

# Problemas Olímpicos

## Soluções dos problemas do número anterior

**1** Cálculo do trabalho entre duas partículas carregadas. Da mecânica temos, do teorema trabalho-energia, que para sistemas não-conservativos,  $W_{\text{conservativo}} = -\Delta U$ , e  $W_{\text{não-conservativo}} = \Delta K + \Delta U$ , sendo  $K$  e  $U$  as energias cinética e potencial do sistema, respectivamente. Assim,  $W_{\text{não-conservativo}} = \Delta(K + U) = \Delta E$ . No caso em questão, temos

$$\Delta U = \frac{qQ}{4\pi\epsilon_0} \left( \frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right),$$

e

$$\Delta K = \frac{1}{2} m(v_1^2 - v_2^2).$$

Usando ainda que

$$m \frac{v^2}{r} = \frac{qQ}{4\pi\epsilon_0 r^2},$$

obtemos o resultado para o trabalho,

$$W = \frac{qQ}{8\pi\epsilon_0} \left( \frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right).$$

**2** Cálculo de pressão e temperatura em vários estados de um motor de combustão. Para qualquer ponto do ciclo vale a equação de estados:  $PV = RT$ . Para um processo adiabático,  $P_a V_a^\gamma = P_b V_b^\gamma$ , ou em termos da temperatura,  $T_a V_a^{\gamma-1} = T_b V_b^{\gamma-1}$ .

Desta forma basta ir substituindo os valores, resultando:

Estado	1	2	3	4
P (atm)	1	23.37	46.74	2
T (K)	300	738	1476	599.7

**3** Luz branca incidindo em um filme fino de sabão. Do diagrama apresentado na figura, tiramos que

$$AB + BC = \frac{2d}{\cos \beta}.$$

O caminho óptico de A até C é

$$ABC = \frac{2dn}{\cos \beta},$$

e  $AC \sin \alpha = 2d \operatorname{tg} \beta \sin \alpha$  (lembrar

que o caminho óptico em um meio de índice de refração  $n$  é a distância vezes  $n$ ).

Quando a luz viaja de um meio mais denso para outro menos denso, a luz refletida sofre uma mudança de fase de  $\pi$ , correspondendo a um caminho óptico de  $\lambda/2$ . A diferença no caminho óptico entre a luz refletida na superfície superior do filme de sabão e a luz refletida na superfície inferior do filme é

$$D = \frac{2dn}{\cos \beta} - 2d \operatorname{tg} \beta \sin \alpha.$$

A condição para que os dois raios sofram uma interferência construtiva é  $D = (2m + 1)\lambda/2$ , com  $m$  inteiro. Da lei de refração,  $\sin \alpha = n \sin \beta$ ; a mínima espessura ocorrerá para  $m = 0$ . Substituindo os valores fornecidos resulta que a espessura mínima do filme de sabão é

$$d = 0.10 \mu\text{m}.$$

## Soluções dos problemas do volume 3, número 2

**1** A energia liberada por uma bomba atômica. O raio da "bola de fogo" em uma atmosfera de densidade  $\rho$  depende dessa densidade,

do tempo  $t$  após a explosão e da energia  $E$  liberada pela bomba.

a) Usando análise dimensional e a expressão  $E = \rho^x R^y t^z$ , obtém-se

$$E = \rho R^5 t^{-2}.$$

b) Abaixo, uma tabela típica de  $R$  em metros e  $t$  em mili-segundos, obtida da seqüência das fotos do problema.

$t$ (ms)	0.24	0.38	0.52	0.66	0.80	0.94	1.08	1.22	1.36	1.50	1.65	1.79	1.83
$R$ (m)	20.0	25.0	28.0	32.0	35.0	38.0	39.0	41.0	43.0	44.5	46.0	47.0	49.0
$\operatorname{Log} t$	-3.32	-3.42	-3.28	-3.18	-3.10	-3.03	-2.97	-2.91	-2.87	-2.82	-2.78	-2.72	-2.70
$\operatorname{Log} R$	1.30	1.40	1.45	1.51	1.54	1.58	1.59	1.61	1.63	1.65	1.66	1.67	1.69
$5/2 \operatorname{Log} R$	3.25	3.49	3.62	3.76	3.86	2.95	3.98	4.03	4.08	4.13	4.15	4.18	4.23

c) Ao se distribuir os pontos em um papel log-log, uma reta deve ser obtida.

d) O ponto onde a reta corta o eixo log  $t = 0$  vale  $1/2 \log(E/\rho)$ , pois  $5/2 \log R = 1/2 \log(E/\rho) + \log t$ .

Quando  $\log t = 0$ , obtém-se, do gráfico,  $1/2 \log(E/\rho) = 7,0$ . Portanto,  $E = 10^{14}$  J.

e) 1 ton TNT =  $4,2 \times 10^9$  J. Logo  $E = 10^{14}/4,3 \times 10^9 \sim 23.000$  ton TNT ( $\sim 23$  quilotons). A energia da bomba que explodiu em Hiroshima foi estimada como equivalente a cerca de 20 quilotons.

**2** Um sistema estelar binário constituído por uma estrela ordinária de massa  $m_0$  e raio  $R$  e uma estrela de nêutrons de massa  $M$ , girando em torno de um centro de massa comum.

a) Cálculo da distância da Terra ao sistema: a energia total irradiada por segundo é dada por  $4\pi R^2 \sigma T^4$ , onde  $\sigma$  é a constante de Stefan-Boltzman.

A energia incidente sobre uma unidade de área da Terra por segundo é

$$P = \frac{4\pi R^2 \sigma T^4}{4\pi \ell^2}, \text{ o que dá } R = (P/\sigma T^4)^{1/2} \ell.$$

A energia de um fóton é  $hf = hc/\lambda$ ; A massa equivalente de um fóton é  $h/c\lambda$ . Assim, a conservação da energia do fóton dá

$$\frac{hc}{\lambda_0} - \frac{Gm_0}{R} = \frac{h}{c\lambda_0} - \frac{hc}{\lambda},$$

o que leva a

$$R = \frac{Gm_0(\lambda_0 + \Delta\lambda)}{c^2 \Delta\lambda}.$$

Essas duas equações levam a

$$m_0 = \frac{c^2 \Delta\lambda (P/\sigma T^4)^{1/2}}{G(\lambda_0 + \Delta\lambda)} \ell.$$

As estrelas estão girando em torno do centro de massa com velocidades angulares iguais

$$\omega = (2\pi/2\tau) = \pi/\tau.$$

As condições de equilíbrio para as estrelas são

$$\frac{GMm_0}{r_1 + r_2} = m_0 r_1 \omega^2 = M r_2 \omega^2,$$

com

$$r_1 = \ell \frac{\Delta\theta}{2}, \quad r_2 = \ell \frac{\Delta\phi}{2}.$$

Dessas equações acima, obtemos:

$$\ell = \left[ \frac{8c^2 \Delta\lambda (P/\sigma T^4)^{1/2}}{\Delta\phi (\pi/\tau)^2 (\lambda_0 + \Delta\lambda) (\Delta\theta + \Delta\phi)^2} \right]^{1/2}.$$

b) A distância de máxima aproximação das duas estrelas do sistema binário: a conservação do momento angular para a estrela ordinária é

$$mr^2 \omega = m_0 r_0 \omega_0.$$

A conservação do momento angular para  $dm$ :

$$r^2 \omega dm = r_f^2 \omega_f dm,$$

onde  $\omega_f$  é a velocidade angular do anel. O equilíbrio no estado original dá:

$$\omega_0 = \left( \frac{GM}{r_0} \right)^{1/2}, \quad \omega_f = \frac{m_0 r_0}{m r_f^2} \left( \frac{GM}{r_0} \right)^{1/2}.$$

A conservação da energia para  $dm$  leva a

$$\frac{1}{2} dm (v_0^2 + r^2 \omega^2) - \frac{GM dm}{r} = \frac{1}{2} dm r_f^2 \omega_f^2 - \frac{GM dm}{r_f}.$$

Substituindo  $\omega$ , obtém-se

$$v_0^2 + \frac{m_0^2 r_0 GM}{m^2} \left( \frac{1}{r^2} - \frac{1}{r_f^2} \right) - 2GM \left( \frac{1}{r} - \frac{1}{r_f} \right) = 0.$$

Como  $r_0 > r_f$ , se  $r > r_0$  os termos em  $1/r$  e  $1/r^2$  podem ser desprezados. Então

$$r_f = \frac{GM}{v_0^2} \left[ \left( 1 + \frac{m_0^2 r_0 v_0^2}{GM m^2} \right)^{1/2} - 1 \right].$$

Para mostrar que  $r > r_0$ : a variação do momento angular da estrela ordinária em seu sistema de referência é

$$-\frac{GMm}{r^2} + m r \omega^2 - m \frac{dv_r}{dt} = -v_0 \frac{dm_{\text{gas}}}{dt}.$$

Essa equação implica na existência de uma força inicialmente para fora e, portanto,  $r$  começa a crescer. Usando a conservação do momento angular da estrela ordinária,

$$m r \omega^2 = \frac{m_0^2 r_0 \omega_0^2}{m r^3}.$$

Logo, a razão força gravitacional/força centrípeta é proporcional a  $m^2 r$ . A massa  $m$  diminui. Se  $r$  começa também a diminuir após algum tempo, essa razão começa a diminuir, o que é

uma contradição. Logo,  $r > r_0$ .

**3** A lebre perseguindo a raposa. Começemos por calcular o tempo necessário para que a raposa alcance a lebre. Considere a projeção das velocidades ao longo da linha que os conecta. A velocidade relativa da raposa e da lebre ao longo desta linha é

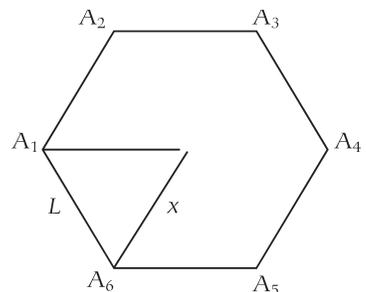
$$v_{\text{rel}} = v(1 - \cos \alpha),$$

de onde obtemos

$$\tau = \frac{L}{v_{\text{rel}}} = \frac{L}{v[1 - \cos \alpha]}$$

que é correta para todos os três casos.

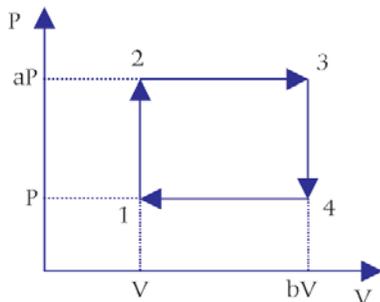
Para se determinar o ponto onde a raposa pega a lebre, construímos um hexágono de lado  $L$ , como o da figura. Partindo do ponto  $A_1$ , movendo-se diretamente para o ponto  $A_2$ , do ponto  $A_2$  para o  $A_3$  e assim por diante (que é como a raposa persegue a lebre).



Ao longo da corrida este hexágono ira girar e encolher, mas mantendo-se regular, de modo que o ponto do encontro dos animais será o centro que se localiza a uma distância  $x$  da posição inicial da raposa. Caso o ângulo fosse de  $90^\circ$  teríamos um quadrado ao invés de um hexágono, e se o ângulo fosse  $40^\circ$ , teríamos um eneágono. Em qualquer caso a distância procurada será

$$x = \frac{L}{2 \sin(\alpha/2)}.$$

**4** Eficiência de uma máquina térmica operando com um gás monoatômico rarefeito em ciclos. Do enunciado do problema podemos desenharmos o ciclo em um diagrama  $PV$ , como mostrado na figura abaixo.



O gás, de  $n$  moles, recebe calor durante os processos 1-2 e 2-3

$$Q = \frac{3}{2}nR(T_3 - T_1) + aP(b - 1)V =$$

$$\left[ \frac{3}{2}(ab - 1) + a(b - 1) \right] PV.$$

O trabalho realizado no ciclo 1-2-3-4-1 será

$$W = [(a - 1)(b - 1)]PV.$$

A eficiência será portanto

$$\eta = \frac{W}{Q} = \frac{(a - 1)(b - 1)}{\frac{3}{2}(ab - 1) + a(b - 1)} = \frac{1 - \frac{1}{a} - \frac{1}{b} + \frac{1}{ab}}{\frac{5}{2} - \frac{1}{b} - \frac{3}{2ab}}$$

ou seja, a eficiência aumenta com  $a$  e  $b$ , e para valores muito grandes de  $a$  e  $b$  ela se aproxima de

$$\eta = 2/5 = 0.4 = 40\%.$$

**5** Capacitor variável de capacitância inicial  $C_0$  carregado a uma ddp  $V$ . A corrente elétrica no circuito é determinada pela queda de tensão sobre o resistor, que é justamente  $I = V/R$ . Como a corrente deve ser estacionária, a queda de tensão no capacitor será também constante, isto é

$$\frac{q_0}{C_0} = \frac{q_0 - \Delta q}{C},$$

em que  $q_0$  é a carga inicial no capacitor,  $\Delta q = It = Vt/R$  é a carga fluindo pelo circuito no instante  $t$ , e  $C$  é a capacitância naquele momento. Segue então que

$$C = C_0 \left( 1 - \frac{\Delta q}{q_0} \right) = C_0 \left( 1 - \frac{t}{RC_0} \right).$$

A variação na energia do sistema é igual ao trabalho realizado pelas forças externas,

$$\left( \frac{CV^2}{2} - \frac{C_0V^2}{2} \right) + I^2Rt = Pt,$$

em que  $P$  é a potência das forças externas. Com isso obtemos

$$P = \frac{V^2}{2R}.$$

## Novos problemas

(Selecionados da extinta revista Quantum, da Associação de Professores da Rússia)

**1** Uma esteira rolante: Uma pessoa sobe a partir do chão em uma primeira esteira rolante em movimento, e então passa para outra esteira que anda mais rapidamente, e assim sucessivamente. Considere a primeira esteira rolando com uma velocidade constante  $v_1 = 2$  m/s. Uma pessoa sobe nela perpendicularmente à sua direção de movimento. Ao subir, a pessoa fica firmemente na esteira (não ocorre deslizamento), e então passa para a segunda esteira também entrando perpendicularmente ao seu movimento. A carga máxima projetada para tais esteiras (número de pessoas subindo nelas) é de  $N = 10$  pessoas/s, e a massa média das pessoas é suposta ser  $M = 80$  kg. Qual é a força mínima necessária para puxar a esteira horizontalmente a uma velocidade constante? Que força deve ser aplicada na segunda esteira

para que ela se mova com velocidade constante de  $v_2 = 3$  m/s? Suponha que o número de pessoas em cada esteira seja o mesmo.

**2** Célula solar: um voltímetro multiescala é composto de um microamperímetro sensível e um conjunto de resistências em série é usado para se estudar uma célula solar. Quando ele é conectado à célula usando 1-volt de escala, lê-se  $V_1 = 0.7$  V, e usando a escala de 10 V lê-se  $V_2 = 2.6$  V. Qual seria a leitura se a escala usada for de 100 V? É sabido que sob iluminação constante uma célula solar é uma fonte de força eletromotriz acoplada com uma grande resistência em série.

**3** Circuito oscilante: Um capacitor em um circuito com a chave  $S$  aberta é carregado até um

potencial  $V_0$  (veja a figura abaixo). A chave é então fechada, e após algum tempo a corrente cessa. Qual deve ser  $V_0$  de modo a carregar o capacitor para que a voltagem estacionária  $V_{ss} = 1$  V com sua polaridade oposta à sua polaridade inicial? Suponha que a força eletromotriz de cada bateria seja  $E = 1.5$  V e que os diodos sejam ideais.

