Exame Unificado das Pós-graduações em Física

\mathbf{EUF}

2º Semestre/2011

Parte 1 - 10/05/2011

Instruções:

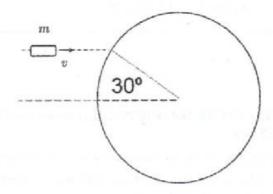
- NÃO ESCREVA O SEU NOME NA PROVA. Ela deverá ser identificada apenas através do código (EUFxxx).
- Esta prova constitui a primeira parte do exame unificado das Pós-graduações em Física.
 Ela contém problemas de: Mecânica Clássica, Física Moderna, Termodinâmica e Mecânica Estatística. Todas as questões têm o mesmo peso.
- O tempo de duração da 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 PÁGINA CORRESPONDENTE DO
 CADERNO DE RESPOSTAS. As folhas serão reorganizadas para 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 (Q1, Q2, ou ...) 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 indicadas por RASCUNHO, que se encontram no fim do caderno de respostas. NÃO AS DESTAQUE. As folhas de rascunho serão descartadas e questões nelas resolvidas serão desconsideradas.
- NÃO escreva nada no formulário; DEVOLVA-O ao fim da prova, pois ele será utilizado amanhã.

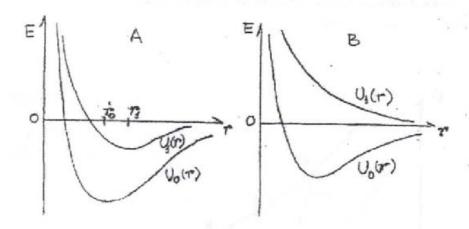
Boa prova!

- Q1. Uma bala de massa m é disparada com velocidade v contra um disco nomogêneo de massa M e raio R, inicialmente parado, que se encontra deitado sobre uma superfície horizontal lisa sem atrito. Suponha que a bala atinja o disco como indicado na figura e fique retida na superfície do disco. Considere que o centro de massa do sistema (disco + bala) após a colisão coincide com o centro do disco. $Dado: I_{disco}^{CM} = \frac{1}{2}MR^2$.
 - (a) Qual é a velocidade do centro do disco após a colisão?
 - (b) Qual é a velocidade angular do sistema (disco + bala) após a colisão?
 - (c) Qual é a variação de energia do sistema devido à colisão?



- Q2. Uma partícula de massa m sob a ação da gravidade g constante está vinculada a se mover no interior da superfície de um cone invertido cuja geratriz forma um ângulo α com o eixo do cone. O vértice do cone está na origem e seu eixo ao longo da direção vertical. O atrito pode ser desprezado.
 - (a) Determine a energia cinética e a energia potencial da partícula. Sugestão: utilize coordenadas esféricas.
 - (b) Escreva a lagrangiana do sistema e obtenha as equações do movimento.
 - (c) Há grandezas físicas conservadas no movimento dessa partícula? Se há, diga quais são essas grandezas, argumentando sobre como chegou à conclusão de que são conservadas.
 - (d) A partir da definição da hamiltoniana, obtenha sua forma explícita em termos das coordenadas e momentos generalizados, e compare-a com a energia mecânica da partícula.
 - (e) Mostre que a partícula em questão pode executar pequenas oscilações radiais em torno de um raio de equilíbrio r₀ e determine sua frequência. Compare o valor obtido com a frequência de revolução no movimento circular.

- Q3. Parte I A figura abaixo apresenta curvas de energia em função da distância r entre os núcleos para duas moléculas diatômicas denominadas A e B. Em cada um dos gráficos são apresentados dois estados de energia: o estado fundamental, U₀(r), e o primeiro estado eletrônico excitado, U₁(r).
 - (a) No caso da molécula A, o que significam r₀ e r₁, indicados nos gráficos?
 - (b) Suponha que a molécula B esteja inicialmente no estado fundamental, mas absorva então um fóton e passe para o primeiro estado eletrônico excitado. O que você espera que aconteça com esta molécula depois disto?



Parte II - A função de onda de um elétron do átomo de hidrogênio no estado 1s é dada por

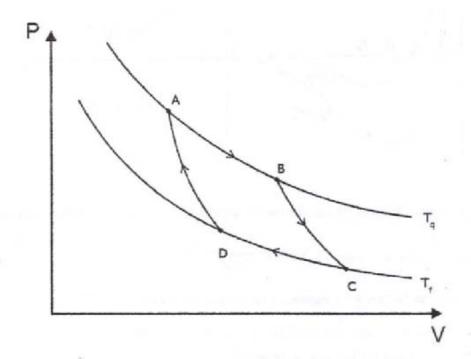
$$\psi(r) = \frac{1}{\sqrt{\pi a_0^3}} e^{-r/a_0}$$
,

onde ao é o raio de Bohr e r é a distância do elétron ao núcleo.

- (c) Calcule a distância r mais provável de se encontrar um elétron no estado 1s.
- (d) Calcule (r), o valor médio de r neste estado.
- Q4. Uma partícula de massa de repouso m_0 , movendo-se inicialmente a uma velocidade $v = \frac{4}{5}c$, medida no referencial do laboratório, efetua uma colisão com um corpo idêntico, inicialmente em repouso no mesmo referencial. Como resultado da colisão, as duas partículas combinam-se para formar uma única partícula de massa M. Considere a mecânica relativística.
 - (a) Quais são o momento linear e a energia total de cada partícula antes da colisão e da partícula composta após a colisão?
 - (b) Qual é a velocidade da partícula composta após a colisão?
 - (c) Qual é a massa M da partícula composta?

Q5. Considere n moles de um gás ideal mono-atômico.

- (a) Usando a primeira lei da termodinâmica, expresse a entropia do gás como função de T, V, e n.
- (b) Um ciclo de Carnot corresponde a: 1) uma expansão isotérmica reversível à temperatura T_q; 2) uma expansão adiabática reversível até a temperatura T_f; 3) uma compressão isotérmica reversível à temperatura T_f; 4) uma compressão adiabática reversível (use a notação da figura). Calcule o trabalho realizado e o calor trocado em cada um dos 4 processos do ciclo de Carnot para n moies de um gás ideal.
- (c) Calcule a eficiência do ciclo.



Exame Unificado das Pós-graduações em Física

EUF

 2° Semestre/2011

Parte 2 - 11/05/2011

Instruções:

- NÃO ESCREVA O SEU NOME NA PROVA. Ela deverá ser identificada apenas através do código (EUFxxx).
- Esta prova constitui a segunda parte do exame unificado das Pós-graduações em Física.
 Ela contém problemas de: Eletromagnetismo, Mecânica Quântica, Termodinâmica e Mecânica Estatística. Todas as questões têm o mesmo peso.
- O tempo de duração da 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 PÁGINA CORRESPONDENTE DO
 CADERNO DE RESPOSTAS. As folhas serão reorganizadas para 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 (Q1, Q2, ou ...) 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 indicadas por RASCUNHO, que se encontram no fim do caderno de respostas. NÃO AS DESTAQUE. As folhas de rascunho serão descartadas e questões nelas resolvidas serão desconsideradas.
- NÃO é necessário devolver o Formulário.

Boa prova!

- Q6. Em uma fábrica de chocolate em pó, utiliza-se tubulações com ar comprimido para mover o chocolate em pó entre diferentes setores. Entretanto, com o atrito, o chocolate acaba ficando eletricamente carregado, de tal forma que temos uma densidade volumétrica uniforme de cargas positivas ρ dentro da tubulação de raio R. Suponha que os tubos são condutores e encontram-se aterrados, e que a constante dielétrica do ar não é alterada pelo chocolate em pó.
 - (a) Calcule o campo elétrico dentro e fora da tubulação, considerando que esta é um cilindro muito longo.
 - (b) Calcule o potencial elétrico dentro e fora da tubulação. Tome V = 0 na parede do tubo.
 - (c) Esboce o gráfico do campo elétrico e do potencial em função da distância ao eixo da tubulação.
 - (d) Se o campo elétrico for maior que um certo valor E₀, podemos ter o rompimento da rigidez dielétrica do ar, resultando numa faísca elétrica. Como o chocolate em pó é muito inflamável, uma faísca no interior da tubulação poderia causar uma explosão. Determine qual condição a tubulação deve satisfazer para evitar este risco.
- Q7. Um plasma pode ser pensado como um gás clássico (não relativístico) de íons positivos e elétrons. Estamos interessados inicialmente na interação de uma onda eletromagnética com os elétrons livres deste plasma, já que estes têm massa muito menor do que os íons positivos.
 - (a) Para uma onda eletromagnética harmônica transversal, seu campo elétrico \vec{E} pode ser expresso na forma:

$$\vec{E} = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)}.$$

Mostre que nas operações envolvendo $\vec{\nabla}$ este operador pode ser substituído por $i\vec{k}$, e as derivadas temporais $\frac{\partial}{\partial t}$ por $-i\omega$. Reescreva as equações de Maxwell usando estes fatos.

Considere que a onda harmônica se propaga na direção z e suponha que o número médio de elétrons por unidade de volume do plasma é n.

(b) Mostre que a densidade de corrente induzida pelo campo elétrico da onda é

$$\vec{J} = i \frac{ne^2}{m\omega} \vec{E} ,$$

onde e e m são, respectivamente, a carga e a massa do elétron, e ω é a frequência da onda. Justifique cuidadosamente suas hipóteses.

- (c) Partindo das equações de Maxwell, obtenha a relação de dispersão ω(k) para a propagação da onda.
- (d) O plasma admite a propagação de ondas com quaisquer frequências? Justifique sua resposta.

Q8. Seja a função de onda de uma partícula em uma dimensão, dada por Ψ(x,t). A densidade de probabilidade ρ(x,t) é definida como ρ(x,t) ≡ Ψ^{*}(x,t)Ψ(x,t). O valor de ρ(x,t) pode mudar no tempo devido ao fluxo de probabilidade saindo ou entrando na região, que se pode expressar como uma equação de continuidade,

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = -\frac{\partial j}{\partial x} \ ,$$

onde j(x,t) é a densidade de corrente de probabilidade.

(a) Dada a equação de Schrödinger,

$$i\hbar\frac{\partial\Psi}{\partial t} = \left[\frac{-\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2} + V(x)\right]\Psi \ ,$$

escreva a derivada temporal de $\rho(x,t)$ em termos de Ψ , Ψ^* e suas derivadas espaciais.

- (b) Obtenha a forma explícita de j(x,t).
- (c) Ache a equação relacionando a derivada do valor esperado da posição, $\frac{d(x)}{dt}$, com o valor esperado do momento, $\langle p \rangle$. Dica: use integração por partes e assuma que as funções Ψ e sua derivada, $\frac{\partial \Psi}{\partial x}$, vão ao infinito mais rápido do que $\frac{1}{x}$.
- Q9. Seja o seguinte hamiltoniano representativo de um sistema físico:

$$\hat{H} = \hbar w_0 (\hat{a}^{\dagger} \hat{a} + 1/2) .$$

Os autoestados deste hamiltoniano são denominados $|n\rangle$, são não-degenerados e satisfazem $\hat{N}|n\rangle = n|n\rangle$, onde n é um número inteiro e $\hat{N} \equiv \hat{a}^{\dagger}\hat{a}$.

- (a) Assuma que os operadores â e â[†] obedecem à relação de comutação [â,â[†]] = 1. Mostre que os estados â|n⟩ e â[†]|n⟩ são autoestados de N̂, usando as relações de comutação. Determine os autovalores correspondentes a estes estados, n' e n", respectivamente.
- (b) Dado que todos os estados |n⟩ são não degenerados, determine a constante de proporcionalidade entre os estados â|n⟩ e os estados |n'⟩ encontrados no item (a). Dica: lembre que todos os estados são normalizados. Assuma que o valor esperado do hamiltoniano em qualquer de seus autoestados seja positivo, ⟨H⟩ ≥ 0, e que â|0⟩ = 0. O que se pode concluir sobre o número de estados |n⟩: ele é finito ou infinito?
- (c) Assuma agora que os operadores \(\hat{a}\) e \(\hat{a}^{\dagger}\) obedecem \(\hat{a}\) relação de anticomutação \(\lambda \hat{a}, \hat{a}^{\dagger}\) + \(\hat{a}^{\dagger}\hat{a}\) = 1. Mostre que os estados \(\hat{a}|n\) e \(\hat{a}^{\dagger}|n\) são autoestados de \(\hat{N}\), usando as relações de anticomutação, e determine os autovalores \(n'\) e \(n''\) correspondentes a estes estados. Dado que todos os estados \(|n'\) são não degenerados, determine a constante de proporcionalidade entre os estados \(\hat{a}|n\) e esses estados \(|n'\). Dica: lembre que todos os estados são normalizados.

- (d) Assumindo, como no item (c), que os operadores â e â[†] obedecem à relação øde anticomutação, que o valor esperado do hamiltoniano em qualquer de seus autoestados seja positivo, ⟨H⟩ ≥ 0, e que â|0⟩ = 0, isto implica que o número de estados |n⟩ é finito. Quais são estes únicos estados |n⟩ não nulos neste caso?
- Q10. A lei de Stefan-Boltzmann diz que a densidade de energia total do campo eletromagnético dentro de uma cavidade em equilíbrio térmico é dada por

$$u(T) = aT^4$$
,

onde a é uma constante.

- (a) Podemos derivar a lei de Stefan-Boltzmann usando argumentos termodinâmicos. Sabendo que, em equilíbrio termodinâmico, a densidade de energia da radiação independe do material que forma as paredes, podemos concluir que qualquer variável extensiva da radiação em uma cavidade deverá ser proporcional ao volume da cavidade e depender apenas da temperatura. Em particular, a energia interna e a entropia da radiação serão U = u(T)V e S = s(T)V, respectivamente. Podemos usar o eletromagnetismo clássico para calcular a pressão de radiação nas paredes da cavidade. Ela tem a forma de P = u(T) usando essas informações e a primeira lei da termodinâmica, demonstre a lei de Stefan-Boltzmann.
- (b) Agora obtenha esse resultado usando física estatística, assumindo que a radiação eletromagnética é um gás de fótons.
 - Calcule a função de partição, Z, e mostre que o número médio de fótons com energia ε_i é

$$\overline{n}_j = -\frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln Z}{\partial \epsilon_j} = \frac{1}{e^{\beta \epsilon_j} - 1} \ ,$$

onde
$$\beta = \frac{1}{k_B T}$$

ii. Obtenha a lei de Stefan-Boltzmann. Você pode usar que o número total de fótons por unidade de volume e frequência entre $[\omega,\omega+d\omega]$ é dado por

$$g(\omega)d\omega = \kappa \frac{\omega^2 d\omega}{e^{\beta \epsilon_u} - 1}$$
,

onde κ é uma constante e $\epsilon_{\omega}=\hbar\omega$ é a energia de um fóton.

Exame Unificado das Pós-graduações em Física

EUF

2º Semestre/2011

FORMULÁRIO

Não escreva nada neste formulário. Devolva-o ao fim do primeiro dia de prova.

Constantes físicas

Velocidade da luz no vácuo

Constante de Planck

hc = 1240 eV nm

Constante de Wien

 $W = 2.898 \times 10^{-3} \text{ m K}$

 $c = 3.00 \times 10^8 \text{ m/s}$

Permeabilidade magnética do vácuo

 $\mu_0 = 4\pi \times 10^{-7} \text{ N/A}^2 = 12,6 \times 10^{-7} \text{ N/A}^2$

 $h = 6.63 \times 10^{-34} \text{ Js} = 4.14 \times 10^{-15} \text{ eV s}$

Permissividade elétrica do vácuo

 $\epsilon_0 = \frac{1}{\mu_0 c^2} = 8,85 {\times} 10^{-12} \ \mathrm{F/m}$

 $\frac{1}{4\pi\epsilon_0} = 8,99 \times 10^9 \text{ Nm}^2/\text{C}^2$

Constante gravitacional

 $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2/\text{kg}^2$

Carga elementar Massa do elétron $e = 1,60 \times 10^{-19} \text{ C}$

Comprimento de onda Compton

 $m_{\rm e} = 9.11 \times 10^{-31} \text{ kg} = 511 \text{ keV/c}^2$

 $\lambda_C = 2.43 \times 10^{-12} \text{ m}$

Massa do próton

 $m_p = 1,673 \times 10^{-27} \text{ kg} = 938 \text{ MeV/c}^2$

Massa do neutron

 $m_n = 1.675 \times 10^{-27} \text{ kg} = 940 \text{ MeV/c}^2$

Massa do dêuteron

 $m_d = 3.344 \times 10^{-27} \text{ kg} = 1.876 \text{ MeV/c}^2$

Massa da partícula α Constante de Rydberg $m_{\alpha} = 6.645 \times 10^{-27} \text{ kg} = 3.727 \text{ MeV/c}^2$ $R_H = 1.10 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$, $R_H hc = 13.6 \text{ eV}$

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

 $k_{\rm B} = 1.38 \times 10^{-23} \text{ J/K} = 8.62 \times 10^{-5} \text{ eV/K}$

Constante molar dos gases

 $R = 8.31 \text{ J mol}^{-1} \text{ K}^{-1}$ $\sigma = 5.67 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4}$

Constante de Stefan-Boltzmann

6.96×108 m Rajo do Sol

 $= 1.99 \times 10^{30} \text{ kg}$ Massa do Sol 5.98×1024 kg Massa da Terra

Raio da Terra $6.37 \times 10^{6} \text{ m}$

1,50×1011 m Distância Sol-Terra

 $1 J = 10^7 erg$

 $1 \text{ eV} = 1.60 \times 10^{-19} \text{ J}$

Constantes numéricas

 $\pi \cong 3.142$ $e \cong 2.718$ $\ln 2 \cong 0,693$ $\ln 3 \cong 1,099$

 $\cos(30^\circ) = \sqrt{3}/2 \cong 0.866$ $sen(30^{\circ}) = 1/2$

 $1/e \cong 0.368$

 $\ln 5 \cong 1,609$

 $\log_{10} e \cong 0.434$

 $\ln 10 \cong 2,303$

Mecânica Q ssica

$$\begin{split} \mathbf{L} &= \mathbf{r} \times \mathbf{p} & \frac{\mathrm{d} \mathbf{L}}{\mathrm{d} t} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} & L_i = \sum_j I_{ij} \omega_j \qquad T_R = \sum_{ij} \frac{1}{2} I_{ij} \omega_i \omega_j \qquad I = \int r^2 dm \\ \mathbf{r} &= r \hat{\mathbf{e}}_r \qquad \mathbf{v} = \dot{r} \hat{\mathbf{e}}_r + r \dot{\theta} \hat{\mathbf{e}}_{\theta} \qquad \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 \qquad \mathbf{v} = \dot{\rho} \hat{\mathbf{e}}_\rho + \rho \dot{\varphi} \hat{\mathbf{e}}_\varphi + \dot{z} \hat{\mathbf{e}}_z \qquad \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 \qquad \mathbf{v} = \dot{r} \hat{\mathbf{e}}_r + r \dot{\theta} \hat{\mathbf{e}}_\theta \\ &+ r \dot{\varphi} \sin \theta \hat{\mathbf{e}}_\varphi \qquad \mathbf{a} = \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{\theta} \sin \theta + 2 \dot{r} \dot{\varphi} \sin \theta \cos \theta \right) \hat{\mathbf{e}}_\theta \\ &+ \left(r \ddot{\varphi} \sin \theta + 2 \dot{r} \dot{\varphi} \sin \theta \cos \theta \right) \hat{\mathbf{e}}_\varphi \\ E &= \frac{1}{2} m r^2 + \frac{L^2}{2 m r^2} + V(r) \qquad V(r) = - \int_{r_0}^r F(r') \mathrm{d} r' \qquad V_{\text{efectivo}} = \frac{L^2}{2 m r^2} + V(r) \\ \int_{R_0}^R \frac{\mathrm{d} r}{\sqrt{E - V(r) - \frac{L}{2 m r^2}}} = \sqrt{\frac{2}{m}} \left(t - t_0 \right) \qquad \dot{\theta} = \frac{L}{m r^2} \\ \frac{\mathrm{d}^2 u}{\mathrm{d}\theta^2} + u &= -\frac{m}{L^2 u^2} F(1/u), \quad u = \frac{1}{r}; \qquad \left(\frac{\mathrm{d} u}{\mathrm{d}\theta} \right)^2 + u^2 = \frac{2 m}{L^2} \left[E - V(1/u) \right] \\ \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_k} \right) - \frac{\partial L}{\partial q_k} = 0, \quad L = T - V \qquad \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_k} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_k} = Q_k \\ Q_k &= \sum_{i=1}^N F_{\mathrm{ts}} \frac{\partial x_i}{\partial u_k} + F_{\mathrm{ts}} \frac{\partial y_i}{\partial q_k} + F_{\mathrm{ts}} \frac{\partial z_i}{\partial q_k} \qquad Q_k = -\frac{\partial V}{\partial u_k} \end{aligned}$$

 $\left(\frac{\mathrm{d}^2 r}{\mathrm{d}t^2}\right)_{\text{rotacin}} = \left(\frac{\mathrm{d}^2 r}{\mathrm{d}t^2}\right)_{\text{five}} - 2\omega \times \mathbf{v}' - \omega \times (\omega \times \mathbf{r}) - \dot{\omega} \times \mathbf{r}$

 $H = \sum_{k=1}^{f} p_{k} \dot{q}_{k} - L; \qquad \dot{q}_{k} = \frac{\partial H}{\partial p_{k}}; \qquad \dot{p}_{k} = -\frac{\partial H}{\partial q_{k}}; \qquad \frac{\partial H}{\partial t} = -\frac{\partial L}{\partial t}$

Eletromagnetismo

$$\begin{split} \oint \mathbf{E} \cdot \mathrm{d}\vec{\ell} + \frac{\partial}{\partial t} \int \mathbf{B} \cdot \mathrm{d}\mathbf{S} &= 0 & \nabla \times \mathbf{E} + \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} &= 0 \\ \oint \mathbf{B} \cdot \mathrm{d}\mathbf{S} &= 0 & \nabla \cdot \mathbf{B} &= 0 \\ \oint \mathbf{D} \cdot \mathrm{d}\mathbf{S} &= Q &= \int \rho \mathrm{d}V & \nabla \cdot \mathbf{D} &= \rho \\ \oint \mathbf{H} \cdot \mathrm{d}\vec{\ell} - \frac{\partial}{\partial t} \int \mathbf{D} \cdot \mathrm{d}\mathbf{S} &= I &= \int \mathbf{J} \cdot \mathrm{d}\mathbf{S} & \nabla \times \mathbf{H} - \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} &= \mathbf{J} \end{split}$$

$$\mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E} + \mathbf{P} = \epsilon \mathbf{E}$$

$$\mathbf{B} = \mu_0 (\mathbf{H} + \mathbf{M}) = \mu \mathbf{H}$$

$$\oint \mathbf{P} \cdot d\mathbf{S} = -Q_P$$

$$\nabla \cdot \mathbf{P} = -\rho_P$$

$$\oint \mathbf{M} \cdot d\vec{\ell} = I_M$$

$$\nabla \times \mathbf{M} = \mathbf{J}_M$$

$$V = -\int \mathbf{E} \cdot d\vec{\ell}$$

$$\mathbf{E} = -\nabla V$$

$$d\mathbf{H} = \frac{I d\vec{\ell} \times \hat{\mathbf{e}}_r}{4\pi r^2}$$

$$\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A}$$

$$d\mathbf{E} = \frac{1}{4\pi \epsilon_0} \frac{dQ}{r^2} \hat{\mathbf{e}}_r$$

$$dV = \frac{1}{4\pi \epsilon_0} \frac{dQ}{r}$$

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

$$\mathbf{G} = I d\vec{\ell} \times \mathbf{B}$$

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

$$\mathbf{G} = \frac{1}{2} (\mathbf{D} \cdot \mathbf{E} + \mathbf{B} \cdot \mathbf{H})$$

$$\mathbf{G} = \mathbf{E} \times \mathbf{H}$$

$$\mathbf{G} = \frac{1}{2} \mathbf{G} \nabla \mathbf{J} + \frac{$$

$(\rho = 0, \mathbf{J} = \mathbf{0}) \Rightarrow \nabla^2 \mathbf{E} = \mu \epsilon \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2}$ $n_1 \operatorname{sen} \theta_1 = n_2 \operatorname{sen} \theta_2$

Relatividade

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

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

$$E = mc^2 = \gamma m_0 c^2 = m_0 c^2 + K \qquad E = \sqrt{(pc)^2 + (m_0 c^2)^2} \qquad p = \gamma m_0 v$$

Mecânica Quantica

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

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

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

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

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

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

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

Física Moderna

$$p = \frac{h}{\lambda}$$
 $E = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$ $E_n = -Z^2 \frac{hcR_H}{n^2}$ $R_T = \sigma T^4$ $\lambda_{\max} T = b$ $L = mvr = n\hbar$ $\lambda' - \lambda = \frac{h}{mc}(1 - \cos\theta)$ $n\lambda = 2d \sin\theta$ $\Delta x \Delta p \ge \hbar/2$

Termodinâmica e Mecânica Estatística

$$U = TS - PV + \mu N$$

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

$$F = U - TS$$

$$G = F + PV$$

$$H = U + PV$$

$$\Phi = U - TS - \mu N = -pV$$

$$\mathrm{d}S=\mathrm{d}Q/T$$

$$SdT - VdP + Nd\mu = 0$$

$$Z = \sum_{i} e^{-\beta E_{i}}$$

$$U\mathrm{d}\left(\frac{1}{T}\right)+V\mathrm{d}\left(\frac{P}{T}\right)+N\mathrm{d}\left(\frac{\mu}{T}\right)=0$$

$$Z(T,V,N) = \int d\Omega e^{-\beta E(\Omega)}$$

$$F(T,V,N) = -k_{\rm B}T \ln Z(T,V,N)$$

$$\beta = \frac{1}{k_{\rm B}T}$$

$$U(T,V,N) = -\frac{\partial \ln Z}{\partial \beta}$$

$$\Xi(T,V,\mu) = \sum_{N} \int d\Omega_N e^{-\beta[E(\Omega_N)-\mu N]}$$
 $\Phi(T,V,\mu) = -k_B T \ln \Xi(T,V,\mu)$

$$\Phi(T,V,\mu) = -k_{\rm B}T \ln \Xi(T,V,\mu)$$

$$S = k_B \ln \Omega$$

$$\tilde{f}(p) = f(x(p)) - x(p)p$$
 (transf. de Legendre)

$$PV = nRT$$
, $U = C_VT$

$$PV^{\gamma} = \text{constante}, \quad \gamma = C_P/C_V = 1 + R/C_V$$

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

$$f_{\mathrm{BE}}(\epsilon) = \frac{1}{\mathrm{e}^{\beta(\epsilon-\mu)} - 1}$$

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

$$C_P = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{PN} = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{PN}$$

Resultados nª cemáticos úteis:

$$\int_{-\infty}^{\infty} x^{2n} e^{-\alpha x^2} dx = \frac{1.3.5...(2n+1)}{(2n+1)2^n \alpha^n} \left(\frac{\pi}{\alpha}\right)^{\frac{1}{2}} \qquad \sum_{k=0}^{\infty} q^k = 1/(1-q), \quad (q < 1)$$

$$\int \frac{du}{u(u-1)} = \ln(1-1/u) \qquad e^{i\theta} = \cos\theta + i \sin\theta$$

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

$$\int \frac{du}{1-u^2} = \frac{1}{2} \ln\left(\frac{1+u}{1-u}\right) \qquad \int_{0}^{\infty} x^n e^{-dy} dx = \frac{n!}{a^{n+1}} \quad (\text{para } a > 0)$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{z^{x-1}}{e^z+1} dz = (1-2^{1-z}) \Gamma(x) \zeta(x) \qquad (\text{para } x > 0)$$

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

$$dV = \rho \, d\rho \, d\phi \, dz \qquad dV = r^2 dr \sin\theta \, d\theta \, d\phi$$

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

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

$$P_{0}(x) = 1 \qquad P_{1}(x) = x \qquad P_{2}(x) = (3x^2 - 1)/2$$

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

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

Coordenadas cartesianas

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

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

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

Coordenadas cilíndricas

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

Coordenadas esféricas

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = \frac{1}{r^2} \frac{\partial (r^2 A_r)}{\partial r} + \frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial (\operatorname{sen} \theta A_{\theta})}{\partial \theta} + \frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial (A_{\varphi})}{\partial \varphi}$$

$$\nabla \times \mathbf{A} = \left[\frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial (\operatorname{sen} \theta A_{\varphi})}{\partial \theta} - \frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial A_{\theta}}{\partial \varphi} \right] \hat{\mathbf{e}}_r$$

$$+ \left[\frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial A_r}{\partial \varphi} - \frac{1}{r} \frac{\partial (r A_{\varphi})}{\partial r} \right] \hat{\mathbf{e}}_{\theta} + \left[\frac{1}{r} \frac{\partial (r A_{\theta})}{\partial r} - \frac{1}{r} \frac{\partial A_r}{\partial \theta} \right] \hat{\mathbf{e}}_{\varphi}$$

$$\nabla f = \frac{\partial f}{\partial r} \hat{\mathbf{e}}_r + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \hat{\mathbf{e}}_{\theta} + \frac{1}{r \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \hat{\mathbf{e}}_{\varphi}$$

$$\nabla^2 f = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial f}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \operatorname{sen} \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\operatorname{sen} \theta \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \operatorname{sen}^2 \theta} \frac{\partial^2 f}{\partial \varphi^2}$$

Teoremas do Cálculo Vetorial

$$\oint \mathbf{A} \cdot d\mathbf{S} = \int (\nabla \cdot \mathbf{A}) \, dV \qquad \qquad \oint \mathbf{A} \cdot d\vec{\ell} = \int (\nabla \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{S}$$