \rho_{m\alpha} \langle c^2 \mathbf{c} \rangle_\alpha, \quad (4.48)$$

onde \mathbf{q}_α é o fluxo de calor [2, pg. 152]. No entanto a pressão cinética é dada por $\rho_{m\alpha} \langle |\mathbf{c}^2|_\alpha \rangle = 3p_\alpha$, a eq. 4.46 fica

$$\nabla \cdot \left[\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \langle (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}) \mathbf{v} \rangle_\alpha \right] = \nabla \cdot \left[\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \mathbf{u}_\alpha + \frac{1}{2} (3p_\alpha) + \mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha + \mathbf{q}_\alpha \right]. \quad (4.49)$$

Simplificando esta equação, obtemos

$$\nabla \cdot \left[\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \mathbf{u}_\alpha + \frac{1}{2} (3p_\alpha) + \mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha + \mathbf{q}_\alpha \right] = \quad (4.50)$$

$$\nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \mathbf{u}_\alpha \right] + \frac{3}{2} p_\alpha (\nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \frac{1}{2} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) (3p_\alpha) + \nabla \cdot (\mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha.$$

Para o terceiro termo, substituímos $\mathbf{a} = \frac{\mathbf{F}}{m_\alpha}$

$$n_\alpha \langle \mathbf{a} \cdot \nabla_v \frac{m\mathbf{v}^2}{2} \rangle_\alpha = n_\alpha \langle \frac{\mathbf{F}}{m_\alpha} \cdot \nabla_v \left(\frac{m\mathbf{v}^2}{2} \right) \rangle_\alpha. \quad (4.51)$$

Resolvendo $\nabla_v \left(\frac{m_\alpha \mathbf{v}^2}{2} \right)$, obtemos $m_\alpha \mathbf{v}$ e substituindo na eq. 4.51, ficamos com

$$n_\alpha \langle \frac{\mathbf{F}}{m_\alpha} \cdot \nabla_v \left(\frac{m_\alpha \mathbf{v}^2}{2} \right) \rangle_\alpha = n_\alpha \langle \mathbf{F} \cdot \mathbf{v} \rangle_\alpha. \quad (4.52)$$

Substituindo as quantidades eq. 4.45, eq. 4.50 e eq. 4.52 na eq. 4.42, temos que

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{1}{2} 3p_\alpha + \frac{1}{2} \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha^2 \right) + \nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \mathbf{u}_\alpha \right] + \frac{3}{2} p_\alpha (\nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \frac{1}{2} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) (3p_\alpha) + \\ \nabla \cdot (\mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha - n_\alpha \langle \mathbf{F} \cdot \mathbf{v} \rangle_\alpha = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m\mathbf{v}^2 \rangle_\alpha) \right]. \end{aligned} \quad (4.53)$$

Vamos definir a taxa de mudança de densidade na energia devido a colisões como

$$\left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha \langle \frac{1}{2} m\mathbf{v}^2 \rangle_\alpha) \right] = M_\alpha + Q_\alpha, \quad (4.54)$$

onde Q_α representa o efeito de colisões elásticas e M_α o efeito de colisões inelásticas. Usando $\frac{D}{Dt} = \frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla$, que é a derivada total do tempo, obtemos

$$\frac{D}{Dt} \left(\frac{3}{2} p_\alpha \right) + \left(\frac{3}{2} p_\alpha \right) \nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha + \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\rho_{m\alpha}}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \right) + \nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \mathbf{u}_\alpha \right] = \quad (4.55)$$

$$\nabla \cdot (\mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha - n_\alpha \langle \mathbf{F} \cdot \mathbf{v} \rangle_\alpha = M_\alpha + Q_\alpha.$$

Reescrevendo os termos $\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\rho_{m\alpha}}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \right) + \nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \mathbf{u}_\alpha \right]$ em função da derivada total, ficamos com

$$\begin{aligned} & \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\rho_{m\alpha}}{2} \mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha \right) + \nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} (\mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) \mathbf{u}_\alpha \right] = \\ &= \frac{1}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \cdot \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + \frac{1}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \nabla \cdot [\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha] + \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \cdot [(\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha] = \\ &= \frac{1}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \left[\frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) \right] + \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \cdot \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t}. \end{aligned} \quad (4.56)$$

Usando as equações de conservação da massa e momento, eq. 4.19 e eq. 4.31,

$$\begin{aligned} & \frac{1}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \left[\frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) \right] + \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \cdot \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} = \\ & \frac{1}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 S_\alpha + n_\alpha \mathbf{u}_\alpha \cdot \langle \mathbf{F} \rangle_\alpha - \mathbf{u}_\alpha \cdot (\nabla \cdot \mathbb{P}_\alpha) - |\mathbf{u}_\alpha|^2 S_\alpha. \end{aligned} \quad (4.57)$$

Substituindo em eq. 4.57 o resultado da eq. 4.55

$$\begin{aligned} & \frac{D}{Dt} \left(\frac{3}{2} p_\alpha \right) + \left(\frac{3}{2} p_\alpha \right) \nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha + \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\rho_{m\alpha}}{2} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \right) + \nabla \cdot \left[\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} |\mathbf{u}_\alpha|^2 \mathbf{u}_\alpha \right] = \\ & \nabla \cdot (\mathbb{P}_\alpha \cdot \mathbf{u}_\alpha) + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha - n_\alpha \langle \mathbf{F} \cdot \mathbf{v} \rangle_\alpha = M_\alpha + Q_\alpha. \end{aligned} \quad (4.58)$$

Definindo M_α como a taxa de variação da densidade de energia devido à produção e aniquilação de partículas [2, pg. 204],

$$M_\alpha = \left[\frac{\delta}{\delta t} (n_\alpha \langle \frac{m_\alpha v_\alpha^2}{2} \rangle_\alpha) \right] = \left[\frac{\delta}{\delta t} \left(\frac{1}{2} \rho_{m\alpha} u_\alpha^2 \right) \right]. \quad (4.59)$$

Obtemos finalmente que

$$\begin{aligned} & \frac{3}{2} \left(\frac{\partial p_\alpha}{\partial t} + \mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla p_\alpha \right) + \frac{3}{2} p_\alpha (\nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha) + (\mathbb{P}_\alpha \cdot \nabla) \cdot \mathbf{u}_\alpha + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha = \\ &= M_\alpha + Q_\alpha - \mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{R}_\alpha + \frac{1}{2} u_\alpha^2 S_\alpha. \end{aligned} \quad (4.60)$$

A equação de conservação da energia garante que toda energia ganha ou perdida pelo sistema é devido a colisões com outras partículas do sistema ou à um campo elétrico externo.

4.6 Simplificações

Para modelar o *breakdown* do plasma no tokamak NOVA-FURG, usando um modelo de dois fluidos, assumiremos que o plasma é composto por um fluido de elétrons e um único fluido de íons, ambos sendo incompressíveis, $\nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha = 0$, sem viscosidade, $\mathbb{P}_\alpha = p_\alpha$ e adiabático

$\nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha = 0$ [2, pg. 181]. Portanto, o processo será considerado adiabático e o transporte de energia é predominantemente convectivo. Assumimos também que o plasma é quase neutro, $n_e = n_i = n_0$, onde n_0 é a densidade eletrônica em $t = 0$, n_e é a densidade numérica elétrons e n_i é a densidade numérica de íons. Durante a fase de *breakdown* n cresce exponencialmente [7, pg. 52]. Para melhorar a estabilidade numérica, vamos considerar o fluxo total de partículas como sendo composto por um termo convectivo e um difusivo, isto é, $\Gamma = n\mathbf{u}_\alpha - D_\alpha \nabla n$ [2, pg. 253] com $D_e = D_i = D$ sendo o coeficiente de difusão de partículas [2, pg. 641-647]. De acordo com [11, cap 7] o coeficiente D pode ser modelado por

$$D = \frac{2}{3\sqrt{\pi}} \frac{1}{\sigma_0 p} \sqrt{\frac{(k_B T)^3}{m}} \quad (4.61)$$

onde T é a temperatura do plasma, σ_0 é a secção de choque de colisão e p é a pressão. Além do mais, admitimos também que o gás neutro esteja em repouso e à temperatura ambiente. Com essas suposições, o conjunto de equações consideradas neste modelo são:

$$\frac{\partial n}{\partial t} + \nabla \cdot (n\mathbf{u}_\alpha) = \frac{S_\alpha}{m_\alpha} + D\nabla^2 n, \quad (4.62)$$

$$m_\alpha n \left[\frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha \right] = q_\alpha n (\mathbf{E} + \mathbf{u}_\alpha \times \mathbf{B}) - \nabla p_\alpha + \mathbf{R}_\alpha - \mathbf{u}_\alpha S_\alpha, \quad (4.63)$$

$$\frac{3}{2} \left(\frac{\partial p_\alpha}{\partial t} + \mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla p_\alpha \right) = Q_\alpha - \mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{R}_\alpha + \frac{1}{2} u_\alpha^2 S_\alpha. \quad (4.64)$$

Aqui, vamos supor que o termo de troca de momento \mathbf{R}_α pode ser modelado por

$$\mathbf{R}_\alpha = m_\alpha n \sum_\rho v_{\alpha\rho} (\mathbf{u}_\alpha - \mathbf{u}_\rho) \quad (4.65)$$

e portanto,

$$\mathbf{R}_e = m_e n v_{en} \mathbf{u}_e + ne\eta \mathbf{J}, \quad (4.66)$$

$$\mathbf{R}_i = m_i n v_{in} \mathbf{u}_i + ne\eta \mathbf{J} \quad (4.67)$$

com η sendo a resistividade paralela de Spitzer [21, cap 2.16], e que os termos de troca de energia entre elétrons e íons podem ser modelados por

$$Q_e = -Q_i = -\frac{3ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i). \quad (4.68)$$

O conjunto final de equações que devem ser resolvidas é então

Equações de conservação da massa

$$\frac{\partial n}{\partial t} + \nabla \cdot (n\mathbf{u}_e) = \frac{S_e}{m_e} + D\nabla^2 n, \quad (4.69)$$

$$\frac{\partial n}{\partial t} + \nabla \cdot (n\mathbf{u}_i) = \frac{S_i}{m_i} + D\nabla^2 n. \quad (4.70)$$

Equações de conservação do momento

$$\left[\frac{\partial \mathbf{u}_e}{\partial t} + (\mathbf{u}_e \cdot \nabla) \mathbf{u}_e \right] = -\frac{e}{m_e} (\mathbf{E} + \mathbf{u}_e \times \mathbf{B}) - \frac{\nabla p_e}{m_e n} - \left(v_{en} + \frac{S_e}{m_e n} \right) \mathbf{u}_e + \frac{e}{m_e} \eta \mathbf{J}, \quad (4.71)$$

$$\left[\frac{\partial \mathbf{u}_i}{\partial t} + (\mathbf{u}_i \cdot \nabla) \mathbf{u}_i \right] = -\frac{e}{m_i} (\mathbf{E} + \mathbf{u}_i \times \mathbf{B}) - \frac{\nabla p_i}{m_i n} - \left(v_{in} + \frac{S_i}{m_i n} \right) \mathbf{u}_i + \frac{e}{m_i} \eta \mathbf{J}. \quad (4.72)$$

Equações de conservação da energia

$$\frac{3}{2} \left(\frac{\partial p_e}{\partial t} + \mathbf{u}_e \cdot \nabla p_e \right) = -\frac{3ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i) - ne \eta \mathbf{u}_e \cdot \mathbf{J} + \left(2v_{en} + \frac{S_e}{m_e n} \right) \frac{1}{2} m_e n u_e^2, \quad (4.73)$$

$$\frac{3}{2} \left(\frac{\partial p_i}{\partial t} + \mathbf{u}_i \cdot \nabla p_i \right) = -\frac{3ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i) - ne \eta \mathbf{u}_i \cdot \mathbf{J} + \left(2v_{in} + \frac{S_i}{m_i n} \right) \frac{1}{2} m_i n u_i^2. \quad (4.74)$$

Suponhamos agora que, durante a fase inicial, os íons possam ser considerados em repouso ($\mathbf{u}_i = 0$) e, portanto, podemos remover a equação de conservação do momento iônico [2, pg. 402]. Vamos também adicionar as equações eq. 4.69 e eq. 4.70. Para isso, teremos que definir um termo de fonte de partículas que explique o número de partículas em vez da massa de partículas: $\zeta_\alpha = S_\alpha / m_\alpha$. Note que para um plasma ionizado, podemos dizer que $\zeta_e = \zeta_i = \zeta = n(v_{ion} - v_{loss})$. Também assumiremos que $v_{ion} = \alpha_T u_e = \alpha_T J / (ne)$ e $v_{loss} = \frac{u_{e,\parallel}}{L_{eff}} = e|\mathbf{B}|n(\mathbf{J} \cdot \mathbf{B})$. Aqui, α_T é o primeiro coeficiente de Townsend (apêndice D). Com todas essas suposições, o conjunto de equações simplifica para

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D \nabla^2 n + \frac{1}{e} \nabla \cdot \mathbf{J}, \quad (4.75)$$

$$m_e \left[\frac{\partial \mathbf{u}_e}{\partial t} + (\mathbf{u}_e \cdot \nabla) \mathbf{u}_e \right] = -e(\mathbf{E} + \mathbf{u}_e \times \mathbf{B}) - \frac{\nabla p_e}{n} - (v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) m_e \mathbf{u}_e + e \eta \mathbf{J}, \quad (4.76)$$

$$\frac{3}{2} \left(\frac{\partial p_e}{\partial t} + \mathbf{u}_e \cdot \nabla p_e \right) = -\frac{3ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i) - ne \eta \mathbf{u}_e \cdot \mathbf{J} + (2v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) \frac{1}{2} m_e n u_e^2, \quad (4.77)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} = \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i). \quad (4.78)$$

Vamos agora reescrever este conjunto de equações em termos da densidade de corrente

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D \nabla^2 n + \frac{1}{e} \nabla \cdot \mathbf{J}, \quad (4.79)$$

$$\frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} - \mathbf{J}(v_{in} + v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) - \frac{e}{m_e} \mathbf{J} \times \mathbf{B} - \frac{e}{m_e} \nabla p_e, \quad (4.80)$$

$$\frac{\partial p_e}{\partial t} = \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2v_{en} + v_{ion} - v_{loss}}{2v_{ei}} \right) \eta J^2 - \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i), \quad (4.81)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} = \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i). \quad (4.82)$$

5 Fase computacional

Neste capítulo, as superfícies de fluxo magnético poloidal geradas pelas bobinas do tokamak NOVA-FURG, são calculadas utilizando as funções de Green. Em seguida o modelo de dois fluidos é implementado em duas abordagens distintas no programa MATLAB. É importante frisar que o sistema de equações a ser resolvido está em coordenadas cilíndricas, pois nestas condições podemos tirar proveito da simetria azimutal, e desta maneira, tendo que resolver o sistema em uma malha bidimensional ao invés de tridimensional. Portanto, deve-se elaborar os códigos numéricos levando em conta as expressões dos operadores diferenciais em cilíndricas, com exceção do código explícito que será feito em coordenadas pseudo-toroidais.

5.1 Dimensões das bobinas do tokamak NOVA-FURG

Na Tabela 5.1, temos os parâmetros geométricos das bobinas axisimétricas do tokamak NOVA-FURG:

Bobina	R_0	Z_0	W	H	J
B1	0.1610	0.2650	0.050	0.050	x
B2	0.1610	-0.2650	0.050	0.050	x
B3	0.5300	0.3400	0.050	0.050	y
B4	0.5300	-0.3400	0.050	0.050	y
B5	0.3875	0.2400	0.025	0.015	w
B6	0.3875	-0.2400	0.025	0.015	w
B7	0.1600	0.1300	0.015	0.050	w
B8	0.1600	-0.1300	0.015	0.050	w
B9	0.4125	0.2400	0.025	0.015	k
B10	0.4125	-0.2400	0.025	0.015	k
B11	0.1610	-0.3000	0.050	0.050	l
B12	0.1610	-0.3000	0.050	0.050	l

Tabela 1 – Dados NOVA-FURG.

- B1 e B2 sendo as bobinas verticais internas;
- B3 e B4 sendo as bobinas verticais externas;
- B5 e B6 sendo as bobinas de compensação externas-internas, ;
- B7 e B8 sendo as bobinas de compensação internas;
- B9 e B10 sendo as bobinas de compensação externas-externas;

- B11 e B12 sendo as bobinas de aquecimento ohminico;

R_0 é o raio onde se encontra o centro de cada bobina, Z_0 é a altura onde se encontra o centro da bobina, e W e H são respectivamente, a largura e altura de cada bobina. J é a corrente que passa pela bobina, o raio interno da câmara de vácuo é $a_0 = 6$ centímetros e x, y, w, k, l são valores de corrente que podem ser controlados. Na Figura 8, bobinas com mesma cor sempre possuem correntes iguais. Em vermelho, temos as bobinas verticais internas, B1 e B2, e em verde, temos as bobinas verticais externas, B3 e B4. As bobinas verticais são responsáveis por gerar o campo vertical que minimiza a expansão radial do plasma. Em verde as bobinas de compensação externas-interna, B5 e B6, em azul claro, temos as bobinas de compensação internas, B7 e B8 e em amarelo, temos as bobinas de compensação externas-externas, B9 e B10. As bobinas de compensação buscam melhorar o confinamento do plasma dentro da câmara de vácuo. Em azul, temos as bobinas de aquecimento ohminico, B11 e B12, responsáveis por gerar o campo elétrico.

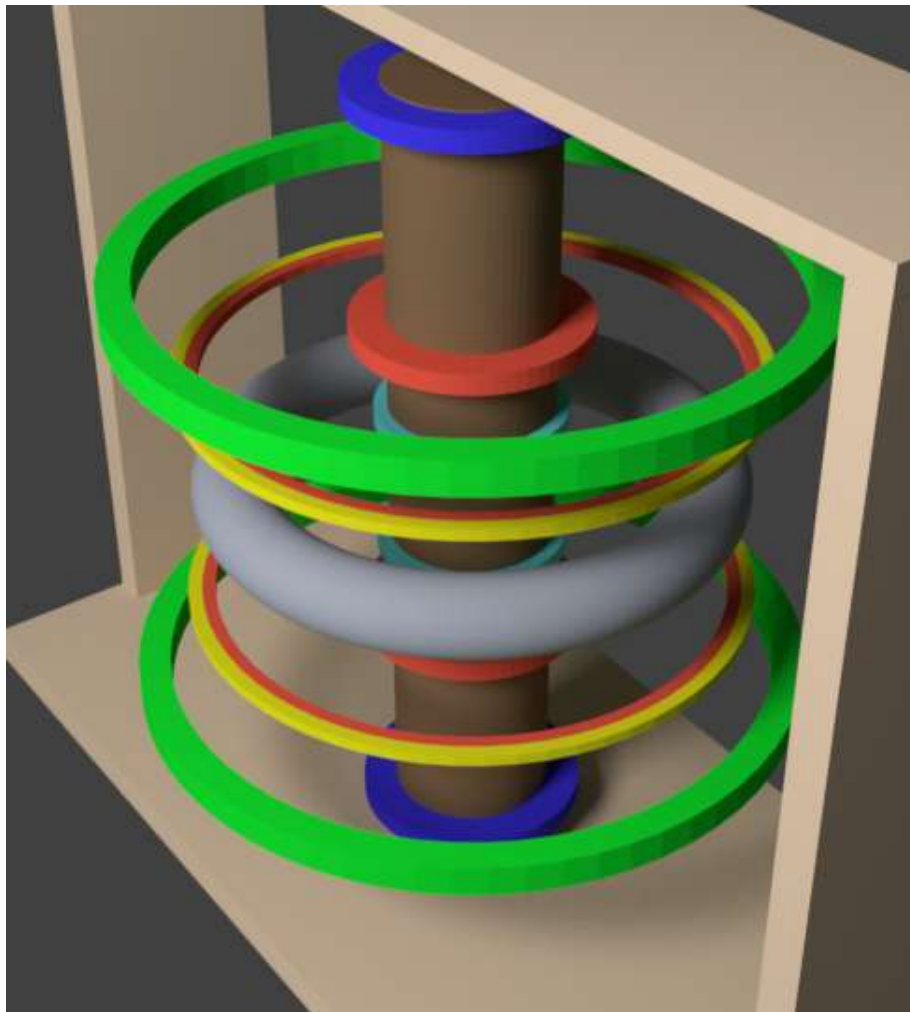


Figura 8 – Bobinas tokamak NOVA-FURG - Modelo criado no Blender.

5.2 Superfícies de fluxo magnético poloidal

Uma superfície S , onde defini-se um vetor normal, \mathbf{n} , é uma superfície de fluxo de um campo vetorial suave \mathbf{B} quando

$$\mathbf{B} \cdot \mathbf{n} = 0 \quad (5.1)$$

em todos os pontos da superfície S , em outras palavras, o campo magnético não atravessa a superfície S em nenhum lugar. Então o fluxo magnético que atravessa S é zero. É então possível definir uma função de fluxo escalar f tal que seu valor seja constante na superfície S e

$$\mathbf{B} \cdot \nabla f = 0. \quad (5.2)$$

Para obtermos as superfícies de fluxo do campo magnético poloidal \mathbf{B}_{ext} gerado pelas bobinas do tokamak NOVA-FURG, foi montada uma tabela de Green, definida e deduzida em [12, pg. 154], para o campo magnético gerado por cada bobina. A tabela de Green para uma bobina, fornece os valores do campo magnético gerado por uma corrente unitária em cada ponto. Após gerar as tabelas de Green, para cada bobina, em uma *meshgrid* em coordenadas cartesianas, centrada no centro da secção reta do tokamak NOVA-FURG com uma largura de 63 centímetros e uma altura de 108 centímetros. Definiu-se a distribuição de campo magnético $\Psi(\mathbf{r})$ como a soma dos valores de cada tabela de Green, em cada \mathbf{r} , multiplicados pela corrente que passa pela mesma. Chamando a função *contour* do MATLAB para $\Psi(\mathbf{r})$, obtemos a Figura 9, onde temos as superfícies de fluxo magnético poloidal gerado pelas bobinas. Se adicionarmos a $\Psi(\mathbf{r})$ o campo gerado pela corrente de plasma, obtemos a Figura 10, que mostra as superfícies de fluxo fechadas necessárias para o confinamento do plasma. O campo magnético gerado pela corrente de plasma é simulado por 5 bobinas localizadas no centro da secção reta do tokamak NOVA-FURG.

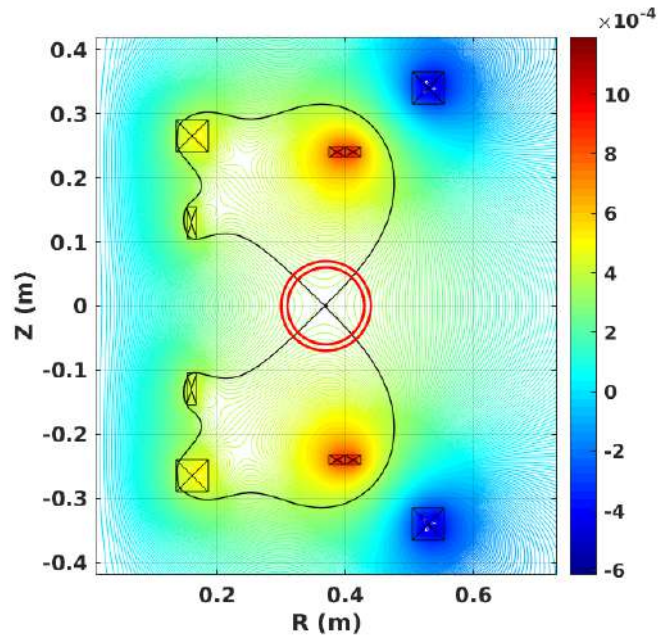


Figura 9 – Superfícies de fluxo magnético poloidal geradas pelas bobinas do tokamak NOVA-FURG - Imagem feita no MATLAB, com valores de corrente ilustrativos. Em preto a superfície de fluxo magnético poloidal correspondente a $\Psi(r_{xp})$, onde $r_{xp} = (0.37, 0)$ é o ponto-X ($T \cdot m^2$).

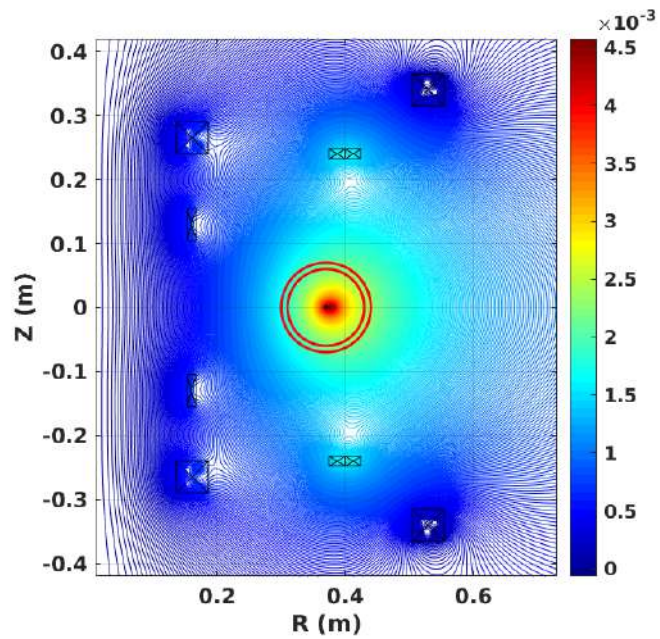


Figura 10 – Superfícies de fluxo magnético poloidal geradas pelas bobinas com o campo magnético gerado pela corrente de plasma. Imagem feita no MATLAB, com valores de corrente ilustrativos ($T \cdot m^2$).

5.3 Equações dos campos eletromagnéticos

Para simular o modelo desenvolvido no capítulo 4, devemos incluir equações para os campos eletromagnéticos. Vamos separar os campos em uma componente gerada pelas correntes que fluem em bobinas fora do plasma e outra causada pelo plasma [12, cap. 2]: $\mathbf{E} = \mathbf{E}_{ext} + \mathbf{E}_{pl}$ e $\mathbf{B} = \mathbf{B}_{ext} + \mathbf{B}_{pl}$. O campo magnético aplicado externamente é produzido por um conjunto de bobinas específicas fora do plasma e possui componentes poloidais e toroidais. O campo toroidal tem uma dependência $1/R$, enquanto o campo poloidal tem um padrão de quadrupolo,

$$\mathbf{B}_{ext} = \mathbf{B}_{pol}^{quadrupole} + \frac{R_0 B_0}{R} \hat{e}_\phi. \quad (5.3)$$

O campo elétrico aplicado externamente é produzido pelo solenoide central do tokamak, que induz uma voltagem de enlaço toroidal, V_{loop} . O campo elétrico externo é então dado por

$$\mathbf{E}_{ext} = -\frac{V_{loop}}{2\pi R} \hat{e}_\phi. \quad (5.4)$$

O campo eletromagnético gerado pelo plasma é calculado via

$$\nabla^2 \mathbf{A}_{pl} = -\mu_0 \mathbf{J} \quad (5.5)$$

onde \mathbf{A}_{pl} é o potencial vetor magnético devido ao plasma. O campo eletromagnético do plasma então segue de

$$\mathbf{B}_{pl} = \nabla \times \mathbf{A}_{pl} \quad (5.6)$$

$$\mathbf{E}_{pl} = -\frac{\partial \mathbf{A}_{pl}}{\partial t}. \quad (5.7)$$

Os campos eletromagnéticos externos \mathbf{E}_{ext} e \mathbf{B}_{ext} são formados antes do plasma e se mantêm constantes.

5.4 Condições iniciais e de contorno

As condições iniciais são

$$\begin{aligned} n &= n_0 \\ J_\phi &= \frac{n_0 e^2}{m_e v_{eff}} E_{ext,\phi} \\ p_e &= n_0 k_B T_{e0} \\ p_i &= n_0 k_B T_{i0}, \end{aligned}$$

onde T_{e0} é a temperatura inicial dos elétrons e $v_{eff} = v_{ei} + v_{en} + v_{in} + v_{loss}$ é a frequência efetiva de colisão dos elétrons. As equações para calcular v_{eff} estão no Apêndice D, v_{en} é atualizado a cada passo temporal por $v_{en} = 7.89 \times 10^{11} k_B T_{e0} (n_g - n)$, onde n_g é a densidade de partículas neutras inicial, n_0 é a densidade inicial de partículas e p_e e p_i são respectivamente pressão cinética eletrônica e iônica. Só teremos campo elétrico na direção toroidal. Na borda do domínio computacional temos fixadas as mesmas condições que na condição inicial do interior. A condição inicial da resistividade e v_{ei} é calculada pelo código E.11 no apêndice E.

5.5 Abordagem explícita no tempo

Na abordagem explícita, foi feita a discretização dos pontos de espaço e de tempo. Usando o método de Euler explícito no tempo para cada EDP, permitiu-se interações onde as não linearidades do modelo não atrapalham, pois estão sempre no tempo t enquanto sempre calculamos o tempo $t + 1$. Nas derivadas espaciais foi usada a fórmula das diferenças progressivas $f'(x) = \frac{f(x+1) - f(x)}{h} + o(h)$, onde $o(h)$ é o erro da aproximação. O sistema foi resolvido modelando a criação e perda de partículas, $v_{ion} - v_{loss}$, como uma gaussiana s ,

$$s = v_{ion} - v_{loss} = s_0 e^{-\frac{(x+x_0)^2 + y^2}{\sigma}}, \quad (5.8)$$

onde x_0 é o ponto onde o campo magnético é nulo, s_0 e σ são constantes para ajustar a curva.

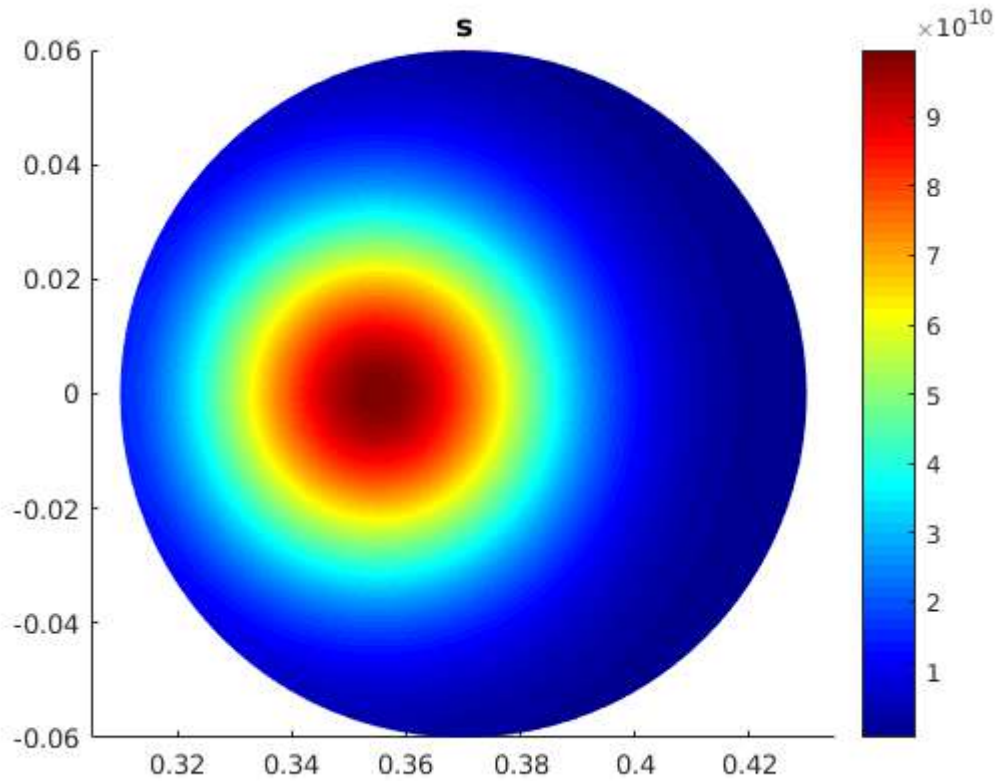


Figura 11 – Gaussiana representando o termo de fonte de partículas ($v_{ion} - v_{loss}$). Unidade s^{-1} ($s_0 = 10^{10}$, $x_0 = 0.015$ e $\sigma = 0.001$).

A *meshgrid* $[x, y]$ foi definida a partir da *meshgrid* em pseudo-toroidais $[R, A]$ por meio da regra obtida na eq. A.1 e eq. A.2, assim sendo será necessário usar as expressões de gradiente, divergente, rotacional e laplaciano deduzidas no apêndice A. Na abordagem explícita, o sistema de coordenadas pseudo-toroidais tem a componente angular ϕ desconsiderada, pois assumimos simetria azimutal. Portanto tais coordenadas podem ser entendidas como um sistema polar deslocado em R_0 da origem. Usando coordenadas pseudo-toroidais, ganhamos a vantagem

de facilmente introduzir as condições de fronteira do toróide ($r = a_0$). Temos o seguinte sistema para ser resolvido

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D\nabla^2 n + \frac{1}{e} \nabla \cdot \mathbf{J}, \quad (5.9)$$

$$\frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} - \mathbf{J}(v_{in} + v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) - \frac{e}{m_e} \mathbf{J} \times \mathbf{B} - \frac{e}{m_e} \nabla p_e, \quad (5.10)$$

$$\frac{\partial p_e}{\partial t} = \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2v_{en} + v_{ion} - v_{loss}}{2v_{ei}} \right) \eta J^2 - \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i), \quad (5.11)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} = \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i), \quad (5.12)$$

Na simulação explícita deste trabalho assumiremos os campos eletromagnéticos gerados pelo plasma como nulos, pois na fase de *breakdown* a corrente de plasma é pequena. Portanto as equações para os campos eletromagnéticos gerados pelo plasma desaparecem. Na sequência, são apresentadas as figuras 12, 13, 14 e 15 onde temos alguns resultados rodando o código E.1. Com o termo de ionização modelado pela gaussiana da Figura 11.

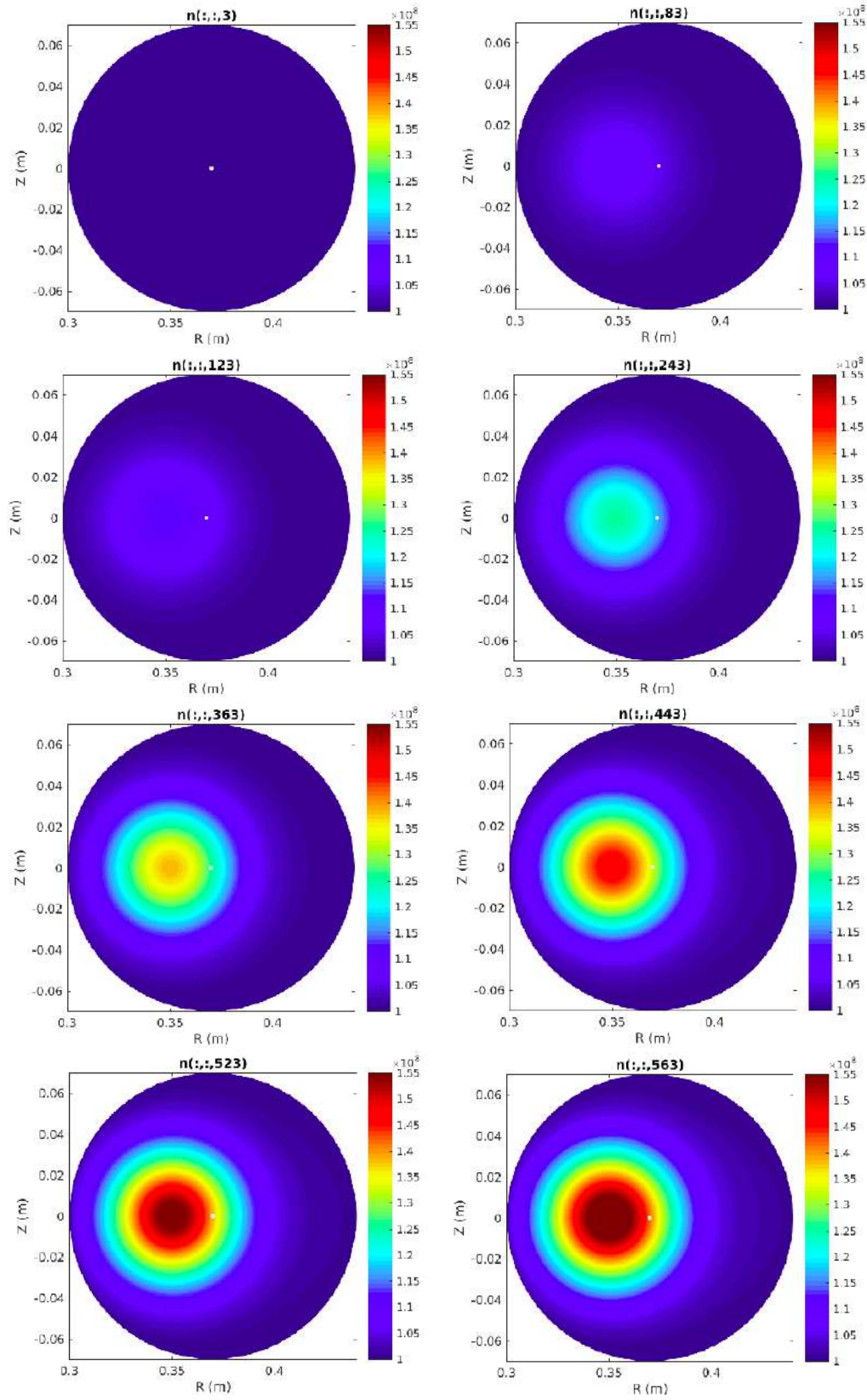


Figura 12 – Densidade de plasma (m^{-3}) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).

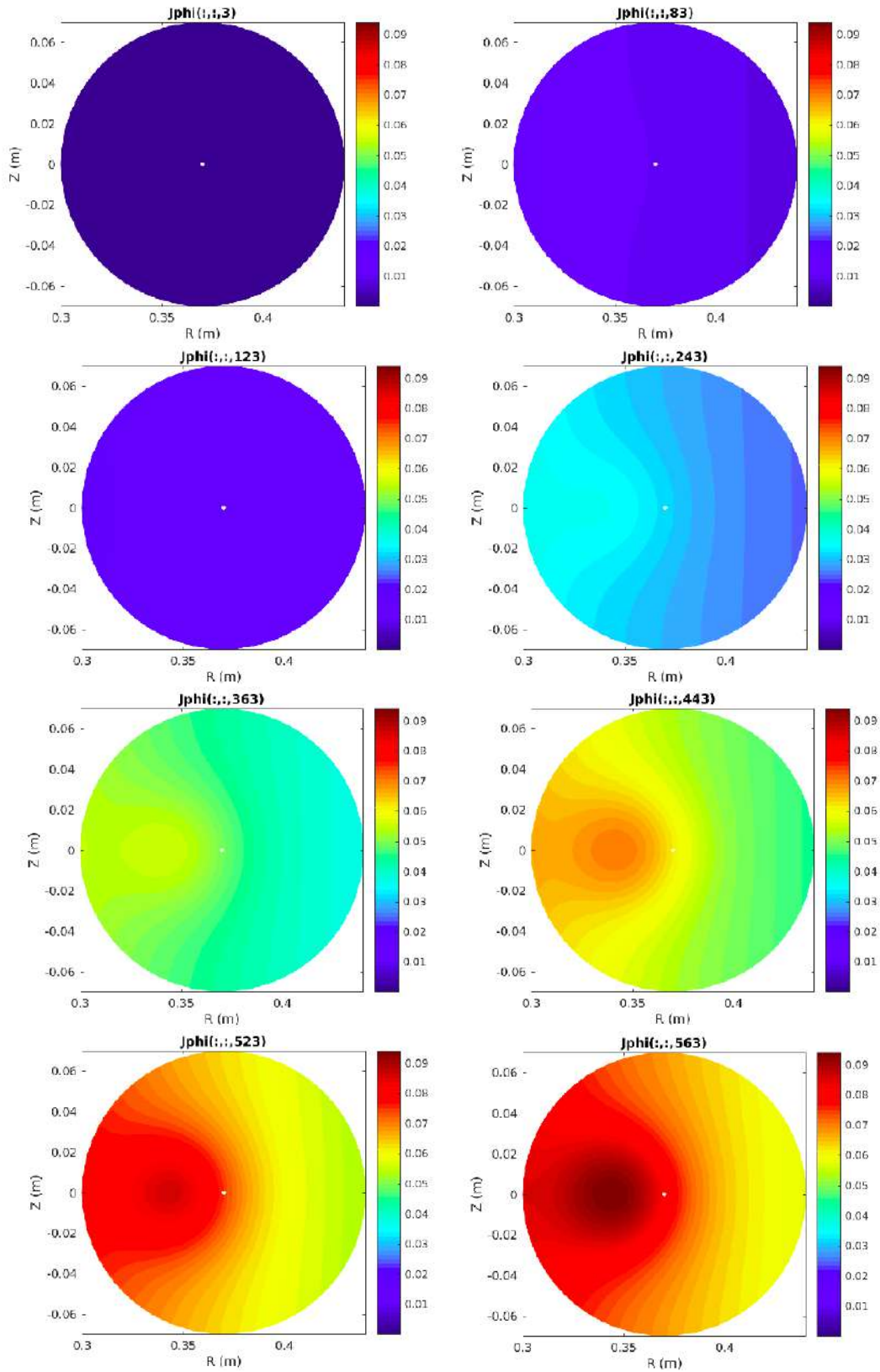


Figura 13 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).

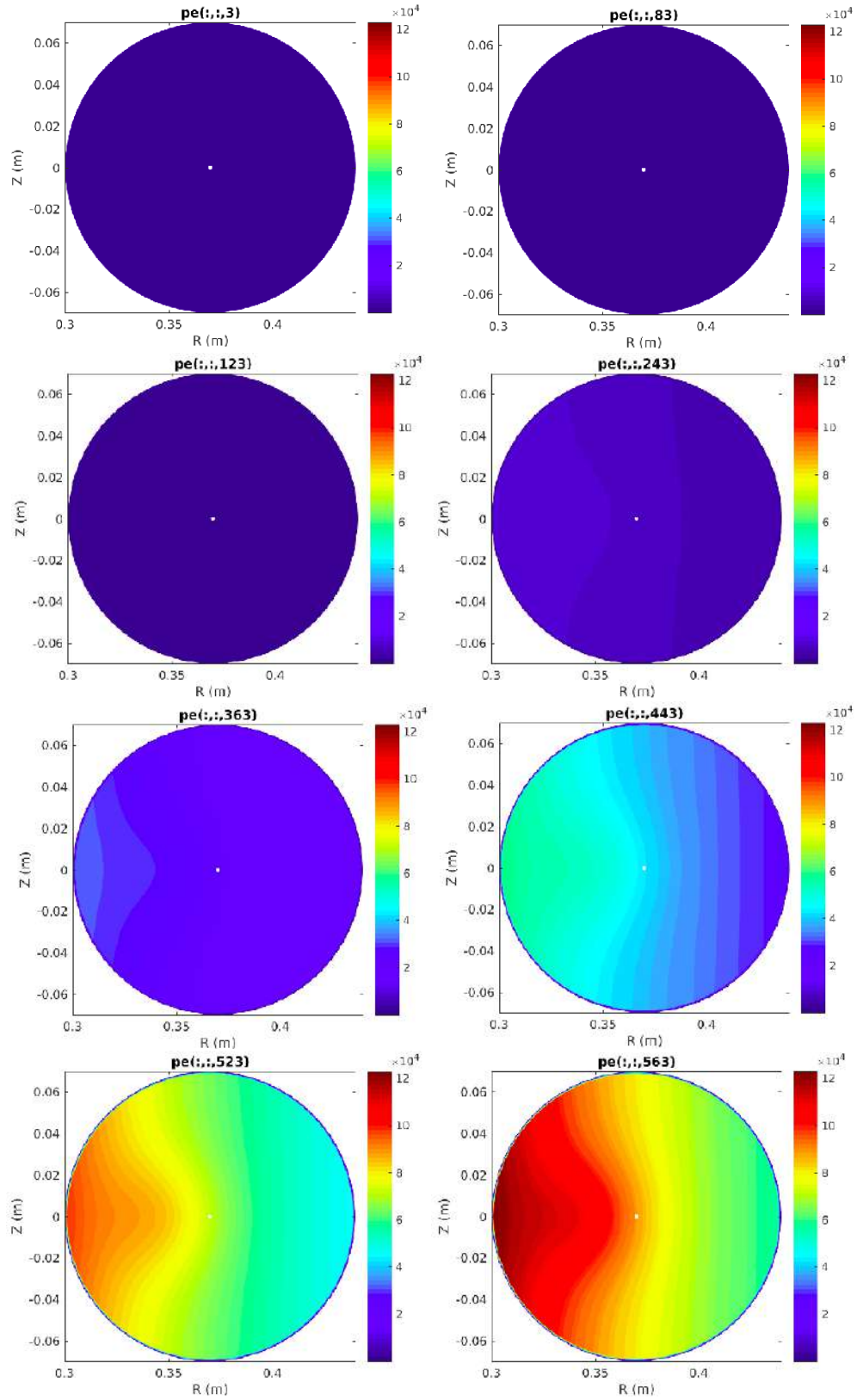


Figura 14 – Pressão eletrônica (Pa) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).

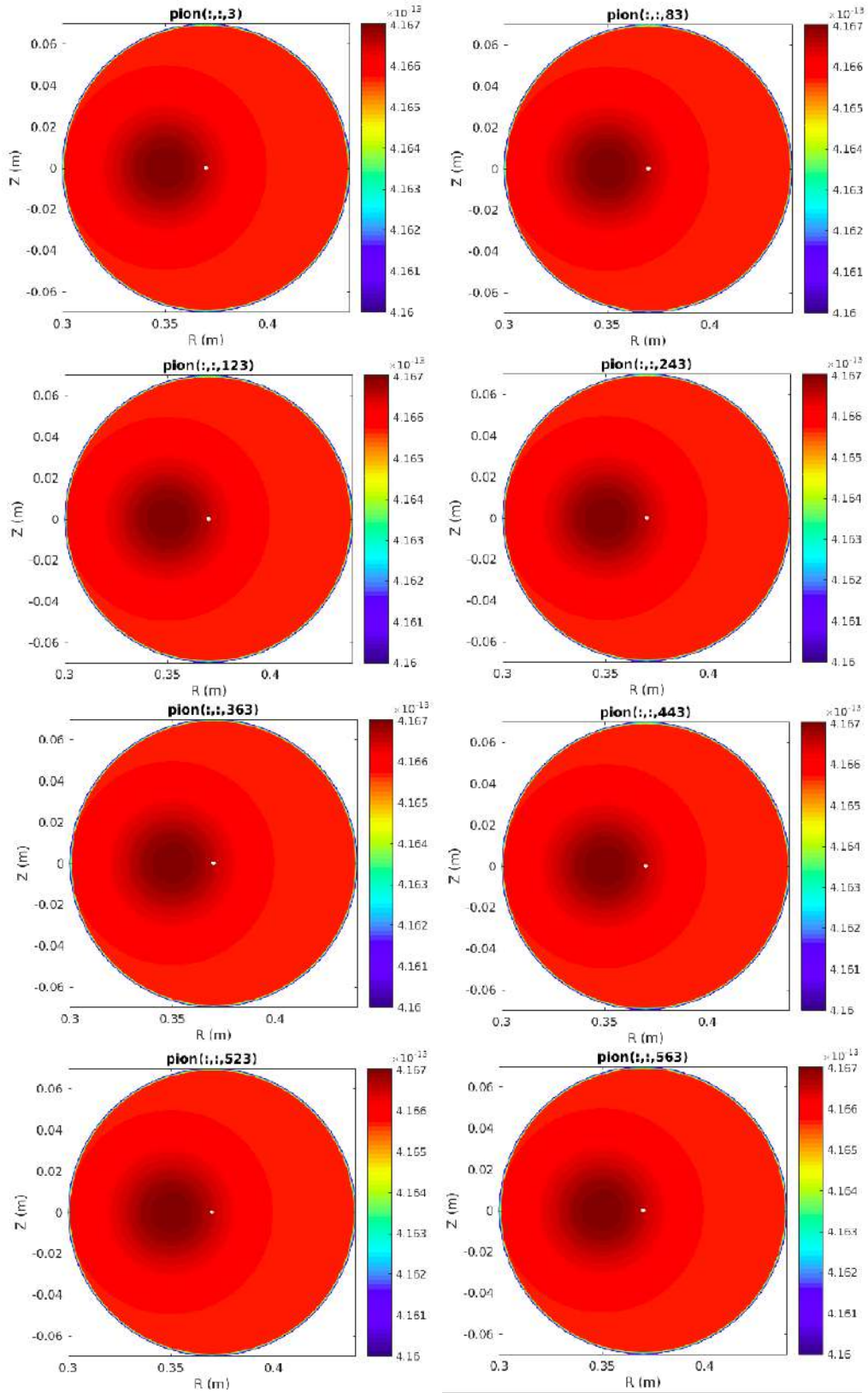


Figura 15 – Pressão iônica (Pa) ($dt = 10^{-6}$ s, $N_g = 65$).

Na Figura 12 vemos a densidade de plasma aumentando ao longo do tempo, seu ponto de maior valor é o ponto de zero campo magnético localizado em x_0 . Na Figura 13 notamos

que a densidade de corrente em $t = 3dt$ está praticamente constante, em $t = 243dt$ já está se formando um ponto de máxima densidade de corrente em x_0 . Já em $t = 563dt$, podemos ver claramente o ponto de máxima densidade de corrente em x_0 . Pela Figura 14 notamos como a pressão eletrônica tem seus maiores valores onde o campo elétrico externo é mais forte. Em $t = 563dt$ já podemos notar a pressão eletrônica subindo no ponto de máxima densidade de plasma. Como esperado, podemos ver na Figura 15 que a pressão iônica sofreu pouca mudança ao longo do tempo.

5.6 Abordagem pelo PDE Solver

5.6.1 Introdução ao PDE Solver

O sistema de equações diferenciais parciais (EDPs) a ser resolvido pelo PDE solver deve estar no formato,

$$m \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial t^2} + d \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} - \nabla \cdot (c \nabla \mathbf{u}) + a \mathbf{u} = \mathbf{f}. \quad (5.13)$$

onde o domínio da solução pode ser de qualquer formato. Neste trabalho o domínio será circular, com raio a_0 e deslocado em R_0 a direita da origem. O PDE Solver aceita apenas problemas escritos em cartesianas. Por esta razão as equações que estão escritas em coordenadas cilíndricas devem sofrer uma mudança de coordenadas a fim de ficarem no formato de coordenadas cartesianas. Neste trabalho, $\mathbf{u} = [n, J_\phi, p_e, p_i]$. As densidades de corrente poloidais, J_r e J_z , são assumidas como iguais 0.

Vamos mostrar um exemplo onde um modelo 3-D pode ser analisado usando um modelo 2-D por ser axissimétrico. A geometria do modelo, as propriedades do material e as condições de contorno devem ser simétricas em relação a um único eixo para que essa simplificação de 3-D para 2-D seja apropriada. Devido a essa simetria, um sistema de coordenadas cilíndricas é a forma mais conveniente para definir a equação diferencial parcial. No entanto, o PDE Solver espera as equações em um sistema cartesiano. Um dos principais objetivos deste exemplo é mostrar como expressar as EDPs que formam nosso modelo em coordenadas cartesianas de modo que o PDE Solver possa resolvê-las adequadamente. Este exemplo em particular mostra a transferência de calor em uma haste com um corte circular transversal. Existe uma fonte de calor na extremidade esquerda da haste e uma temperatura fixa na extremidade direita. A superfície externa da haste troca calor com o ambiente devido à convecção. Além disso, o calor é gerado dentro da haste devido à deterioração radioativa. Gostaríamos de calcular a temperatura na haste em função de tempo. A equação parabólica que descreve a transferência de calor é

$$\rho C \frac{\partial u}{\partial t} - \nabla \cdot (k \nabla u) = q$$

onde ρ , C , e k são a densidade, calor específico, e a condutividade térmica do material, u é a temperatura, e q é o calor gerado na haste. Como o problema é axissimétrico, é conveniente

escrever esta equação em um sistema de coordenadas cilíndricas,

$$\rho C \frac{\partial u}{\partial t} - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(kr \frac{\partial u}{\partial r} \right) - \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial \phi} \left(k \frac{\partial u}{\partial \phi} \right) - \frac{\partial}{\partial z} \left(k \frac{\partial u}{\partial z} \right) = q,$$

Como o problema é axissimétrico, $\partial u / \partial \phi = 0$, e multiplicando por r a equação é reescrita como

$$r \rho C \frac{\partial u}{\partial t} - \frac{\partial}{\partial r} \left(kr \frac{\partial u}{\partial r} \right) - \frac{\partial}{\partial z} \left(kr \frac{\partial u}{\partial z} \right) = rq.$$

Esta equação pode ser convertida no formato suportado pelo PDE Solver se r for definido como x e z for definido como y . Reescrevendo a equação acima, obtêm-se

$$\rho C x \frac{\partial u}{\partial t} - \nabla \cdot (kx \nabla u) = qx.$$

Para repetir a transformação do exemplo acima com o modelo de dois fluidos, primeiro expandimos o sistema com os operadores em cilíndricas,

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D \left[\frac{\partial^2 n}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial n}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 n}{\partial \phi^2} + \frac{\partial^2 n}{\partial z^2} \right] + \quad (5.14)$$

$$\frac{1}{e} \left[\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r J_r) + \frac{1}{r} \frac{\partial J_\phi}{\partial \phi} + \frac{\partial J_z}{\partial z} \right]. \quad (5.15)$$

Como J_r e J_z são assumidos nulos, e como assumimos simetria azimutal temos $\frac{\partial J_\phi}{\partial \phi} = 0$ e $\frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 n}{\partial \phi^2} = 0$, ou seja, o termo $\nabla \cdot \mathbf{J}$ desaparece, resultando em

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D \left[\frac{\partial^2 n}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial n}{\partial r} + \frac{\partial^2 n}{\partial z^2} \right]. \quad (5.16)$$

A equação de conservação do momento eletrônico, usando a simetria $\frac{1}{r} \frac{\partial p_e}{\partial \phi} = 0$ fica

$$\frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} - \mathbf{J}(v_{in} + v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) - \frac{e}{m_e} \mathbf{J} \times \mathbf{B} + \frac{e}{m_e} \left[\frac{\partial p_e}{\partial r} \hat{e}_r + \frac{\partial p_e}{\partial z} \hat{e}_z \right]. \quad (5.17)$$

E as equações para os campos gerados pelo plasma, onde $\nabla^2 \mathbf{A}_{pl} = -\mu_0 \mathbf{J}$, $\mathbf{B}_{pl} = \nabla \times \mathbf{A}_{pl}$ e $\mathbf{E}_{pl} = -\frac{\partial \mathbf{A}_{pl}}{\partial t}$, ficam

$$\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r E_{pl_r}) + \frac{\partial E_{pl_z}}{\partial z} = \frac{r}{\epsilon_0}, \quad (5.18)$$

$$\left[-\frac{\partial E_{pl_\phi}}{\partial z} \right] \hat{e}_r + \left[\frac{\partial E_{pl_r}}{\partial z} - \frac{\partial E_{pl_z}}{\partial r} \right] \hat{e}_\phi + \left[\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r E_{pl_\phi}) \right] \hat{e}_z = -\frac{\partial \mathbf{B}_{pl}}{\partial t}, \quad (5.19)$$

$$\left[-\frac{\partial B_{pl_\phi}}{\partial z} \right] \hat{e}_r + \left[\frac{\partial B_{pl_r}}{\partial z} - \frac{\partial B_{pl_z}}{\partial r} \right] \hat{e}_\phi + \left[\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r B_{pl_\phi}) \right] \hat{e}_z = \mu_0 (\mathbf{J} + \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}_{pl}}{\partial t}). \quad (5.20)$$

O sistema que será implementado é

$$\frac{\partial n}{\partial t} = v_{ion} - v_{loss} + D \left[\frac{\partial^2 n}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial n}{\partial r} + \frac{\partial^2 n}{\partial z^2} \right], \quad (5.21)$$

$$\frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} - \mathbf{J}(\mathbf{v}_{in} + \mathbf{v}_{en} + \mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) - \frac{e}{m_e} \mathbf{J} \times \mathbf{B} + \frac{e}{m_e} \left[\frac{\partial p_e}{\partial r} \hat{e}_r + \frac{\partial p_e}{\partial z} \hat{e}_z \right], \quad (5.22)$$

$$\frac{\partial p_e}{\partial t} = \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2\mathbf{v}_{en} + \mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}}{2\mathbf{v}_{ei}} \right) \eta J^2 - \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i), \quad (5.23)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} = \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i). \quad (5.24)$$

Agora multiplica-se a eq. 5.21 pela coordenada radial r e obtêm-se

$$r \frac{\partial n}{\partial t} = r(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) + D \left[r \frac{\partial^2 n}{\partial r^2} + \frac{\partial n}{\partial r} + r \frac{\partial^2 n}{\partial z^2} \right] \quad (5.25)$$

rearranjando

$$r \frac{\partial n}{\partial t} = r(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) + \frac{\partial}{\partial r} \left(rD \frac{\partial n}{\partial r} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(rD \frac{\partial n}{\partial z} \right). \quad (5.26)$$

Renomeando r como x e z como y , temos que

$$x \frac{\partial n}{\partial t} = x(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) + \frac{\partial}{\partial x} \left(xD \frac{\partial n}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(xD \frac{\partial n}{\partial y} \right). \quad (5.27)$$

De acordo com a eq. 5.13,

$$0 \frac{\partial^2 n}{\partial t^2} + x \frac{\partial n}{\partial t} - \nabla \cdot (xD \nabla n) + 0n = x(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) \quad (5.28)$$

e por fim

$$x \frac{\partial n}{\partial t} - \nabla \cdot (xD \nabla n) = x(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}). \quad (5.29)$$

Para as demais equações basta manter a definição de r para x e z para y

$$\frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} - \mathbf{J}(\mathbf{v}_{in} + \mathbf{v}_{en} + \mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}) - \frac{e}{m_e} \mathbf{J} \times \mathbf{B} + \frac{e}{m_e} \left[\frac{\partial p_e}{\partial y} \hat{e}_y + \frac{\partial p_e}{\partial x} \hat{e}_x \right], \quad (5.30)$$

$$\frac{\partial p_e}{\partial t} = \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2\mathbf{v}_{en} + \mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}}{2\mathbf{v}_{ei}} \right) \eta J^2 - \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i), \quad (5.31)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} = \frac{2ne^2}{m_i} \eta (p_e - p_i). \quad (5.32)$$

Lembrando que a única componente de \mathbf{J} que iremos calcular é a componente toroidal. Por hora iremos considerar a quantidade $\frac{e}{m_e} J_\phi B_\phi = 0$ uma vez que no início do plasma $J_\phi \approx 10^{-10}$ A/m². Também iremos desconsiderar o termo $\left[\frac{\partial p_e}{\partial y} \hat{e}_y + \frac{\partial p_e}{\partial x} \hat{e}_x \right]$ por ser desprezível durante a fase de *breakdown*. Então, o sistema de equações a ser resolvido, no formato da eq. 5.13 fica

$$x \frac{\partial n}{\partial t} - \nabla \cdot (xD \nabla n) = x(\mathbf{v}_{ion} - \mathbf{v}_{loss}), \quad (5.33)$$

$$\frac{\partial J_\phi}{\partial t} + (v_{in} + v_{en} + v_{ion} - v_{loss})J_\phi = \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E}, \quad (5.34)$$

$$\frac{\partial p_e}{\partial t} + \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_e = \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2v_{en} + v_{ion} - v_{loss}}{2v_{ei}} \right) \eta |J_\phi| + \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_i, \quad (5.35)$$

$$\frac{\partial p_i}{\partial t} + \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_i = \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_e. \quad (5.36)$$

No formato matricial

$$\begin{pmatrix} x \\ 0 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \frac{\partial n}{\partial t} \\ \frac{\partial J_\phi}{\partial t} \\ \frac{\partial p_e}{\partial t} \\ \frac{\partial p_i}{\partial t} \end{pmatrix} - \nabla \cdot \left(\begin{pmatrix} xD \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \nabla \begin{pmatrix} n \\ J_\phi \\ p_e \\ p_i \end{pmatrix} \right) + \begin{pmatrix} 0 \\ (v_{in} + v_{en} + v_{ion} - v_{loss}) \\ \frac{2ne^2}{m_i} \eta \\ \frac{2ne^2}{m_i} \eta \end{pmatrix} \begin{pmatrix} n \\ J_\phi \\ p_e \\ p_i \end{pmatrix} = \\ = \begin{pmatrix} x(v_{ion} - v_{loss}) \\ \frac{ne^2}{m_e} \mathbf{E} \\ \frac{3}{2} \left(1 + \frac{2v_{en} + v_{ion} - v_{loss}}{2v_{ei}} \right) \eta |J_\phi| + \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_e \\ \frac{2ne^2}{m_i} \eta p_e \end{pmatrix}.$$

Para fazer as simulações pelo PDE Solver os coeficientes terão a forma de vetores coluna, sendo cada um com quatro elementos: um para cada equação (n , J_ϕ , p_e , p_i). Aqui \mathbf{m} é nulo, o coeficiente \mathbf{d} é calculado com o código E.3, o coeficiente \mathbf{c} é calculado com o código E.4, o coeficiente \mathbf{a} é calculado com o código E.5 e o coeficiente \mathbf{f} é calculado com o código E.7. Nas próximas secções veremos os resultados destas simulações.

Os campos externos eléctrico \mathbf{E}_{ext} e magnético \mathbf{B}_{ext} são calculados pelas eq. 5.4 e eq. 5.3, e precisam ser interpolados para a malha da Figura 16. Para isso foram criados os códigos E.10 e E.12, que fazem a interpolação e em seguida regulam o tamanho de cada campo para cada etapa da resolução. Para a condição de contorno, chamamos o código E.6 para os pontos da borda. Para as condições iniciais chamamos para os demais pontos. A malha triangular usada é Figura 16, onde H_{max} define o refinamento da malha.

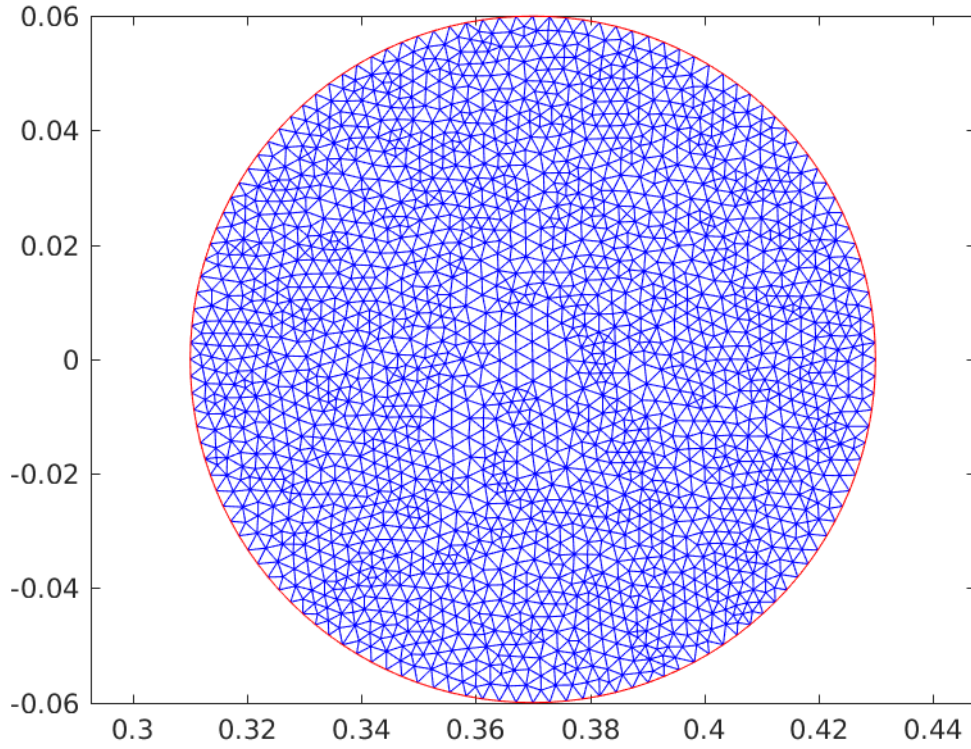


Figura 16 – Malha triangular com $H_{max} = 0.006$.

5.6.2 Aproximação da ionização por uma gaussiana

Na primeira simulação realizada pelo código usando o PDE Solver, iremos modelar a criação e perda de partículas por uma gaussiana, eq. 5.8. Para resolvermos o modelo é rodado o código E.2, com os valores $s_0 = 10^{11}$, $x_0 = 0$ e $\sigma = 0.001$ para a gaussiana. Os resultados obtidos, são então apresentados nas figuras 17, 18, 19 e 20. Plotagem em termos de proporção, ou seja plotamos o valor da variável macroscópica dividido pela condição inicial.

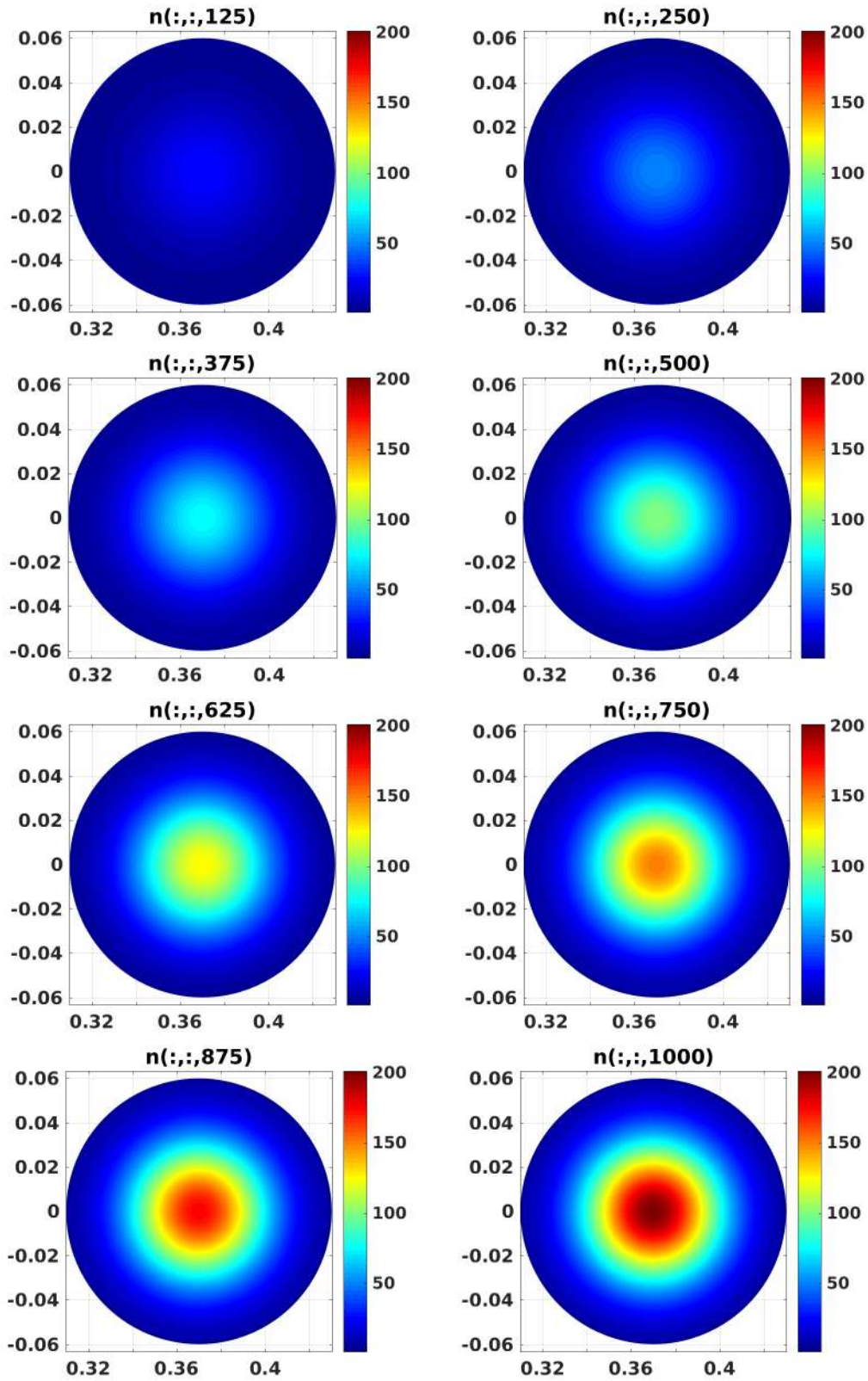


Figura 17 – Densidade de plasma (m^{-3}), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

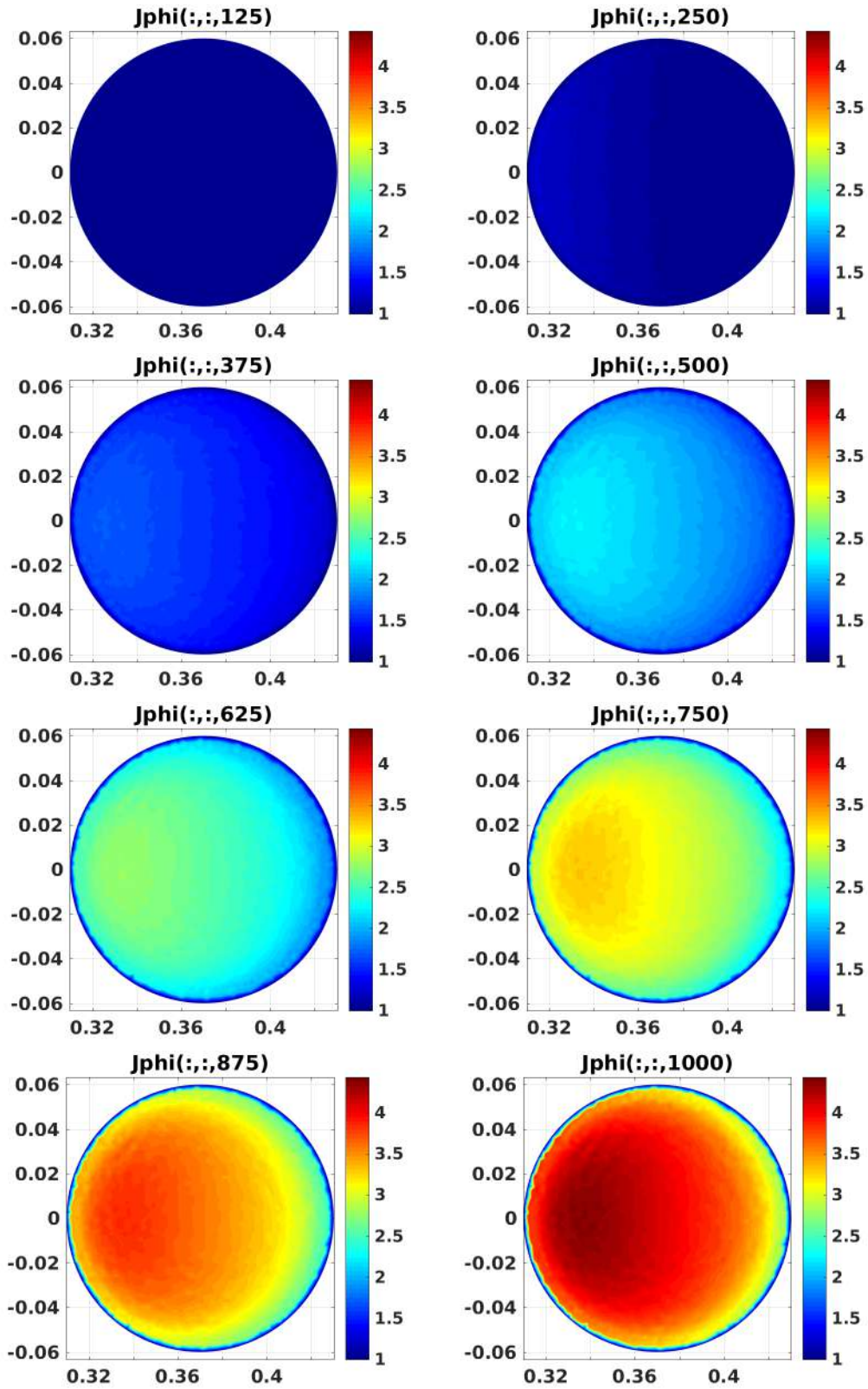


Figura 18 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), aproximação da ionização por uma gaussiana. ($dt = 10^{-6}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

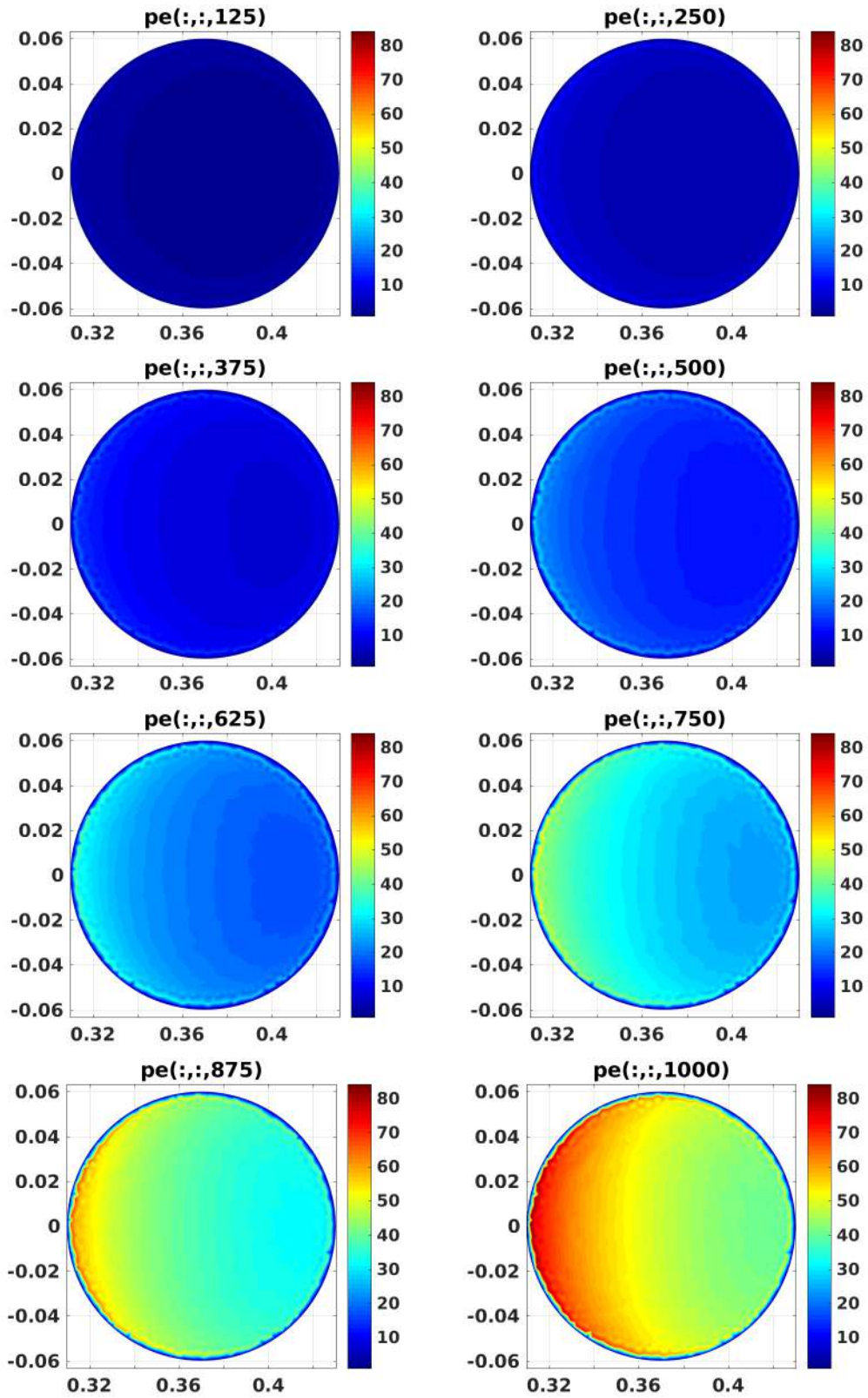


Figura 19 – Pressão eletrônica (Pa), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

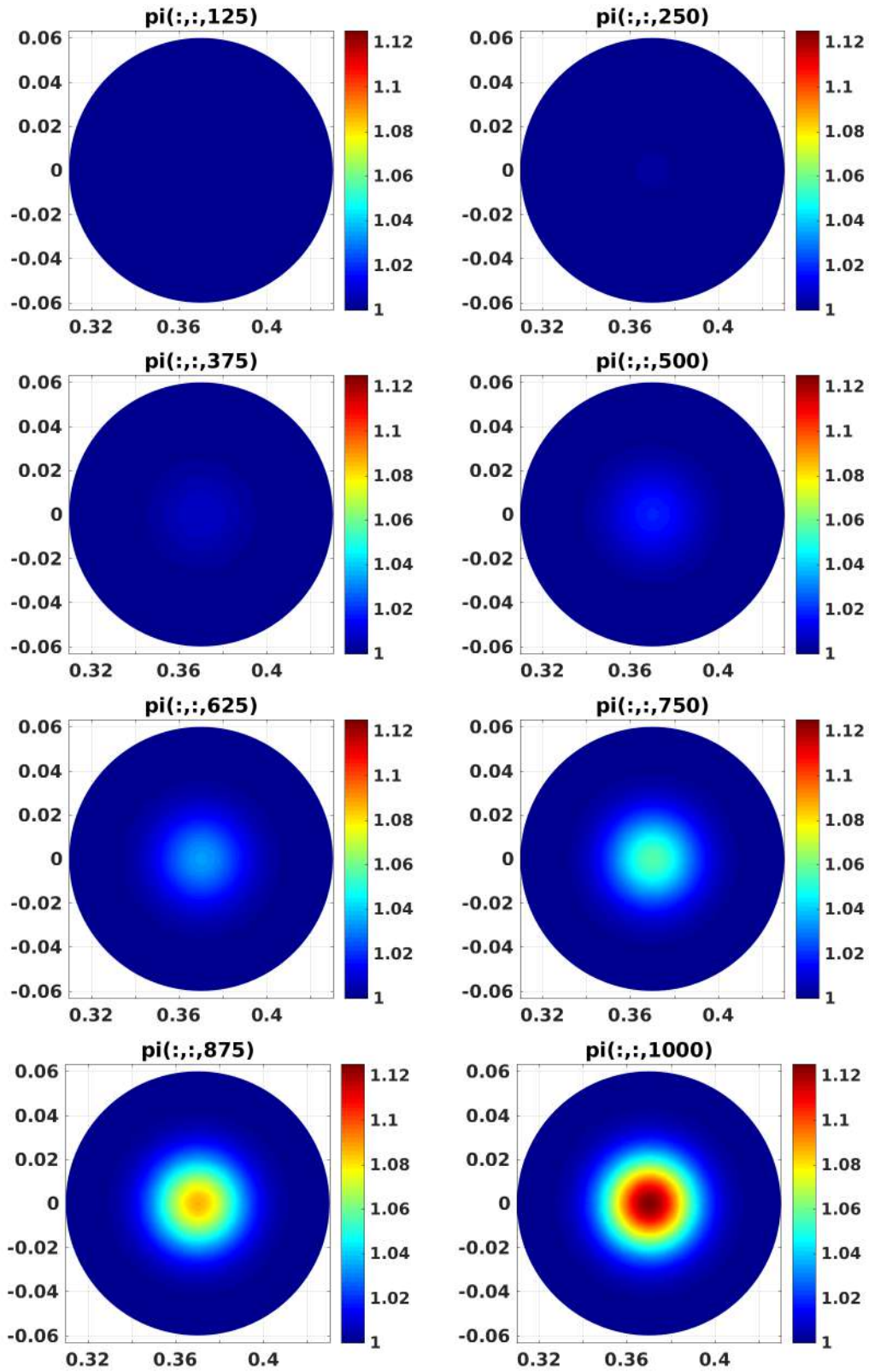


Figura 20 – Pressão iônica (Pa), aproximação da ionização por uma gaussiana ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

Podemos notar pelas figuras 17, 18, 19 e 20, que a evolução temporal das variáveis n, J_ϕ, p_e, p_i obtida pelo PDE Solver, com a modelagem da fonte de partículas pela gaussiana, é

semelhante a evolução temporal obtida na simulação pelo código explícito, figuras 12, 13, 14 e 15. Mesmo com a escala de tempo diferente e levando em conta que o ponto-X, na simulação explícita, está deslocado do centro da câmara de vácuo.

5.6.3 Aproximação da ionização pelo modelo de Townsend

Abaixo temos o campo elétrico externo E_ϕ e o campo magnético externo B_{ext} , que é dividido em um componente poloidal, $B_{pol}^{quadrupole}$, e em um componente toroidal, $B_{toroidal}$.

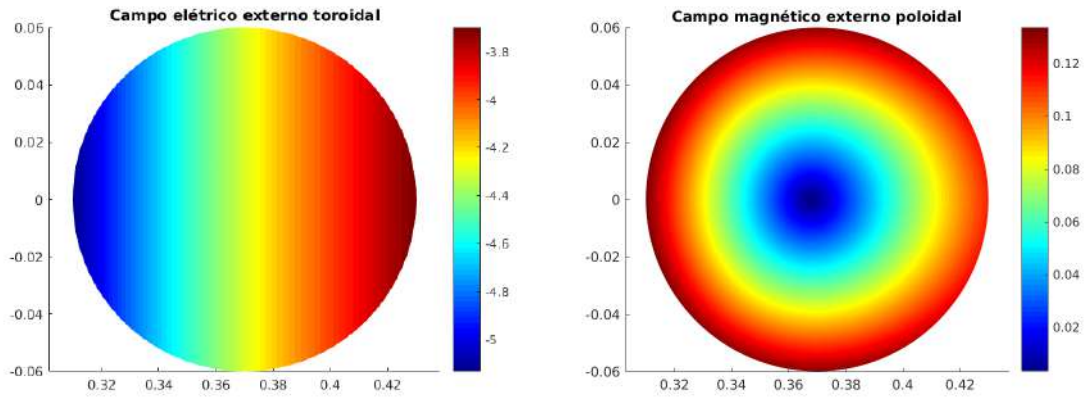


Figura 21 – Campos elétrico externo toroidal e magnético externo poloidal.

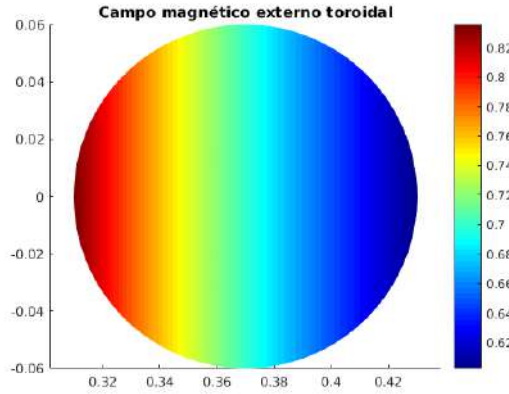


Figura 22 – Campos magnéticos externo toroidal.

Nas figuras 23, 24 e 25 temos os valores de v_{in} , v_{loss} e $v_{in} - v_{loss}$ respectivamente, em diferentes tempos podendo notar que os mesmos permanecem praticamente constante ao longo da simulação.

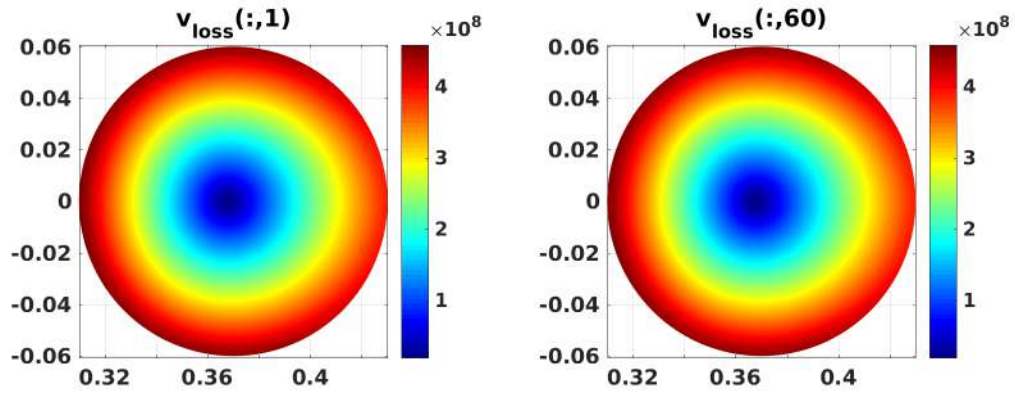


Figura 23 – Taxa de perda de partículas v_{loss} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).

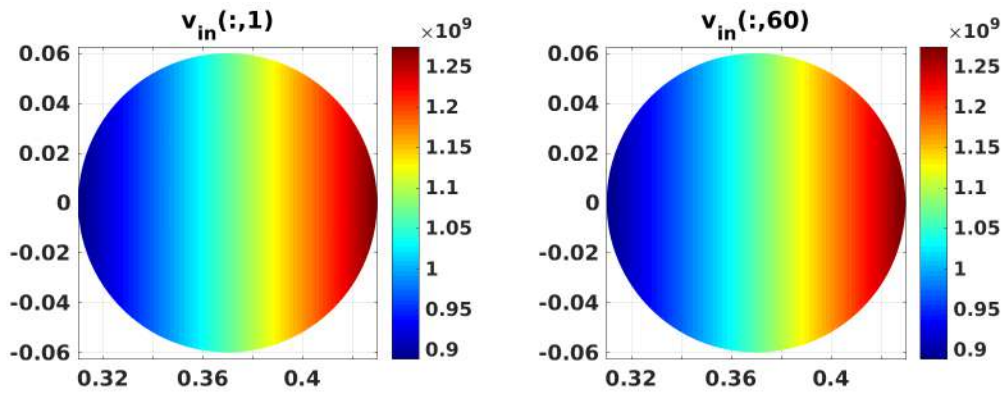


Figura 24 – Taxa de ionização v_{in} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).

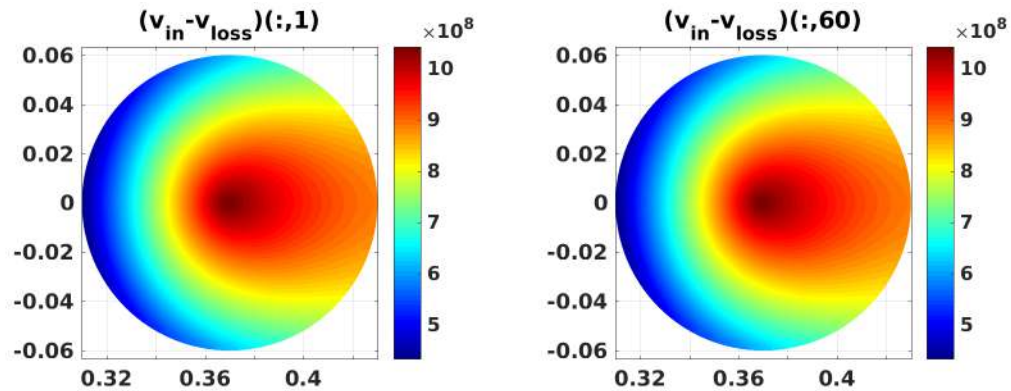


Figura 25 – Taxa de ionização v_{in} menos perda de partículas v_{loss} (s^{-1}) ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$).

Os resultados obtidos rodando a rotina principal E.2 são apresentados nas figuras 26, 27, 28 e 29, onde o valor da variável macroscópica está dividido pela sua condição inicial. E com a ionização modelada por $v_{in} - v_{loss}$, Figura 25, obtida através do modelo de Townsend (apêndice D).

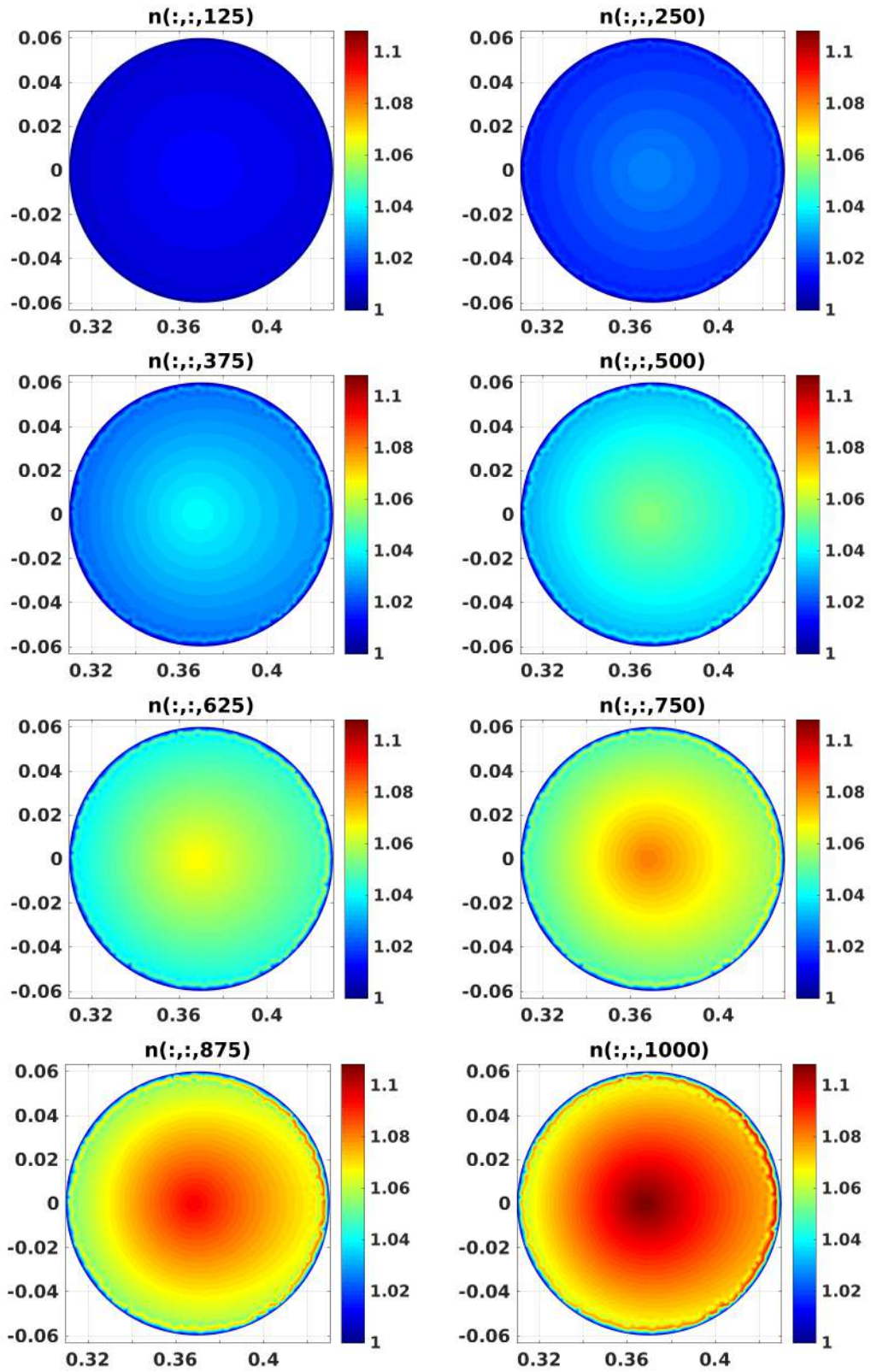


Figura 26 – Densidade de plasma (m^{-3}), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 m^2 s^{-1}$).

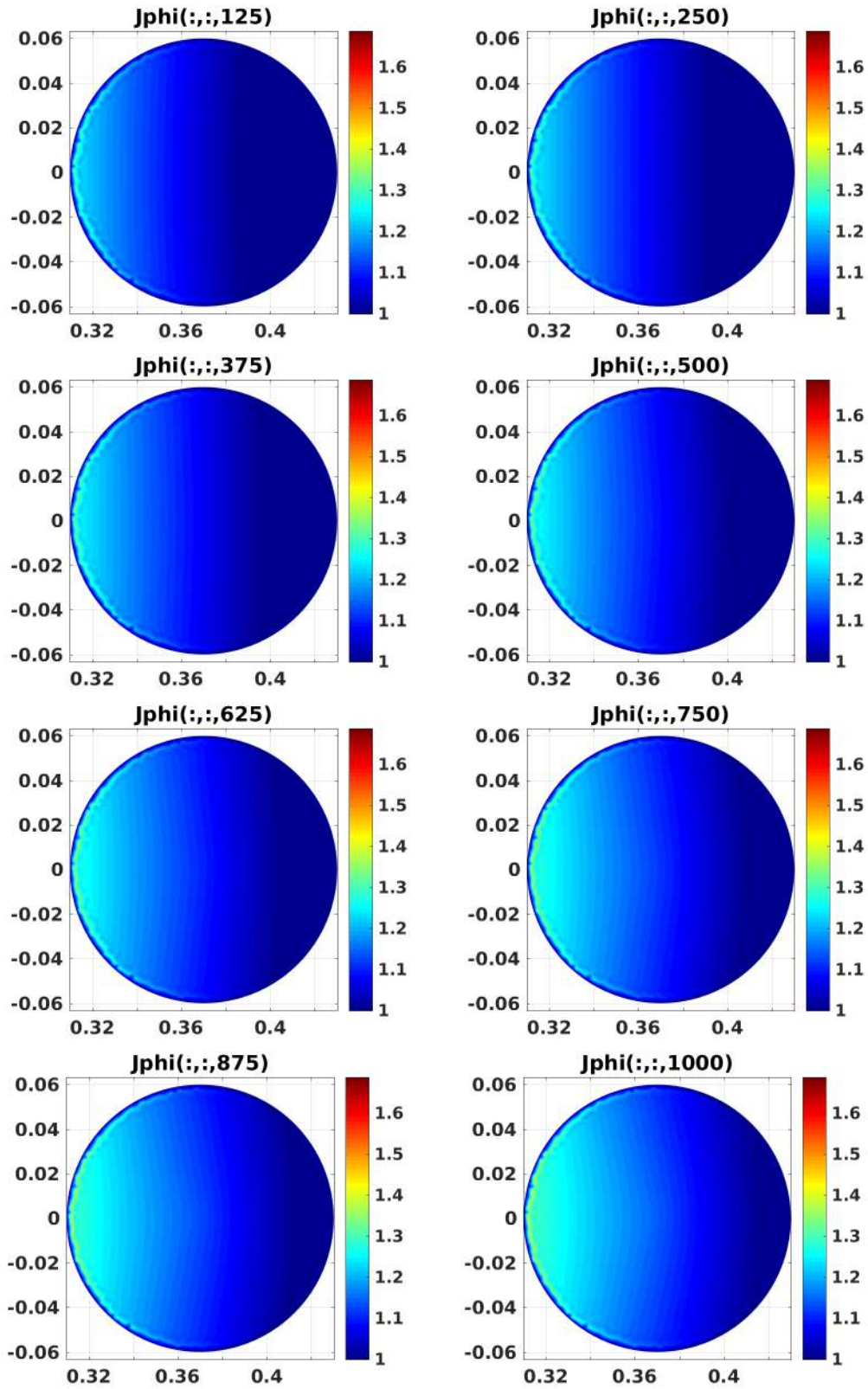


Figura 27 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2 s^{-1}$).

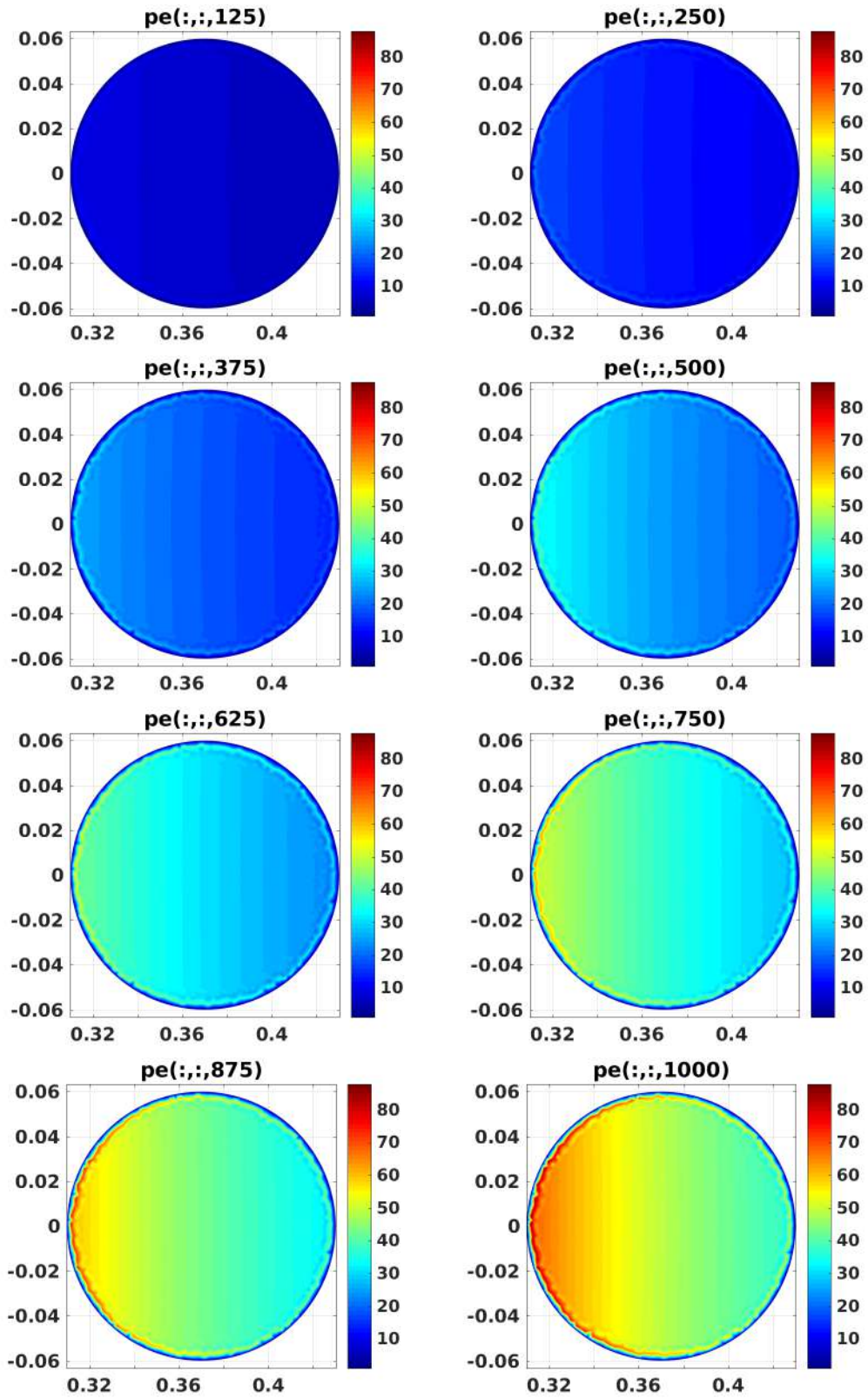


Figura 28 – Pressão eletrônica (Pa), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

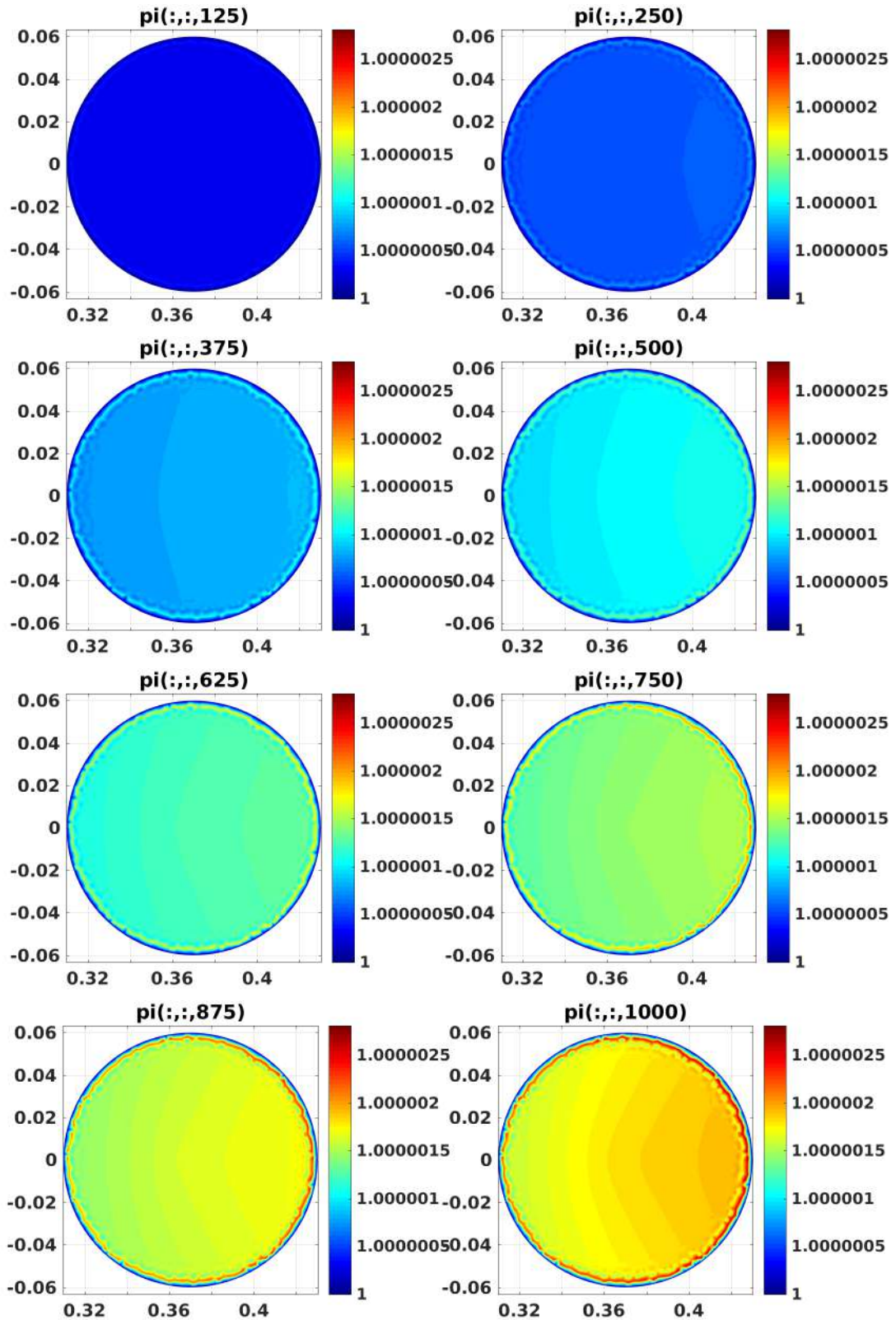


Figura 29 – Pressão iônica (Pa), fonte de partículas modelada através do modelo de Townsend ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0,0002 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

Nestas simulações, nota-se o mesmo comportamento das simulações de 5.6.2, onde temos a ionização modelada pela gaussiana. Apenas com uma mudança na quantidade $v_{in} - v_{loss}$,

uma vez que v_{in} ficou dependente do campo elétrico, Figura 23, e v_{loss} tem seu menor valor no ponto de zero campo magnético, Figura 24. Da Figura 25, vemos que é perfeitamente viável aproximar $v_{in} - v_{loss}$ por uma gaussiana, como na Figura 11, no caso das simulações de 5.6.3, bastaria fazer a gaussiana centrada no ponto central da câmara de vácuo, fazendo $x_0 = 0$. Podemos observar que a taxa de ionização $v_{in} - v_{loss}$, se mantém praticamente constante durante a simulação.

5.6.4 Aproximação do campo magnético gerado pelo plasma

Nas simulações desta secção, foi feita uma aproximação do campo magnético gerado pelo plasma, por meio de uma bobina localizada no centro da câmara de vácuo. Onde assumimos que a corrente passando por tal bobina fosse de 10^5 A. Com o objetivo de observar a melhora no confinamento, causada pela obtenção das superfícies de fluxo fechadas, como na Figura 10, que são necessárias para o confinamento do plasma. A ionização é modelada por uma gaussiana, com $s_0 = 10^{10}$, $x_0 = 0$ e $\sigma = 0.001$. Juntamente dos termos $v_{in} - v_{loss}$ modelados através do modelo de Townsend (apêndice D). Ou seja, foi simulada uma ionização somando os valores da modelagem de Townsend e da modelagem pela gaussiana. Com $D = 0 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$ temos os resultados apresentados nas figuras 30, 31, 32 e 33, onde o valor da variável macroscópica está dividido pela sua condição inicial.

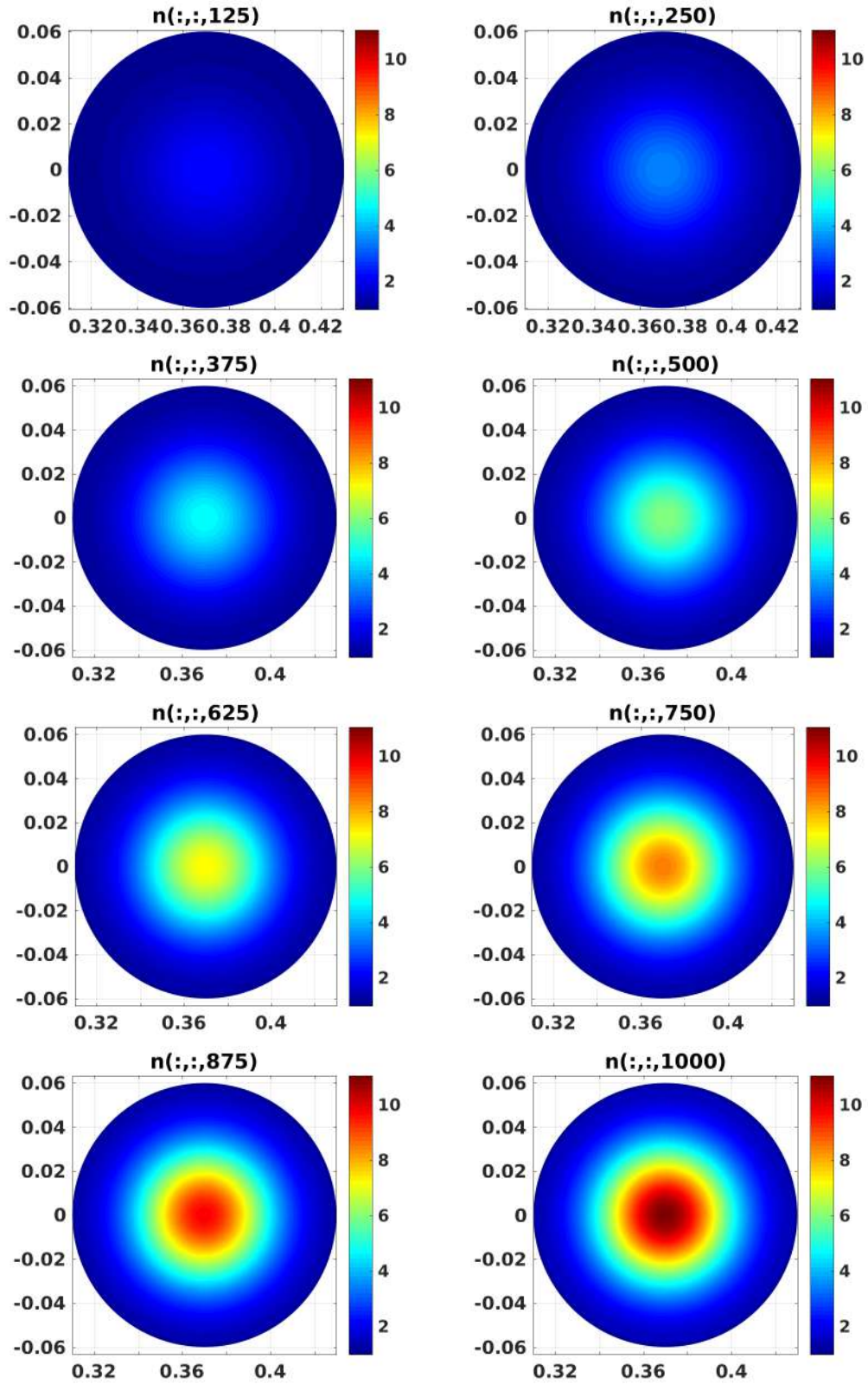


Figura 30 – Densidade de plasma (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

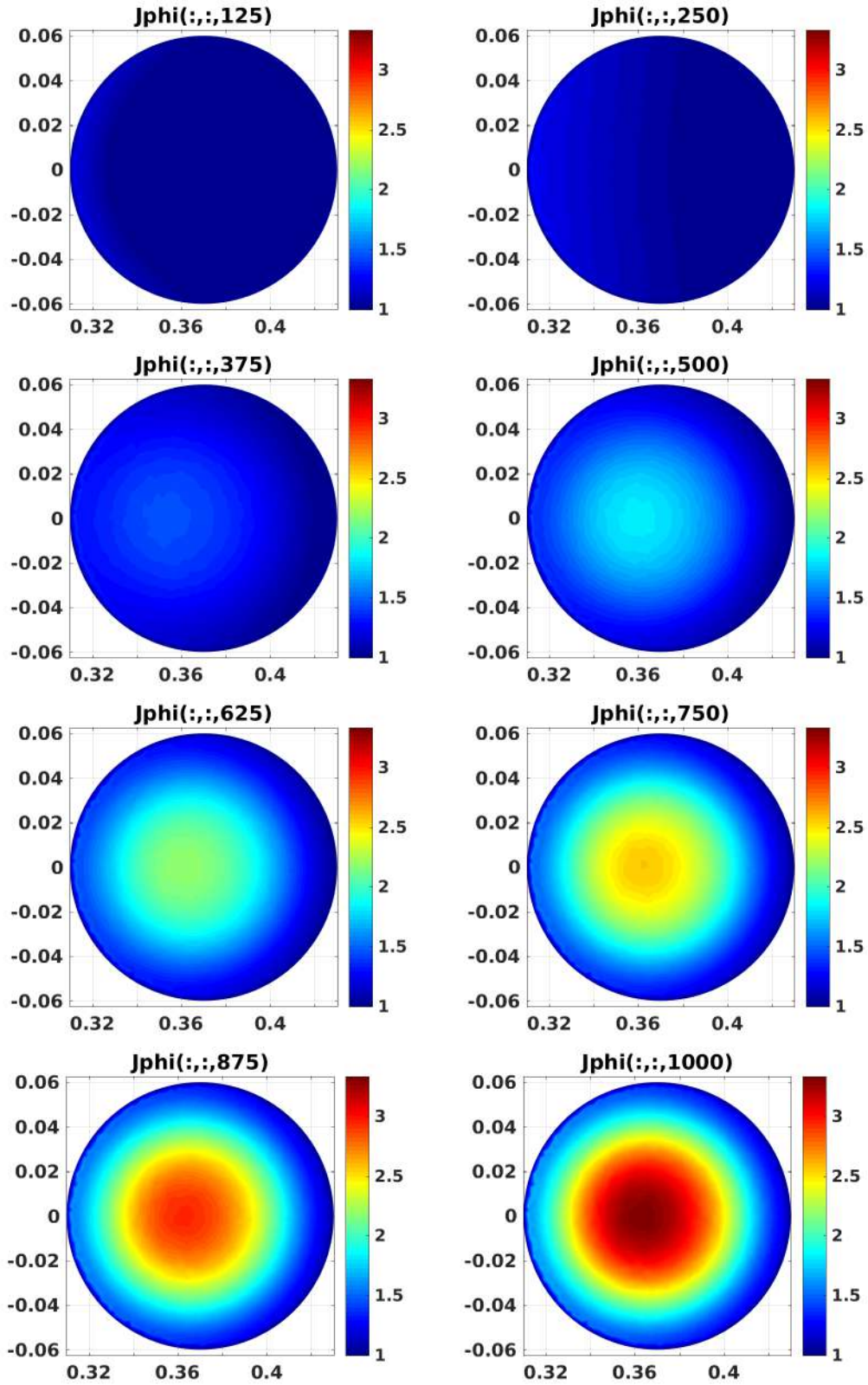


Figura 31 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

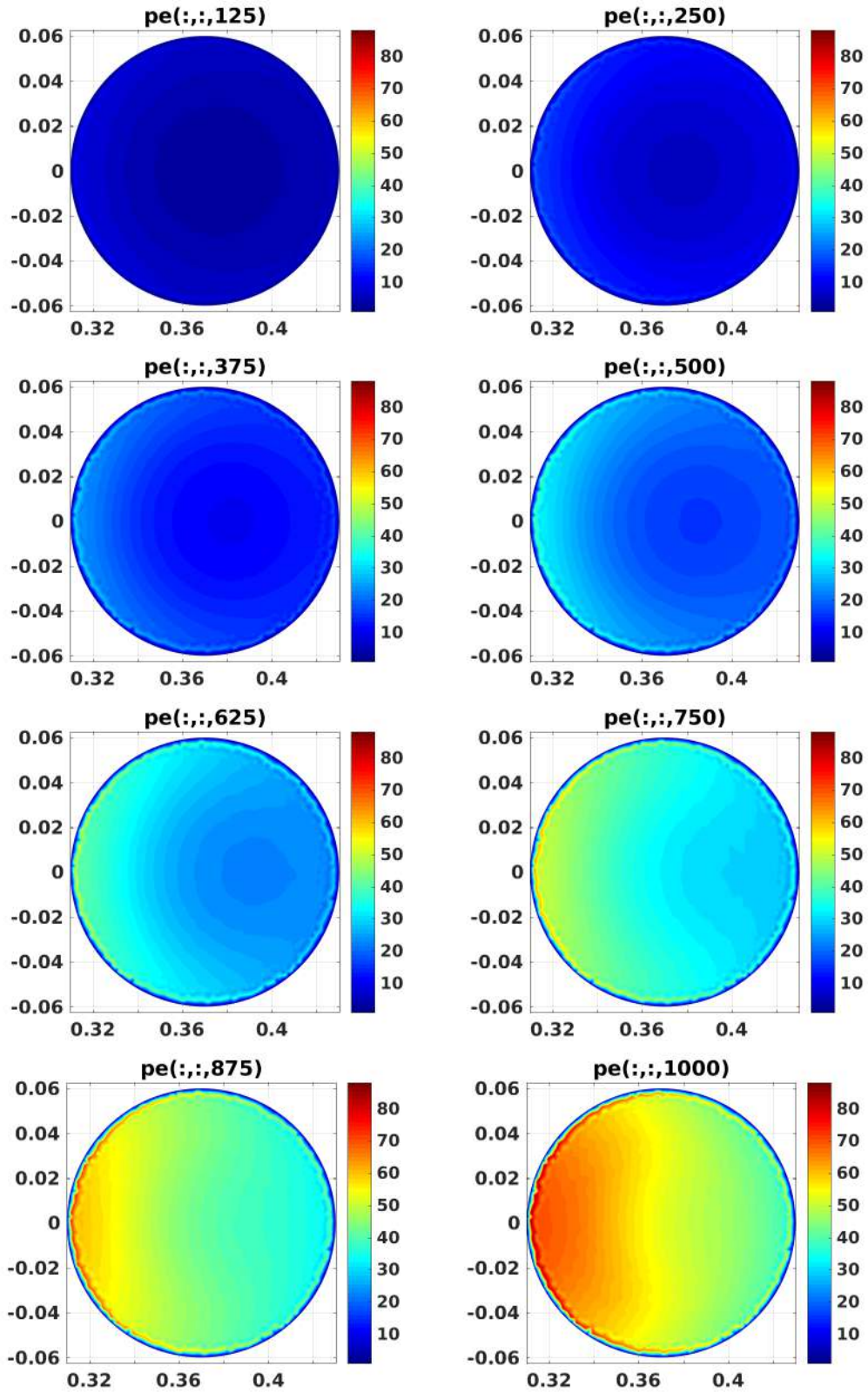


Figura 32 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0 \text{ m}^2 \text{s}^{-1}$).

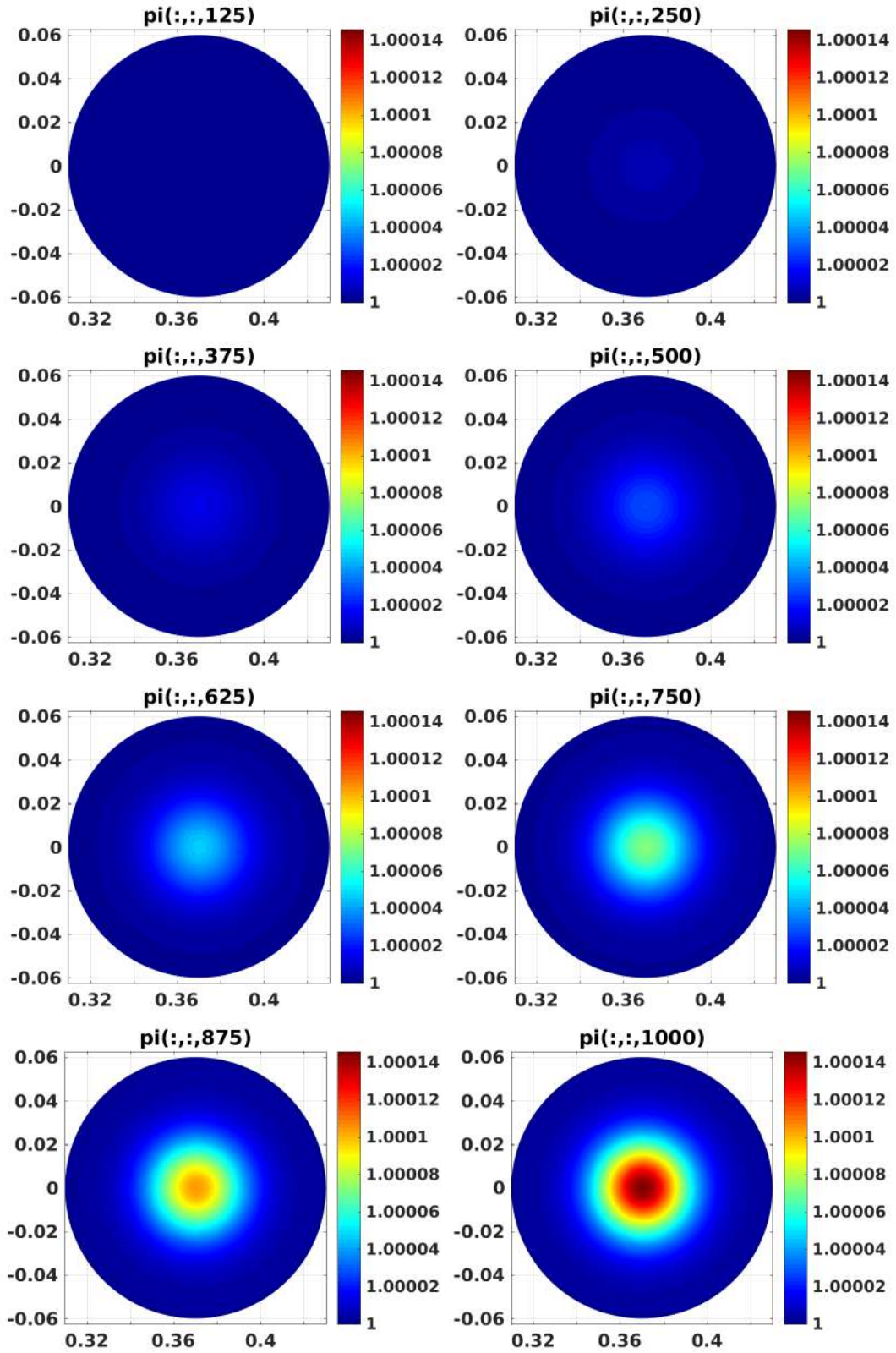


Figura 33 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

Com $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$, temos os resultados apresentados nas figuras 34, 35, 36 e 37.

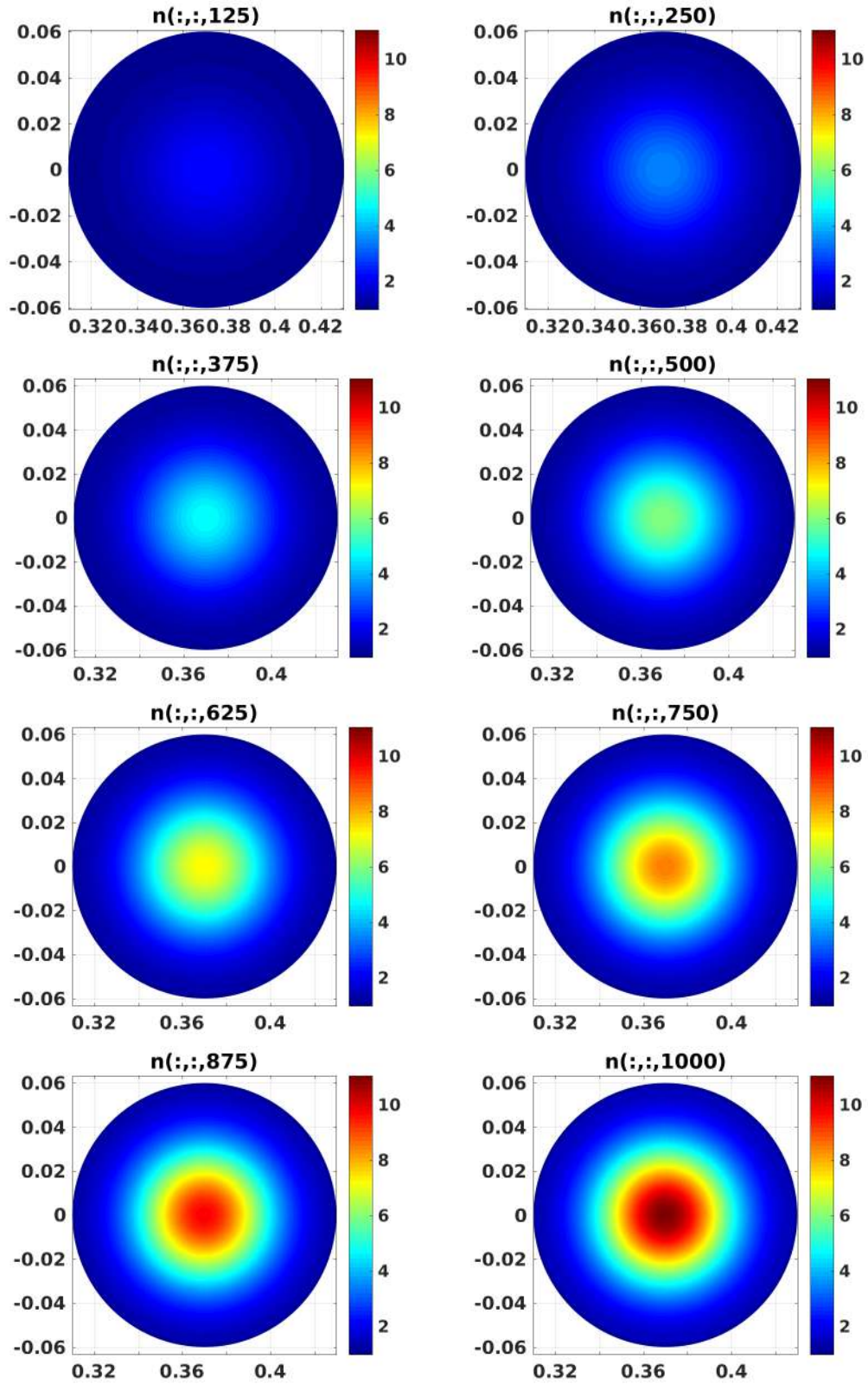


Figura 34 – Densidade de plasma (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

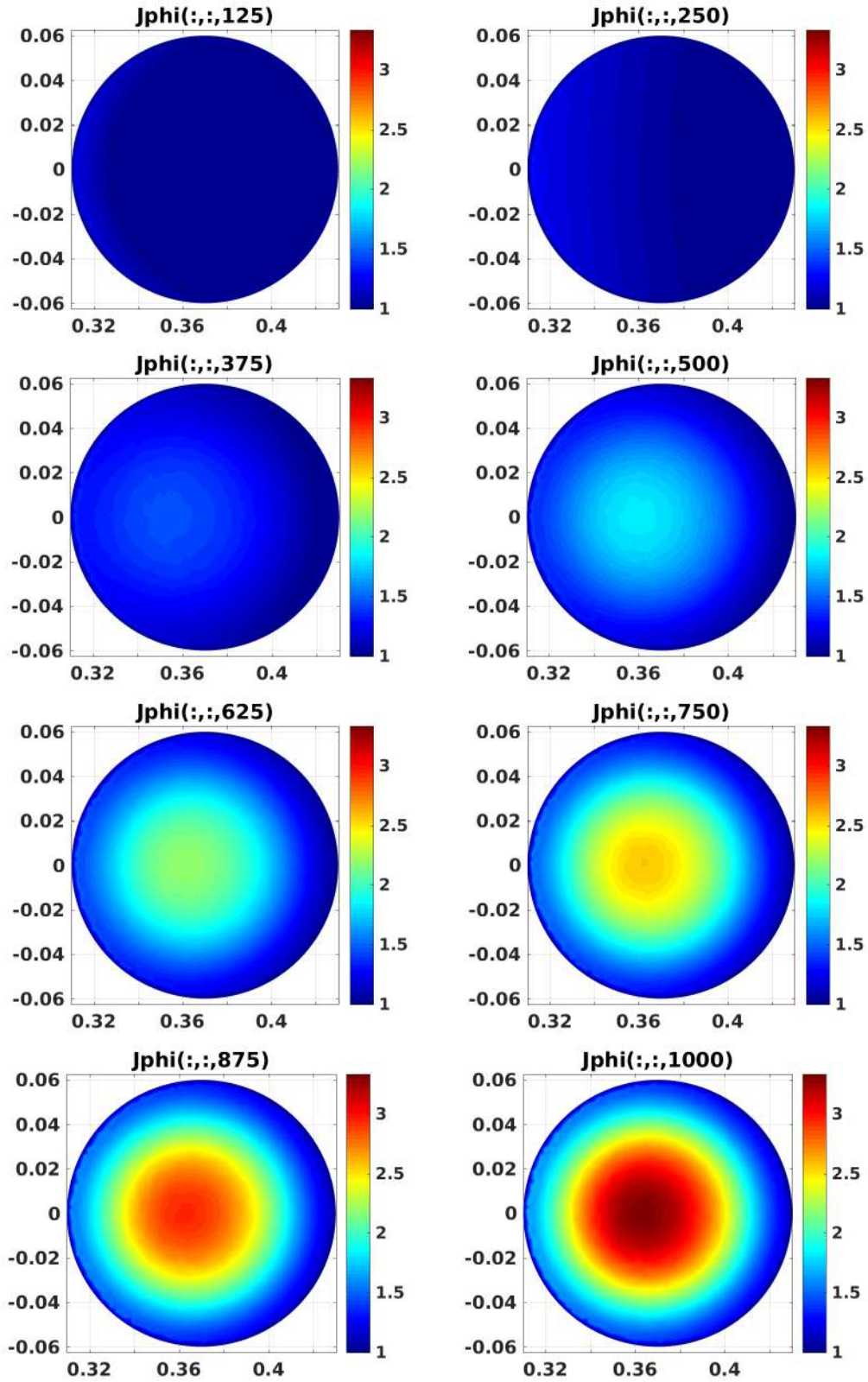


Figura 35 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 s^{-1}$).

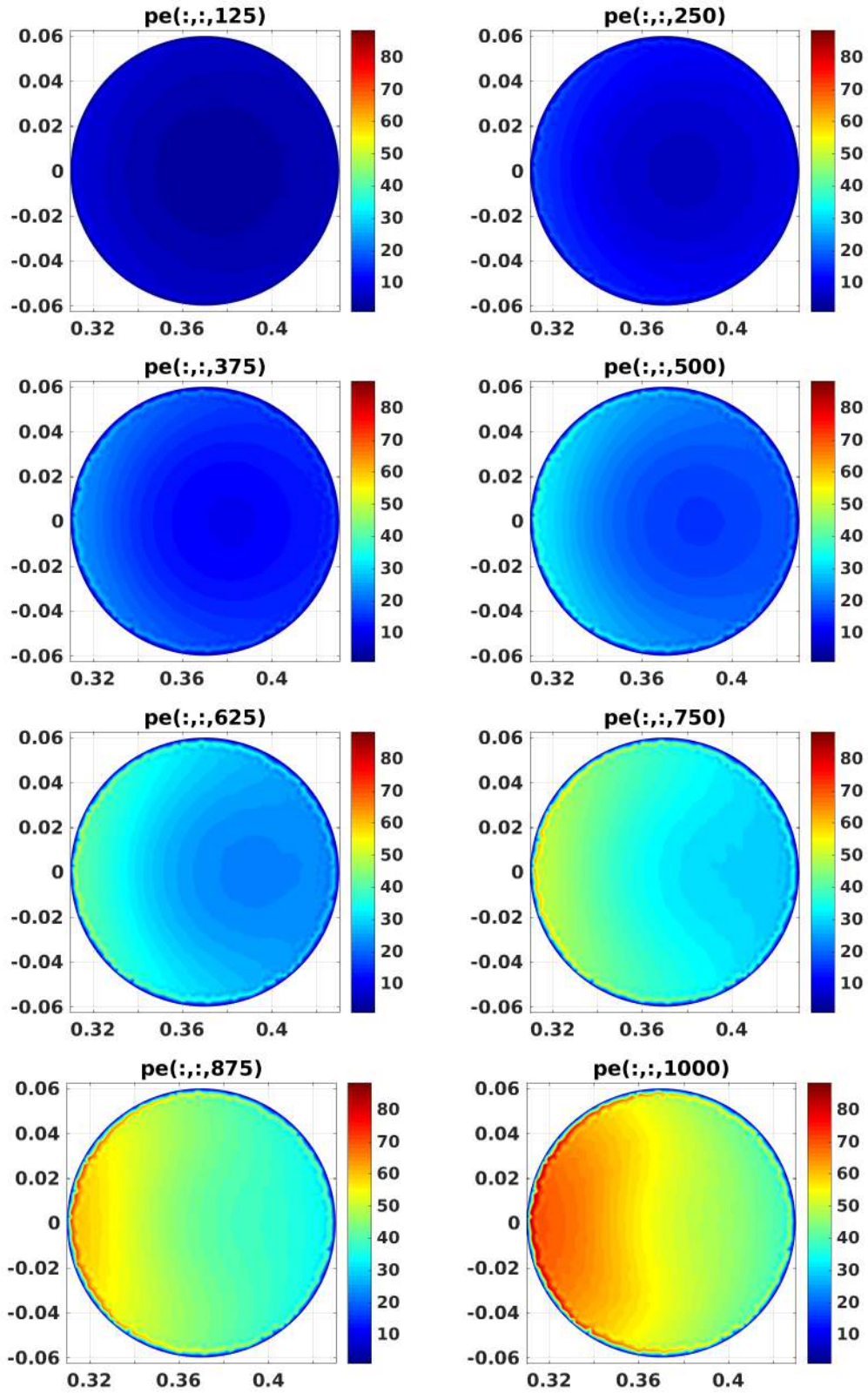


Figura 36 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

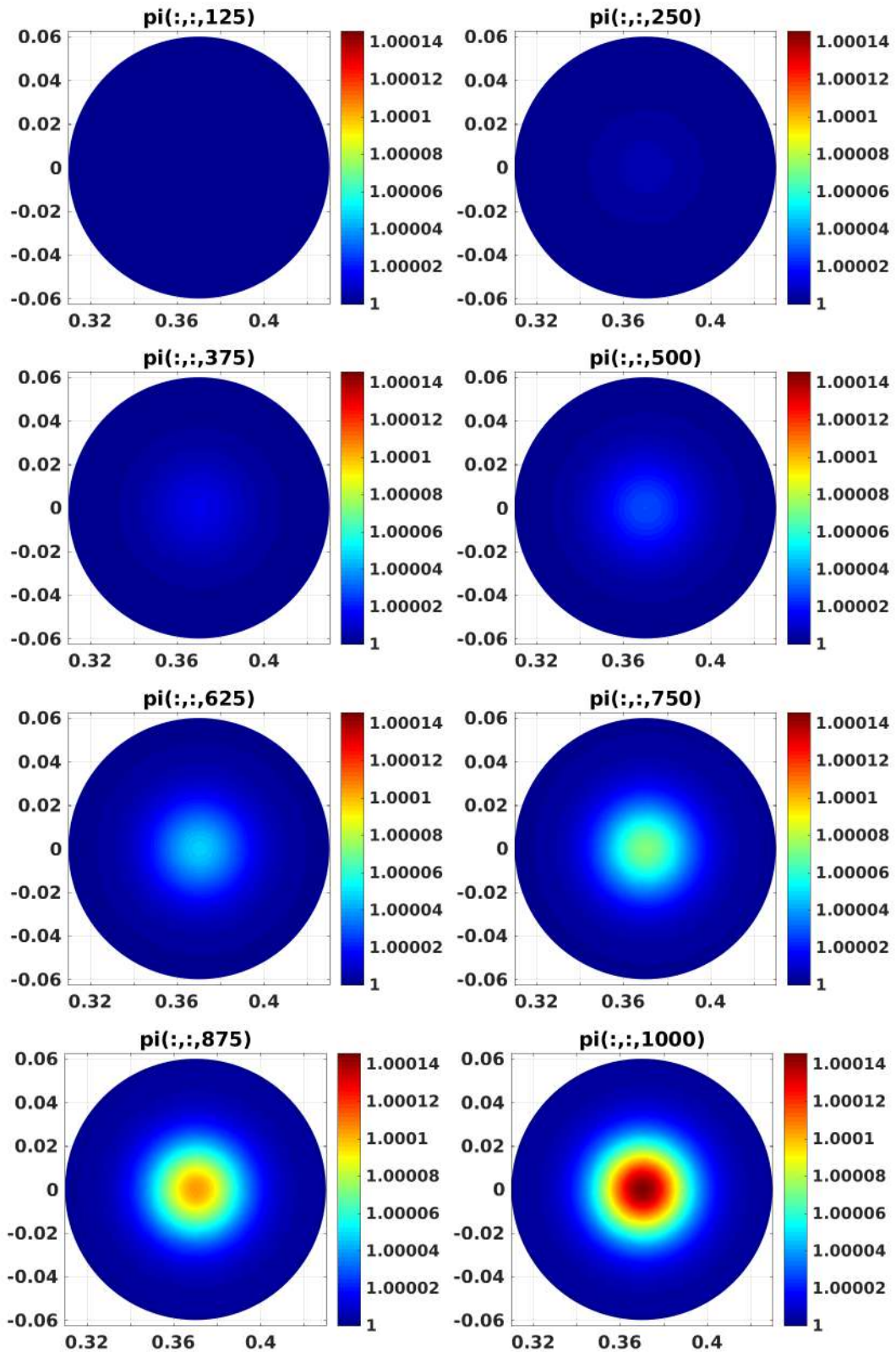


Figura 37 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

Nestas simulações, nota-se um aumento na densidade numérica, Figura 30, densidade de corrente na direção toroidal, Figura 31, e da pressão eletrônica, Figura 32, em relação as simulações sem

o campo magnético gerado pelo plasma. O que significa uma melhora no confinamento. Se multiplicarmos a gaussiana s por 10 obtemos os resultados apresentados nas figuras 38, 39, 40 e 41.

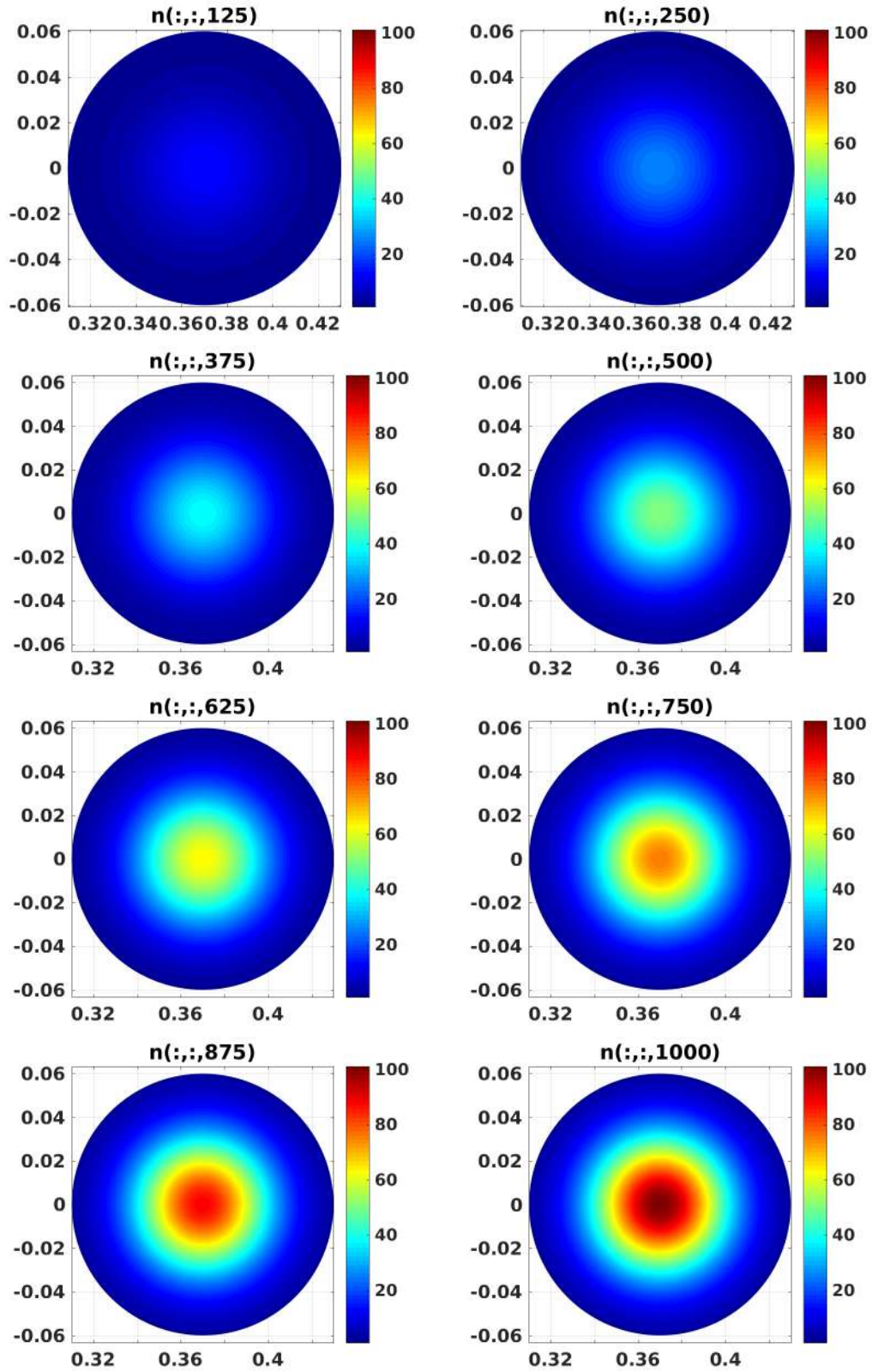


Figura 38 – Densidade de partículas (m^{-3}), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

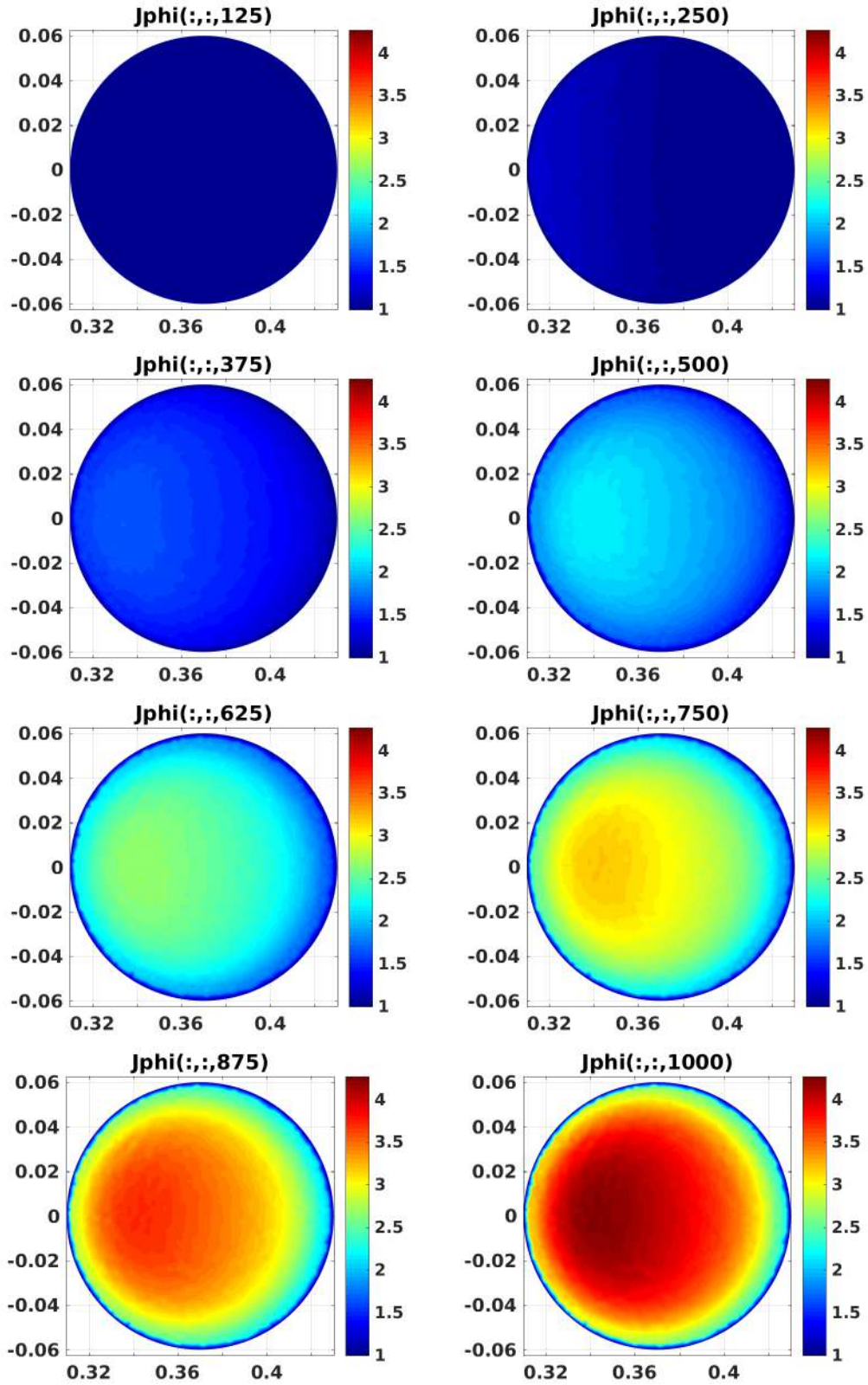


Figura 39 – Componente toroidal da densidade de corrente de plasma (A/m^2), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002$ $m^2 s^{-1}$).

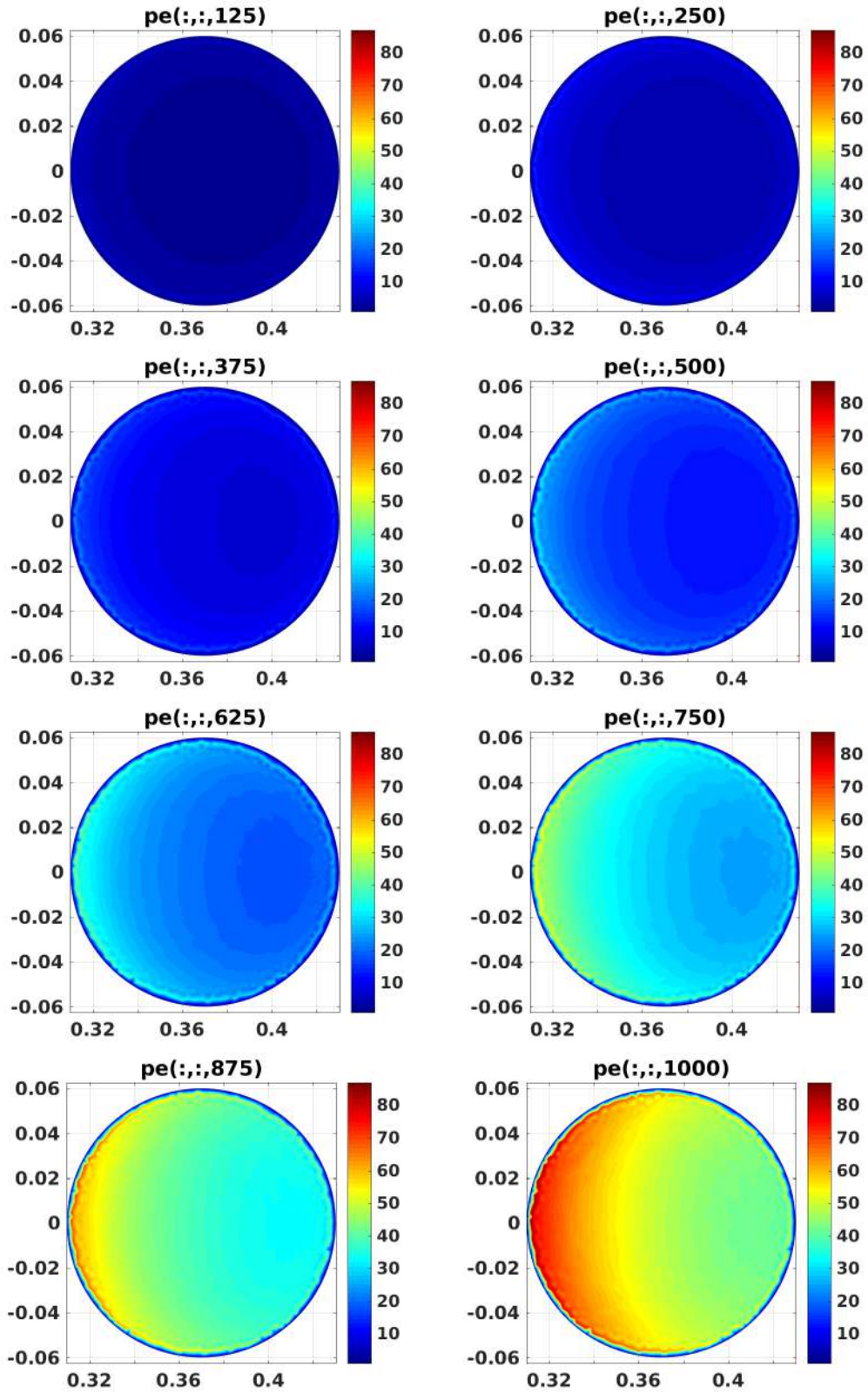


Figura 40 – Pressão eletrônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2\text{s}^{-1}$).

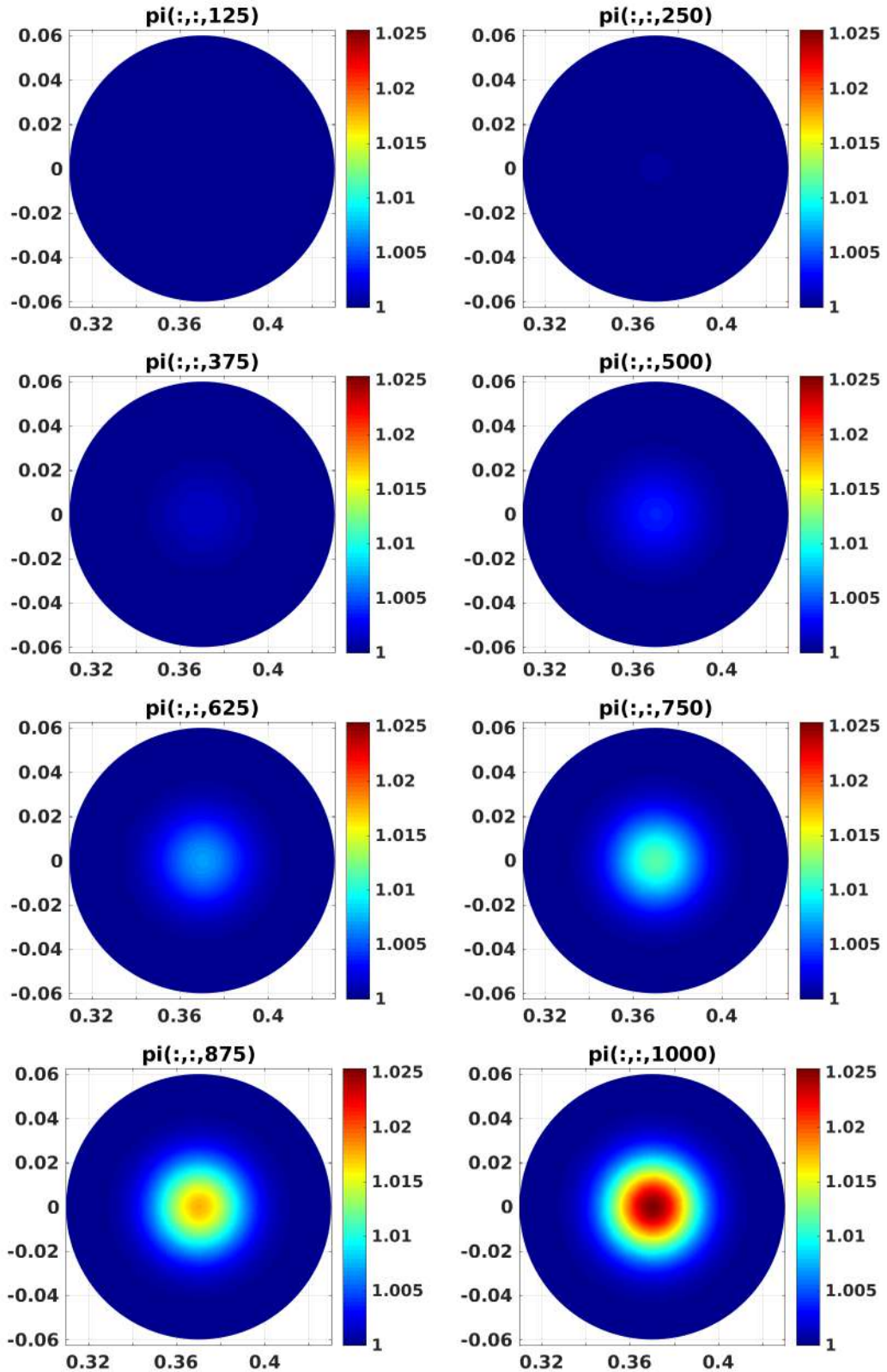


Figura 41 – Pressão iônica (Pa), com o campo magnético gerado pelo plasma ($s_0 = 10^{12}$, $dt = 10^{-5}$ s, $H_{max} = 0,003$ e $D = 0.0002 \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$).

Notando que, o valor máximo da densidade de plasma, n , aumentou proporcionalmente ao aumento de s . Podemos concluir, que quanto maior a taxa de ionização, mais rapidamente

ocorrera o aumento da densidade de plasma. Também vemos que, no modelo deste trabalho, J_ϕ , p_e , p_i não são diretamente proporcionais a taxa de ionização.

6 Conclusão

Na fase teórica, logo no início do trabalho, vimos que existem claras diferenças entre os modelos de fluidos para o plasma e os modelos cinéticos. Também concluímos que, para o nosso caso a melhor opção são os modelos de fluidos. Outro importante resultado obtido neste trabalho é o conjunto das 6 equações eq. 4.71 de conservação dos momentos da equação de Boltzmann eq. 4.1, para cada momento são duas equações, uma para o fluido de elétrons e outra para o fluido de íons.

Na fase computacional, o modelo foi abordado de duas formas: código explícito e pela ferramenta PDE solver do MATLAB. Pela abordagem explícita no tempo os resultados iniciais obtidos estão coerentes com os resultados esperados, uma vez que a ionização está concentrada no ponto de zero campo magnético. O campo elétrico está coerente e gerando uma densidade de corrente na direção toroidal. Mas estes resultados não podem ser considerados totalmente corretos, pois temos problemas numéricos neste código quando os coeficientes de transporte aumentam abruptamente após alguns intervalos de tempo. Na abordagem explícita foram enfrentadas diversas dificuldades envolvendo a implementação auto-consistente das condições de contorno e cálculo correto dos operadores diferenciais. Devido ao sistema de coordenadas ser uma *meshgrid* em pseudo-toroidais obtida, do ângulo e do raio, surgem implicações matemáticas a serem consideradas na hora de resolver numericamente. Pois o espaço foi torcido e fechou em si mesmo, ou seja, para todas as variáveis, seu valor no último ângulo deve ser igual ao seu valor no primeiro ângulo. Portanto os resultados obtidos nas simulações explícitas, figuras 12, 13, 14 e 15, não podem ser considerados totalmente válidos, embora apresentem o comportamento esperado da fase de *breakdown*.

Já pelo PDE Solver do MATLAB obtive mais sucesso, uma vez que tal ferramenta gera uma malha triangular adaptável para qualquer geometria. Foi então gerada uma malha circular de triângulos, onde é possível resolver o sistema de EDPs de maneira auto consistente com as condições de contorno. Estas, por sua vez, por serem constantes na fronteira, são condições de Dirichlet. Os resultados obtidos foram mais consistentes que os obtidos na abordagem explícita. Os coeficientes de transporte se mantiveram dentro da faixa esperada, sem sofrer os aumentos assintóticos que vimos nos coeficientes de transporte no código explícito. Percebe-se pela Figura 17 que a densidade de partículas do plasma aumenta junto da densidade de corrente na direção toroidal, Figura 18. Tendo uma concentração maior justamente no ponto de zero campo magnético, onde o confinamento é mais eficiente. Pela Figura 19 conclui-se que a pressão eletrônica tem seus maiores valores onde o campo elétrico externo é mais forte. Também foi mais afetada pelo aumento da densidade de partículas do que a pressão iônica Figura 20, uma vez que assumimos que os elétrons eram os responsáveis pela ionização e os íons permanecem em repouso durante a fase de *breakdown*. Nas simulações de 5.6.3, em que v_{in}

e v_{loss} são estimados através do modelo de Townsend (apêndice D), vimos o mesmo comportamento, apenas com uma mudança na quantidade $v_{in} - v_{loss}$, uma vez que v_{in} ficou dependente do campo elétrico Figura 23 e v_{loss} tem seu menor valor no ponto de zero campo magnético Figura 24. Da Figura 25 vemos que é perfeitamente viável aproximar $v_{in} - v_{loss}$ por uma gaussiana como na Figura 11, no caso das simulações de 5.6.3 bastaria fazer a gaussiana centrada no ponto central da câmara de vácuo, fazendo $x_0 = 0$. Nas simulações deste trabalho a diferença $v_{in} - v_{loss}$ se mantém praticamente constante durante a simulação. Nos resultados adicionando o campo magnético gerado pelo plasma 5.6.4, via uma bobina para simular a corrente de plasma, foi visto um aumento da densidade de plasma, Figura 30, densidade de corrente na direção toroidal, Figura 31, e da pressão eletrônica, Figura 32, em relação as simulações sem o campo magnético gerado pelo plasma 5.6.3, o que significa uma melhora no confinamento. O código usando o PDE Solver é bem completo, permite a troca entre a aproximação pela gaussiana e a volta para os coeficientes calculados através dos campos magnéticos e elétricos externos apenas alternando o valor de uma variável de controle. Também pode-se ativar o campo magnético gerado pelo plasma por meio de uma variável de controle. Permite ativar a plotagem das quatro distribuições ao longo do tempo n, J_ϕ, p_e, p_i para qualquer conjunto de tempos, apenas alterando o valor de uma variável de controle na estrutura G, que é uma estrutura global, importada em todas as sub-rotinas chamadas ao longo da execução. A estrutura G contém todos os dados de controle além das distribuições de campos e quaisquer dados que precisem ser mantidos para reutilização ao longo da execução do código. Além de permitir a ativação da plotagem de animações no tempo para qualquer uma das distribuições das variáveis macroscópicas e para os valores de $v_{en}, v_{loss}, v_{in}, v_{en}, \eta$.

Uma adaptação do código explícito no tempo se faz necessária uma vez que atualmente no PDE Solver não é possível diminuir o dt e aumentar o valor de D sem o tempo de processamento aumentar de maneira a tornar inviável a simulação. Portanto a continuação deste trabalho buscará usar o melhor das duas abordagens, explícita no tempo e pelo PDE solver, para obter um código mais flexível que permitirá obter resultados mais precisos. Para isso pretende-se usar uma malha triangular adaptativa, ou alguns subdomínios, no código explícito no tempo para resolver o sistema nesta malha, pois no ponto de zero campo magnético é necessário uma malha muito mais refinada do que ao longo da fronteira do domínio circular.

Referências

- [1] C. D. Warrick B. Lloyd, P. G. Carolan. *ECRH-assisted start-up in ITER*. Plasma Phys Control. Fusion, 38:1627, 1996.
- [2] J. A. Bittencourt. *Fundamentals of Plasma Physics*. Springer, Berlin, 2004.
- [3] RC Grimm, RL Dewar, and J Manickam. Ideal mhd stability calculations in axisymmetric toroidal coordinate systems. *Journal of Computational Physics*, 49(1):94–117, 1983.
- [4] Alexander Gutsol, A. Fridman, and Young Cho. Non-thermal atmospheric pressure plasma. *Advances in Heat Transfer*, 40:1–142, 01 2007.
- [5] Kenji Harafuji, Takaya Hayashi, and Tetsuya Sato. Computational study of three-dimensional magnetohydrodynamic equilibria in toroidal helical systems. *Journal of computational physics*, 81(1):169–192, 1989.
- [6] F. L. Hinton and R. D. Hazeltine. Theory of plasma transport in toroidal confinement systems. *Rev. Mod. Phys.*, 48:239–308, Apr 1976.
- [7] Hyun Tae Kim. Physics and computational simulations of plasma burn-through for tokamak start-up. 2013.
- [8] Hyun-Tae Kim, ACC Sips, PC De Vries, JET-EFDA Contributors, et al. Plasma burn-through simulations using the dyon code and predictions for iter. *Plasma Physics and Controlled Fusion*, 55(12):124032, 2013.
- [9] Kulsrud R. M. Kruskal, M. D. Equilibrium of a magnetically confined plasma in a toroid. *Physics of Fluids*, 1(4), 1958. <https://doi.org/10.1063/1.1705884>.
- [10] B. Lloyd. *Nuclear Fusion*. et al, -, 1991.
- [11] E. Pfender M. I. Boulos, P. Fauchais. *Thermal Plasmas: Fundamentals and Applications*. Springer Science+Business Media, LLC.
- [12] Alfredo Pironti Marco Ariola. *Magnetic Control of Tokamak Plasmas*. Springer, -, 2008.
- [13] D Mueller. *The physics of tokamak start-up*. Physics of Plasmas, 20(2013):058101, 2013.
- [14] A. L. Peratt. *Advances in Numerical Modeling of Astrophysical and Space Plasmas*. Astrophysics and Space Science, 1966. <https://dx.doi.org/10.1007/2FBF00645112>.
- [15] Francesco Piras. Extremely shaped plasmas to improve the tokamak concept. 2011.

- [16] S. C. Jardin S. P. Hirshman. Two-dimensional transport of tokamak plasmas. *The Physics of Fluids*, 22, 1979. <https://doi.org/10.1063/1.862654>.
- [17] P.H. Sakanaka. *Macroscopic plasma properties and stability theory*, volume 12. https://inis.iaea.org/search/search.aspx?orig_q=RN:12614713, year=1981.
- [18] Joyeeta Sinha. Plasma breakdown and current formation in single core and doublet configurations on tcv. Technical report, EPFL, 2017.
- [19] A Thyagaraja. Numerical simulations of tokamak plasma turbulence and internal transport barriers. *Plasma Physics and Controlled Fusion*, 42(12B):B255–B269, dec 2000.
- [20] Eric W Weisstein. Toroidal coordinates. 2003.
- [21] J.A. Wesson. *Tokamaks*. Clarendon Press, Oxford, 2th edition, 1997.
- [22] M Yoo, Yong-Su Na, J Kim, Y An, B Jung, Y Hwang, S Shim, H Lee, and T Hahm. *On ohmic breakdown physics in a tokamak*. 2014.
- [23] L. Zakharov and B. Rogers. Physics of fluids b. *Plasma Physics*, 4, 1989-1993. <http://dx.doi.org/10.1063/1.860384>.

A Sistema de coordenadas pseudo-toroidais

Neste capítulo serão deduzidas equações para o gradiente, divergente, rotacional e laplaciano em coordenadas pseudo-toroidais, conhecidas como *Toroidal coordinates* na literatura, em [20], o leitor pode conferir expressões em termos do seno e cosseno hiperbólico para os operadores diferenciais deduzidos neste capítulo e em [3] pode-se conferir cálculos de estabilidade de MHD ideal em sistemas de coordenadas toroidais axissimétricos. Este sistema de coordenadas é composto por coordenadas cilíndricas que se fecham em si mesmas, explicando de outra forma, é como se no interior de um toróide (com raio externo R_0 e raio interno a_0), cada seção reta circular fosse graduada com um sistema de coordenadas polares (R, θ) e com um ângulo ϕ que representa o quanto a seção reta do toróide se deslocou da origem onde $\phi = 0$ ver a Figura 42 e a Figura 43. Após será feito a resolução de um exemplo usando este sistema de coordenadas. Para que o sistema de coordenadas seja destro precisa-se trocar o sinal/direção de θ ou de ϕ .

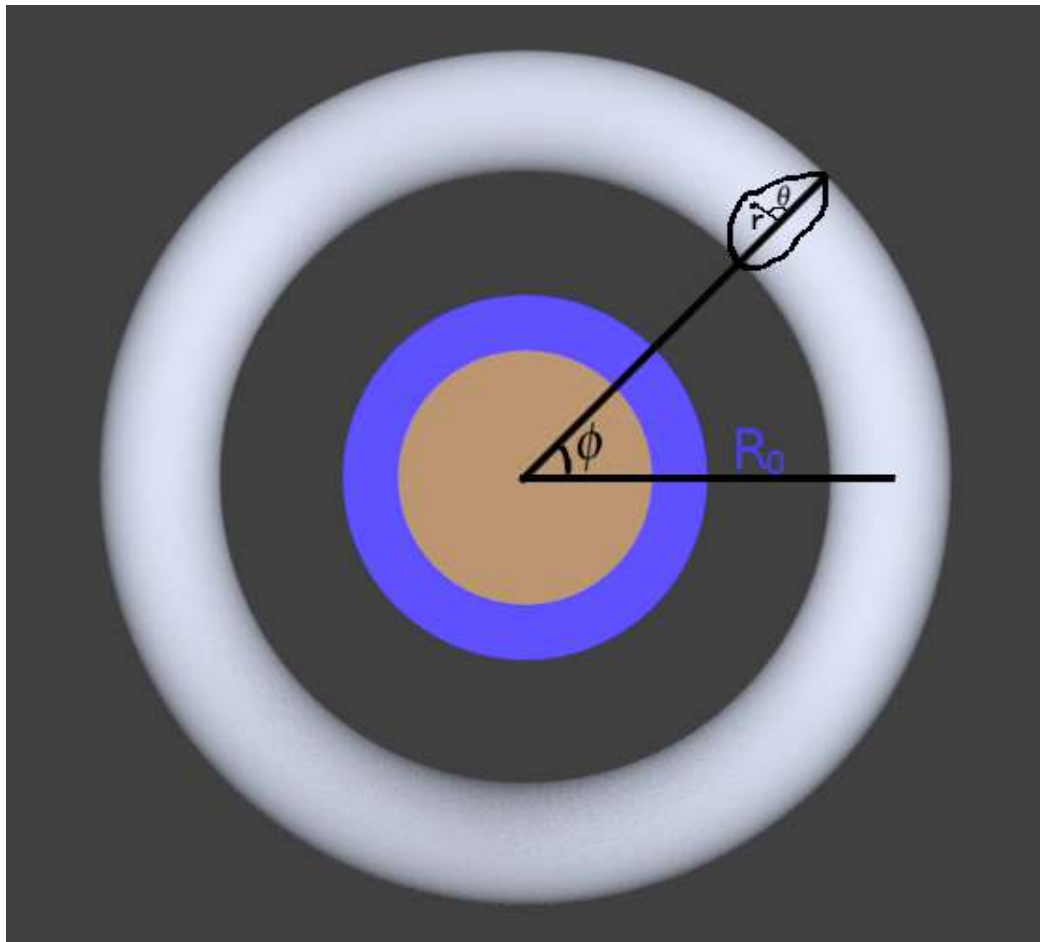


Figura 42 – Coordenadas pseudo-toroidais.

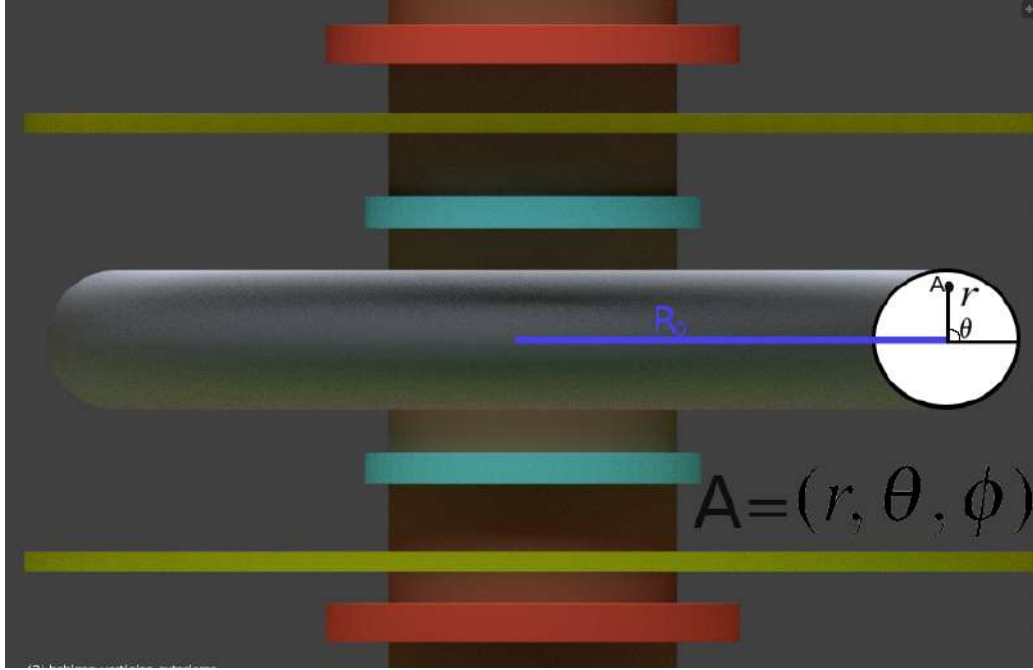


Figura 43 – O ponto A representado em coordenadas pseudo-toroidais.

O sistema de coordenadas usado no modelo de 2 fluidos deduzido neste trabalho é o sistema (R, Z', ϕ) em cilíndricas. A regra para mudar de pseudo-toroidais (r, θ, ϕ) para o cilíndricas (R, Z', ϕ) é

$$R = R_0 + r \cos(\theta), \quad (\text{A.1})$$

$$Z' = r \sin(\theta). \quad (\text{A.2})$$

A terceira coordenada ϕ terá seu sinal trocado para que o sistema de coordenadas seja destro. As funções $X_s(R, Z', \phi)$, $Y_s(R, Z', \phi)$ e $Z_s(R, Z', \phi)$ usadas para mudar das coordenadas (R, Z', ϕ) para as coordenadas cartesianas (X, Y, Z) são obtidas facilmente projetando o R na direção de X e depois na direção de Y .

$$X_s(R, Z', \phi) = R \cos(\phi), \quad (\text{A.3})$$

$$Y_s(R, Z', \phi) = R \sin(\phi), \quad (\text{A.4})$$

$$Z_s(R, Z', \phi) = -Z'. \quad (\text{A.5})$$

Substituindo R e Z' obtemos então as funções $X(r, \theta, \phi)$, $Y(r, \theta, \phi)$ e $Z(r, \theta, \phi)$ que são a regra para mudar de coordenadas pseudo-toroidais para coordenadas cartesianas [6].

$$X(r, \theta, \phi) = (R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi), \quad (\text{A.6})$$

$$Y(r, \theta, \phi) = (R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi), \quad (\text{A.7})$$

$$Z(r, \theta, \phi) = -r \sin(\theta). \quad (\text{A.8})$$

Onde os valores possíveis para cada coordenada são

$$0 \leq \phi < 2\pi, \quad (\text{A.9})$$

$$0 \leq \theta < 2\pi, \quad (\text{A.10})$$

$$0 < r \leq a_0, \quad (\text{A.11})$$

onde $a_0 = 0.06$ metros é o raio interno da câmara de vácuo do tokamak NOVA-FURG, a coordenada r deve ser maior que zero pois se $r = 0$ teríamos indeterminações no cálculo de gradientes, divergentes e rotacionais como veremos mais adiante. Lembrando que R_0 deve ser sempre maior que a_0 para o uso das coordenadas pseudo-toroidais fazer sentido, uma vez que se $R_0 < a_0$ não teríamos um toróide e também teríamos pontos com diferentes representações no sistema de coordenadas pseudo-toroidais. Definimos o vetor \mathbf{r}_p que representa a posição de um ponto qualquer em função de (r, θ, ϕ) como

$$\mathbf{r}_p = X(r, \theta, \phi)\mathbf{i} + Y(r, \theta, \phi)\mathbf{j} + Z(r, \theta, \phi)\mathbf{k} \quad (\text{A.12})$$

onde \mathbf{i} , \mathbf{j} e \mathbf{k} são vetores unitários e ortogonais, cada um na direção do seu respectivo eixo X, Y e Z que também são base canônica do sistema de coordenadas cartesianas. Substituindo eq. A.6, eq. A.7 e eq. A.8 em A.12 obtemos

$$\mathbf{r}_p = (R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi) \mathbf{i} + (R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi) \mathbf{j} - r \sin(\theta) \mathbf{k}. \quad (\text{A.13})$$

Se nos deslocarmos infinitesimalmente ao longo da curva do r , ou seja, mantermos θ e ϕ constantes temos

$$\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial r} = \frac{\partial x}{\partial r} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial r} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial r} \mathbf{k} \quad (\text{A.14})$$

se mantermos r e ϕ constantes temos

$$\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \theta} = \frac{\partial x}{\partial \theta} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \theta} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \theta} \mathbf{k} \quad (\text{A.15})$$

e se mantermos r e θ constantes temos

$$\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \phi} = \frac{\partial x}{\partial \phi} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \mathbf{k} \quad (\text{A.16})$$

definimos os vetores \hat{e}_r , \hat{e}_θ , \hat{e}_ϕ dados por

$$\hat{e}_r = \frac{\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial r}}{\left| \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial r} \right|} = \frac{\frac{\partial x}{\partial r} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial r} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial r} \mathbf{k}}{\left| \frac{\partial x}{\partial r} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial r} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial r} \mathbf{k} \right|}, \quad (\text{A.17})$$

$$\hat{e}_\theta = \frac{\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \theta}}{\left| \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \theta} \right|} = \frac{\frac{\partial x}{\partial \theta} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \theta} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \theta} \mathbf{k}}{\left| \frac{\partial x}{\partial \theta} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \theta} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \theta} \mathbf{k} \right|}, \quad (\text{A.18})$$

$$\hat{e}_\phi = \frac{\frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \phi}}{\left| \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \phi} \right|} = \frac{\frac{\partial x}{\partial \phi} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \mathbf{k}}{\left| \frac{\partial x}{\partial \phi} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \mathbf{k} \right|} \quad (\text{A.19})$$

que são vetores unitários ao longo das tangentes as curvas suaves obtidas mantendo duas coordenadas constantes por vez. Definindo h_r , h_θ e h_ϕ dados por

$$h_r = \left| \frac{\partial x}{\partial \phi} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \mathbf{k} \right| \quad (\text{A.20})$$

calculando o módulo

$$h_r = \sqrt{\left(\frac{\partial x}{\partial r} \right)^2 + \left(\frac{\partial y}{\partial r} \right)^2 + \left(\frac{\partial z}{\partial r} \right)^2} \quad (\text{A.21})$$

fazendo o mesmo para h_θ e h_ϕ temos

$$h_\theta = \sqrt{\left(\frac{\partial x}{\partial \theta} \right)^2 + \left(\frac{\partial y}{\partial \theta} \right)^2 + \left(\frac{\partial z}{\partial \theta} \right)^2}, \quad (\text{A.22})$$

$$h_\phi = \sqrt{\left(\frac{\partial x}{\partial \phi} \right)^2 + \left(\frac{\partial y}{\partial \phi} \right)^2 + \left(\frac{\partial z}{\partial \phi} \right)^2}, \quad (\text{A.23})$$

h_r , h_θ e h_ϕ representam, respectivamente, o comprimento do elemento de arco ds obtido quando duas coordenadas são mantidas constantes por vez. Calculando os valores de h_r , h_θ e h_ϕ temos

$$h_r = \sqrt{\left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi)}{\partial r} \right)^2 + \left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi)}{\partial r} \right)^2 + \left(\frac{\partial(-r \sin(\theta))}{\partial r} \right)^2} = 1, \quad (\text{A.24})$$

$$h_\theta = \sqrt{\left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi)}{\partial \theta} \right)^2 + \left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi)}{\partial \theta} \right)^2 + \left(\frac{\partial(-r \sin(\theta))}{\partial \theta} \right)^2} = |r|, \quad (\text{A.25})$$

$$\begin{aligned} h_\phi &= \sqrt{\left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi)}{\partial \phi} \right)^2 + \left(\frac{\partial(R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi)}{\partial \phi} \right)^2 + \left(\frac{\partial(-r \sin(\theta))}{\partial \phi} \right)^2} \\ &= |R_0 + r \cos(\theta)|. \end{aligned} \quad (\text{A.26})$$

Mas lembrando dos limites da coordenada r , eq. A.11, vemos que podemos eliminar os módulos de $|r|$ e $|R_0 + r \cos(\theta)|$ pois r é sempre maior do que zero e menor que R_0 . Ficando com

$$h_r = 1, \quad (\text{A.27})$$

$$h_\theta = r, \quad (\text{A.28})$$

$$h_\phi = R_0 + r \cos(\theta), \quad (\text{A.29})$$

simplificando então \hat{e}_r , \hat{e}_θ , \hat{e}_ϕ temos

$$\hat{e}_r = \frac{\partial x}{\partial r} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial r} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial r} \mathbf{k}, \quad (\text{A.30})$$

$$\hat{e}_\theta = \frac{\frac{\partial x}{\partial \theta} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \theta} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \theta} \mathbf{k}}{r}, \quad (\text{A.31})$$

$$\hat{e}_\phi = \frac{\frac{\partial x}{\partial \phi} \mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \mathbf{k}}{R_0 + r \cos(\theta)}. \quad (\text{A.32})$$

O vetor $d\mathbf{r}_p$ é dado por

$$d\mathbf{r}_p = dx \mathbf{i} + dy \mathbf{j} + dz \mathbf{k} \quad (\text{A.33})$$

onde dx , dy e dz são dados por

$$dx = \frac{\partial x}{\partial r} dr + \frac{\partial x}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial x}{\partial \phi} d\phi, \quad (\text{A.34})$$

$$dy = \frac{\partial y}{\partial r} dr + \frac{\partial y}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial y}{\partial \phi} d\phi, \quad (\text{A.35})$$

$$dz = \frac{\partial z}{\partial r} dr + \frac{\partial z}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial z}{\partial \phi} d\phi. \quad (\text{A.36})$$

Calculando as derivadas obtemos

$$\begin{aligned} d\mathbf{r}_p = & [\cos(\phi) \cos(\theta) - r \sin(\theta) \cos(\phi) - (R_0 + r \cos(\theta)) \sin(\phi)] \mathbf{i} + \\ & [\sin(\phi) \cos(\theta) - r \sin(\theta) \sin(\phi) + (R_0 + r \cos(\theta)) \cos(\phi)] \mathbf{j} + \\ & [-\sin(\theta) - r \cos(\theta)] \mathbf{k}. \end{aligned} \quad (\text{A.37})$$

Reescrevendo $d\mathbf{r}_p$ no sistema de coordenadas pseudo-toroidais

$$d\mathbf{r}_p = \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial r} dr + \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial \mathbf{r}_p}{\partial \phi} d\phi \quad (\text{A.38})$$

mas podemos reescrever $d\mathbf{r}_p$ em termos de \hat{e}_r , \hat{e}_θ , \hat{e}_ϕ , h_r , h_θ e h_ϕ obtendo

$$d\mathbf{r}_p = h_r dr \cdot \hat{e}_r + h_\theta d\theta \cdot \hat{e}_\theta + h_\phi d\phi \cdot \hat{e}_\phi \quad (\text{A.39})$$

que substituindo os valores de h_r , h_θ e h_ϕ fica

$$d\mathbf{r}_p = dr \cdot \hat{e}_r + r d\theta \cdot \hat{e}_\theta + (R_0 + r \cos(\theta)) d\phi \cdot \hat{e}_\phi \quad (\text{A.40})$$

O comprimento de arco ds é dado por $|d\mathbf{r}_p|$

$$ds = |d\mathbf{r}_p| = \sqrt{[dr]^2 + [rd\theta]^2 + [(R_0 + r \cos(\theta))d\phi]^2}. \quad (\text{A.41})$$

A.1 Gradiente em coordenadas pseudo-toroidais

Para obtermos uma fórmula para o gradiente em coordenadas pseudo-toroidais usamos a relação

$$\nabla\varphi = \frac{\partial\varphi}{\partial x}\mathbf{i} + \frac{\partial\varphi}{\partial y}\mathbf{j} + \frac{\partial\varphi}{\partial z}\mathbf{k}. \quad (\text{A.42})$$

E as relações

$$\frac{\partial\varphi}{\partial x} = \frac{\partial\varphi}{\partial r}\frac{\partial r}{\partial x} + \frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\frac{\partial\theta}{\partial x} + \frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\frac{\partial\phi}{\partial x}, \quad (\text{A.43})$$

$$\frac{\partial\varphi}{\partial y} = \frac{\partial\varphi}{\partial r}\frac{\partial r}{\partial y} + \frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\frac{\partial\theta}{\partial y} + \frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\frac{\partial\phi}{\partial y}, \quad (\text{A.44})$$

$$\frac{\partial\varphi}{\partial z} = \frac{\partial\varphi}{\partial r}\frac{\partial r}{\partial z} + \frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\frac{\partial\theta}{\partial z} + \frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\frac{\partial\phi}{\partial z}. \quad (\text{A.45})$$

Escrevendo em termos de \hat{e}_r , \hat{e}_θ e \hat{e}_ϕ temos

$$\nabla\varphi \cdot d\mathbf{r}_p \equiv d\varphi \equiv \frac{\partial\varphi}{\partial r}dr + \frac{\partial\varphi}{\partial\theta}d\theta + \frac{\partial\varphi}{\partial\phi}d\phi, \quad (\text{A.46})$$

$$\nabla\varphi = \left(\frac{1}{h_r}\frac{\partial\varphi}{\partial r}\right)h_rdr + \left(\frac{1}{h_\theta}\frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\right)h_\theta d\theta + \left(\frac{1}{h_\phi}\frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\right)h_\phi d\phi \quad (\text{A.47})$$

segue-se que

$$\nabla\varphi = \frac{\partial\varphi}{\partial r}\hat{e}_r + \left(\frac{1}{r}\frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\right)\hat{e}_\theta + \left(\left[\frac{1}{R_0 + r\cos(\theta)}\right]\frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\right)\hat{e}_\phi. \quad (\text{A.48})$$

Expandindo

$$\begin{aligned} \nabla\varphi &= \frac{\partial\varphi}{\partial r} \cdot \left[\frac{\partial x}{\partial r}\mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial r}\mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial r}\mathbf{k}\right] + \left(\frac{1}{r^2}\frac{\partial\varphi}{\partial\theta}\right) \cdot \left[\frac{\partial x}{\partial\theta}\mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial\theta}\mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial\theta}\mathbf{k}\right] + \\ &\quad \left(\left[\frac{1}{(R_0 + r\cos(\theta))^2}\right]\frac{\partial\varphi}{\partial\phi}\right) \cdot \left[\frac{\partial x}{\partial\phi}\mathbf{i} + \frac{\partial y}{\partial\phi}\mathbf{j} + \frac{\partial z}{\partial\phi}\mathbf{k}\right]. \end{aligned} \quad (\text{A.49})$$

A.2 Divergente em coordenadas pseudo-toroidais

Para o cálculo da divergência, da definição geral pelo fluxo através de um elemento de volume dV chega-se nesta fórmula

$$\nabla \cdot \mathbf{u} = \frac{1}{h_r h_\theta h_\phi} \left[\frac{\partial u_r h_\theta h_\phi}{\partial r} + \frac{\partial u_\theta h_r h_\phi}{\partial\theta} + \frac{\partial u_\phi h_r h_\theta}{\partial\phi} \right] \quad (\text{A.50})$$

que fica

$$\nabla \cdot \mathbf{u} = \frac{1}{rR_0 + r^2\cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left[u_r (rR_0 + r^2\cos(\theta)) \right] + \frac{\partial}{\partial\theta} \left[u_\theta (R_0 + r\cos(\theta)) \right] + \frac{\partial}{\partial\phi} (u_\phi r) \right]. \quad (\text{A.51})$$

A.3 Rotacional em coordenadas pseudo-toroidais

O rotacional de \mathbf{u} é calculado através da circulação de \mathbf{u} sobre as faces do mesmo elemento dV , resultando na fórmula

$$\nabla \times \mathbf{u} = \frac{1}{h_\theta h_\phi} \left[\frac{\partial u_\phi h_\phi}{\partial \theta} - \frac{\partial u_\theta h_\theta}{\partial \phi} \right] \hat{e}_r + \frac{1}{h_r h_\phi} \left[\frac{\partial u_r h_r}{\partial \phi} - \frac{\partial u_\phi h_\phi}{\partial r} \right] \hat{e}_\theta + \frac{1}{h_r h_\theta} \left[\frac{\partial u_\theta h_\theta}{\partial r} - \frac{\partial u_r h_r}{\partial \theta} \right] \hat{e}_\phi, \quad (\text{A.52})$$

que fica

$$\begin{aligned} \nabla \times \mathbf{u} = & \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial \theta} [u_\phi (R_0 + r \cos(\theta))] \right] - \frac{\partial}{\partial \phi} (u_\theta r) \hat{e}_r + \\ & \frac{1}{R_0 + r \cos(\theta)} \left[\frac{\partial u_r}{\partial \phi} - \frac{\partial}{\partial r} [u_\phi (R_0 + r \cos(\theta))] \right] \hat{e}_\theta + \frac{1}{r} \left[\frac{\partial}{\partial r} (u_\theta r) - \frac{\partial u_r}{\partial \theta} \right] \hat{e}_\phi. \end{aligned} \quad (\text{A.53})$$

A.4 Laplaciano em coordenadas pseudo-toroidais

O laplaciano combina-se as fórmulas para o gradiente e divergente $\nabla \cdot (\nabla f) = \nabla^2 f$ obtendo

$$\begin{aligned} \nabla^2 f = & \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left((rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \frac{\partial f}{\partial r} \right) + \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{R_0 + r \cos(\theta)}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) \right] + \\ & \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial \phi} \left(\frac{r}{R_0 + r \cos(\theta)} \frac{\partial f}{\partial \phi} \right) \right], \end{aligned} \quad (\text{A.54})$$

que fica

$$\nabla^2 f = \frac{\partial f}{\partial r} \hat{e}_r + \left(\frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) \cdot \hat{e}_\theta + \left(\left[\frac{1}{R_0 + r \cos(\theta)} \right] \frac{\partial f}{\partial \phi} \right) \hat{e}_\phi. \quad (\text{A.55})$$

A.5 Exemplo em coordenadas pseudo-toroidais

Exemplo adaptado do exercício 15 da lista do professor Magno na cadeira de introdução a física de plasma 2019-1.

Imaginando um tokamak em Coordenadas Pseudotoroidais com $R_0 \gg 0,06$. Onde 0,06 é o raio da seção deste tokamak. De forma que tomando $\Delta\phi = \frac{\pi}{20}$ no eixo ϕ implica-se em $(R_0 + 0,06) \frac{\pi}{10} \gg 0,06$. Fonte de partículas é $S = hn$. Perda de partículas por difusão ambipolar. O volume de recombinação é negligenciável. Calcule $n(r)$ para a condição de borda $n(0) = n_0$ e $n(0,06) = 0$. Sabendo que $\frac{\partial n(r)}{\partial \theta} = \frac{\partial n(r)}{\partial \phi} = 0$ pois $n(r)$ só depende de r .

Conforme o exercício base temos: $-D_\alpha \nabla^2 n(r) = \eta n(r)$, onde η é a resistividade de Spitzer e D_α é o coeficiente de difusão ambipolar. Lembrando do Laplaciano em coordenadas pseudo-toroidais temos

$$\nabla^2 \phi = \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left((rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \frac{\partial \phi}{\partial r} \right) + \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{R_0 + r \cos(\theta)}{r} \frac{\partial \phi}{\partial \theta} \right) \right] +$$

$$\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial \phi} \left(\frac{r}{R_0 + r \cos(\theta)} \frac{\partial \phi}{\partial \phi} \right) \right]$$

então temos

$$\nabla^2 n(r) = \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left((rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \frac{\partial n(r)}{\partial r} \right) + \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{R_0 + r \cos(\theta)}{r} \frac{\partial n(r)}{\partial \theta} \right) \right] +$$

$$\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial \phi} \left(\frac{r}{R_0 + r \cos(\theta)} \frac{\partial n(r)}{\partial \phi} \right) \right]$$

que simplifica para

$$\nabla^2 n(r) = \frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left((rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \frac{\partial n(r)}{\partial r} \right) \right]$$

ficamos então com

$$-D_\alpha \left(\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) \left[\frac{\partial}{\partial r} \left((rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \frac{\partial n(r)}{\partial r} \right) \right] = \eta n(r)$$

aplicando a distributiva

$$-D_\alpha \left(\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) \left[\frac{\partial}{\partial r} \left(rR_0 \frac{\partial n(r)}{\partial r} + r^2 \cos(\theta) \frac{\partial n(r)}{\partial r} \right) \right] = \eta n(r)$$

aplicando a regra da cadeia

$$-D_\alpha \left(\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) \left[R_0 \frac{\partial n(r)}{\partial r} + rR_0 \frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} + 2r \cos(\theta) \frac{\partial n(r)}{\partial r} + r^2 \cos(\theta) \frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} \right] = \eta n(r)$$

juntando os termos semelhantes

$$-D_\alpha \left(\frac{1}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) \left[\frac{\partial n(r)}{\partial r} (R_0 + 2r \cos(\theta)) + \frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} (rR_0 + r^2 \cos(\theta)) \right] = \eta n(r)$$

aplicando a distributiva no termo dos conchetes

$$-D_\alpha \left[\frac{\partial n(r)}{\partial r} \left(\frac{R_0 + 2r \cos(\theta)}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) + \frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} \right] = \eta n(r)$$

dividindo os dois lados por $-D_\alpha$

$$\frac{\partial n(r)}{\partial r} \left(\frac{R_0 + 2r \cos(\theta)}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) + \frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} = -\frac{\eta}{D_\alpha} n(r)$$

igualando a 0 obtemos a equação diferencial ordinária não linear de segunda ordem

$$\frac{\partial^2 n(r)}{\partial r^2} + \frac{\partial n(r)}{\partial r} \left(\frac{R_0 + 2r \cos(\theta)}{rR_0 + r^2 \cos(\theta)} \right) + \frac{\eta}{D_\alpha} n(r) = 0. \quad (\text{A.56})$$

Resolvendo numericamente A.56 no MATLAB

```

Editor - /home/kevi/Área de Trabalho/programas controle/der_tcc.m
: startup.m x rk4.m x der_tcc.m x +
1 function d=der_tcc(t,y)
2 % y(1)=n derivado
3 % y(2)=n
4 %t0=0.001; tf=0.06; h=0.0001; y0=[-1; 1];
5 R_D=1;
6 r=t;
7 theta=0;
8 tri = (R_D+2*r*cos(theta))/(R_D*r+r^2*cos(theta));%frac{R_D + 2 r \cos(\theta)}{r R_D + r^2 \cos(\theta)}
9 quad = -0.1; %eta/d_alfa;
10 %calculando vetor de saída
11 d(1)=-y(1)*tri-quad*y(2); %derivada 1;
12 d(2)= y(1); %derivada 2;
13 d=d';
14
15

```

Figura 44 – Algoritmo para a resolução numérica via *rk4* de A.56 no MATLAB.

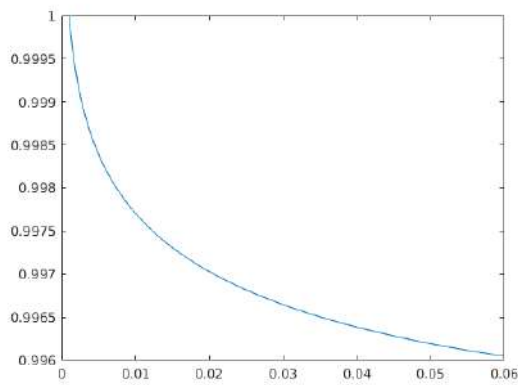


Figura 45 – Gráfico da resolução numérica da eq. A.56 no MATLAB - Verticalmente temos o valor de $n(r)$ em m^{-3} , e horizontalmente o valor de r em m .

Mudando as condições iniciais e o valor de $\frac{\eta}{D_\alpha}$

```

Editor - /home/kevi/Área de Trabalho/programas controle/der_tcc.m
: startup.m x rk4.m x der_tcc.m x +
1 function d=der_tcc(t,y)
2 % y(1)=n derivado
3 % y(2)=n
4 %t0=0.001; tf=0.06; h=0.0001; y0=[-0.1; 1];
5 R_D=1;
6 r=t;
7 theta=0;
8 tri = (R_D+2*r*cos(theta))/(R_D*r+r^2*cos(theta));%frac{R_D + 2 r \cos(\theta)}{r R_D + r^2 \cos(\theta)}
9 quad = 100; %eta/d_alfa;
10 %calculando vetor de saída
11 d(1)=-y(1)*tri-quad*y(2); %derivada 1;
12 d(2)= y(1); %derivada 2;
13 d=d';
14
15

```

Figura 46 – Algoritmo mudando parâmetros do plasma para a resolução numérica via *rk4* da eq. A.56 no MATLAB.

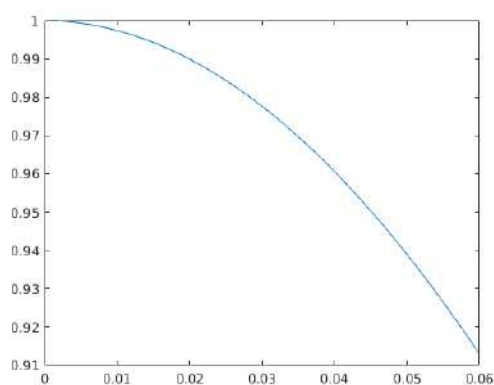


Figura 47 – Gráfico mudando parâmetros do plasma da resolução numérica da eq. A.56 no MATLAB - Verticalmente temos o valor de $n(r)$ em m^{-3} , e horizontalmente o valor de r em m .

B Tabela de unidades úteis

A tabela B apresenta algumas unidades úteis para este trabalho.

Unidade	Simbolo	Relações
Metro	m	$\left[\frac{N \cdot s^2}{Kg} \right]$
Kilograma	Kg	$\left[\frac{J \cdot s^2}{m^2} \right]$
Newton	N	$\left[\frac{kg \cdot m}{s^2} \right]$
Segundo	s	$v = [m/s]$
Ampere	A	$\left[\frac{C}{s} \right]$
Coulomb	C	$[A \cdot s = F \cdot V]$
Tesla	T	$\left[\frac{V \cdot s}{m^2} = \frac{N}{A \cdot m} = \frac{J}{A \cdot m^2} \right]$
Joule	J	$\left[\frac{kg \cdot m^2}{s^2} \right]$
Farad	F	$\left[\frac{C}{V} = \frac{A \cdot s}{V} = \frac{J}{V^2} = \frac{s}{\Omega} = \frac{s^2 \cdot C^2}{m^2 \cdot Kg} \right]$
Watt	W	$\left[\frac{J}{s} = \frac{N \cdot m}{s} = \frac{Kg \cdot m^2}{s^3} \right]$
Volt	V	$\left[A \cdot \Omega = \frac{W}{A} = \frac{J}{C} = \frac{eV}{e} \right]$
eletro-Volt	eV	$[1.6 \times 10^{-19} J]$
Ohm	Ω	$\left[\frac{V}{A} = \frac{W}{A^2} = \frac{V^2}{W} = \frac{s}{F} \right]$

Tabela 2 – Relação entre unidades.

C Valor médio

O símbolo $\langle \rangle_\alpha$ denota o valor médio com respeito ao espaço de velocidades para o tipo de partícula α , o valor médio é independente de \mathbf{v} mas é uma função de \mathbf{r} e t .

$$\langle \chi(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) \rangle_\alpha = \frac{1}{n_\alpha} \int_V \chi(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v \quad (\text{C.1})$$

onde V representa o espaço de velocidade, ou seja, todas as velocidades possíveis para cada partícula, $n_\alpha = \int_V f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d\mathbf{v}$ e a densidade numérica de partículas do tipo α na posição \mathbf{r} no tempos t e $f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)$ é a função distribuição de velocidades para as partículas do tipo α .

D O modelo de Townsend

O modelo de Townsend assume que os campos elétricos acionados externamente são predominantes no dispositivo. Tal suposição é verdadeira para dispositivos com gás neutro de baixa pressão e curto espaço entre os eletrodos, porque a quantidade de carga espacial local produzida durante o início do avalanche de elétrons é desprezível devido à pequena taxa de crescimento, α_T . Portanto as características da avalanche de elétrons em dispositivos de baixa pressão de gás dependem dos campos elétricos externos e podem ser descritas pelo modelo de Townsend.

Assumindo que, devido à sua maior massa, os íons são estacionários, e os elétrons livres são responsáveis pela ionização. O aumento da densidade eletrônica, n_e , é proporcional à diferença entre a taxa de ionização, v_{in} (geração de elétrons) e a taxa de perda de elétrons, v_{loss}

$$\frac{dn_e}{dt} = (v_{in} - v_{loss})n_e \quad (D.1)$$

portanto, nesta fase, a densidade eletrônica $n_e(t)$ pode ser expressa como

$$n_e(t) = n_{e0}e^{(v_{in}-v_{loss})t} \quad (D.2)$$

onde t descreve o tempo, n_{e0} é a densidade de elétrons em $t = 0$ o *breakdown* ocorre quando a taxa de geração de elétrons excede a taxa de perda de elétrons. Estes elétrons então são acelerados pelo campo elétrico toroidal e alcançam a velocidade de deriva (*drift velocity*). Observe que a eq. D.2 é válida somente quando o grau de ionização permanece pequeno, deste modo as colisões de elétrons com as partículas neutras predominam sobre as colisões Coulombianas. Para modelar o processo de ionização, vamos escrever a taxa de ionização em termos do primeiro coeficiente de Townsend e a velocidade de deriva do elétron

$$v_{in} = \alpha_T u_{D,||} \quad (D.3)$$

onde $u_{D,||}$ é a velocidade de deriva, α_T é o primeiro coeficiente de Townsend que é dado por

$$\alpha_T = A p_n e^{B \frac{p_n}{E_\Theta}} \quad (D.4)$$

Aqui, A e B são constantes que dependem do gás de trabalho, p_n é a pressão de gás neutro e E_Θ é a magnitude do campo elétrico externo. A taxa de perda de elétrons devido ao seu movimento ao longo das linhas do campo magnético pode ser expressa por

$$v_{loss} = \frac{u_{D,||}}{L_{eff}} \quad (D.5)$$

onde L_{eff} é a distância média percorrida pelo elétron antes de se chocar com a parede. Fazendo o lado direito da eq. D.1 ir para zero, cria-se uma condição para o início do *breakdown*

$$A p_n e^{B \frac{p_n}{E_\Theta}} = \frac{1}{L_{eff}} \quad (D.6)$$

Esta equação mostra que um *breakdown* bem-sucedido em um tokamak depende da escolha da pressão do gás neutro, da intensidade do campo elétrico toroidal e do comprimento efetivo da conexão (L_{eff}), que depende da configuração do campo poloidal durante a fase inicial. Existe então um valor mínimo do campo elétrico toroidal induzido para uma dada pressão de gás neutro e L_{eff} para que se possa obter um *breakdown*. Uma explicação detalhada para a modelagem da teoria de Townsend pode ser encontrada em [22].

E Códigos

Listing E.1 – Rotina principal explícita no tempo para o breakdown no tokamak NOVA-FURG

```

1 function breakdown_nova
2
3 clear all;
4 clc;
5 %close all;
6 Ng=128;
7 Ntime =5*6;
8 dt = 1e-5; %tempo correto Ã 1e-4
9 R0 = 0.37;
10 B0 = 0.7; %aqui eu multipliquei por 3 no B0 para aumentar Bphi e por consequencia reduzir v_loss.
11 Vloop = 10; %corrente gerando o campo E externo
12 p0 = 0.05; %0.01 % 1e-4 milibar = 0.01 Pa
13 ng = p0/1.38e-23/300; %particulas do gÃs
14 n0 = 1e8; %densidade de particulas inicial do plasma
15 Te0 = 0.026; % teperatura inicial do gas
16 gas = 'H2'; %tipo de gas
17 ligav_ion = 0;
18 % definindo a malha das coordenadas pseudotoridais
19 r0=0.07;
20 r_ini=0.001;
21 raio = linspace(r_ini,r0,Ng);
22 theta = linspace(0,2*pi,Ng); dtheta=2*pi/Ng; dr=(r0-r_ini)/Ng;
23 [X,A] = meshgrid(raio,theta); %polares
24 R = X.*cos(A)+R0; R2 = X.*cos(A);
25 Z = X.*sin(A); %representaÃÃo dos pontos em cartesianas em funcao de pseudo-toroidais
26 %
27 % Loading Green's functions table and plasma poloidal flux distribution
28 %load('/home/kevi/Ãrea de Trabalho/TCC - SimulaÃÃo Tokamak/Simulacao_breakdown/green_table/
   green_table_nova_65x65_pseudo.mat');
29 load('/home/kevi/Ãrea de Trabalho/TCC - SimulaÃÃo Tokamak/Simulacao_breakdown/green_table/
   green_table_nova_128x128_pseudo.mat');
30 % Initializing physical constants and matrices
31 e = 1.6e-19; %Coulomb
32 me = 9.11e-31; %kg
33 mi = 1.67e-27;
34 rg=X; zg=A;
35 %dR = mean(diff(R(:,1))); dZ = mean(diff(Z(:,1))); %Definindo dr e dz
36 Br = zeros(size(rg)); % definindo os Br e bz como zero
37 Bz = Br;
38 n = n0*ones(size(rg,1),size(rg,2),Ntime+1); %definindo a condiÃÃo inicial da densidade de
   particulas
39 eixo=[R0-0.07 R0+0.07 -0.07 0.07]; eixo2=[-0.07 +0.07 -0.07 0.07];
40 pe = e*n*Te0; %eV*m^-3*C %a pressÃo de eletrons (pe) sai da densidade de particulas (n)
41 pion = pe; % a pressÃo de ions (pion) comeÃa igua a pressÃo de eletros
42 Jphi = n0*ones(size(rg,1),size(rg,2),Ntime+1); %definindo a densidade de corrente na direÃÃo
   toroidal como um valor inical constante bem pequeno
43 Jtheta = Jphi.*0; %m^-3*C*m*s^-1 % definindo a densidade de corrente na direÃÃo z como 0
44 Jr = Jphi.*0; % definindo a densidade de corrente na direÃÃo r como 0
45 I1 = 1*100; %corrente passando pelas bobinas

```

```

46 fac = 0.4; % fator de mudança da corrente das bobinas verticias internas para as bobinas verticias
    externas.
47 % Current moments
48 Iq = [-I1 I1 I1*fac -I1*fac]*1e4; % Quadrupole field
49 % calculando os campos das 4 bobinas verticais primarias
50 for icoil = 1:4
51     eval(['Br = Br + E' num2str(icoil) '.BR*Iq(' num2str(icoil) ');'])
52     eval(['Bz = Bz + E' num2str(icoil) '.BZ*Iq(' num2str(icoil) ');'])
53 end
54
55
56 if 0 figure(6); [~,h]=contourf(R,Z,Bpol,101); box on; hold on; axis equal; colorbar; axis
    ([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','none'); ti1=['bpol(:, :)']; title(ti1);
    end
57 Bphi = R0*B0./rg;
58 Ephi = -Vloop/2/pi./rg;
59 % Computing quadrupole and toroidal magnetic and electric fields
60 out = resistivity_nova0(n0,Te0,1);
61 a = first_townsend_coeff(p0,Ephi,gas,0);
62 Leff = R0*B0./(0.001+(Br.^2 + Bz.^2).^0.5);
63 rho = out.eta_par;
64 v_en = 7.89e11*p0;
65 v_ei = out.v_ei;
66 Jphi = Jphi.*(v_ei+v_en).*Ephi;
67 %figure(4); [~,h]=contourf(R,Z,Jphi(:, :, 1),101); hold on; axis equal; xlabel('R (m)'); ylabel('Z (m)');
    colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','none'); ti1=['jini
    (:, :, 1)']; title(ti1); box on;
68 %keyboard
69 D = 0.3; %termo de difusão
70 po=1;
71 count=1;
72 iuu=1;
73 s=10e4*exp(-100*X); %Aproximacao por uma Gaussiana
74 %figure(3); colormap(jet); [q,h]=contourf(R,Z,s,101); hold on; axis equal; xlabel('R (m)'); ylabel
    ('Z (m)'); colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','none'); ti2=['
    s(:, :)']; title(ti2);
75 %set(gcf, 'Position', [1000, 1, 400, 400]); box on;
76 %keyboard
77 v_ion = ligav_ion*(a.*abs(Jphi(:, :, iuu))/e./n(:, :, iuu));
78 v_loss = ligav_ion*abs(Jr(:, :, iuu).*Br + Jphi(:, :, iuu).*Bphi + Jtheta(:, :, iuu).*Bz)./sqrt(Br.^2 +
    Bphi.^2 + Bz.^2)./n(:, :, iuu)/e./Leff;
79 %keyboard
80 %%
81 dr = mean(diff(R(:, 1))); dz = mean(diff(Z(:, 1))); %Definindo dr e dz
82 %keyboard
83 %%
84 for it = 1:Ntime
85     % Electron pressure gradient
86     [Drpe, Dthetape] = gradpseudo(pe(:, :, it), dtheta, dr, raio);
87     %figure(8); [~,h]=contourf(R2,Z,Drpe+Dthetape); box on; axis equal; colorbar; axis(eixo2);
    set(h,'linecolor','none');
88     % [Dr, Dtheta, Dphi] = rotpseudo(Jr,Jtheta,Jphi,dtheta,dr,raio,theta);
89     [Dr2, Dtheta2] = gradpseudo(Jphi(:, :, it), dtheta, dr, raio);
90     %figure(9); [~,h]=contourf(R2,Z,Dr2+Dtheta2); box on; axis equal; colorbar; axis(eixo2); set(h
    , 'linecolor','none');
91     %keyboard
92     % Plasma current density

```

```

93 %Jphi(:, :, it+1) = -n(:, :, it)*e^2/me./(v_ei + v_en + v_ion - v_loss).*Ephi; %Jz(:, :, it+1) = Jz
    (:, :, it) + dt*( - interruptor1*Jz(:, :, it).*(v_ei + v_en + v_ion - v_loss) + interruptor2*e/
    me*(Bphi.*Jr(:, :, it) - Jphi(:, :, it).*Br) - interruptor3*e/me*dpedz); %Jr(:, :, it+1) = Jr
    (:, :, it) + dt*( - interruptor1*Jr(:, :, it).*(v_ei + v_en + v_ion - v_loss) + interruptor2*e/
    me*(Bz.*Jphi(:, :, it) - Jz(:, :, it).*Bphi) - interruptor3*e/me*dpedr);
94 Jphi(:, :, it+1) = Jphi(:, :, it) + dt*(n(:, :, it)*e^2/me.*Ephi - 0*Jphi(:, :, it).*(v_ei + v_en +
    v_ion - v_loss + s) + e*(Drpe + Dthetape)/me);
95 %%
96
97 % Plasma density
98 %laplaciano = D*Polar_laplaciano(n(:, :, it), dR, dtheta, raio);
99 %keyboard
100 laplaciano=0;
101 % laplacianoj = D*Polar_laplaciano(Jphi(:, :, it), dR, dtheta, raio);
102 %figure(8); [~,h]=contourf(R,Z,laplacianoj); box on; axis equal; colorbar; axis(eixo2); set(h
    , 'linecolor', 'none');
103 dn = n(:, :, it) + dt*(v_ion - v_loss + laplaciano + s);
104 ind = find(dn < n0); dn(ind) = n0;
105 n(:, :, it+1) = dn;
106 n(1, :, it+1) = n(end, :, it+1); n(2, :, it+1) = (n(3, :, it+1) + n(2, :, it+1) + n(1, :, it+1))/3; n(end-1, :, it
    +1) = (n(end-1, :, it+1) + n(end-2, :, it+1) + n(end-3, :, it+1))/3;
107 n(:, end, it+1) = n0;
108
109
110 % Electron pressure
111 auxx = 2/3*(1 + (2*v_en + v_ion - v_loss + s)/v_ei/2).*rho.*(Jphi(:, :, it).^2);
112 dn = pe(:, :, it) + dt*(auxx - 2*n(:, :, it)*e^2/mi.*rho.*(pe(:, :, it) - pion(:, :, it)));
113 ind = find(dn < e*n0*Te0); dn(ind) = e*Te0*n0;
114 pe(:, :, it+1) = dn;
115 pe(1, :, it+1) = pe(end, :, it+1); pe(:, end, it+1) = e*Te0*n0;
116
117 % Ion pressure
118 dn = pion(:, :, it) + dt*(2*n(:, :, it)*e^2/mi.*rho.*(pe(:, :, it) - pion(:, :, it)));
119 ind = find(dn < e*n0*Te0); dn(ind) = e*Te0*n0;
120 pion(:, :, it+1) = dn;
121 pion(1, :, it+1) = pion(end, :, it+1);
122 pion(:, end, it+1) = e*Te0*n0;
123 % Transport coefficients
124 out = resistivity_nova0(n(:, :, it), pe(:, :, it)/n(:, :, it)/e, 1);
125 % v_ei = out.v_ei;
126 v_en = 7.89e11*(ng - n(:, :, it))*(1.38e-23)*300;
127 %rho = out.eta_par;
128 v_ion = ligav_ion*(a.*abs(Jphi(:, :, it))/e./n(:, :, it));
129 v_loss = ligav_ion*(abs(Jphi(:, :, it).*Bphi)./sqrt(Br.^2 + Bphi.^2 + Bz.^2 + 0.0001))./n(:, :, it)/e
    ./Leff);
130 figure(5); [~,h]=contourf(R,Z,v_ion-v_loss+s,101); hold on; axis equal; xlabel('R (m)'); ylabel
    ('Z (m)'); colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, 'linecolor', 'none');
    til=['(v_ion-v_loss)(:, :, 1)']; title(til);
131 set(gcf, 'Position', [1000, 401, 400, 400]); box on;
132 %
133 % max(max(v_ei))
134 % max(max(-v_ei))
135 % max(max(v_en))
136 % max(max(-v_en))
137 v_ion = ligav_ion*70000*v_ion; v_loss = v_loss*100*ligav_ion;
138 %s=(10e8+10e11*(it/Ntime))*exp(-100*((R-0.37+0.02).^2+Z.^2));
139 end

```

```

140     p1 = n(:,:,:);
141     p2 = real(Jphi(:,:,:));
142     p3 = real(pe(:,:,:));
143     p4 = real(pion(:,:,:));
144     it = [Ntime/6 Ntime/3 3*Ntime/6 2*Ntime/3 5*Ntime/6 Ntime];
145     savoon = 0; eixoo = [0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07];
146     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
147     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(1)),101);
148     box on; axis equal; colorbar; axis(eixoo); set(h,'linecolor','none');
149     ti2=['ntod1']; til=['n(:,:, ' num2str(it(1)) ')']; title(til);
150     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(2)),101);
151     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','
        none');
152     ti = [ti2 '.png']; til=['n(:,:, ' num2str(it(2)) ')']; title(til); if savoon saveas(gcf,ti)
        ; end
153     %%%%%%%%%%
154     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
155     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(3)),101);
156     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
157     til=['n(:,:, ' num2str(it(3)) ')']; title(til);
158     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(4)),101);
159     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
160     ti2=['ntod2']; til=['n(:,:, ' num2str(it(4)) ')']; title(til);
161     ti = [ti2 '.png']; if savoon saveas(gcf,ti); end
162     %%%%%%%%%%
163     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
164     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(5)),101);
165     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none'); xlabel('R (m)'); ylabel('Z (m)');
166     til=['n(:,:, ' num2str(it(5)) ')']; title(til);
167     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(6)),101);
168     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
169     til=['n(:,:, ' num2str(it(6)) ')']; title(til); ti2=['ntod3']; ti = [ti2 '.png']; if
        savoon saveas(gcf,ti); end
170
171     p1=p2;
172     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
173     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(1)),101);
174     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','
        none');
175     ti2=['jtd1']; til=['n(:,:, ' num2str(it(1)) ')']; title(til);
176     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(2)),101);
177     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','
        none');
178     ti = [ti2 '.png']; til=['Jphi(:,:, ' num2str(it(2)) ')']; title(til); if savoon saveas(gcf,
        ti); end
179     %%%%%%%%%%
180     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
181     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(3)),101);
182     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
183     til=['Jphi(:,:, ' num2str(it(3)) ')']; title(til);
184     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(4)),101);

```

```

185     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none');
186     ti2=['jtod2']; ti1=['n(:,:, num2str(it(4)) ')']; title(ti1);
187     ti = [ti2 '.png']; if savoon saveas(gcf,ti); end
188     %%%%%%%%%%
189     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
190     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(5)),101);
191     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none'); %xlabel('R (m)'); ylabel('Z (m)');
192     ti1=['Jphi(:,:, num2str(it(5)) ')']; title(ti1);
193     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(6)),101);
194     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none');
195     ti1=['Jphi(:,:, num2str(it(6)) ')']; title(ti1); ti2=['jtod3']; ti = [ti2 '.png']; if
        savoon saveas(gcf,ti); end
196
197     p1=p3;
198
199     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
200     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(1)),101);
201     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, 'linecolor', '
        none');
202     ti2=['petod1']; ti1=['pe(:,:, num2str(it(1)) ')']; title(ti1);
203     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(2)),101);
204     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, 'linecolor', '
        none');
205     ti = [ti2 '.png']; ti1=['pe(:,:, num2str(it(2)) ')']; title(ti1); if savoon saveas(gcf,ti
        ); end
206     %%%%%%%%%%
207     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
208     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(3)),101);
209     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none');
210     ti1=['pe(:,:, num2str(it(3)) ')']; title(ti1);
211     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(4)),101);
212     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none');
213     ti2=['petod2']; ti1=['pe(:,:, num2str(it(4)) ')']; title(ti1);
214     ti = [ti2 '.png']; if savoon saveas(gcf,ti); end
215     %%%%%%%%%%
216     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
217     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(5)),101);
218     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none'); %xlabel('R (m)'); ylabel('Z (m)');
219     ti1=['n(:,:, num2str(it(5)) ')']; title(ti1);
220     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(6)),101);
221     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, '
        linecolor','none');
222     ti1=['pe(:,:, num2str(it(6)) ')']; title(ti1); ti2=['petod3']; ti = [ti2 '.png']; if
        savoon saveas(gcf,ti); end
223     p1=p4;
224
225     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
226     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(1)),101);
227     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h, 'linecolor', '
        none');
228     ti2=['pitod1']; ti1=['pion(:,:, num2str(it(1)) ')']; title(ti1);

```



```

229     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(2)),101);
230     box on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'linecolor','
        none');
231     ti = [ti2 '.png']; ti1=['pion(:,:, ' num2str(it(2)) ')']; title(ti1); if savoon saveas(gcf,
        ti); end
232     %%%%%%%%%%
233     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
234     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(3)),101);
235     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
236     ti1=['pion(:,:, ' num2str(it(3)) ')']; title(ti1);
237     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(4)),101);
238     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
239     ti2=['pitod2']; ti1=['pion(:,:, ' num2str(it(4)) ')']; title(ti1);
240     ti = [ti2 '.png']; if savoon saveas(gcf,ti); end
241     %%%%%%%%%%
242     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
243     subplot(1,2,1); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(5)),101);
244     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none'); xlabel('R (m)'); ylabel('Z (m)');
245     ti1=['pion(:,:, ' num2str(it(5)) ')']; title(ti1);
246     subplot(1,2,2); [~,h]=contourf(R,Z,p1(:,:,it(6)),101);
247     box on; hold on; axis equal; colorbar; axis([0.37-0.07 0.37+0.07 -0.07 0.07]); set(h,'
        linecolor','none');
248     ti1=['pion(:,:, ' num2str(it(6)) ')']; title(ti1); ti2=['pitod3']; ti = [ti2 '.png']; if
        savoon saveas(gcf,ti); end
249     keyboard
250 end

```

Listing E.2 – Rotina principal para resolução do sistema de EDPs.

```

1  function Simulacao_n_J()
2  clear all
3  close all
4  clc
5  global G e me mi CAMPO
6  Neq=4; e= 1.6e-19; me = 9.11e-31; mi = 1.67e-27;
7  Ntime = 1000; indice=8; % numero que sera salvo os resultados da simulaÃ§Ã£o
8  dt = 1e-5; tlist = 0:dt:dt*Ntime;
9  G.R0 = 0.37; G.control=0; G.t=0;
10 G.B0 = 0.7*2; G.p0 = 0.05;
11 G.ng = G.p0/1.38e-23/300; G.n0 = 1e8;
12 G.Te0 = 0.026; G.gas = 'H2';
13 G.Vloop = 10; G.a0=0.06; G.eixo=[G.R0-G.a0 G.R0+G.a0 -G.a0 G.a0];
14 G.C1 = 1; G.V = 1; G.camp=1;
15 G.ligacorrente = 1; % Ativa o calculo do campo magnetico gerado pelo plasma
16 G.ligacoeff=1;
17 G.cplott = 0; G.ploton = 1; % Ativa o plot da fonte em todos os tempos
18 G.ligas=0; % Ativa a fonte aproximada pela gaussiana
19 %%
20 % u(1,:) -> n
21 % u(2,:) -> J_phi
22 % u(3,:) -> pe
23 % u(4,:) -> pion
24 model = createpde(Neq); % dl = decsg(gd,sf,ns) pdecirc(0.37,0,0.06) pdecirc(0.37,0,0.01)

```

```

25 dl=[1 1 1 1; 0.31 0.37 0.43 0.37; 0.37 0.43 0.37 0.31; 0 -0.06 0 0.06; -0.06 0 0.06 0; 1 1 1 1; 0 0
    0 0; 0.37 0.37 0.37 0.37; 0 0 0 0; 0.06 0.06 0.06 0.06];
26 %Geometria que gera a superficie minima que é um circulo de raio 0.06 e centrado em (0.37, 0)
27 geometryFromEdges(model,dl);
28 generateMesh(model,'Hmax',0.003);
29 %pdemesh(model); axis equal;
30
31 % Estimar os termos da  $J_\perp$  - ordens
32 % Checar/colocar a mesh na posição original
33 % Campo magnético gerado pela corrente
34
35
36 %%
37 aux1 = model.Mesh.Nodes(1,:); %meus xizes
38 aux2 = model.Mesh.Nodes(2,:); %meus yipsilons
39 CAMPO=load('/home/kevi/Área de Trabalho/TCC - Simulação Tokamak/Simulacao_breakdown/green_table/
    green_table_nova_65x65_2.mat');
40 G.out=campo2(aux1,aux2); %sai os campos em função dos xizes e yipsilons
41 if 0
42 figure(5); pdeplot(model,'XYData',sqrt(G.out.Br.^2 +G.out.Bz.^2)); title('Campo magnético externo
    poloidal'); axis(G.eixo); colormap('jet'); axis equal;
43 figure(6); pdeplot(model,'XYData',G.out.Ephi); title('Campo elétrico externo toroidal'); axis(G.
    eixo); colormap('jet'); axis equal;
44 figure(7); pdeplot(model,'XYData',G.out.Bphi); title('Campo magnético externo toroidal'); axis(G.
    eixo); colormap('jet'); axis equal;
45 figure(8); pdemesh(model); axis equal;
46 %if G.ligacorrente figure(9); pdeplot(model,'XYData',sqrt(G.out.Bply.^2 +G.out.Bplx.^2)); title('
    Campo magnético poloidal plasma corrente unitaria'); axis(G.eixo); colormap('jet'); axis
    equal; end
47 end
48
49 G.out1 = resistivity_nova(G.n0,G.Te0,1);
50 v_ei = G.out1.v_ei; G.rho = G.out1.eta_par; G.constante = 7.89e11*(1.38e-23)*300;
51 v_en= G.constante*(G.ng-G.n0); G.somatranpost = v_ei + v_en;
52
53
54 applyBoundaryCondition(model,'dirichlet','Edge',1:model.Geometry.NumEdges,'u',@inifuncadapt01);
55 setInitialConditions(model,@inifuncadapt01);
56 %c01
57 specifyCoefficients(model,'m',0,'d',@d01,'c',@c01,'a',@a01,'f',@s03);
58
59 %resolver o sistema
60 results = solvepde(model,tlist);
61 %plotar a solução
62 sol=results.NodalSolution;
63 %plotasol2(model,sol)
64 %keyboard
65 G.plotton=1;
66 %figure(20); pdeplot(model,'XYData',G.plott10); colormap(jet); title('v_i_o_n-v_l_o_s_s'); axis
    equal
67 if 0
68 G.plotton=1;
69 %gera_Anim(model,sol,[1 1]); pause(1)
70 gera_Anim(model,sol,[1 2]); pause(1) %gera_Anim(model,sol,[1 3]); pause(1); gera_Anim(model,sol,[1
    4]); pause(1);
71 end
72 %keyboard

```

```

73 if 0 %anima em prop o J_phi
74     figure(12); s=length(sol(3,2,:)); p=round(s*0.15/15,0); T=1:p:(s-1);
75     amax=max(max(sol(:,1,:)./sol(:,1,1)));
76     aux1=0.026;%sol(:,3,1)./sol(:,1,1)/e;
77     amax2=max(max(sol(:,3,:)./sol(:,1,:)/e/aux1));
78     for oll=T
79         aux=sol(:,3,oll)./sol(:,1,oll)/e;
80         subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',aux/aux1); X2=['T_e(:,dt*' num2str(oll) ')/T_e_0'
81             ]; box on; title(X2); colormap(jet); axis equal; caxis([1 amax2]);
82         subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,1,oll)./sol(:,1,1)); X2=['n(:,dt*' num2str(
83             oll) ')/n_0']; box on; title(X2); colormap(jet); axis equal; caxis([1 amax]); pause
84             (0.10);
85     end
86 end
87 C=[1 2 3 4];
88 %plotasolTermo(model,sol)
89 %plotasol(model,sol,C)
90 %plotasol_prop(model,sol,C)
91 %keyboard
92 if 1
93     %plot proporcional
94     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
95     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',G.plottv0-G.plottl0);
96     box on; colormap(jet); axis equal;
97     X=['(v_i-n-v_l_o_s_s)(:,1)']; title(X);
98
99     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',G.plottv6-G.plottl6);
100     box on; colormap(jet); axis equal;
101     X=['(v_i-n-v_l_o_s_s)(:,60)']; title(X);
102     ti2=['vinvloss1']; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar grafico
103
104     it = [Ntime/8 2*Ntime/8 3*Ntime/8 4*Ntime/8 5*Ntime/8 6*Ntime/8 7*Ntime/8 Ntime];
105     %plot da densidade numerica
106     i=1; amax=max(max(sol(:,i,:)./sol(:,i,1)));
107     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
108     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(1))./sol(:,i,1));
109     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
110     ti1=['n(:,,' num2str(it(1)) ')']; title(ti1);
111
112     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(2))./sol(:,i,1));
113     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
114     ti1=['n(:,,' num2str(it(2)) ')']; title(ti1);
115     ti2=['ntod1B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
116     grafico
117     %%%%%%%%%
118     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
119     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(3))./sol(:,i,1));
120     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
121     ti1=['n(:,,' num2str(it(3)) ')']; title(ti1);
122
123     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(4))./sol(:,i,1));
124     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
125     ti1=['n(:,,' num2str(it(4)) ')']; title(ti1);
126     ti2=['ntod2B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
127     grafico
128     %%%%%%%%%

```

```

125     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
126     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(5))./sol(:,i,1));
127     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
128     til=['n(:,,' num2str(it(5)) ')']; title(til);
129
130     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(6))./sol(:,i,1));
131     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
132     til=['n(:,,' num2str(it(6)) ')']; title(til);
133     ti2=['ntod3B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti);           %salvar
134     grafico
135
136     figure(4); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
137     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(7))./sol(:,i,1));
138     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
139     til=['n(:,,' num2str(it(7)) ')']; title(til);
140
141     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(8))./sol(:,i,1));
142     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
143     til=['n(:,,' num2str(it(8)) ')']; title(til);
144     ti2=['ntod4B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti);           %salvar
145     grafico
146
147     %plot da densidade de corrente
148     i=2; amax=max(max(sol(:,i,:))./sol(:,i,1));
149     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
150     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(1))./sol(:,i,1));
151     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
152     til=['Jphi(:,,' num2str(it(1)) ')']; title(til);
153
154     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(2))./sol(:,i,1));
155     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
156     til=['Jphi(:,,' num2str(it(2)) ')']; title(til);
157     ti2=['Jphitod1B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti);           %salvar
158     grafico
159     %%%%%%%%%%
160     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
161     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(3))./sol(:,i,1));
162     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
163     til=['Jphi(:,,' num2str(it(3)) ')']; title(til);
164
165     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(4))./sol(:,i,1));
166     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
167     til=['Jphi(:,,' num2str(it(4)) ')']; title(til);
168     ti2=['Jphitod2B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti);           %salvar
169     grafico
170     %%%%%%%%%%
171     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
172     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(5))./sol(:,i,1));
173     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
174     til=['Jphi(:,,' num2str(it(5)) ')']; title(til);
175
176     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(6))./sol(:,i,1));
177     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
178     til=['Jphi(:,,' num2str(it(6)) ')']; title(til);
179     ti2=['Jphitod3B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti);           %salvar
180     grafico
181     %%%%%%%%%%

```

```

177     figure(4); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
178     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(7))./sol(:,i,1));
179     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
180     til=['Jphi(:, :, ' num2str(it(7)) ')]; title(til);
181
182     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(8))./sol(:,i,1));
183     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
184     til=['Jphi(:, :, ' num2str(it(8)) ')]; title(til);
185     ti2=['Jphitod4B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
186     grafico
187
188     %plot da pressao eletronica
189     i=3; amax=max(max(sol(:,i,:))./sol(:,i,1));
190     figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
191     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(1))./sol(:,i,1));
192     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
193     til=['pe(:, :, ' num2str(it(1)) ')]; title(til);
194
195     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(2))./sol(:,i,1));
196     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
197     til=['pe(:, :, ' num2str(it(2)) ')]; title(til);
198     ti2=['petod1B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
199     grafico
200     %%%%%%%%%%
201     figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
202     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(3))./sol(:,i,1));
203     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
204     til=['pe(:, :, ' num2str(it(3)) ')]; title(til);
205
206     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(4))./sol(:,i,1));
207     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
208     til=['pe(:, :, ' num2str(it(4)) ')]; title(til);
209     ti2=['petod2B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
210     grafico
211     %%%%%%%%%%
212     figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
213     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(5))./sol(:,i,1));
214     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
215     til=['pe(:, :, ' num2str(it(5)) ')]; title(til);
216
217     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(6))./sol(:,i,1));
218     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
219     til=['pe(:, :, ' num2str(it(6)) ')]; title(til);
220     ti2=['petod3B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
221     grafico
222     %%%%%%%%%%
223     figure(4); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
224     subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(7))./sol(:,i,1));
225     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
226     til=['pe(:, :, ' num2str(it(7)) ')]; title(til);
227
228     subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(8))./sol(:,i,1));
229     box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
230     til=['pe(:, :, ' num2str(it(8)) ')]; title(til);
231     ti2=['petod4B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
232     grafico

```

```

229
230         %plot da pressao ionica
231         i=4; amax=max(max(sol(:,i,:)./sol(:,i,1)));
232         figure(1); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
233         subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(1))./sol(:,i,1));
234         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
235         til=['pi(:,,' num2str(it(1)) ')']; title(til);
236
237         subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(2))./sol(:,i,1));
238         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
239         til=['pi(:,,' num2str(it(2)) ')']; title(til);
240         ti2=['pitod1B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
241         grafico
242         %%%%%%%%%%
243         figure(2); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
244         subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(3))./sol(:,i,1));
245         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
246         til=['pi(:,,' num2str(it(3)) ')']; title(til);
247
248         subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(4))./sol(:,i,1));
249         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
250         til=['pi(:,,' num2str(it(4)) ')']; title(til);
251         ti2=['pitod2B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
252         grafico
253         %%%%%%%%%%
254         figure(3); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
255         subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(5))./sol(:,i,1));
256         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
257         til=['pi(:,,' num2str(it(5)) ')']; title(til);
258
259         subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(6))./sol(:,i,1));
260         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
261         til=['pi(:,,' num2str(it(6)) ')']; title(til);
262         ti2=['pitod3B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
263         grafico
264         %%%%%%%%%%
265         figure(4); set(gcf, 'Position', [1, 401, 1200, 400]);
266         subplot(1,2,1); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(7))./sol(:,i,1));
267         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
268         til=['pi(:,,' num2str(it(7)) ')']; title(til);
269
270         subplot(1,2,2); pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,it(8))./sol(:,i,1));
271         box on; colormap(jet); caxis([1 amax]); axis equal;
272         til=['pi(:,,' num2str(it(8)) ')']; title(til);
273         ti2=['pitod4B' num2str(indice)]; ti = [ti2 '.png']; saveas(gcf,ti); %salvar
274         grafico
275
276 end
277 %keyboarde
278 end

```

Listing E.3 – Definição do coeficiente d .

```

1 function c = d01(location, state)
2 c = ones(4,length(location.x));
3 c(1,:)=location.x;

```

```
4 c(2,:)=0.001;
```

Listing E.4 – Definição do coeficiente c .

```
1 function t = c01(location, state)
2 D=-0.0002;
3 t = zeros(4,length(location.x));
4 t(1,:)=D*location.y; %region.y;
```

Listing E.5 – Definição do coeficiente a .

```
1 function c = a01(location, state)
2 global e mi G
3
4 G.location.x=location.x;
5 G.location.y=location.y;
6 G.tam=length(G.location.x);
7
8 out=RegulaCampo;
9 if G.ligacorrente % Se ligacorrente for 1, inclui-se o campo magnetico gerado pela corrente de
10   plasma
11   % corrente = 0; area = 10000000*3.1415*0.06^2; % Calculando a corrente total
12   % for ll=1:length(state.u(1,:)) corrente = corrente+state.u(2,ll); end
13   corrente = 10e5*3.1415*0.06^2;
14   out.Bplx = out.Bplx*corrente;
15   out.Bply = out.Bply*corrente;
16   out.Br = out.Br+out.Bplx;
17   out.Bz = out.Bz+out.Bply;
18 end
19 G.out1 = resistivity_nova(state.u(1,:),state.u(3,:)/state.u(1,+)/e,1);
20 rho = G.out1.eta_par;
21
22 v_en = G.constante*(G.ng-state.u(1,));
23
24 v_in = out.a1.*abs(state.u(2,))/e./state.u(1,);
25 v_ei = G.out1.v_ei;
26 v_loss = abs(state.u(2,).*out.Bphi)/sqrt(out.Br.^2+out.Bphi.^2 + out.Bz.^2)./state.u(1,+)/e./out.
27   Leff;
28 s=G.ligas*10e10*exp(-1000*((-G.R0+location.x).^2+(location.y).^2)); %Aproximacao por uma Gaussiana
29 v_in= G.ligacoef*v_in*10e7; % Aumento intensional da quantidade de ionizacao e perda
30 v_loss= G.ligacoef*v_loss*10e7;
31
32 c = zeros(4,length(location.x)); % Cria uma matriz com todos os pontos sendo zero
33 c(1,:) = 0;
34 c(2,:)=v_en+v_in+v_ei-v_loss+s; % Calculo pelos coeficiente de ionizacao e de perda if G.tam>1
35   keyboard; end
36 c(3,:)=2*(e^2)*state.u(1,).*rho/mi;
37 c(4,:)=2*(e^2)*state.u(1,).*rho/mi;
38 c=real(c);
```

Listing E.6 – Definição das condições iniciais e das condições de contorno.

```
1 function uinit = inifuncadapt01(location, state)
2 global e me G
```

```

3 Ephi = -G.Vloop/2/pi./(G.R0+location.x*G.a0);
4 ta=e^2/G.somatanpost/me;
5 uinit = zeros(4,length(location.x)); %cria com todos zeros
6 uinit(1,:) = G.n0; %location.x.*
7 uinit(2,:)=Ephi.*ta.*uinit(1,:);
8 uinit(3,:)=e*G.Te0*uinit(1,:);
9 uinit(4,:)=e*G.Te0*uinit(1,:);

```

Listing E.7 – Definição dos coeficientes f para cada equação.

```

1 function f = s03(location,state)
2 %carregando variaveis globais
3 global e me mi G
4 G.location.x=location.x;
5 G.location.y=location.y;
6 G.tam=length(G.location.x);
7
8 f = zeros(4,G.tam);
9
10 for j=1:1:4 %checando as derivadas em x das Neq equações
11     if isnan(state.ux(j,1))
12         state.ux(j,:)=0;
13     end
14     if isnan(state.uy(j,1))
15         state.uy(j,:)=0;
16     end
17 end
18 %ind = find(state.u(1,:)<G.n0); state.u(1,ind) = G.n0;
19 %ind = find(state.u(3,:)<e*G.Te0*G.n0); state.u(3,ind) =e*G.Te0*G.n0;
20 %ind = find(state.u(4,:)<e*G.Te0*G.n0); state.u(4,ind) =e*G.Te0*G.n0;
21
22 % u(1,:) -> n
23 % u(2,:) -> J_phi, J_r=0
24 % u(3,:) -> pe
25 % u(4,:) -> pion
26
27 G.out1 = resistivity_nova(state.u(1,:),state.u(3,:)./state.u(1,+)/e,1);
28 G.rho = G.out1.eta_par;
29
30 out=RegulaCampo; % Ajuste dos campos eletromagneticos para o numero de pontos contidos em location
31 if G.ligacorrente % Se ligacorrente for 1, inclui-se o campo magnetico gerado pela corrente de
    plasma
32     % corrente = 0; area = 10000000*3.1415*0.06^2; % Calculando a corrente total
33     % for ll=1:length(state.u(1,:)) corrente = corrente+state.u(2,ll); end
34     corrente = 10e5*3.1415*0.06^2;
35     out.Bplx = out.Bplx*corrente;
36     out.Bply = out.Bply*corrente;
37     out.Br = out.Br+out.Bplx;
38     out.Bz = out.Bz+out.Bply;
39 end
40 %keyboard
41 v_en = G.constante*(G.ng-state.u(1,:));
42 v_in = out.a1.*abs(state.u(2,:))/e./state.u(1,:);
43 v_ei = G.out1.v_ei;
44 v_loss = abs(state.u(2,:).*out.Bphi)/sqrt(out.Br.^2+out.Bphi.^2 + out.Bz.^2)./state.u(1,+)/e./out.
    Leff;
45 s=G.ligas*10e10*exp(-1000*((-G.R0+location.x).^2+(location.y).^2)); %Aproximacao por uma Gaussiana

```



```

46 v_in= G.ligacoef*v_in*10e7; % Aumento intensional da quantidade de ionizacao e perda
47 v_loss= G.ligacoef*v_loss*10e7;
48 if G.plotton
49 if G.tam>1 % Se plotton for 1 e salvo uma subestrutura com os valores de v_in-v_loss para plotagem
    posterior
50     eval(['G.plottv' num2str(G.cplott) '=v_in;'])
51     eval(['G.plottl' num2str(G.cplott) '=v_loss;'])
52     % if G.t != state.time
53     eval(['G.plottcampoplasma' num2str(G.cplott) '=sqrt(out.Br.^2+out.Bz.^2);'])
54     %end
55     % G.t=state.time;
56     G.cplott=G.cplott+1;
57 end
58 end
59 %
60 %densidade de particulas
61
62 au = (v_in-v_loss+s); %
63 %au = s;
64 f(1,:) = location.x.*au;
65 %densidade de corrente J_phi
66 f(2,:) = state.u(1,:)*e^2/me.*out.Ephi; % f do J_phi
67 %pressão pe e pion
68 f(3,:) = 3/2*(1 + (2*v_en+au)./v_ei/2).*G.rho.*(state.u(2,:).^2)+2*state.u(1,:)*e^2/mi.*G.rho.*
    state.u(4,:); %f do pe
69 f(4,:) = 2*state.u(1,:)*e^2/mi.*G.rho.*state.u(3,:); % f do pion
70
71 f=real(f);

```

Listing E.8 – Definição da função que gera uma animação com todos os tempos para as propriedades macroscópicas.

```

1 function gera_Anim(model,sol,animoquem)
2 global G e
3 if G.plotton
4     for oll=2:(G.cplott-1)
5         eval(['auxx = G.plott' num2str(oll) '(1);' ])
6         if isnan(auxx) ==0
7             figure(11);
8             X=['(vin-vlos)(:,' num2str(oll) ')'];
9             %figure(11+oll)
10            eval(['pdeplot(model,'XYData',G.plott' num2str(oll) ');' ])
11            colormap(jet); title(X);
12            % keyboard
13            axis equal
14            figure(12);
15            X=['Campoplasma(:, ' num2str(oll) ')'];
16            %figure(11+oll)
17            eval(['pdeplot(model,'XYData',G.plottcampoplasma' num2str(oll) ');' ])
18            colormap(jet); title(X);
19            axis equal
20            pause(0.3)
21        end
22    end
23 end
24

```

```

25 if animoquem(1) %se animaquem indice 1 for 1, terei a animacao de uma propriedade da solucao
26     figure(12);
27     s=length(sol(3,2,:));
28     %p=1;
29     %if s>50 p=3; end
30     %if s>100 p=8; else
31     p=round(s*0.15/10,0)
32     %end
33     T=1:p:(s-1); %T da os tempos que iremos ver na animacao
34     i=animoquem(2); %animaquem indice 2 dis qual a propriedade da solucao que sera animada
35     if i==1
36         X=['n(:,')];
37     elseif i==2
38         X=['J_p_h_i(:,')];
39     elseif i==3
40         X=['Pe(:,')];
41     elseif i==4
42         X=['Pi(:,')];
43     end
44     amax=max(max(-sol(:,i,:)));
45     amim=max(max(sol(:,i,:)));
46     for oll=T
47         pdeplot(model,'XYData',-sol(:,i,oll))
48         X2=[X 'dt*' num2str(oll) ' ');
49         title(X2)
50         colormap(jet);
51         axis equal
52         %caxis([amim amax])
53         pause(0.15)
54     end
55 end

```

Listing E.9 – Definição da função que plota as soluções.

```

1 function plotasol(model,sol,c)
2 global G e
3 s=length(sol(1,1,:));
4 T=[3 round(s/4,0) round(3*s/4,0) s-1];
5 for i=c
6     if i==1
7         X=['n(:,')];
8         amax=G.n0*1.001;%max(max(sol(:,i,:)))/5
9         amim=G.n0
10    elseif i==2
11        X=['J_p_h_i(:,')];
12        amax=5e-9/5;%max(max(-sol(:,i,:)));
13        amim=-max(max(sol(:,i,:)));
14    elseif i==3
15        X=['Pe(:,')];
16        amax=e*G.Te0*G.n0*1.01; %max(max(sol(:,i,:)))
17        amim=e*G.Te0*G.n0
18    elseif i==4
19        X=['Pi(:,')];
20        amax=e*G.Te0*G.n0*1.0001
21        amim=e*G.Te0*G.n0
22    end
23 figure(i)

```

```

24 subplot(2,2,1)
25 pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,T(1)))
26 X2=[X 'dt*' num2str(T(1)) ' '];
27 title(X2)
28 colormap(jet);% caxis([amim amax]);
29 axis equal
30 subplot(2,2,2)
31 pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,T(2)))
32 X2=[X 'dt*' num2str(T(2)) ' '];
33 title(X2)
34 colormap(jet); %caxis([amim amax]);
35 axis equal
36 subplot(2,2,3)
37 pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,T(3)))
38 X2=[X 'dt*' num2str(T(3)) ' '];
39 title(X2)
40 colormap(jet); %caxis([amim amax]);
41 axis equal
42 subplot(2,2,4)
43 pdeplot(model,'XYData',sol(:,i,T(4)))
44 X2=[X 'dt*' num2str(T(4)) ' '];
45 title(X2)
46 colormap(jet); %caxis([amim amax]);
47 axis equal
48 end
49 end

```

Listing E.10 – Definição da função que interpola os campos eletromagneticos.

```

1 function out=campo2(R,Z)
2 global CAMPO
3 I1 = 1*100; %corrente passando pelas bobinas
4 fac = 0.35; % fator de mudança da corrente das bobinas verticias internas para as bobinas
   verticias externas.
5 % Current moments
6 Br = zeros(size(CAMPO.E1.G)); % definindo os Br e bz como zero
7 Bz = Br;
8 R0 = 0.37;
9 B0 = 0.7;
10 Vloop = 10;
11 [rg,~] = meshgrid(CAMPO.r,CAMPO.z); % criando a mash grid do r e z.
12 Iq = [-I1 I1 I1*fac -I1*fac]*1e4; % Quadrupole field
13 % calculando os campos das 4 bobinas verticais primarias
14 for icoil = 1:4
15     eval(['Br = Br + CAMPO.E' num2str(icoil) '.BR*Iq(' num2str(icoil) ');'])
16     eval(['Bz = Bz + CAMPO.E' num2str(icoil) '.BZ*Iq(' num2str(icoil) ');'])
17 end
18 Bplx = CAMPO.Ep0.BR;
19 Bply = CAMPO.Ep0.BZ;
20 Bphi = R0*B0./rg;
21 Ephi = -Vloop/2/pi./rg;
22 prop=1;
23 out.r=CAMPO.r;
24 out.z=CAMPO.z;
25 out.Bplx = interp2(CAMPO.r,CAMPO.z,Bplx,R*prop,Z*prop,'cubic');
26 out.Bply = interp2(CAMPO.r,CAMPO.z,Bply,R*prop,Z*prop,'cubic');
27 out.Br = interp2(CAMPO.r,CAMPO.z,Br,R*prop,Z*prop,'cubic');

```

```

28 out.Bz = interp2(CAMP0.r,CAMP0.z,Bz,R*prop,Z*prop,'cubic');
29 out.Bphi = interp2(CAMP0.r,CAMP0.z,Bphi,R*prop,Z*prop,'cubic');
30 out.Ephi = interp2(CAMP0.r,CAMP0.z,Ephi,R*prop,Z*prop,'cubic');

```

Listing E.11 – Definição da função que calcula a resistividade.

```

1 function out = resistivity_nova(ne,Te,Zeff)
2 global G e me
3 if Te==0 Te=G.Te0; end
4 eo = 8.8542e-12;
5
6 Fz = (1 + 1.198*Zeff + 0.222*Zeff.^2)./(1 + 2.966*Zeff + 0.753*Zeff.^2);
7 Ln = log(12*pi*eo^1.5/e^1.5*Te.^1.5/sqrt(ne));
8
9 out.eta_par = sqrt(2*me*e)/(12*pi^1.5*eo^2)*Zeff.*Fz.*Ln./Te.^1.5;
10 out.eta_perp = 1.96*out.eta_par;
11 out.v_ei = e^2/me*ne.*out.eta_par;
12
13 end

```

Listing E.12 – Definição da função que organiza o campo eletromagnetico a ser usado.

```

1 function out=RegulaCampo
2 global G
3 %G.C ->contem os out q tenho
4 %G.V ->contem os tam de cada out
5 %keyboard
6 if G.tam>1
7     G.camp=find(G.V==G.tam);
8     if isempty(G.camp)
9         G.control=0;
10    else
11        G.control=1;
12        eval(['G.out = G.C' num2str(G.tam) ';' ])
13    end
14    % keyboard
15    if G.control==0
16        eval(['G.C' num2str(G.tam) '=campo2(G.location.x,G.location.y);'])
17        eval(['G.out = G.C' num2str(G.tam) ';' ])
18        auu = G.V;
19        G.V = zeros(1, length(auu)+1);
20        G.V(1:end-1) = auu;
21        G.V(end) = G.tam;
22    end
23    out.Br = G.out.Br;
24    out.Bz = G.out.Bz;
25    out.Bphi = G.out.Bphi;
26    out.Ephi = G.out.Ephi;
27    out.Bplx = G.out.Bplx;
28    out.Bply = G.out.Bply;
29    out.Leff = G.R0*G.B0./(0.001+(out.Br.^2 + out.Bz.^2).^0.5);
30    out.a1= first_townsend_coeff(G.p0,out.Ephi,G.gas,0);
31    %keyboard
32 else
33     di=(0.5/2-G.location.x);
34     s=real(exp(sqrt((di.^2+(G.location.y).^2))));
35     if di==0

```

```
36     out.Br=0;
37     out.Bz=0;
38     else
39         alfa=atan(G.location.y/di);
40         out.Br = s*cos(alfa);
41         out.Bz = s*sin(alfa);
42     end
43     out.Bphi = G.R0*G.B0./(G.R0+G.location.x*G.a0);
44     out.Ephi = -G.Vloop/2/pi./(G.R0+G.location.x*G.a0);
45     out.Bplx = 0;
46     out.Bply = 0;
47     out.a1= first_townsend_coeff(G.p0,out.Ephi,G.gas,0);
48     out.Leff = G.R0*G.B0./(0.001+(out.Br.^2 + out.Bz.^2).^0.5);
49     %keyboard
50 end
51
52
53
54 end
```

F Movimento de portadores de cargas

Neste capítulo será apresentado brevemente as equações para o movimento de portadores de carga sobre efeito de campos eletromagnéticos. Todo conteúdo neste capítulo foi retirado de [2, cap 2].

F.1 Movimento constante e uniforme

Nesta seção será apresentado o comportamento de partículas carregadas na presença de campos elétricos e magnéticos usando funções de posição e tempo. Assim, os campos elétricos e magnéticos presumimos aqui não são afetados pelas partículas carregadas. Os campos serão constantes no tempo e uniformes no espaço. O estudo do movimento de partículas carregadas em campos especificados é importante, pois fornece uma boa visão física para a compreensão de alguns dos processos dinâmicos nos plasmas. Também facilita a obtenção de alguns fenômenos macroscópicos que são devidos ao comportamento coletivo de um grande número de partículas. Nem todos os componentes do movimento microscópico detalhado das partículas contribui para os efeitos macroscópicos, mas é possível isolar os componentes do movimento individual que interferem no comportamento coletivo do plasma. No entanto, os parâmetros macroscópicos podem ser obtidos de maneira muito mais fácil e conveniente usando as equações de transporte macroscópicas. A equação de movimento para uma partícula de carga q , sob a ação da força de Lorentz F devida a campos elétricos E e de indução magnética B ,

$$\mathbf{p} = \gamma m \mathbf{a} \quad (\text{F.1})$$

$$\gamma = \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-\frac{1}{2}} \quad (\text{F.2})$$

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{F} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.3})$$

Para altas velocidades temos então:

$$\gamma m \frac{d\mathbf{p}}{dt} + q\left(\frac{\mathbf{v}}{c^2}\right)(\mathbf{v} \cdot \mathbf{E}) = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.4})$$

observando que a taxa de mudança por tempo do total de energia relativística ($U = \gamma mc^2$) é dada por ($\frac{dU}{dt} = q(\mathbf{v} \cdot \mathbf{E})$) e $\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{d(\frac{\gamma \mathbf{v}}{c^2})}{dt}$ mas como em muitas situações prática γ é muito próximo de 1, podemos cancelar o termo relativístico. Ficando então com a relação não relativística:

$$m \frac{d\mathbf{p}}{dt} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.5})$$

Para as situações que serão consideradas, assume-se que a restrição $v^2 \ll c^2$ é satisfeita. Além disso, todos os efeitos de radiação são negligenciados.

F.2 Campo eletromagnético uniforme

O movimento seguirá a equação

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = q\mathbf{E} \quad (\text{F.6})$$

integrando em ambos os lados obtemos

$$\mathbf{p}(t) = q\mathbf{E}t + \mathbf{p}_0 \quad (\text{F.7})$$

onde $\mathbf{p}_0 = \mathbf{p}(0)$ denota o momento inicial da partícula. Usando a expressão relativística

$$\mathbf{p} = m\mathbf{v} = m\frac{d\mathbf{r}}{dt} \quad (\text{F.8})$$

dr e realizando uma segunda integração, obtemos uma expressão para a posição da partícula em função do tempo:

$$\mathbf{r}(t) = \frac{1}{2}\left(\frac{q\mathbf{E}}{m}\right)t^2 + \mathbf{v}_0t + \mathbf{r}_0 \quad (\text{F.9})$$

onde \mathbf{r}_0 denota a posição inicial da partícula e \mathbf{v}_0 a sua velocidade inicial. Portanto, a partícula se move com uma aceleração constante, $\frac{q\mathbf{E}}{m}$, na direção de \mathbf{E} se $q > 0$, e na direção oposta se $q < 0$. Em uma direção perpendicular ao campo elétrico não há aceleração sobre a partícula o estado do movimento permanece inalterado.

F.3 Campo magnético uniforme

Para uma partícula de carga q e massa m , movendo-se com velocidade \mathbf{v} em uma região do espaço onde há apenas uma indução magnética \mathbf{B} (sem campo \mathbf{E}), a equação de movimento é

$$m\frac{d\mathbf{v}}{dt} = q(\mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.10})$$

é conveniente separarmos os componentes em \mathbf{v}_{\parallel} que é paralelo ao campo magnético e \mathbf{v}_{\perp} que é ortogonal ao campo magnético

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_{\parallel} + \mathbf{v}_{\perp} \quad (\text{F.11})$$

substituindo os componentes separados na eq. F.10 e notando que $\mathbf{v}_{\parallel} \times \mathbf{B} = 0$ obtemos

$$\frac{d\mathbf{v}_{\parallel}}{dt} + \frac{d\mathbf{v}_{\perp}}{dt} = \frac{q}{m}(\mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.12})$$

então a equação do componente paralelo \mathbf{v}_{\parallel} fica

$$\frac{d\mathbf{v}_{\parallel}}{dt} = 0 \quad (\text{F.13})$$

e do componente perpendicular \mathbf{v}_\perp

$$\frac{d\mathbf{v}_\perp}{dt} = \frac{q}{m}(\mathbf{v}_\perp \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.14})$$

a eq. F.13 mostra que a velocidade da partícula ao longo de B não muda. A eq. 4.9 pode ser escrita como

$$\frac{d\mathbf{v}_\perp}{dt} = \underline{\Omega}_c \times \mathbf{v}_\perp \quad (\text{F.15})$$

onde o vetor $\underline{\Omega}_c$ é definido por

$$\underline{\Omega}_c = -\frac{qB}{m} = \frac{|q|B}{m}\hat{\Omega}_c = \Omega_c\hat{\Omega}_c \quad (\text{F.16})$$

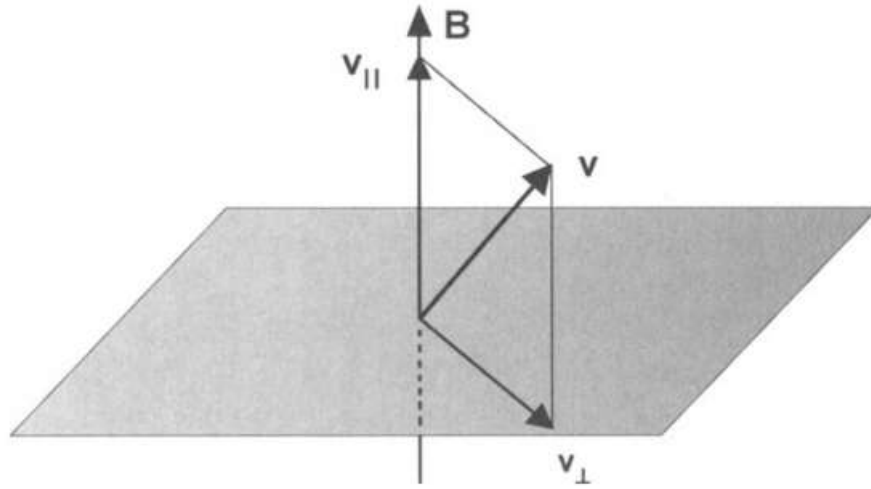


Figura 48 – Esquema da separação do vetor velocidade nos componentes paralelos e ortogonais a B . Imagem de [2, Cap 2].

Assim, $\hat{\Omega}_c$ aponta na direção de B para uma partícula carregada negativamente ($q < 0$) e na direção oposta para uma partícula carregada positivamente ($q > 0$).

Sua magnitude Ω_c é sempre positiva $\Omega_c = |q|\frac{B}{m}$. O vetor unidade $\hat{\Omega}_c$ está ao longo de $\underline{\Omega}_c$. Como $\underline{\Omega}_c$ é constante e, a partir da conservação da energia cinética, v_\perp (a magnitude de \mathbf{v}_\perp) também é constante, eq. F.15 mostra que a aceleração de partículas é constante em magnitude e sua direção é perpendicular a ambos, \mathbf{v}_\perp e B . Assim, esta aceleração corresponde a uma rotação do vetor velocidade \mathbf{v}_\perp no plano perpendicular a B com a constante angular velocidade $\underline{\Omega}_c$. Podemos integrar eq. F.15 diretamente, observando que o $\underline{\Omega}_c$ é constante e tomando $\mathbf{v}_\perp = \frac{d\mathbf{r}_c}{dt}$, para obter

$$\mathbf{v}_\perp = \underline{\Omega}_c \times \mathbf{r}_c \quad (\text{F.17})$$

onde o vetor \mathbf{r}_c é interpretado como o vetor de posição de partícula em relação a um ponto G (o centro de giração) no plano perpendicular a B que contém a partícula. Como a

velocidade da partícula v_{\perp} é constante, a magnitude r_c do vetor de posição também é constante. Portanto, eq. 4.11 mostra que a velocidade v_{\perp} corresponde a uma rotação do vetor de posição r_c sobre o ponto G no plano perpendicular a B com angulação constante, velocidade Ω_c . O componente do movimento no plano perpendicular a B é, portanto, um círculo de raio r_c . O centro instantâneo de giração da partícula (o ponto G na distância r_c da partícula) é chamado de *guiding center* (centro orientador).

Observe que, de acordo com a definição de Ω_c , $\underline{\Omega}_c$ sempre aponta na mesma direção que o vetor de momento angular da partícula ($r_c \times p$), independentemente de sua carga. A trajetória resultante da partícula é dada pela superposição de um movimento uniforme ao longo de B (com a velocidade constante v_{\parallel}) e um movimento circular no plano normal para B (com a velocidade constante v_{\perp}). Assim, a partícula descreve uma hélice. O ângulo entre B e a direção do movimento da partícula é chamado de ângulo de inclinação e é dado por

$$\alpha = \sin^{-1} \left(\frac{v_{\perp}}{v} \right) = \tan^{-1} \left(\frac{v_{\perp}}{v_{\parallel}} \right) \quad (\text{F.18})$$

onde v é a velocidade total da partícula ($v^2 = v_{\parallel}^2 + v_{\perp}^2$). Quando $v_{\parallel} = 0$ mas $v_{\perp} \neq 0$, nós temos $\alpha = \frac{\pi}{2}$ e a trajetória da partícula é um círculo no plano normal para B . Por outro lado, quando $v_{\perp} = 0$ mas $v_{\parallel} \neq 0$, temos $\alpha = 0$ e a partícula se move ao longo de B com a velocidade v . A magnitude da velocidade angular,

$$\Omega_c = |q| \frac{B}{m} \quad (\text{F.19})$$

é conhecida como a frequência angular de giro, e é também chamada de giro-frequência ou frequência de ciclotrão ou Larmor. Para um elétron $|q| = 1,602 \times 10^{-19}$ coulomb e $m = 9,109 \times 10^{-31}$ kg, de modo que

$$\Omega_c = 1.76 \times 10^{11} B \quad (\text{F.20})$$

medido em (rad/s), com B em tesla (ou, equivalentemente, $weber/m^2$). De maneira similar, para o próton $m = 1,673 \times 10^{-27}$ kg, de modo que,

$$\Omega_c = 9.58 \times 10^7 B \quad (\text{F.21})$$

o raio da órbita circular, é dado por

$$r_c = \frac{v_{\perp}}{\Omega_c} = \frac{mv_{\perp}}{|q|B} \quad (\text{F.22})$$

é chamado de raio de giro, ou raio de giro ou raio de ciclotron, ou Larmor raio. É importante notar que Ω_c é diretamente proporcional a B . Consequentemente, conforme B aumenta, a frequência de rotação aumenta e o raio diminui. Além disso, quanto menor a massa de partículas, maior será a sua frequência de rotação e menor seu giro. Multiplicando eq. 4.12 por B obtemos,

$$Br_c = \frac{mv_{\perp}}{|q|} = \frac{p_{\perp}}{|q|} \quad (\text{F.23})$$

que mostra que a magnitude de B vezes o giro das colunas é igual ao momento da partícula por carga unitária. Essa quantidade é frequentemente chamada de rigidez magnética.

F.4 Solução formal da equação do movimento

Consideramos agora o movimento de uma partícula carregada na presença de campos elétricos e magnéticos que são constantes no tempo e espacialmente uniformes. A equação não-relativista do movimento é

$$m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.24})$$

Tomando componentes paralelos e perpendiculares a \mathbf{B} ,

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_{\parallel} + \mathbf{v}_{\perp} \quad (\text{F.25})$$

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_{\parallel} + \mathbf{E}_{\perp} \quad (\text{F.26})$$

podemos resolver eq. F.24 em equações de dois componentes

$$m \frac{d\mathbf{v}_{\parallel}}{dt} = q\mathbf{E}_{\parallel} \quad (\text{F.27})$$

$$m \frac{d\mathbf{v}_{\perp}}{dt} = q(\mathbf{E}_{\perp} + \mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.28})$$

eq. F.27 é semelhante a $\frac{dp}{dt} = qE$ e representa um movimento com $q \frac{E_{\parallel}}{m}$ de aceleração constante ao longo do campo \mathbf{B} . Assim, de acordo com $r(t) = \frac{1}{2}(\frac{qE}{m})t^2 + v_0 t + r_0$ e $p(t) = qEt + p_0$

$$\mathbf{v}_{\parallel}(t) = (q \frac{E_{\parallel}}{m})t + \mathbf{v}_{\parallel}(0) \quad (\text{F.29})$$

$$\mathbf{r}_{\parallel}(t) = \frac{1}{2}(q \frac{E_{\parallel}}{m})t^2 + \mathbf{v}_{\parallel}(0)t + \mathbf{r}_{\parallel}(0) \quad (\text{F.30})$$

Para resolver eq. F.28 é conveniente separar \mathbf{v}_{\perp} em dois componentes,

$$\mathbf{v}_{\perp} = \mathbf{v}'_{\perp}(t) + \mathbf{v}_E \quad (\text{F.31})$$

onde \mathbf{v}_E é uma velocidade constante no plano normal para \mathbf{B} . Portanto, $\mathbf{v}'_{\perp}(t)$ representa a velocidade da partícula como vista por um observador em um referencial movendo-se com a velocidade constante \mathbf{v}_E . Substituindo eq. F.28 em eq. F.31 e escrevendo o componente do campo elétrico perpendicular a \mathbf{B} na forma

$$\mathbf{E}_{\perp} = -(\frac{\mathbf{E}_{\perp} \times \mathbf{B}}{B^2}) \times \mathbf{B} \quad (\text{F.32})$$

obtemos

$$m \frac{d\mathbf{v}'_{\perp}}{dt} = q(\mathbf{v}'_{\perp} + \mathbf{v}_E - \frac{\mathbf{E}_{\perp} \times \mathbf{B}}{B^2}) \times \mathbf{B} \quad (\text{F.33})$$

Esta equação mostra que em um sistema de coordenadas movendo-se com a velocidade constante

$$\mathbf{v}_E = \frac{\mathbf{E}_{\perp} \times \mathbf{B}}{B^2} \quad (\text{F.34})$$

o movimento de partículas no plano normal a \mathbf{B} é governado inteiramente pelo campo magnético, de acordo com

$$m \frac{d\mathbf{v}'_{\perp}}{dt} = q(\mathbf{v}'_{\perp} \times \mathbf{B}) \quad (\text{F.35})$$

Assim, neste quadro de referência, o componente de campo elétrico E_{\perp} é transformado, enquanto o campo magnético é deixado inalterado.