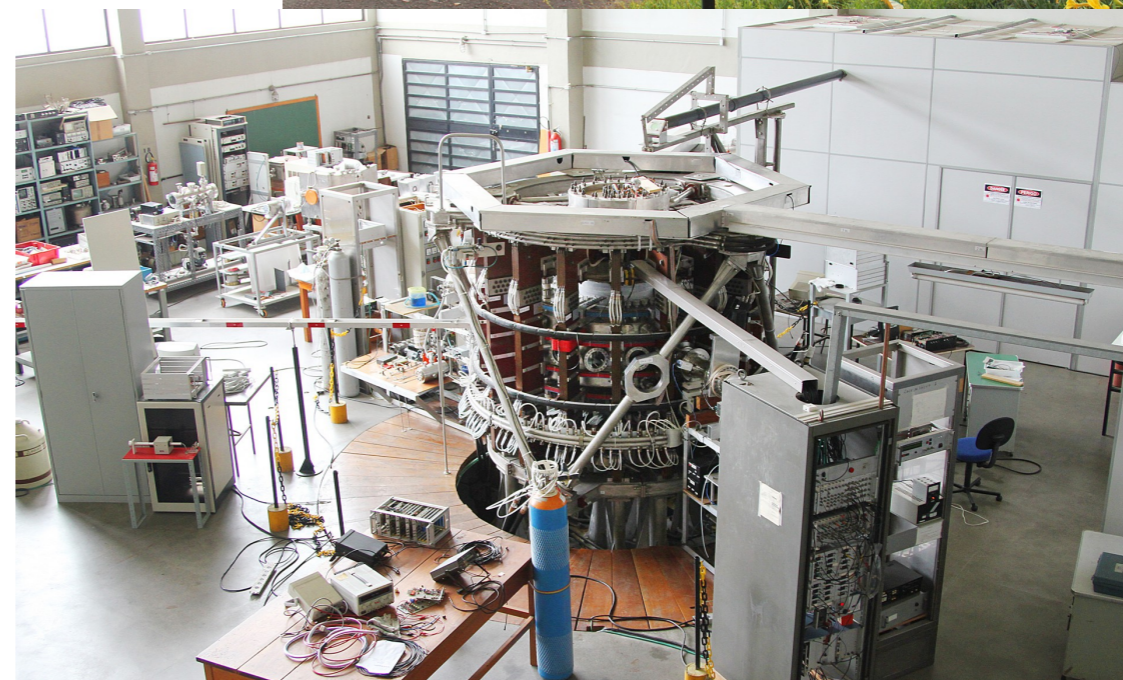


# 4300326 - Introdução à Física de Plasmas e à Fusão Nuclear

Ministrado por  
**Prof. Gustavo Paganini Canal**  
Laboratório de Física de Plasmas  
Departamento de Física Aplicada  
Instituto de Física  
Universidade de São Paulo

Curso de graduação ministrado  
remotamente e oferecido pelo  
**Instituto de Física da  
Universidade de São Paulo**



e-mail: [canal@if.usp.br](mailto:canal@if.usp.br)

São Paulo - SP, 28 de Abril de 2021



# 4300326 - Introdução à Física de Plasmas e à Fusão Nuclear

---

- **A teoria de órbitas de partículas: o movimento de cargas em campos EMs**
  - *Campo magnético variante no tempo e invariantes adiabáticos*

# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- Como vimos, campos magnéticos não realizam trabalho sobre partículas carregadas
  - Apenas campos elétricos alteram a energia cinética de uma carga
- No entanto, sabemos pela lei de Faraday que existe um campo  $\mathbf{E}$  associado à uma campo  $\mathbf{B}$  variante no tempo

$$\nabla \times \mathbf{E} = - \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$

- Para entender o efeito de um campo magnético variante no tempo sobre a órbita de partículas carregadas, vamos supor que exista um campo magnético  $\mathbf{B}(t) = B(t) \hat{\mathbf{e}}_z$ , de modo que  $(\rho \cdot \nabla) \mathbf{B} \ll 1$
- Exercício: mostre que o campo elétrico induzido é igual à (veja Bittencourt cap. 4, seção 4.1)

$$\mathbf{E} = \frac{\mathbf{r}}{2} \times \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$

# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- Usando esse resultado na equação de movimento, obtemos

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = -\frac{\mathbf{r}}{2} \times \frac{\partial \boldsymbol{\Omega}_c}{\partial t} + \boldsymbol{\Omega}_c \times \mathbf{v}$$

- No entanto, ao invés de resolver a equação de movimento, iremos abordar o problema calculando a variação na energia cinética perpendicular devido ao campo  $\mathbf{B}(t)$

$$\delta \left( \frac{1}{2} m v_{\perp}^2 \right) = q \oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{r}$$

- *Aqui,  $d\mathbf{r}$  é um elemento de caminho ao longo da trajetória da partícula de modo que  $\mathbf{v}_{\perp} = d\mathbf{r}/dt$*

- Supondo que  $\frac{1}{|\mathbf{B}|} \left| \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \right| \ll \frac{|\boldsymbol{\Omega}_c|}{2\pi}$ , ou seja, que o campo  $\mathbf{B}$  varie lentamente com relação ao period ciclotrônico, podemos supor que a trajetória seja fechada



# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- Dessa forma, temos que

$$\delta \left( \frac{1}{2} m v_{\perp}^2 \right) = q \oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{r} = q \int_S (\nabla \times \mathbf{E}) \cdot d\mathbf{S} = -q \int_S \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \cdot d\mathbf{S} = |q| \frac{\partial B}{\partial t} \pi \rho^2$$

- Tomando a variação de  $B$  num período ciclotrônico como sendo

$$\delta B = \frac{\partial B}{\partial t} \delta t = \frac{\partial B}{\partial t} \frac{2\pi}{\Omega_c}$$

- Usando as relações  $\rho^2 = v_{\perp}^2 / \Omega_c^2$  e  $\Omega_c = |q| B / m$ , temos que

$$\delta \left( \frac{1}{2} m v_{\perp}^2 \right) = \frac{m v_{\perp}^2}{2B} \delta B = |\boldsymbol{\mu}| \delta B$$

- Aqui,  $|\boldsymbol{\mu}| = m v_{\perp}^2 / 2B$  é o momento magnético devido ao movimento ciclotrônico

# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- Note, portanto, que como  $\mu B = mv_{\perp}^2/2$ , temos que  $\delta(\mu B) = \delta(mv_{\perp}^2/2)$  e assim

$$\delta \left( \frac{1}{2}mv_{\perp}^2 \right) = \mu\delta B + B\delta\mu$$

- Comparando com a expressão obtido:

$$\delta \left( \frac{1}{2}mv_{\perp}^2 \right) = \frac{mv_{\perp}^2}{2B}\delta B = \mu\delta B$$

**Vemos que  $\delta\mu = 0$**

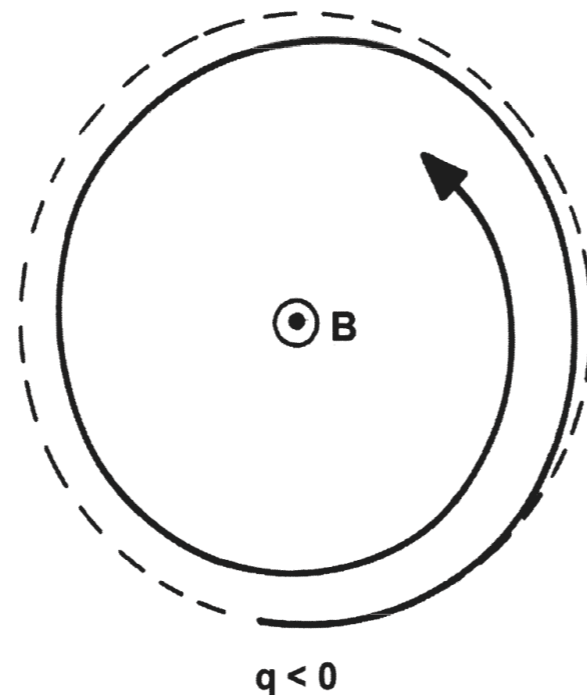
- *O momento magnético é invariante em campos magnéticos que variam lentamente com relação ao período ciclotrônico*

- **Exercício: mostre, a partir desse resultado, que o fluxo magnético através de uma órbita ciclotrônica,  $\Phi = B\pi\rho^2$ , também é um invariante adiabático**

$$\frac{d\Phi}{dt} = \frac{d}{dt}(B\pi\rho^2) = 0$$

# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- No caso mais geral, a órbita da partícula pode ser bastante complicada
  - Mesmo sem considerar não-uniformidades no campo  $\mathbf{B}$ , se sua variação for rápida, a órbita da partícula já não se fecha mais



- Vamos considerar o caso simples em que  $\mathbf{B}(t) = B(t) \hat{e}_z$  e  $\mathbf{E} = \frac{\mathbf{r}}{2} \times \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$

e calcular a deriva  $\mathbf{E} \times \mathbf{B}$  devido à esses campos

$$\mathbf{V}_{\mathbf{E} \times \mathbf{B}} = \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{B^2} = \left( \frac{\mathbf{r}}{2} \times \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \right) \times \frac{\mathbf{B}}{B^2}$$

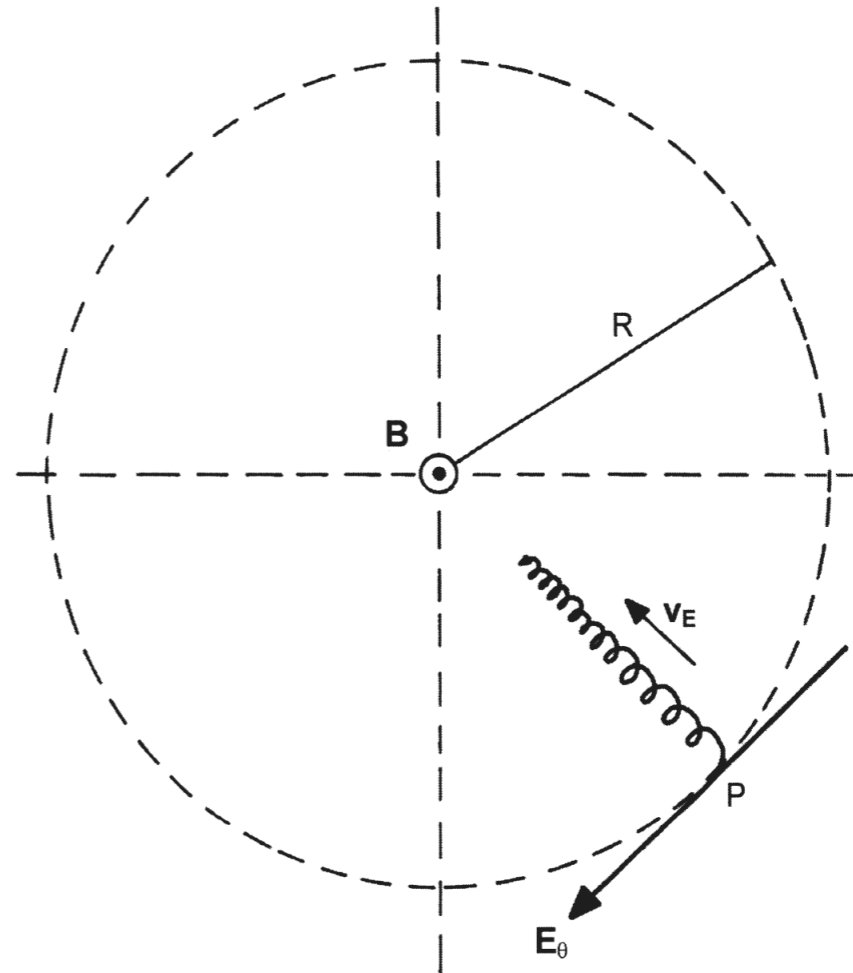
# Deriva devido à variação temporal do campo magnético

- Como  $r \perp B$ , temos que

$$V_{\text{ExB}} = -\frac{1}{2} \frac{\partial B}{\partial t} \frac{r}{B}$$

$$\mu = \frac{mv_{\perp}^2}{2B} = \text{const}$$

$$B\pi\rho^2 = \text{const}$$



- A medida que a partícula sofre uma deriva radialmente para dentro ( $\partial B/\partial t > 0$ ), seu raio de Larmor diminui
- Como a densidade de linhas de campo aumenta, a deriva radial pode ser interpretada como um movimento radial das linhas de campo, com o centro guia da partícula estando preso (congelado) numa linha de campo
- Esse mecanismo foi utilizado para aquecer plasmas



# Exercício: aquecimento de plasma por compressão adiabática

- Usando os campos  $\mathbf{E}_0$  e  $\mathbf{B}_0$  do exercício anterior, siga os passos indicados abaixo

- Suponha que, em  $t = t_0$ , a energia cinética média de cada partícula seja

$$E_{kin} = \frac{1}{2}m\langle v_{\parallel}^2 \rangle + \frac{1}{2}m\langle v_{\perp}^2 \rangle = \frac{1}{2}k_B T_{\parallel} + k_B T_{\perp}$$

e que  $T_{\parallel}(t_0) = T_{\perp}(t_0) = T_0$ . Suponha ainda que, entre  $t = t_0$  e  $t = t_1$ , o campo  $\mathbf{B}_0$  varie adiabaticamente,  $\mathbf{B}_0 = B_0 \left[ 1 + (t - t_0)/(t_1 - t_0) \right] \hat{\mathbf{k}}$ , de modo que não haja tempo para as temperaturas se equilibrarem. Quais os valores de  $T_{\parallel}(t_1)$  e  $T_{\perp}(t_1)$ ?

- Entre  $t = t_1$  e  $t = t_2$ , o campo magnético é mantido constante até que  $T_{\parallel}(t_2) = T_{\perp}(t_2) = T_2$ . Qual é o valor de  $T_2$ ?
- Entre  $t = t_2$  e  $t = t_3$ , o campo  $\mathbf{B}_0$  varia adiabaticamente para seu valor original,  $\mathbf{B}_0 = B_0 \left[ 2 - (t - t_2)/(t_3 - t_2) \right] \hat{\mathbf{k}}$ . Novamente, não há tempo suficiente para as temperaturas se equilibrarem. Quais os valores de  $T_{\parallel}(t_3)$  e  $T_{\perp}(t_3)$ ?
- Entre  $t = t_3$  e  $t = t_f$ , o campo  $\mathbf{B}_0$  é mantido constante até que  $T_{\parallel}(t_f) = T_{\perp}(t_f) = T_f$ . Qual é a temperatura final do plasmas?

Resposta:  $T_f = 10 T_0/9$  (para um único ciclo)

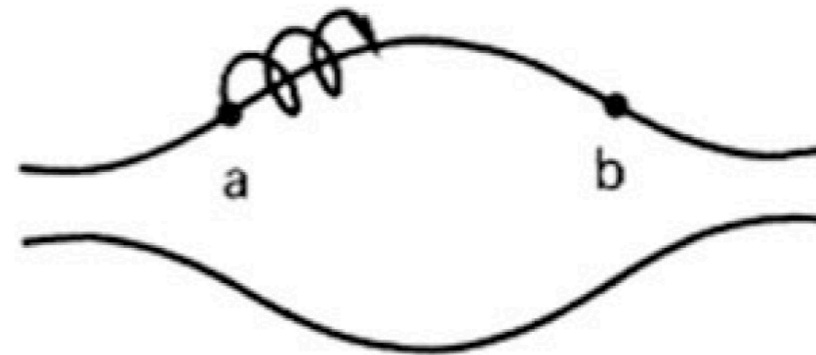
# Invariantes adiabáticos

- O primeiro invariante: momento magnético (ou fluxo magnético)

$$|\boldsymbol{\mu}| = \frac{mv_{\perp}^2}{2B} = \text{const} \quad B\pi\rho^2 = \text{const}$$

- O segundo invariante: o invariante longitudinal

$$J = \oint \mathbf{v} \cdot d\mathbf{l} = \oint v_{\parallel} dl$$



- *Esse invariante foi invocado por Enrico Fermi para explicar a existência de partículas carregadas de alta energia (raios cósmicos)*

- **Exercício: mostre que J é um invariante adiabático**

# Exercícios

---

- **Exercício do F.F. Chen:**
  - 2.12, 2.13, 2.14, 2.16, 2.17, 2.18, 2.20 e 2.21
  
- **Exercício do Bittencourt:**
  - 3.4

# Referências

---

- **F.F. Chen**
  - *Capítulo 2, seções 2.6 e 2.8*
- **Referência adicional**
  - *Bittencourt: Cap. 4, seção 4*