

SÈRIE 4

P1

a) conservació de l'energia: $\frac{1}{2}kx^2 = \frac{1}{2}mv_0^2$ [0,4] $\Rightarrow v_0 = \sqrt{\frac{kx^2}{m}} = \sqrt{\frac{2,5 \cdot 10^5 \cdot 1^2}{1000}} = 15,8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$ [0,6]

b) conservació de l'energia: $\frac{1}{2}mv_0^2 = \frac{1}{2}mv^2 + mgh$ [0,4]; $v = \sqrt{v_0^2 - 2gh} = \sqrt{15,8^2 - 2 \cdot 9,8 \cdot 10} = 7,32 \frac{\text{m}}{\text{s}}$ [0,6]

c) $W = \Delta E_m$; $|W| = |\vec{F} \cdot \Delta \vec{r}| = |F_f| \frac{h}{\sin 45}$ [0,4]

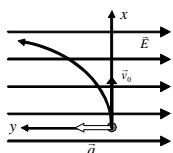
$$|\Delta E_m| = mgh + \frac{1}{2}mv^2 = 1.000 \cdot 9,8 \cdot 10 + \frac{1}{2} \cdot 1.000 \cdot 7,32^2 = 1,25 \cdot 10^5 \text{ J}$$
 [0,4];

$$|F_f| = \frac{|W| \sin 45}{h} = \frac{|\Delta E_m| \sin 45}{h} = 8,82 \cdot 10^3 \text{ N}$$
 [0,2]

Resposta alternativa: $\begin{cases} v_{\text{fi}} = v_{\text{ini}} + at \\ d = v_{\text{ini}}t + \frac{1}{2}at^2 \end{cases} \quad \begin{aligned} a &= \frac{v_{\text{ini}}(v_{\text{fi}} - v_{\text{ini}})}{d} + \frac{(v_{\text{fi}} - v_{\text{ini}})^2}{2d} = -\frac{7,32^2}{2 \cdot \frac{10}{\sin 45}} = -1,89 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \quad [0,4]; \\ mg \sin 45 - F_f &= ma \quad [0,4]; \\ F_f &= m(g \sin 45 - a) = 1000 \cdot (9,8 \sin 45 + 1,89) = 8,82 \cdot 10^3 \text{ N} \quad [0,2] \end{aligned}$

Q1

$F = ma = qE \Rightarrow a = \frac{qE}{m} = 7,03 \cdot 10^{15} \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$ constant, la direcció i el sentit estan indicats a la figura [0,4]



[0,3]

La trajectòria és una paràbola, ja que $F_x = 0$; $F_y = \text{constant}$ [0,2]

$$\begin{cases} x = v_0 t \\ y = \frac{1}{2}at^2 = \frac{1}{2} \frac{qE}{m} t^2 \end{cases} \quad y = \frac{1}{2} \frac{qE}{mv_0^2} x^2; \quad y = 3,51 \cdot 10^3 x^2$$
 [0,1]

Q2

$n_1 \sin i = n_2 \sin r$ [0,3]; $\Rightarrow n_2 = \frac{n_1 \sin i}{\sin r} = \frac{1 \cdot \sin 20^\circ}{\sin 14,90^\circ} = 1,33$ [0,7]

OPCIÓ A

P2

a)

$$\text{Equació general: } y(x,t) = A \sin(\omega t - kx + \varphi).$$

En el nostre cas, $y(x,t) = 0,03 \cdot \sin(2\pi t - \pi x)$: $A=0,03\text{m}$, $\omega=2\pi \text{ rad/s}$; $k=\pi \text{ rad/m}$; $\varphi=0$ **[0,3]**

$$k = \frac{\omega}{v}; v = \frac{\omega}{k} = 2 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad \text{[0,3]}$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T} \Rightarrow T = \frac{2\pi}{\omega} = 1\text{s} \quad \text{[0,2]}; k = \frac{2\pi}{\lambda} \Rightarrow \lambda = \frac{2\pi}{k} = 2,0\text{m} \quad \text{[0,2]}$$

b)

$$\text{Velocitat d'oscil·lació: } v_{\text{oscil}} = \frac{dy}{dt} = A\omega \cos(\omega t - kx + \varphi) \quad \text{[0,2]}$$

$$\text{En el nostre cas: } v_{\text{oscil}} = \frac{dy}{dt} = 0,19 \cdot \cos(2\pi t - \pi x) \quad \text{[0,4]}$$

$$v_{\text{oscil MAXIMA}} = 0,19 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad \text{[0,4]}$$

c)

$$y(x=0,75; t=2) = 0,03 \cdot \sin(2\pi \cdot 2 - \pi \cdot 0,75) = -0,021\text{m} \quad \text{[0,5]}$$

$$v_{\text{oscil}}(x=0,75; t=2) = 0,03 \cdot 2 \cdot \pi \cos(2\pi \cdot 2 - \pi \cdot 0,75) = -0,13 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad \text{[0,5]}$$

Q3

a) És una recta de pendent: $\frac{60 \cdot 10^{-3}}{0,6} = 0,1 \frac{\text{T}}{\text{s}}$ **[0,2]**. Equació: $B = 0,1t$ (en T) **[0,3]**

b) Flux: $\Phi = BS = 0,1t(50 \cdot 10^{-4}) = 5 \cdot 10^{-4}t$ (Wb) **[0,2]**

$$|\varepsilon_{\text{ind}}| = \left| \frac{d\Phi}{dt} \right| = 5 \cdot 10^{-4} \text{ V} \quad \text{[0,3]}$$

Q4

L'energia mecànica del cometa es conserva, ja que només hi actua la força d'atracció gravitatorià que és conservativa. L'energia mecànica del cometa és igual a l'energia potencial gravitatorià més l'energia cinètica. **[0,4]**

En el punt de l'òrbita més proper al Sol, l'energia potencial gravitatorià, $E_p = -G \frac{Mm}{r}$, és mínima (mínima distància), per tant, l'energia cinètica serà màxima i, per tant la velocitat del cometa en aquest punt serà màxima. **[0,3]**

Anàlogament, en el punt de l'òrbita més allunyat del Sol, la velocitat serà mínima. **[0,3]**

OPCIÓ B

P2

a)

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = 1,45 \cdot 10^{-4} \frac{\text{rad}}{\text{s}} \quad [\mathbf{0,2}]; \text{ on } T = 12 \text{ h} = 4,32 \cdot 10^4 \text{ s} \quad [\mathbf{0,1}]$$

$$\vec{F} = m\vec{a}; G \frac{Mm}{r^2} = m\omega^2 r \quad [\mathbf{0,4}]; r = \left(\frac{GM}{\omega^2} \right)^{\frac{1}{3}} = 26,6 \cdot 10^6 \text{ m} \quad [\mathbf{0,1}];$$

altura sobre la superfície terrestre: $h = r - R_T = 20,2 \cdot 10^6 \text{ m}$ **[0,2]**

b) $v = \omega r; v = 3,87 \cdot 10^3 \text{ m/s}$ **[0,4];**

$$E_m = E_p + E_c; E_m = -G \frac{Mm}{r} + \frac{1}{2}mv^2 \quad [\mathbf{0,4}]; E_m = -1,12 \cdot 10^9 \text{ J} \quad [\mathbf{0,2}]$$

c) $r' = R_T + h' = R_T + 2h = 6,38 \cdot 10^6 + 2 \cdot 20,2 \cdot 10^6 = 4,68 \cdot 10^7 \text{ m}$ **[0,1]**

$$G \frac{Mm}{r'^2} = m \frac{v^2}{r'}; v = \sqrt{G \frac{M}{r'}} = 2,92 \cdot 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad [\mathbf{0,4}]$$

$$v' = \frac{2\pi r'}{T'} \quad [\mathbf{0,3}]; T' = \frac{2\pi r'}{v'} = \frac{2\pi \cdot 4,68 \cdot 10^7}{2,92 \cdot 10^3} = 1,01 \cdot 10^5 \text{ s} = 1,17 \text{ dies} \quad [\mathbf{0,2}]$$

Les dues qüestions de l'opció B puntuuen entre totes dues un mínim de 0 punts i un màxim de 2 punts. Una resposta correcta es puntuua amb 0,50 punts, una resposta en blanc són 0 punts i una resposta errònia es puntual amb -0,25 punts. Si la suma de les notes de les dues qüestions és negativa puntuueu amb un zero. No poseu puntuacions totals negatives

Q3

1. C
2. B

Q4

1. C
2. A