

EUF

Exame Unificado das Pós-graduações em Física

Para o segundo semestre de 2016

05 de abril de 2016

Parte 1

InSTRUÇÕES

- **Não escreva seu nome na prova.**

Ela deverá ser identificada apenas através do código (**EUFxxx**).

- Esta prova contém problemas de:

mecânica clássica, física moderna, mecânica quântica e termodinâmica.
Todas as questões têm o mesmo peso.

- O tempo de duração desta prova é de **4 horas**.

O tempo mínimo de permanência na sala é de 90 minutos.

- Não é permitido o uso de calculadoras ou outros instrumentos eletrônicos.

- **Resolva cada questão na folha correspondente do caderno de respostas.**

As folhas serão reorganizadas para a correção. Se precisar de mais espaço, utilize as folhas extras do caderno de respostas. Não esqueça de escrever nas folhas extras o número da questão (Qx) e o seu código de identificação (EUFxxx). Folhas extras sem essas informações não serão corrigidas. Use uma folha extra diferente para cada questão. Não destaque a folha extra.

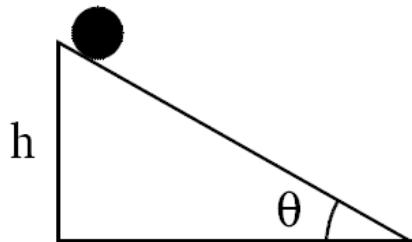
- Se precisar de rascunho, use as folhas identificadas como **rascunho**, que se encontram no fim do caderno de respostas. Não as destaque. As folhas de rascunho serão descartadas e questões nelas resolvidas não serão consideradas.

- **Não escreva nada no formulário.**

Devolva tanto o caderno de questões quanto o formulário ao fim da prova. O formulário será utilizado novamente na prova de amanhã.

Boa prova!

- Q1.** Uma esfera de bronze sólida de massa m e raio r rola sem deslizar ao longo de um plano inclinado após ser solta do repouso de uma altura h . O momento de inércia da esfera em relação a um eixo que passa pelo seu centro é $I = 2mr^2/5$ e a aceleração da gravidade é g . O plano inclinado forma um ângulo θ com a horizontal, como mostra a figura.



- (a) Há atrito entre a esfera e o plano inclinado? Como você chegou a essa conclusão?
 - (b) Há conservação de energia mecânica? Justifique sua resposta levando em consideração o respondido no item (a).
 - (c) Utilizando considerações de energia, determine a velocidade com que a esfera atinge a base do plano inclinado.
 - (d) Obtenha a velocidade na base do plano inclinado já calculada no item (c) utilizando agora considerações de dinâmica (ou seja, aplicando a segunda lei de Newton).
- Q2.** Considere uma massa m presa à extremidade de uma haste inextensível de massa desprezível e comprimento l . A outra extremidade da haste está presa a um ponto fixo e o sistema haste-massa move-se em um plano vertical num local onde a aceleração da gravidade é g .
- (a) Escreva a Lagrangiana do sistema.
 - (b) Obtenha a equação de movimento que descreve o sistema.
 - (c) Determine os pontos de equilíbrio do sistema e classifique-os quanto à estabilidade, justificando suas respostas.
 - (d) Encontre a frequência de pequenas oscilações em torno do ponto de equilíbrio estável.

- Q3.** No processo Compton de espalhamento relativístico, um fóton de energia-momento (E_0, \vec{p}_0) incide sobre um elétron de massa m em repouso. É observado um fóton emergente em uma direção que forma um ângulo θ com a direção de incidência, com energia-momento (E, \vec{p}) .
- (a) Denotando o momento do elétron espalhado por \vec{p}_e , escreva as equações para a conservação de energia-momento.
 - (b) Obtenha a relação
- $$\frac{1}{E} - \frac{1}{E_0} = \frac{1}{mc^2} (1 - \cos \theta).$$
- (c) Supondo que o comprimento de onda do fóton incidente seja λ_0 , determine o comprimento de onda do fóton espalhado quando $\theta = \pi/2$.
 - (d) Nas mesmas condições do item anterior, qual é a energia cinética do elétron espalhado? Expresse a resposta em termos de λ_0 , $\lambda_C \equiv h/(mc)$ e constantes universais.

Q4. Considere a dinâmica quântica unidimensional de uma partícula de massa m sob a ação de um potencial harmônico. Seu Hamiltoniano é dado por

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^2\hat{x}^2 = \hbar\omega \left(\hat{a}^\dagger \hat{a} + \frac{1}{2} \right),$$

onde ω é a frequência angular do oscilador e

$$\hat{a} = \sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}}\hat{x} + \frac{i}{\sqrt{2m\omega\hbar}}\hat{p}.$$

Os auto-estados $|n\rangle$ ($n = 0, 1, \dots$) do Hamiltoniano são não-degenerados, são auto-estados do operador número $\hat{N} = \hat{a}^\dagger \hat{a}$ e satisfazem as relações

$$\hat{a}|n\rangle = \sqrt{n}|n-1\rangle, \quad \hat{a}^\dagger|n\rangle = \sqrt{n+1}|n+1\rangle.$$

- (a) Calcule os elementos de matriz dos operadores \hat{x} e \hat{p} na base dos auto-estados do Hamiltoniano.
- (b) Calcule o valor esperado do operador \hat{x}^2 para um auto-estado qualquer $|n\rangle$.
- (c) Calcule a razão entre a energia total média e a energia potencial média para um auto-estado qualquer $|n\rangle$.
- (d) Use a equação de movimento dos operadores na representação de Heisenberg

$$i\hbar \frac{d\hat{O}_H(t)}{dt} = [\hat{O}_H(t), \hat{H}],$$

onde $\hat{O}_H(t) = e^{i\hat{H}t/\hbar}\hat{O}e^{-i\hat{H}t/\hbar}$, para obter a evolução temporal do operador $\hat{a}_H(t)$.

Q5. Uma máquina térmica de um gás ideal monoatômico funciona de acordo com um ciclo que tem inicialmente uma expansão adiabática partindo de um estado A de volume V_0 até um estado B cujo volume é rV_0 (com $r > 1$). O processo é seguido por uma contração isotérmica de B até o estado C , que possui o mesmo volume de A . Finalmente, o ciclo se completa por uma compressão isovolumétrica de C até A .

- (a) Represente no diagrama $P - V$ o ciclo realizado por esta máquina térmica.
- (b) Calcule (i) o trabalho total realizado pelo gás e (ii) o calor injetado no gás, ambos durante um ciclo completo. Deixe sua resposta em função de r , $\gamma \equiv c_P/c_V$ e das temperaturas extremas T_{\max} e T_{\min} , que são, respectivamente, as temperaturas máxima e mínima entre as quais o ciclo opera. Lembre-se de que $c_P - c_V = R$.
- (c) Determine o rendimento do ciclo.
- (d) Escreva o rendimento do ciclo apenas em função de T_{\max} e T_{\min} (caso já não o tenha feito no item (c)). Considere o caso em que $T_{\max} = 2T_{\min} > 0$. Determine a razão entre o rendimento desta máquina e o rendimento de um ciclo de Carnot. Qual tem o maior rendimento? Isso faz sentido com o que se espera da segunda lei da termodinâmica? Justifique sua resposta.

EUF

**Exame Unificado
das Pós-graduações em Física**

Para o segundo semestre de 2016

05-06 de abril de 2016

FORMULÁRIO

Não escreva nada neste formulário. Devolva-o ao final da prova.

Constantes físicas

Velocidade da luz no vácuo	$c = 3,00 \times 10^8 \text{ m/s}$		
Constante de Planck	$h = 6,63 \times 10^{-34} \text{ Js} = 4,14 \times 10^{-15} \text{ eV s}$		
	$\hbar = h/2\pi = 1,06 \times 10^{-34} \text{ Js} = 6,58 \times 10^{-16} \text{ eV s}$		
	$hc \simeq 1240 \text{ eV nm} = 1240 \text{ MeV fm}$		
	$\hbar c \simeq 200 \text{ eV nm} = 200 \text{ MeV fm}$		
Constante de Wien	$W = 2,898 \times 10^{-3} \text{ m K}$		
Permeabilidade magnética do vácuo	$\mu_0 = 4\pi \times 10^{-7} \text{ N/A}^2 = 12,6 \times 10^{-7} \text{ N/A}^2$		
Permissividade elétrica do vácuo	$\epsilon_0 = \frac{1}{\mu_0 c^2} = 8,85 \times 10^{-12} \text{ F/m}$		
	$\frac{1}{4\pi\epsilon_0} = 8,99 \times 10^9 \text{ Nm}^2/\text{C}^2$		
Constante gravitacional	$G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2/\text{kg}^2$		
Carga elementar	$e = 1,60 \times 10^{-19} \text{ C}$		
Massa do elétron	$m_e = 9,11 \times 10^{-31} \text{ kg} = 511 \text{ keV/c}^2$		
Comprimento de onda Compton	$\lambda_C = 2,43 \times 10^{-12} \text{ m}$		
Massa do próton	$m_p = 1,673 \times 10^{-27} \text{ kg} = 938 \text{ MeV/c}^2$		
Massa do nêutron	$m_n = 1,675 \times 10^{-27} \text{ kg} = 940 \text{ MeV/c}^2$		
Massa do déuteron	$m_d = 3,344 \times 10^{-27} \text{ kg} = 1,876 \text{ MeV/c}^2$		
Massa da partícula α	$m_\alpha = 6,645 \times 10^{-27} \text{ kg} = 3,727 \text{ MeV/c}^2$		
Constante de Rydberg	$R_H = 1,10 \times 10^7 \text{ m}^{-1}, \quad R_H hc = 13,6 \text{ eV}$		
Raio de Bohr	$a_0 = 5,29 \times 10^{-11} \text{ m}$		
Constante de Avogadro	$N_A = 6,02 \times 10^{23} \text{ mol}^{-1}$		
Constante de Boltzmann	$k_B = 1,38 \times 10^{-23} \text{ J/K} = 8,62 \times 10^{-5} \text{ eV/K}$		
Constante universal dos gases	$R = 8,31 \text{ J mol}^{-1} \text{ K}^{-1}$		
Constante de Stefan-Boltzmann	$\sigma = 5,67 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4}$		
Raio do Sol	$= 6,96 \times 10^8 \text{ m}$	Massa do Sol	$= 1,99 \times 10^{30} \text{ kg}$
Raio da Terra	$= 6,37 \times 10^6 \text{ m}$	Massa da Terra	$= 5,98 \times 10^{24} \text{ kg}$
Distância Sol-Terra	$= 1,50 \times 10^{11} \text{ m}$		
$1 \text{ J} = 10^7 \text{ erg}$	$1 \text{ eV} = 1,60 \times 10^{-19} \text{ J}$	$1 \text{ \AA} = 10^{-10} \text{ m}$	$1 \text{ fm} = 10^{-15} \text{ m}$

Constantes numéricas

$\pi \cong 3,142$	$\ln 2 \cong 0,693$	$\cos(30^\circ) = \sin(60^\circ) = \sqrt{3}/2 \cong 0,866$
$e \cong 2,718$	$\ln 3 \cong 1,099$	$\sin(30^\circ) = \cos(60^\circ) = 1/2$
$1/e \cong 0,368$	$\ln 5 \cong 1,609$	
$\log_{10} e \cong 0,434$	$\ln 10 \cong 2,303$	

Mecânica Clássica

$$\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} \quad \frac{d\mathbf{L}}{dt} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} \quad L_i = \sum_j I_{ij} \omega_j \quad T_R = \sum_{ij} \frac{1}{2} I_{ij} \omega_i \omega_j \quad I = \int r^2 dm$$

$$\mathbf{r} = r \hat{\mathbf{e}}_r \quad \mathbf{v} = \dot{r} \hat{\mathbf{e}}_r + r \dot{\theta} \hat{\mathbf{e}}_\theta \quad \mathbf{a} = \left(\ddot{r} - r \dot{\theta}^2 \right) \hat{\mathbf{e}}_r + \left(r \ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} \right) \hat{\mathbf{e}}_\theta$$

$$\mathbf{r} = \rho \hat{\mathbf{e}}_\rho + z \hat{\mathbf{e}}_z \quad \mathbf{v} = \dot{\rho} \hat{\mathbf{e}}_\rho + \rho \dot{\varphi} \hat{\mathbf{e}}_\varphi + \dot{z} \hat{\mathbf{e}}_z \quad \mathbf{a} = \left(\ddot{\rho} - \rho \dot{\varphi}^2 \right) \hat{\mathbf{e}}_\rho + \left(\rho \ddot{\varphi} + 2\dot{\rho}\dot{\varphi} \right) \hat{\mathbf{e}}_\varphi + \ddot{z} \hat{\mathbf{e}}_z$$

$$\mathbf{r} = r \hat{\mathbf{e}}_r \quad \mathbf{v} = \begin{aligned} & \dot{r} \hat{\mathbf{e}}_r + r \dot{\theta} \hat{\mathbf{e}}_\theta \\ & + r \dot{\varphi} \sin \theta \hat{\mathbf{e}}_\varphi \end{aligned} \quad \mathbf{a} = \begin{aligned} & \left(\ddot{r} - r \dot{\theta}^2 - r \dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta \right) \hat{\mathbf{e}}_r \\ & + \left(r \ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} - r \dot{\varphi}^2 \sin \theta \cos \theta \right) \hat{\mathbf{e}}_\theta \\ & + \left(r \ddot{\varphi} \sin \theta + 2\dot{r}\dot{\varphi} \sin \theta + 2r\dot{\theta}\dot{\varphi} \cos \theta \right) \hat{\mathbf{e}}_\varphi \end{aligned}$$

$$E = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + V(r) \quad V(r) = - \int_{r_0}^r F(r') dr' \quad V_{\text{efetivo}} = \frac{L^2}{2mr^2} + V(r)$$

$$\int_{R_0}^R \frac{dr}{\sqrt{E - V(r) - \frac{L^2}{2mr^2}}} = \sqrt{\frac{2}{m}} (t - t_0) \quad \dot{\theta} = \frac{L}{mr^2}$$

$$\frac{d^2 u}{d\theta^2} + u = -\frac{m}{L^2 u^2} F(1/u), \quad u = \frac{1}{r}; \quad \left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + u^2 = \frac{2m}{L^2} [E - V(1/u)]$$

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_k} \right) - \frac{\partial L}{\partial q_k} = 0, \quad L = T - V \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_k} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_k} = Q_k$$

$$Q_k = \sum_{i=1}^N F_{ix} \frac{\partial x_i}{\partial q_k} + F_{iy} \frac{\partial y_i}{\partial q_k} + F_{iz} \frac{\partial z_i}{\partial q_k} \quad Q_k = - \frac{\partial V}{\partial q_k}$$

$$\left(\frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} \right)_{\text{fixo}} = \left(\frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} \right)_{\text{rotação}} + 2\boldsymbol{\omega} \times \left(\frac{d\mathbf{r}}{dt} \right)_{\text{rotação}} + \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) + \dot{\boldsymbol{\omega}} \times \mathbf{r}$$

$$H = \sum_{k=1}^f p_k \dot{q}_k - L; \quad \dot{q}_k = \frac{\partial H}{\partial p_k}; \quad \dot{p}_k = - \frac{\partial H}{\partial q_k}; \quad \frac{\partial H}{\partial t} = - \frac{\partial L}{\partial t}$$

Eletromagnetismo

$$\oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{l} + \frac{d}{dt} \int \mathbf{B} \cdot d\mathbf{S} = 0 \quad \nabla \times \mathbf{E} + \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = 0$$

$$\oint \mathbf{B} \cdot d\mathbf{S} = 0 \quad \nabla \cdot \mathbf{B} = 0$$

$$\oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{S} = Q/\epsilon_0 = 1/\epsilon_0 \int \rho dV \quad \nabla \cdot \mathbf{E} = \rho/\epsilon_0$$

$$\oint \mathbf{B} \cdot d\mathbf{l} - \mu_0 \epsilon_0 \frac{d}{dt} \int \mathbf{E} \cdot d\mathbf{S} = \mu_0 I = \mu_0 \int \mathbf{J} \cdot d\mathbf{S} \quad \nabla \times \mathbf{B} - \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} = \mu_0 \mathbf{J}$$

$$\mathbf{F} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad d\mathbf{F} = I d\mathbf{l} \times \mathbf{B}$$

$$\mathbf{E} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{\hat{\mathbf{e}}_r}{r^2} \quad \mathbf{E} = -\nabla V \quad V = - \int \mathbf{E} \cdot d\mathbf{l} \quad V = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{\hat{\mathbf{e}}_r}{r}$$

$$\mathbf{F}_{2 \rightarrow 1} = \frac{q_1 q_2}{4\pi\epsilon_0} \frac{(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2)}{|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|^3} \quad U_{12} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q_1 q_2}{|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|}$$

$$d\mathbf{B} = \frac{\mu_0 I}{4\pi} \frac{d\mathbf{l} \times \hat{\mathbf{e}}_r}{r^2} \quad \mathbf{B}(\mathbf{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\mathbf{J}(\mathbf{r}') \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3} dV'$$

$$\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A} \quad \mathbf{A}(\mathbf{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\mathbf{J}(\mathbf{r}') dV'}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}$$

$$\mathbf{J} = \sigma \mathbf{E} \quad \nabla \cdot \mathbf{J} + \frac{\partial \rho}{\partial t} = 0$$

$$u = \frac{\epsilon_0}{2} \mathbf{E} \cdot \mathbf{E} + \frac{1}{2\mu_0} \mathbf{B} \cdot \mathbf{B} \quad \mathbf{S} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{E} \times \mathbf{B}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{P} = -\rho_P \quad \mathbf{P} \cdot \hat{\mathbf{n}} = -\sigma_P \quad \nabla \times \mathbf{M} = \mathbf{J}_M \quad \mathbf{M} \times \hat{\mathbf{n}} = \mathbf{K}_M$$

$$\mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E} + \mathbf{P} = \epsilon \mathbf{E} \quad \mathbf{B} = \mu_0 (\mathbf{H} + \mathbf{M}) = \mu \mathbf{H}$$

Relatividade

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} \quad x' = \gamma(x - Vt) \quad t' = \gamma(t - Vx/c^2)$$

$$v'_x = \frac{v_x - V}{1 - Vv_x/c^2} \quad v'_y = \frac{v_y}{\gamma(1 - Vv_x/c^2)} \quad v'_z = \frac{v_z}{\gamma(1 - Vv_x/c^2)}$$

$$E = \gamma m_0 c^2 = m_0 c^2 + K \quad \mathbf{p} = \gamma m_0 \mathbf{V} \quad E = \sqrt{(pc)^2 + (m_0 c^2)^2}$$

Mecânica Quântica

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} = H\Psi(x,t)$$

$$H=\frac{-\hbar^2}{2m}\,\frac{1}{r}\,\frac{\partial^2}{\partial r^2}\,r+\frac{\hat{L}^2}{2mr^2}+V(r)$$

$$p_x=\frac{\hbar}{i}\frac{\partial}{\partial x}\qquad\qquad [x,p_x]=i\hbar$$

$$\hat{a}=\sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}}\left(\hat{x}+i\frac{\hat{p}}{m\omega}\right)\qquad\qquad\hat{a}|n\rangle=\sqrt{n}|n-1\rangle\;,\qquad\hat{a}^\dagger|n\rangle=\sqrt{n+1}|n+1\rangle$$

$$L_\pm=L_x\pm i L_y\qquad\qquad L_\pm Y_{\ell m}(\theta,\varphi)=\hbar\sqrt{l(l+1)-m(m\pm 1)}\;Y_{\ell m\pm 1}(\theta,\varphi)$$

$$L_z=x\,p_y-y\,p_x\qquad\qquad L_z=\frac{\hbar}{i}\frac{\partial}{\partial\varphi}\;,\qquad [L_x,L_y]=i\hbar L_z$$

$$E_n^{(1)}=\langle n|\delta H|n\rangle\qquad\qquad E_n^{(2)}=\sum_{m\neq n}\frac{\left|\langle m|\delta H|n\rangle\right|^2}{E_n^{(0)}-E_m^{(0)}}\;,\qquad \phi_n^{(1)}=\sum_{m\neq n}\frac{\langle m|\delta H|n\rangle}{E_n^{(0)}-E_m^{(0)}}\phi_m^{(0)}$$

$$\hat{\mathbf{S}}=\frac{\hbar}{2}\vec{\sigma}\qquad\qquad\sigma_x=\begin{pmatrix}0&1\\1&0\end{pmatrix}\;,\;\;\;\sigma_y=\begin{pmatrix}0&-i\\i&0\end{pmatrix}\;,\;\;\;\sigma_z=\begin{pmatrix}1&0\\0&-1\end{pmatrix}$$

$$\bar{\psi}(\vec{p})=\frac{1}{(2\pi\hbar)^{3/2}}\,\int d^3r\,e^{-i\vec{p}\cdot\vec{r}/\hbar}\,\psi(\vec{r})\qquad\qquad\psi(\vec{r})=\frac{1}{(2\pi\hbar)^{3/2}}\,\int d^3p\,e^{i\vec{p}\cdot\vec{r}/\hbar}\,\bar{\psi}(\vec{p})$$

$$e^{\hat{A}}\equiv\sum_{n=0}^{+\infty}\frac{\hat{A}^n}{n!}$$

Física Moderna

$$p=\frac{h}{\lambda}\qquad\qquad E=h\nu=\frac{hc}{\lambda}\qquad\qquad E_n=-Z^2\;\frac{hcR_H}{n^2}$$

$$R_T=\sigma T^4\qquad\qquad\lambda_{\max}T=W\qquad\qquad L=mvr=n\hbar$$

$$\lambda'-\lambda=\frac{h}{m_0c}(1-\cos\theta)\qquad\qquad n\lambda=2d\sin\theta\qquad\qquad \Delta x\;\Delta p\geq\hbar/2$$

$$\langle E\rangle=\tfrac{\sum E_nP(E_n)}{\sum P(E_n)}, \text{ onde } P(E_n) \text{ é a função de distribuição.}$$

Termodinâmica e Mecânica Estatística

$$dU = dQ - dW$$

$$dU = TdS - pdV + \mu dN$$

$$dF = -SdT - pdV + \mu dN$$

$$dH = TdS + Vdp + \mu dN$$

$$dG = -SdT + Vdp + \mu dN$$

$$d\Phi = -SdT - pdV - N d\mu$$

$$F = U - TS$$

$$G = F + pV$$

$$H = U + pV$$

$$\Phi = F - \mu N$$

$$\left(\frac{\partial T}{\partial V}\right)_{S,N} = - \left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_{V,N} \quad \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T,N} = \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V,N}$$

$$\left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_{S,N} = \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_{p,N} \quad \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T,N} = - \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p,N}$$

$$p = - \left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_{T,N} \quad S = - \left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{V,N}$$

$$C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V,N} = T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V,N} \quad C_p = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{p,N} = T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{p,N}$$

$$\text{Gás ideal:} \quad pV = nRT, \quad U = C_V T = nc_V T,$$

$$\text{Processo adiabático:} \quad pV^\gamma = \text{const.}, \quad \gamma = c_p/c_V = (c_V + R)/c_V$$

$$S = k_B \ln W$$

$$Z = \sum_n e^{-\beta E_n} \quad Z = \int d\gamma e^{-\beta E(\gamma)} \quad \beta = 1/k_B T$$

$$F = -k_B T \ln Z \quad U = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z$$

$$\Xi = \sum_N Z_N e^{\beta \mu N} \quad \Phi = -k_B T \ln \Xi$$

$$f_{\text{FD}} = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon-\mu)} + 1} \quad f_{\text{BE}} = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon-\mu)} - 1}$$

Resultados matemáticos

$$\int_{-\infty}^{\infty} x^{2n} e^{-ax^2} dx = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2n+1)}{(2n+1)2^n a^n} \left(\frac{\pi}{a}\right)^{\frac{1}{2}} \quad (n = 0, 1, 2, \dots)$$

$$\sum_{k=0}^{\infty} x^k = \frac{1}{1-x} \quad (|x| < 1) \qquad \qquad e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta$$

$$\int \frac{dx}{(a^2 + x^2)^{1/2}} = \ln \left(x + \sqrt{x^2 + a^2} \right) \qquad \qquad \ln N! \approx N \ln N - N$$

$$\int \frac{dx}{(a^2 + x^2)^{3/2}} = \frac{x}{(a^2 \sqrt{x^2 + a^2})} \qquad \qquad \int \frac{x^2 dx}{(a^2 + x^2)^{3/2}} = \ln \left(x + \sqrt{x^2 + a^2} \right) - \frac{x}{\sqrt{x^2 + a^2}}$$

$$\int \frac{dx}{1-x^2} = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{1+x}{1-x} \right) \qquad \qquad \int \frac{dx}{x(x-1)} = \ln(1-1/x)$$

$$\int \frac{1}{a^2 + x^2} dx = \frac{1}{a} \arctan \frac{x}{a} \qquad \qquad \int \frac{x}{a^2 + x^2} dx = \frac{1}{2} \ln(a^2 + x^2)$$

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{x-1}}{e^z + 1} dz = (1 - 2^{1-x}) \Gamma(x) \zeta(x) \quad (x > 0)$$

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{x-1}}{e^z - 1} dz = \Gamma(x) \zeta(x) \quad (x > 1)$$

$$\begin{aligned} \Gamma(2) &= 1 & \Gamma(3) &= 2 & \Gamma(4) &= 6 & \Gamma(5) &= 24 & \Gamma(n) &= (n-1)! \\ \zeta(2) &= \frac{\pi^2}{6} = 1,645 & \zeta(3) &= 1,202 & \zeta(4) &= \frac{\pi^4}{90} = 1,082 & \zeta(5) &= 1,037 \end{aligned}$$

$$\int_{-\pi}^{\pi} \sin(mx) \sin(nx) dx = \pi \delta_{m,n} \qquad \qquad \int_{-\pi}^{\pi} \cos(mx) \cos(nx) dx = \pi \delta_{m,n}$$

$$dx dy dz = \rho d\rho d\phi dz \qquad \qquad dx dy dz = r^2 dr \sin \theta d\theta d\phi$$

$$Y_{0,0} = \sqrt{\frac{1}{4\pi}} \qquad \qquad Y_{1,0} = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos \theta \qquad \qquad Y_{1,\pm 1} = \mp \sqrt{\frac{3}{8\pi}} \sin \theta e^{\pm i\phi}$$

$$Y_{2,0} = \sqrt{\frac{5}{16\pi}} (3 \cos^2 \theta - 1) \qquad Y_{2,\pm 1} = \mp \sqrt{\frac{15}{8\pi}} \sin \theta \cos \theta e^{\pm i\phi} \qquad Y_{2,\pm 2} = \mp \sqrt{\frac{15}{32\pi}} \sin^2 \theta e^{\pm 2i\phi}$$

$$P_0(x) = 1 \qquad \qquad P_1(x) = x \qquad \qquad P_2(x) = (3x^2 - 1)/2$$

Solução geral para a equação de Laplace em coordenadas esféricas, com simetria azimutal:

$$V(r, \theta) = \sum_{l=0}^{\infty} \left(A_l r^l + \frac{B_l}{r^{l+1}} \right) P_l(\cos \theta)$$

$$\begin{aligned}\nabla \cdot (\nabla \times \mathbf{V}) &= 0 \\ \nabla \times (\nabla \times \mathbf{V}) &= \nabla(\nabla \cdot \mathbf{V}) - \nabla^2 \mathbf{V} \\ \oint \mathbf{A} \cdot d\mathbf{S} &= \int (\nabla \cdot \mathbf{A}) dV\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\nabla \times \nabla f &= 0 \\ \oint \mathbf{A} \cdot d\mathbf{l} &= \int (\nabla \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{S}\end{aligned}$$

Coordenadas cartesianas

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = \frac{\partial A_x}{\partial x} + \frac{\partial A_y}{\partial y} + \frac{\partial A_z}{\partial z}$$

$$\nabla \times \mathbf{A} = \left(\frac{\partial A_z}{\partial y} - \frac{\partial A_y}{\partial z} \right) \hat{\mathbf{e}}_x + \left(\frac{\partial A_x}{\partial z} - \frac{\partial A_z}{\partial x} \right) \hat{\mathbf{e}}_y + \left(\frac{\partial A_y}{\partial x} - \frac{\partial A_x}{\partial y} \right) \hat{\mathbf{e}}_z$$

$$\nabla f = \frac{\partial f}{\partial x} \hat{\mathbf{e}}_x + \frac{\partial f}{\partial y} \hat{\mathbf{e}}_y + \frac{\partial f}{\partial z} \hat{\mathbf{e}}_z \quad \nabla^2 f = \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2}$$

Coordenadas cilíndricas

$$\begin{aligned}\nabla \cdot \mathbf{A} &= \frac{1}{\rho} \frac{\partial(\rho A_\rho)}{\partial \rho} + \frac{1}{\rho} \frac{\partial A_\varphi}{\partial \varphi} + \frac{\partial A_z}{\partial z} \\ \nabla \times \mathbf{A} &= \left[\frac{1}{\rho} \frac{\partial A_z}{\partial \varphi} - \frac{\partial A_\varphi}{\partial z} \right] \hat{\mathbf{e}}_\rho + \left[\frac{\partial A_\rho}{\partial z} - \frac{\partial A_z}{\partial \rho} \right] \hat{\mathbf{e}}_\varphi + \left[\frac{1}{\rho} \frac{\partial(\rho A_\varphi)}{\partial \rho} - \frac{1}{\rho} \frac{\partial A_\rho}{\partial \varphi} \right] \hat{\mathbf{e}}_z \\ \nabla f &= \frac{\partial f}{\partial \rho} \hat{\mathbf{e}}_\rho + \frac{1}{\rho} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \hat{\mathbf{e}}_\varphi + \frac{\partial f}{\partial z} \hat{\mathbf{e}}_z \quad \nabla^2 f = \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial \rho} \left(\rho \frac{\partial f}{\partial \rho} \right) + \frac{1}{\rho^2} \frac{\partial^2 f}{\partial \varphi^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2}\end{aligned}$$

Coordenadas esféricas

$$\begin{aligned}\nabla \cdot \mathbf{A} &= \frac{1}{r^2} \frac{\partial(r^2 A_r)}{\partial r} + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial(\sin \theta A_\theta)}{\partial \theta} + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial(A_\varphi)}{\partial \varphi} \\ \nabla \times \mathbf{A} &= \left[\frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial(\sin \theta A_\varphi)}{\partial \theta} - \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial A_\theta}{\partial \varphi} \right] \hat{\mathbf{e}}_r \\ &\quad + \left[\frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial A_r}{\partial \varphi} - \frac{1}{r} \frac{\partial(r A_\varphi)}{\partial r} \right] \hat{\mathbf{e}}_\theta + \left[\frac{1}{r} \frac{\partial(r A_\theta)}{\partial r} - \frac{1}{r} \frac{\partial A_r}{\partial \theta} \right] \hat{\mathbf{e}}_\varphi \\ \nabla f &= \frac{\partial f}{\partial r} \hat{\mathbf{e}}_r + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \hat{\mathbf{e}}_\theta + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \hat{\mathbf{e}}_\varphi \\ \nabla^2 f &= \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial f}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \frac{\partial^2 f}{\partial \varphi^2}\end{aligned}$$