

# Equações MHD

Jade Lacerda Fernandes<sup>1</sup>, Joel Pavan<sup>2</sup>

<sup>1</sup> Departamento de Física - UFPel - fernandes.l.jade@gmail.com

<sup>2</sup> Departamento de Física - UFPel - joel.pavan@ufpel.edu.br

## 1 Introdução

O objetivo deste trabalho é estabelecer os fundamentos da Teoria de Fluidos e das Equações da Magnetohidrodinâmica (MHD), com vistas a futuras simulações numéricas. No estado atual, o trabalho consiste em obter as equações que descrevem um Plasma como um fluido eletricamente carregado, a partir das quais podem ser obtidos subconjuntos de equações que descrevem sistemas particulares.

## 2 Metodologia

O processo inicia através da equação de Boltzmann, que descreve o comportamento coletivo de uma quantidade de partículas do tipo  $\alpha$  no espaço de fase, quando sujeitas a forças, tanto internas como externas, onde o termo à direita representa a variação da função de distribuição por conta das colisões,

$$\frac{\partial f_\alpha}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_\alpha + \mathbf{a} \cdot \nabla_v f_\alpha = \left( \frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll}. \quad (1)$$

Agora, suponhamos uma propriedade física arbitrária  $\chi$ . Esta propriedade, em geral, dependerá das coordenadas do espaço de fase  $(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ . Incluímos esta propriedade na equação, multiplicando toda a equação por esta quantidade  $\chi$  e integrando-a sobre todas as velocidades,

$$\int_v \chi \frac{\partial f_\alpha}{\partial t} d^3v + \int_v \chi \mathbf{v} \cdot \nabla f_\alpha d^3v + \int_v \chi \mathbf{a} \cdot \nabla_v f_\alpha d^3v = \int_v \chi \left( \frac{\delta f_\alpha}{\delta t} \right)_{coll} d^3v. \quad (2)$$

A média da quantidade arbitrária  $\chi$  é definida por,

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

onde  $n_\alpha$  representa a densidade de partículas,

$$n_\alpha(\mathbf{r}, t) = \int_v f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v. \quad (4)$$

No processo de média representado na equação (2), surgem os *momentos* da função distribuição, definidos a seguir.

Diferentes valores de  $\chi$  definem os *momentos* de  $f_\alpha$  (juntamente com  $n_\alpha$ ), onde  $\mathbf{u}_\alpha$  representa a velocidade media das partículas,

$$\mathbf{u}_{\alpha i}(\mathbf{r}, t) = \langle v_i \rangle_\alpha = \frac{1}{n_\alpha(\mathbf{r}, t)} \int v_i f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v, \quad (5)$$

$\Pi_{\alpha ij}$  representa o tensor Fluxo de Momentum,

$$\Pi_{\alpha ij}(\mathbf{r}, t) = \rho_{m\alpha} \langle v_i v_j \rangle_\alpha = m_\alpha \int v_i v_j f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v, \quad (6)$$

$\mathcal{E}_{\alpha ijk}$  representa o tensor de Fluxo de Energia,

$$\mathcal{E}_{\alpha ijk}(\mathbf{r}, t) = \rho_{m\alpha} \langle v_i v_j v_k \rangle_\alpha = m_\alpha \int v_i v_j v_k f_\alpha(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) d^3v \quad (7)$$

$\vdots$

Os momentos podem ser reescritos definindo a flutuação da velocidade em relação à média das velocidades  $\mathbf{c}_\alpha$ ,

$$\mathbf{c}_\alpha = \mathbf{v} - \mathbf{u}_\alpha. \quad (8)$$

Dessa forma, o tensor Fluxo de Momentum se torna uma composição do produto da densidade de massa  $\rho_{m\alpha}$  e do tensor duplo de velocidades médias  $\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha$  somada ao tensor de pressão  $\mathcal{P}_\alpha$ ,

$$\Pi_\alpha = \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{v} \mathbf{v} \rangle_\alpha = \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha + \mathcal{P}_\alpha. \quad (9)$$

Da mesma forma para o tensor Fluxo de Energia, onde  $\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha$  representa o fluxo de energia cinética transportada por convecção,  $(\mathbf{u}_\alpha, \mathcal{P}_\alpha)$  simboliza a soma dos produtos entre as componentes de  $\mathbf{u}_\alpha$  e  $\mathcal{P}_\alpha$  e representa a taxa do trabalho por unidade de área, e onde  $\mathcal{Q}_\alpha$  é o tensor de energia térmica,

$$\mathcal{E}_\alpha = \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{v} \mathbf{v} \mathbf{v} \rangle_\alpha = \rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha \mathbf{u}_\alpha + (\mathbf{u}_\alpha, \mathcal{P}_\alpha) + \mathcal{Q}_\alpha. \quad (10)$$

Podemos observar mais detalhes nas definições seguintes, em que  $\mathcal{P}_\alpha$  é dado pelo produto da densidade de massa  $\rho_{m\alpha}$  pelo tensor duplo das parcelas randômicas das velocidades  $\langle \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \rangle$ ,

$$\mathcal{P}_\alpha = \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \rangle. \quad (11)$$

Por sua vez,  $\mathcal{Q}_\alpha$  é dado pelo produto da mesma densidade de massa  $\rho_{m\alpha}$  pelo tensor triplo de velocidades randômicas  $\langle \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \rangle$ ,

$$\mathcal{Q}_\alpha = \rho_{m\alpha} \langle \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \mathbf{c}_\alpha \rangle. \quad (12)$$

Além disso, é possível definir o vetor de fluxo de calor  $\mathbf{q}_\alpha$ , que representa a transferência de energia devido ao movimento randômico,

$$\mathbf{q}_\alpha = \frac{1}{2} \rho_{m\alpha} \langle c_\alpha^2 \mathbf{c}_\alpha \rangle. \quad (13)$$

O vetor  $\mathbf{q}_\alpha$  e o tensor  $\mathcal{Q}_\alpha$  estão relacionados da seguinte forma, onde  $\hat{\mathbf{n}}$  representa uma direção arbitrária,

$$q_{\alpha n} = \mathbf{q}_\alpha \cdot \hat{\mathbf{n}} = \frac{1}{2} \rho_{m\alpha} < c_\alpha^2 \mathbf{c}_\alpha \cdot \hat{\mathbf{n}} >, \quad (14)$$

$$q_{\alpha n} = \frac{1}{2} (\mathcal{Q}_{\alpha xxn} + \mathcal{Q}_{\alpha yyn} + \mathcal{Q}_{\alpha zzn}). \quad (15)$$

O processo de média realizado sobre a equação inicial produz uma *hierarquia de equações*,

$$\frac{\partial \rho_{m\alpha}}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho_{m\alpha} \mathbf{u}_\alpha) = S_\alpha \quad (16)$$

$$\rho_{m\alpha} \left[ \frac{\partial \mathbf{u}_\alpha}{\partial t} + (\mathbf{u}_\alpha \cdot \nabla) \mathbf{u}_\alpha \right] + \nabla \cdot \mathcal{P}_\alpha - n_\alpha < \mathbf{F} >_\alpha = \mathbf{A}_\alpha - \mathbf{u}_\alpha S_\alpha \quad (17)$$

$$\frac{D}{Dt} \left( \frac{3p_\alpha}{2} \right) + \frac{3p_\alpha}{2} \nabla \cdot \mathbf{u}_\alpha + (\mathcal{P}_\alpha \cdot \nabla) \cdot \mathbf{u}_\alpha + \nabla \cdot \mathbf{q}_\alpha = M_\alpha - \mathbf{u}_\alpha \cdot \mathbf{A}_\alpha + \frac{1}{2} u_\alpha^2 S_\alpha \quad (18)$$

⋮

A equação (16) é chamada de *Equação de Continuidade*, com  $S_\alpha$  representando a perda de partículas devido às colisões; a equação (17) é chamada *Equação de Movimento*, com  $< \mathbf{F} >_\alpha$  representando as forças que atuam no sistema e  $\mathbf{A}_\alpha$  representando a taxa de mudança de momento por unidade de volume dadas às colisões e a equação (18) é a *Equação de Energia*, em que  $p_\alpha$  representa a pressão escalar no sistema e  $M_\alpha$  representa a taxa de variação da densidade de energia devida às colisões.

Para sistemas eletricamente carregados, em que as forças  $\mathbf{F}$  são de origem eletromagnética, vale a Força de Lorentz,

$$\mathbf{F} = q\mathbf{E} + q\mathbf{v} \times \mathbf{B}. \quad (19)$$

Adicionalmente, o sistema deve obedecer às Equações de Maxwell (com  $\rho_\alpha = n_\alpha q_\alpha$  e  $\mathbf{J}_\alpha = \rho_\alpha \mathbf{u}_\alpha$ ),

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0} \quad \nabla \cdot \mathbf{B} = 0$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \quad \nabla \times \mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{J} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \quad (20)$$

Este é o conjunto de equações que descrevem o comportamento de um fluido condutor multiespécie.



### 3 Resultados e Conclusões

O presente trabalho estabelece o conjunto de equações necessárias para o estudo da dinâmica de fluidos eletricamente carregados (plasmas). O desenvolvimento da teoria resulta em uma hierarquia de equações acopladas, que precisam ser tratadas dentro de um modelo específico que produza o fechamento do sistema de equações. Os resultados obtidos permitem o futuro desenvolvimento do trabalho na forma de simulações numéricas do sistema de equações.

### 4 Referências Bibliográficas

- BITTENCOURT, J.A. Fundamentals of Plasma Physics. 3ª edição. Nova Iorque, NY, EUA: Springer, 2010
- CHEN, Francis F. Introduction to Plasma Physics. 1ª edição. Nova Iorque, NY, EUA: Springer, 2012
- GOLDSTON, R.J., RUTHERFORD, PH. Introduction to Plasma Physics. 1ª edição. Boca Raton, FL, EUA: CRC Press, 2018

#### Agradecimentos

Os autores agradecem à FAPERGS pelo suporte ao presente trabalho.

\* \* \*