

# Proba de Avaliación do Bacharelato Código: 23 para o Acceso á Universidade

# **XULLO 2019**

# **FÍSICA**

Puntuación máxima: Cuestións 4 puntos (1 cada cuestión, teórica ou práctica). Problemas 6 puntos (1 cada apartado). Non se valorará a simple anotación dunha opción como solución ás cuestións. As respostas deben ser razoadas. O/A alumno/a elixirá unha das dúas opcións.

# **OPCIÓN A**

- <u>C.1.</u> A distancia focal dun sistema formado por unha lente converxente de 2 dioptrías e outra diverxente de 4,5 dioptrías é: A) 2,5 m. B) -0,65 m. C) -0,4 m.
- <u>C.2.</u> As liñas de forza do campo eléctrico: A) Son pechadas. B) En cada punto son perpendiculares ás superficies equipotenciais. C) Poden cortarse.
- C.3. Unha partícula de masa *m* e carga *q* penetra nunha rexión onde existe un campo magnético uniforme de módulo *B* perpendicular á velocidade *v* da partícula. O raio da órbita descrita: A) Aumenta se aumenta a enerxía cinética da partícula. B) Aumenta se aumenta a intensidade do campo magnético. C) Non depende da enerxía cinética da partícula.
- C.4. Determina graficamente o índice de refracción dun vidro a partir da seguinte  $\phi_{i}/^{\circ}$  a luz. Estima a súa  $\phi_{r}/^{\circ}$   $\phi_{r}$
- <u>P.1.</u> Considera dúas masas de 2 kg e 4 kg fixas sobre o eixe X na orixe e a x = 6 m, respectivamente. Calcula: a) As coordenadas dun punto no que o campo gravitacional resultante valla cero. b) O potencial gravitacional en x = 2 m;. c) O traballo realizado pola forza do campo gravitacional para levar unha masa de 6 kg desde ese punto ata o infinito. Interpreta o signo do resultado. DATO:  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$ .
- P.2. Ilumínase un metal con luz monocromática dunha certa lonxitude de onda. Se o traballo de extracción é de  $4.8\cdot10^{-19}$  J e o potencial de freado é de 2.0 V, calcula: a) A velocidade máxima dos electróns emitidos. b) A lonxitude de onda da radiación incidente. c) Representa graficamente a enerxía cinética máxima dos electróns emitidos en función da frecuencia da luz incidente. DATOS:  $|q_e| = 1.6\cdot10^{-19}$  C;  $m_e = 9.1\cdot10^{-31}$  kg;  $h = 6.63\cdot10^{-34}$  J·s<sup>-1</sup>; c= $3\cdot10^8$  m·s<sup>-1</sup>.

#### **OPCIÓN B**

- <u>C.1.</u> O  $_{90}^{232}$ Th desintégrase emitindo 6 partículas  $\alpha$  e 4 partículas  $\beta$ , o que dá lugar a un isótopo estable do chumbo de número atómico: A) 82. B) 78. C) 74.
- <u>C.2.</u> A expresión que relaciona a enerxía mecánica dun satélite que describe unha órbita circular arredor dun planeta e a súa enerxía potencial é: A)  $E_m = -E_p$ . B)  $E_m = -\frac{1}{2} E_p$ . C)  $E_m = \frac{1}{2} E_p$ .
- <u>C.3.</u> Unha superficie plana separa dous medios de índices de refracción distintos  $n_1$  e  $n_2$ . Un raio de luz incide desde o medio de índice  $n_1$ . Razoa cal das afirmacións seguintes é verdadeira: A) O ángulo de incidencia é maior que o ángulo de reflexión. B) Os ángulos de incidencia e de refracción son sempre iguais. C) Se  $n_1 < n_2$  non se produce reflexión total.
- <u>C.4.</u> Na práctica de óptica xeométrica traballas con lentes converxentes e obtés imaxes nunha pantalla variando a distancia entre o obxecto e a lente. Xustifica con diagramas de raios os casos nos que non obtés imaxes na pantalla.
- P.1. Un electrón acelérase desde o repouso mediante unha diferenza de potencial de  $1,0\cdot10^3$  V, penetrando a continuación, perpendicularmente, nun campo magnético uniforme de 0,20 T. Calcula: a) A velocidade do electrón ao entrar no campo magnético. b) O raio da traxectoria do electrón. c) O módulo, a dirección e o sentido do campo eléctrico uniforme necesario para que o electrón non experimente desviación ao seu paso pola rexión na que existen o campo eléctrico e o magnético. DATOS:  $q_e = -1,6\cdot 10^{-19}$  C;  $m_e = 9,1\cdot10^{-31}$  kg.
- P.2. Nunha corda propágase unha onda dada pola ecuación y(x, t) = 0.04 sen 2  $\pi$  (2 x 4 t), onde as lonxitudes exprésanse en metros e o tempo en segundos. Calcula: a) A frecuencia, o número de onda, a lonxitude de onda e a velocidade de propagación da onda. b) A diferenza de fase, nun instante determinado, entre dous puntos da corda separados 1 m e comproba se devanditos puntos están en fase ou en oposición. c) Os módulos da velocidade e aceleración máximas de vibración dos puntos da corda.

# Solucións

# OPCIÓN A

- C.1. A distancia focal dun sistema formado por unha lente converxente de 2 dioptrías e outra diverxente de 4,5 dioptrías é:
- 0

- A) 2,5 m.
- B) -0,65 m. C) -0,4 m.

(A.B.A.U. extr. 19)

#### Solución: C

Como non dan a distancia entre as lentes, supoño que están unidas. Nese caso:

$$P = P_1 + P_2 = 2 + (-4,5) = -2,5$$
 dioptrías

$$P = \frac{1}{f} \Rightarrow f = \frac{1}{P} = \frac{1}{-2.5 \text{ [m}^{-1}]} = -0.4 \text{ m}$$

- C.2. As liñas de forza do campo eléctrico:
  - A) Son pechadas.
  - B) En cada punto son perpendiculares ás superficies equipotenciais.
  - C) Poden cortarse.

(A.B.A.U. extr. 19)

#### Solución: B

As superficies equipotenciais son aquelas formadas polos puntos nos que o potencial eléctrico vale o mesmo. Se o campo eléctrico non fose perpendicular á superficie, tería unha compoñente paralela a ela e, ao colocar unha carga eléctrica nun punto da superficie sufriría unha forza e desprazaríase. Pero isto non ocorre porque as cargas só se desprazan se hai unha diferenza de potencial, que non é o caso.

As outras opcións.

A. Falsa. As liñas de forza dun campo electrostático xorden das cargas positivas (fontes) e terminan nas cargas negativas (sumidoiros). Son abertas.

C. Falsa. Por definición, as liñas de forza debúxanse de forma que o campo eléctrico sexa tanxente a elas en cada punto. O campo eléctrico nun punto é único. Se as liñas de forza cortásense, habería dúas tanxentes e dous vectores de campo eléctrico.

- C.3. Unha partícula de masa *m* e carga *q* penetra nunha rexión onde existe un campo magnético uniforme de módulo *B* perpendicular á velocidade *v* da partícula. O raio da órbita descrita:
  - A) Aumenta se aumenta a enerxía cinética da partícula.
  - B) Aumenta se aumenta a intensidade do campo magnético.
  - C) Non depende da enerxía cinética da partícula.

(A.B.A.U. extr. 19)

# Solución: B

A forza magnética,  $\overline{F}_B$ , sobre unha carga, q, que se despraza no interior dun campo magnético,  $\overline{B}$ , cunha velocidade,  $\overline{v}$ , vén dada pola lei de Lorentz:

$$\overline{F}_B = q (\overline{v} \times \overline{B})$$

Esta forza é perpendicular en todos os puntos á dirección de avance da partícula, polo que describe traxectoria circular con velocidade de valor constante xa que a aceleración só ten compoñente normal  $a_N$ .

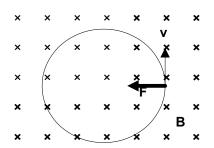
Se só actúa a forza magnética:

$$\Sigma \overline{F} = \overline{F}_{R}$$

Aplicándoa 2.ª lei de Newton:

$$\Sigma \overline{F} = m \cdot \overline{a}$$

$$F_B = m \cdot a = m \cdot a_N = m \frac{v^2}{R}$$



Usando a expresión da lei de Lorentz (en módulos) para a forza magnética quedaría:

$$|q| \cdot B \cdot v \cdot \operatorname{sen} \varphi = m \frac{v^2}{R}$$

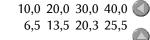
Se as partículas entran perpendicularmente ao campo, sen  $\varphi=1$ . Despexando o raio, R:

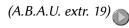
$$R = \frac{m \cdot v}{q \cdot B}$$

Se aumenta a enerxía cinética, aumenta a velocidade e, como se ve na ecuación anterior, aumenta tamén o raio da traxectoria.

N.° exp. C.4. Determina graficamente o índice de refracción dun vidro a partir da seguinte táboa de valores dos ángulos de incidencia,  $\varphi_i$ , e de refracción,  $\varphi_r$ ,  $\varphi_r/^\circ$ 







#### Solución:

<u>DETERMINACIÓN DO ÍNDICE DE REFRACCIÓN DUN MEDIO</u> en <u>Prácticas: Orientacións xerais</u> do *Grupo de Traballo*.

A lei de Snell pode resumirse na ecuación:

da luz. Estima a súa incerteza.

$$n_{\rm i} \cdot {\rm sen} \ \varphi_{\rm i} = n_{\rm r} \cdot {\rm sen} \ \varphi_{\rm r}$$

Se o medio de incidencia é o aire,  $n_i = 1$ , o índice de refracción do vidro será

$$n_{\rm r} = \frac{{\rm sen}\,\varphi_{\rm i}}{{\rm sen}\,\varphi_{\rm r}}$$

Se facemos unha representación gráfica de sen  $\varphi_r$  fronte a sen  $\varphi_i$ , a pendente da gráfica será a inversa do índice de refracción.

sen 
$$\varphi_{\rm r} = (1 / n_{\rm r}) \cdot \text{sen } \varphi_{\rm i}$$

Faise unha táboa calculando os senos dos ángulos de incidencia e refracción.

N.º exp.	$arphi_{i}/^{\circ}$	$arphi_{ m r}/^\circ$	sen $arphi_{ ext{i}}$	sen $\varphi_{r}$
1	10	6,5	0,174	0,113
2	20	13,5	0,342	0,233
3	30	20,3	0,500	0,347
4	40	25,5	0,643	0,431

Nunha folla de cálculo represéntanse nunha gráfica sen  $\varphi_r$  fronte a sen  $\varphi_i$  e trázase a liña de tendencia que pasa pola orixe de coordenadas.

A inversa da pendente será o índice de refracción:

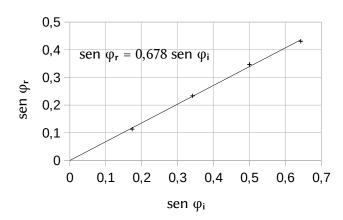
$$n_{\rm r} = \frac{{\rm sen}\,\varphi_{\rm i}}{{\rm sen}\,\varphi_{\rm r}} = \frac{1}{0.678} = 1.47$$

A incerteza depende da incerteza das medidas (medio grao?) e do cálculo. O máis sinxelo é poñelo en función das cifras significativas.

$$n_{\rm r} = 1.47 \pm 0.01$$

Se non se ten unha folla de cálculo trázase a ollo a recta polos puntos. Nese caso a incerteza vai ser moito maior.

$$n_{\rm r} = 1.5 \pm 0.1$$



- P.1. Considera dúas masas de 2 kg e 4 kg fixas sobre o eixe X na orixe e a x = 6 m, respectivamente. Calcula:
  - a) As coordenadas dun punto no que o campo gravitacional resultante valla cero
  - b) O potencial gravitacional en x = 2 m.
  - c) O traballo realizado pola forza do campo gravitacional para levar unha masa de 6 kg desde ese punto ata o infinito. Interpreta o signo do resultado.

DATO: 
$$G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$$
.

(A.B.A.U. extr. 19)

Cifras significativas: 3

 $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$ 

 $M_0 = 2,00 \text{ kg}$ 

 $M_1 = 4,00 \text{ kg}$ 

 $x_1 = 6,00 \text{ m}$ 

 $x_2 = 2,00 \text{ m}$ 

m = 6,00 kg

 $x_0 = 0 \text{ m}$ 

*x*, *y* 

 $V_2$ 

**Rta.**: a) 
$$x = 2.5$$
 m; b)  $V = -1.3 \cdot 10^{-10}$  J/kg; c)  $W = -8.0 \cdot 10^{-10}$  J.

#### Datos

Masa na orixe

Masa no eixo X

Coordenada x da masa na orixe

Coordenada x da masa no eixo X

Coordenada x para calcular o potencial

Masa que se leva ao infinito

Constante da gravitación universal

#### Incógnitas

Coordenadas dun punto no que o campo gravitacional resultante valla cero

Potencial gravitacional en x = 2 m

Traballo da forza do campo para levar 6 kg desde x = 2 m ata o infinito

#### **Ecuacións**

Lei de Newton da gravitación universal

(forza que exerce cada masa puntual sobre cada unha das outras)

Intensidade do campo gravitacional que exerce unha masa M puntual nun punto a unha distancia r

$$\vec{F}_{G} = -G \frac{M \cdot m}{r^2} \vec{u}_{r}$$

$$\vec{g} = \frac{\vec{F}_{G}}{m} = -G \frac{M}{r^{2}} \vec{u}_{r}$$

 $V = -G \frac{M}{r}$ 

Potencial gravitacional nun punto debido a unha masa M que dista r do punto

Traballo do campo cando se despraza unha masa desde o punto 1 ao punto 2

$$E_{p} = m \cdot V = -G \frac{M \cdot m}{r}$$

$$W_{1\rightarrow 2} = E_{p1} - E_{p2} = -\Delta E_{p}$$

#### Solución:

a) O punto deberá estar no eixe X entre as dúas masas. A súa coordenada  $\gamma$  será  $\gamma = 0$ .

O principio de superposición di que a intensidade de campo gravitacional nun punto, debido á presencia de varias masas, é a suma vectorial dos campos producidos  $rac{g_0}{g_0}$   $rac{g_1}{g_1}$ 

nese punto por cada masa, coma se o resto das masas non estivese presente.

Para determinar o campo nun punto, calcúlanse os campos creados nese punto por cada masa, e despois súmanse os vectores.

A forza de atracción gravitacional entre dúas masas puntuais ou esféricas, M e m, vén dada pola lei da gravitación de Newton. G é a constante da gravitación universal e  $\overline{\boldsymbol{u}}_{r}$  o vector unitario na liña que une as masas

$$\vec{F} = -G \frac{M \cdot m}{r^2} \vec{u}_r$$

O campo gravitacional nun punto situado a unha distancia, r, dunha masa puntual, M, é a forza sobre a unidade de masa situada nese punto.

$$\vec{g} = \frac{\vec{F}}{m} = \frac{-G\frac{M \cdot m}{r^2} \vec{u}_r}{m} = -G\frac{M}{r^2} \vec{u}_r$$

Para calcular a súa coordenada x. escríbense as expresións dos campos gravitacionais creados nese punto polas masas, e aplícase a condición de que o campo resultante é nulo.

O campo gravitacional nese punto creado pola masa situada na orixe é:

$$\vec{g}_0 = -G \frac{M_0}{r_0^2} \vec{u}_r = -6.67 \cdot 10^{-11} \left[ \text{N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \right] \frac{2.00 \text{ [kg]}}{x^2} \vec{i} = \frac{-1.33 \cdot 10^{-10}}{x^2} \vec{i} \text{ m/s}^2$$

O campo gravitacional nese punto creado pola masa situada en  $x_1 = 6$  [m] é:

$$\vec{\boldsymbol{g}}_{1} = -G \frac{M_{1}}{r_{1}^{2}} \vec{\boldsymbol{u}}_{r} = -6.67 \cdot 10^{-11} \left[ \text{N} \cdot \text{m}^{2} \cdot \text{kg}^{-2} \right] \frac{4.00 \left[ \text{kg} \right]}{(6.00 - x)^{2}} (-\vec{\boldsymbol{i}}) = \frac{2.67 \cdot 10^{-10}}{(6.00 - x)^{2}} \vec{\boldsymbol{i}} \text{ m/s}^{2}$$

Polo principio de superposición, o campo gravitacional é a suma vectorial dos dous campos.

$$\frac{\overline{g} = \overline{g}_0 + \overline{g}_1 = \overline{\mathbf{0}}}{x^2} + \frac{2.67 \cdot 10^{-10}}{(6.00 - x)^2} = 0$$

$$\frac{(6.00 - x)^2}{x^2} = \frac{2.67 \cdot 10^{-10}}{1.33 \cdot 10^{-10}} = 2.00$$

$$6.00 - x = \pm \sqrt{2.00} x$$

$$x = \frac{6.00}{1 + \sqrt{2.00}} = 2.48 \text{ m}$$

Análise: A solución é aceptable, posto que se atopa entre as dúas masas. A outra solución,

 $x = \frac{6,00}{1 - \sqrt{2,00}} = -14,5 \text{ m}$  estaría nun punto no que ambos os campos serían do mesmo sentido e non se anularían.

O potencial gravitacional nun punto, debido á presencia de varias masas, é a suma dos potenciais producidos nese punto por cada masa, coma se o resto das masas non estivese presente.

Para determinar o potencial gravitacional nun punto, calcúlanse os potenciais creados nese punto por cada masa, e despois súmanse.

A ecuación do potencial gravitacional, V, nun punto situado a unha distancia, r, dunha masa puntual, Q, é:

$$V = -G \frac{M}{r}$$

G é a constante da gravitación universal.

b) Calcúlase o potencial gravitacional no punto x = 2 [m] creado pola masa situada na orixe:

$$V_0 = -G \frac{M_0}{r_0} = -6.67 \cdot 10^{-11} \left[ \text{N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \right] \frac{2.00 \left[ \text{kg} \right]}{2.00 \left[ \text{m} \right]} = -6.67 \cdot 10^{-11} \text{ J/kg}$$

Calcúlase o potencial gravitacional no punto x = 2 [m] creado pola masa situada no punto x = 6 [m]:

$$V_1 = -G \frac{M_1}{r_1} = -6.67 \cdot 10^{-11} \left[ \text{N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \right] \frac{4.00 \left[ \text{kg} \right]}{6.00 - 2.00 \left[ \text{m} \right]} = -6.67 \cdot 10^{-11} \text{ J/kg}$$

O potencial gravitacional é a suma.

$$V = V_0 + V_1 = (-6.67 \cdot 10^{-11} [J/kg]) + (-6.67 \cdot 10^{-11} [J/kg]) = -1.33 \cdot 10^{-10} J/kg$$

O campo gravitacional é un campo conservativo, porque o traballo realizado pola forza do campo, cando unha masa se move entre dous puntos, é independente do camiño seguido e depende só dos puntos inicial e final. Defínese unha función escalar chamada enerxía potencial, Ep, asociada ao campo vectorial de forzas, de tal xeito que o traballo realizado pola forza do campo ao mover unha masa entre dous puntos é igual á variación da enerxía potencial entre estes dous puntos, cambiada de signo.

$$W = -\Delta E_{\rm p}$$

Tamén se define outra magnitude escalar, chamada potencial gravitacional, que é igual á enerxía potencial da unidade de masa.

$$V = \frac{E_{\rm p}}{m}$$

O traballo realizado pola forza de campo, cando unha masa se move do punto A ao punto B, é:

$$W_{A\to B} = -\Delta E_p = -(E_{pB} - E_{pA}) = (E_{pA} - E_{pB}) = m \cdot V_A - m \cdot V_B = m (V_A - V_B)$$

c) Por definición, a enerxía potencial (e o potencial) no infinito é nula, polo que o traballo da resultante das forzas gravitacionais cando se leva a masa en x = 2 [m] ata o infinito é:

$$W_{2\to\infty} = -\Delta E_p = -(E_{p\infty} - E_{p2}) = E_{p2} - E_{p\infty} = E_{p2} = m \cdot V_2 = 6{,}00 \text{ [kg]} \cdot (-1{,}33 \cdot 10^{-10} \text{ [J/kg]}) = -8{,}00 \cdot 10^{-10} \text{ J}$$

O traballo das forzas gravitacionais é negativo, (a forza do campo oponse ao desprazamento cara ao infinito) e o traballo deberá facelo algunha forza externa.

- P.2. Ilumínase un metal con luz monocromática dunha certa lonxitude de onda. Se o traballo de extracción é de 4,8·10<sup>-19</sup> J e o potencial de freado é de 2,0 V, calcula:
  - a) A velocidade máxima dos electróns emitidos.
  - b) A lonxitude de onda da radiación incidente.
  - c) Representa graficamente a enerxía cinética máxima dos electróns emitidos en función da frecuencia da luz incidente.

DATOS:  $|q_e| = 1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$ ;  $m_e = 9.1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$ ;  $h = 6.63 \cdot 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s}^{-1}$ ;  $c = 3 \cdot 10^8 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$ . (A.B.A.U. extr. 19) **Rta.:** a)  $v = 8.4 \cdot 10^5$  m/s; b)  $\lambda = 250$  nm.

Cifras significativas: 2

Burco	etj. tio etg. tiljtetit titie. 2
Traballo de extracción do metal	$W_{\rm e} = 4.8 \cdot 10^{-19}  \rm J$
Potencial de freado	V = 2,0 V
Constante de Planck	$h = 6.63 \cdot 10^{-34} \text{J} \cdot \text{s}$
Velocidade da luz no baleiro	$c = 3.0 \cdot 10^8 \text{ m/s}$
Carga do electrón	$ e  = 1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$
Masa do electrón	$m_{\rm e} = 9.1 \cdot 10^{-31}  \rm kg$
Incógnitas	
Velocidade máxima dos electróns emitidos	ν
Lonxitude de onda da radiación incidente	λ
Ecuacións	
Ecuación de Planck (enerxía do fotón)	$E_{ ext{f}} = m{h} \cdot f$
Ecuación de Einstein do efecto fotoeléctrico	$E_{ m f}=W_{ m e}+E_{ m c}$
Relación entre a frecuencia dunha onda luminosa e a lonxitude de onda	$f = c / \lambda$
Enerxía cinética	$E_{\rm c} = \frac{1}{2} m \cdot v^2$
Relación entre a enerxía cinética dos electróns e o potencial de freado	$E_{ m c} =  e  \cdot V$

#### Solución:

Datos

a) A enerxía cinética máxima dos electróns emitidos calcúlase a partir do potencial de freado:

$$E_{\rm c} = |e| \cdot V = 1.6 \cdot 10^{-19} [{\rm C}] \cdot 2.0 [{\rm V}] = 3.2 \cdot 10^{-19} {\rm J}$$

A velocidade calcúlase a partir da expresión da enerxía cinética:

$$E_{\rm c} = \frac{1}{2} \, m \cdot v^2 \Rightarrow \qquad v = \sqrt{\frac{2 \, E_{\rm c}}{m}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 3.2 \cdot 10^{-20} \, [\rm J]}{9.1 \cdot 10^{-31} \, [\rm kg]}} = 8.4 \cdot 10^5 \, \rm m/s$$

b) Calcúlase a enerxía da radiación empregando a ecuación de Einstein do efecto fotoeléctrico

$$E_{\rm f} = W_{\rm e} + E_{\rm c} = 4.8 \cdot 10^{-19} \, [\rm J] + 3.2 \cdot 10^{-19} \, [\rm J] = 8.0 \cdot 10^{-19} \, \rm J$$

A frecuencia dos fotóns incidentes calcúlase usando a ecuación de Planck:

$$E_{\rm f} = h \cdot f \Rightarrow f = \frac{E_{\rm f}}{h} = \frac{8.0 \cdot 10^{-19} \,[\,\text{J}\,]}{6.63 \cdot 10^{-34} \,[\,\text{J} \cdot \text{s}\,]} = 1.2 \cdot 10^{15} \,\text{s}^{-1} = 1.2 \cdot 10^{15} \,\text{Hz}$$

A lonxitude de onda dos fotóns calcúlase usando a relación entre a frecuencia e a lonxitude de onda:

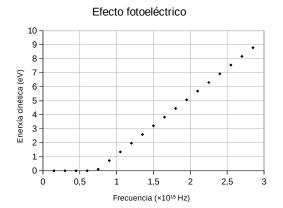
$$f = \frac{c}{\lambda} \Rightarrow \lambda = \frac{c}{f} = \frac{3.0 \cdot 10^8 [\text{m/s}]}{1.2 \cdot 10^{15} \text{ s}^{-1}} = 2.5 \cdot 10^{-7} \text{ m} = 250 \text{ nm}$$

c) Calcúlase a frecuencia limiar combinando as ecuacións de Planck e Einstein:

 $W_{\rm e} = h \cdot f_{\rm 0}$ 

$$f_0 = \frac{W_e}{h} = \frac{4.8 \cdot 10^{-19} \text{ J}}{6.63 \cdot 10^{-24} \text{ J} \cdot \text{s}} = 7.2 \cdot 10^{14} \text{ s}^{-1}$$

Por debaixo da frecuencia limiar non hai electróns. Faise unha táboa con valores da frecuencia maiores ao valor da frecuencia limiar, e calcúlase a enerxía cinética dos electróns coa ecuación de Einstein do efecto fotoeléctrico. A gráfica podería ser como a seguinte:



# OPCIÓN B

- C.1. O  $_{90}^{232}$ Th desintégrase emitindo 6 partículas  $\alpha$  e 4 partículas  $\beta$ , o que dá lugar a un isótopo estable do chumbo de número atómico:
  - A) 82.
  - B) 78.
  - C) 74.

(A.B.A.U. extr. 19)

#### Solución: A

As partículas alfa son núcleos de helio  ${}_{2}^{4}$ He, as partículas beta electróns  ${}_{-1}^{0}$ e e as radiacións gamma fotóns  ${}_{0}^{0}\gamma$ . Escribindo a reacción nuclear:

$$^{232}_{90}$$
Th  $\rightarrow 6^{4}_{2}$ He +  $4^{0}_{-1}$ e +  $^{A}_{Z}$ D

Aplicando os principios de conservación do número bariónico (ou número másico) e da carga, queda:

$$232 = 6 \cdot 4 + A \Longrightarrow A = 208$$

$$90 = 6 \cdot 2 + 4 \cdot (-1) + Z \Longrightarrow Z = 82$$

- C.2. A expresión que relaciona a enerxía mecánica dun satélite que describe unha órbita circular arredor dun planeta e a súa enerxía potencial é:
  - A)  $E_{\rm m} = -E_{\rm p}$ .
  - B)  $E_{\rm m} = -\frac{1}{2} E_{\rm p}$ .
  - C)  $E_{\rm m} = \frac{1}{2} E_{\rm p}$ .

(A.B.A.U. extr. 19)

#### Solución: C

A enerxía cinética dun obxecto de masa m, que se move con velocidade v, é directamente proporcional ao cadrado da súa velocidade.

$$E_c = \frac{1}{2} m \cdot v^2$$

A enerxía potencial gravitacional dun satélite de masa m, que xira arredor dun astro de masa M, nunha órbita de radio r, é inversamente proporcional ao raio da órbita.

$$E_{\rm p} = -G \frac{M \cdot m}{r}$$

Onde G é a constante da gravitación universal.

A enerxía mecánica de un corpo de masa m, que se atopa en órbita de raio r arredor dun astro de masa M, é a suma das súas enerxías cinética e potencial.

$$E = E_c + E_p = \frac{1}{2} m \cdot v^2 + \left( -G \frac{M \cdot m}{r} \right)$$

A <u>velocidade dun satélite</u> que xira a unha distancia r arredor dun astro de masa M é:

$$v = \sqrt{\frac{G \cdot M}{r}}$$

Substituíndo  $v^2$ , a expresión da enerxía cinética queda:

$$E_{c} = \frac{1}{2} m \cdot v^{2} = \frac{1}{2} G \frac{M \cdot m}{r}$$

A expresión da enerxía mecánica queda:

$$E = E_{c} + E_{p} = \frac{1}{2} m \cdot v^{2} - G \frac{M \cdot m}{r} = \frac{1}{2} G \frac{M \cdot m}{r} - G \frac{M \cdot m}{r} = -\frac{1}{2} G \frac{M \cdot m}{r}$$

A enerxía mecánica dun satélite en órbita é igual á metade da súa enerxía potencial.

$$E = \frac{1}{2}E_{\rm p}$$

- C.3. Unha superficie plana separa dous medios de índices de refracción distintos  $n_1$  e  $n_2$ . Un raio de luz incide desde o medio de índice  $n_1$ . Razoa cal das afirmacións seguintes é verdadeira:
  - A) O ángulo de incidencia é maior que o ángulo de reflexión.
  - B) Os ángulos de incidencia e de refracción son sempre iguais.
  - C) Se  $n_1 < n_2$  non se produce reflexión total.

(A.B.A.U. extr. 19)

#### Solución: C

Para que exista reflexión total a luz debe pasar dun medio máis denso opticamente (con maior índice de refracción) a un menos denso.

Pola lei de Snell

$$n_1 \cdot \text{sen } \theta_1 = n_2 \cdot \text{sen } \theta_2$$

O ángulo límite é o ángulo de incidencia para o que o ángulo de refracción vale 90°.

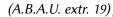
$$n_1 \cdot \text{sen } \lambda_1 = n_2 \cdot \text{sen } 90^\circ = n_2$$

Se  $n_2 > n_1$  entón:

$$sen \lambda_1 = n_2 / n_1 > 1$$

É imposible. O seno dun ángulo non pode ser maior que uno.

C.4. Na práctica de óptica xeométrica traballas con lentes converxentes e obtés imaxes nunha pantalla variando a distancia entre o obxecto e a lente. Xustifica con diagramas de raios os casos nos que non obtés imaxes na pantalla.

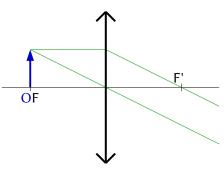


#### Solución:

Se colocamos o obxecto a unha distancia igual á distancia focal non se forma imaxe porque os raios saen paralelos despois de atravesar a lente.

1

Se colocamos o obxecto a unha distancia menor que a distancia focal non se forma imaxe na pantalla porque os raios non se cortan despois de atravesar a lente. Prolongando os raios obtemos un punto de cor-



te que corresponde á imaxe virtual, que non se ve na pantalla,

- P.1. Un electrón acelérase desde o repouso mediante unha diferenza de potencial de 1,0·10³ V, penetrando € a continuación, perpendicularmente, nun campo magnético uniforme de 0,20 T. Calcula:
  - a) A velocidade do electrón ao entrar no campo magnético.
  - b) O raio da traxectoria do electrón.
  - c) O módulo, a dirección e o sentido do campo eléctrico uniforme necesario para que o electrón non experimente desviación ao seu paso pola rexión na que existen o campo eléctrico e o magnético. (A.B.A.U. extr. 19)

DATOS:  $q_e = -1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$ ;  $m_e = 9.1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$ . **Rta.:** a)  $v = 1.9 \cdot 10^7 \text{ m/s}$ ; b)  $r = 5.4 \cdot 10^{-4} \text{ m}$ ; c)  $|E| = 3.8 \cdot 10^6 \text{ N/C} \perp \overline{v} \perp \overline{B}$ .

Datos Cifras significativas: 2

Diferenza de potencial de aceleración	$V = 1.0 \cdot 10^3 \text{ V}$
Valor da intensidade do campo magnético	B = 0.20  T
Carga do electrón	$q = -1,60 \cdot 10^{-19} \text{ C}$
Ángulo entre a velocidade do protón e o campo magnético	$\varphi = 90^{\circ}$

Masa do electrón

 $m = 9.1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$ Incógnitas

Velocidade do electrón Radio da traxectoria circular R Ē

Vector campo eléctrico que anule o efecto do campo magnético

Outros símbolos Valor da forza magnética sobre o electrón  $F_B$ Período do movemento circular T

Enerxía (cinética) do protón  $E_{\rm c}$ 

**Ecuacións** 

Lei de Lorentz: forza magnética sobre unha carga, q,que se despraza no interi- $\overline{F}_B = q (\overline{v} \times \overline{B})$ or dun campo magnético,  $\overline{B}$ , cunha velocidade,  $\overline{v}$ 

Aceleración normal (nun movemento circular de raio R)

 $\Sigma \overline{F} = m \cdot \overline{a}$ 2.ª lei de Newton da Dinámica  $v = \frac{2\pi \cdot R}{T}$ Velocidade nun movemento circular uniforme de raio R

Traballo do campo eléctrico  $W(eléctrico) = q \cdot \Delta V$ Traballo da forza resultante  $W = \Delta E_{\rm c}$ 

Enerxía cinética  $E_{\rm c} = \frac{1}{2} m \cdot v^2$ Forza,  $\overline{F}_E$ , exercida por un campo electrostático,  $\overline{E}$ , sobre unha carga, q

#### Solución:

a) Para calcular a velocidade temos que ter en conta que ao acelerar o electrón cunha diferenza de potencial (supomos que desde o repouso), este adquire unha enerxía cinética:

$$W(\text{eléctrico}) = |q| \cdot \Delta V = \Delta E_c = \frac{1}{2} m_p v^2 - \frac{1}{2} m_p v_0^2$$

Se parte do repouso,  $v_0 = 0$ . A velocidade final é:

$$v = \sqrt{\frac{2|q| \cdot \Delta V}{m_{\rm p}}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 1.6 \cdot 10^{-19} [{\rm C}] \cdot 1.0 \cdot 10^{3} [{\rm V}]}{9.1 \cdot 10^{-31} [{\rm kg}]}} = 1.9 \cdot 10^{7} {\rm m/s}$$

Análise: A velocidade é moi alta, pero non tanto que haxa que facer correccións relativistas.

b) Como só actúa a forza magnética, que é perpendicular á velocidade, o electrón describe unha traxectoria circular con velocidade de valor constante, polo que a aceleración só ten compoñente normal  $a_N$ .

$$F_B = m \cdot a = m \cdot a_N = m \frac{v^2}{R}$$

Usando a expresión da lei de Lorentz (en módulos) para a forza magnética:

$$|q| \cdot B \cdot v \cdot \operatorname{sen} \varphi = m \frac{v^2}{R}$$

Despexando o raio, R:

$$R = \frac{m \cdot v}{|q| \cdot B \cdot \text{sen } \varphi} = \frac{9.1 \cdot 10^{-31} \, [\text{kg}] \cdot 1.9 \cdot 10^7 \, [\text{m/s}]}{1.6 \cdot 10^{-19} \, [\text{C}] \cdot 0.20 \, [\text{T}] \cdot \text{sen } 90^{\circ}} = 5.3 \cdot 10^{-4} \, \text{m} = 0.53 \, \text{mm}$$



Análise: O raio ten un valor demasiado pequeno, menos dun milímetro.

c) Se actúa unha forza eléctrica que anula a magnética,

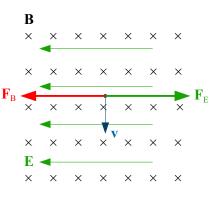
$$\overline{F}_B + \overline{F}_E = q(\overline{v} \times \overline{B}) + q \cdot \overline{E} = \overline{0}$$

O campo eléctrico debe valer, en módulo:

$$|\overline{E}| = |-(\overline{v} \times \overline{B})| = 1.9 \cdot 10^7 \text{ [m/s]} \cdot 0.20 \text{ [T]} \cdot \text{sen } 90^\circ = 3.8 \cdot 10^6 \text{ N/C}$$

A dirección ten que ser a do produto  $(\overline{v} \times \overline{B})$ , perpendicular ao vector velocidade e perpendicular ao vector campo magnético.

O sentido ten que ser oposto ao da forza magnética. Poñamos o caso de que a velocidade é paralela ao eixe Y en sentido negativo e o campo magnético é paralelo ao eixe Z en sentido negativo, a forza magnética estará na dirección do eixe *X* en sentido negativo:



$$\overline{F}_B = q (\overline{v} \times \overline{B}) = -q v B (-\overline{j} \times -\overline{k}) = -q v B \overline{i}$$

A forza eléctrica deberá estar na mesma dirección pero en sentido contrario.

$$\overline{F}_E = -\overline{F}_B = q v B \overline{i}$$

Pero como a carga do electrón é negativa, o campo eléctrico deberá ser de sentido oposto ao da forza

$$\overline{E} = \overline{F}_E / (-q) = -v B \overline{i}$$

P.2. Nunha corda propágase unha onda dada pola ecuación y(x, t) = 0.04 sen  $2 \pi (2 x - 4 t)$ , onde as lonxitudes exprésanse en metros e o tempo en segundos. Calcula:



- a) A frecuencia, o número de onda, a lonxitude de onda e a velocidade de propagación da onda.
- b) A diferenza de fase, nun instante determinado, entre dous puntos da corda separados 1 m e comproba se devanditos puntos están en fase ou en oposición.
- c) Os módulos da velocidade e aceleración máximas de vibración dos puntos da corda.

(A.B.A.U. extr. 19)

**Rta.:** a) f = 4 Hz; k = 12.5 m<sup>-1</sup>;  $\lambda = 0.5$  m;  $v_p = 2$  m/s; b)  $\Delta \varphi = 4$   $\pi$  rad; c) v = 1.01 m/s; a = 25.3 m/s<sup>2</sup>.

#### Datos Cifras significativas: 3 Ecuación da onda $y = 0.0400 \text{ sen } 2\pi (2.00 \text{ } x - 4.00 \text{ } t) \text{ [m]}$ $\Delta x = 1,00 \text{ m}$ Distancia entre os puntos Incógnitas Velocidade de propagación $\nu_{\rm p}$ Diferenza de fase entre dous puntos separados 1 m $\Delta \varphi$ Outros símbolos Pulsación (frecuencia angular) ω

# DatosCifras significativas: 3FrecuenciafLonxitude de onda $\lambda$ Número de ondak

**Ecuacións** 

Ecuación dunha onda harmónica unidimensional  $y = A \cdot \text{sen}(\omega \cdot t \pm k \cdot x)$ Número de onda  $k = 2 \pi / \lambda$ 

Relación entre a frecuencia angular e a frecuencia  $\omega = 2 \pi \cdot f$ 

Relación entre a lonxitude de onda e a velocidade de propagación  $v_p = \lambda \cdot f$ 

#### Solución:

a) Obtéñense a frecuencia angular e o número de onda comparando a ecuación dunha onda harmónica unidimensional coa ecuación do problema:

$$y = A \cdot \text{sen}(\omega \cdot t \pm k \cdot x)$$

$$y = 0.0400 \text{ sen } 2\pi (2.00 \text{ } x - 4.00 \text{ } t) = 0.0400 \cdot \text{sen} (-8.00 \cdot \pi \cdot t + 4.00 \cdot \pi \cdot x) \text{ [m]}$$

Frecuencia angular:  $\omega = 8,00 \cdot \pi \text{ [rad/s]} = 25,1 \text{ rad/s}$ Número de onda:  $k = 4,00 \cdot \pi \text{ [rad/m]} = 12,6 \text{ rad/m}$ 

Calcúlase a frecuencia a partir da frecuencia angular:

$$\omega = 2\pi \cdot f \Rightarrow f = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{8,00 \cdot \pi \left[ \text{rad} \cdot \text{s}^{-1} \right]}{2\pi \left[ \text{rad} \right]} = 4,00 \text{ s}^{-1} = 4,00 \text{ Hz}$$

Calcúlase a lonxitude de onda a partir do número de onda:

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} \Rightarrow \lambda = \frac{2\pi}{k} = \frac{2\pi \text{ [rad]}}{4,00 \cdot \pi \text{ [rad \cdot m}^{-1]}} = 0,500 \text{ m}$$

Calcúlase a velocidade de propagación da onda a partir da lonxitude de onda e da frecuencia:

$$v_p = \lambda \cdot f = 0,500 \text{ [m]} \cdot 4,00 \text{ [s}^{-1}] = 2,00 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$$

b) Nun instante t, a diferenza de fase entre dous puntos situados en  $x_1$  e  $x_2$  é:

$$\Delta \varphi = [2 \pi (-4,00 \cdot t + 2,00 \cdot x_2)] - [4 \pi (2 \pi (-4,00 \cdot t + 2,00 \cdot x_1))] = 2 \pi \cdot 2,00 \cdot (x_1 - x_2) = 2 \pi \cdot 2,00 \cdot \Delta x$$

$$\Delta \varphi = 2 \pi \cdot 2,00 \cdot 1,00 = 4,00 \pi \text{ rad}$$

Análise: A distancia entre os puntos é 1,00 m que é o dobre da lonxitude de onda. Como os puntos que están en fase ou cuxa diferencia de fase é múltiplo de  $2\pi$  atópanse a unha distancia que é múltiplo da lonxitude de onda, unha distancia de dúas veces a lonxitude de onda corresponde a unha diferenza de fase dobre de  $2\pi$ , ou sexa.  $4\pi$  rad.

Os dous puntos atópanse en fase.

c) A velocidade obtense derivando a ecuación de movemento con respecto ao tempo:

$$v = \frac{dy}{dt} = \frac{d[0.0400 \sin 2\pi (2.00 \cdot x - 4.00 \cdot t)]}{dt} = 0.040 \cdot 2\pi \cdot (-4.00) \cdot \cos(2\pi (2.00 \cdot x - 4.00 \cdot t)) [\text{m/s}]$$

$$v = -1.01 \cos 2\pi (2.00 x - 4.00 t) [m/s]$$

A velocidade é máxima cando  $cos(\varphi) = -1$ 

$$v_{\rm m} = 1.01 \; {\rm m/s}$$

A aceleración obtense derivando a velocidade con respecto ao tempo:

$$a = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}\left[-1,01\cos 2\pi(2,00\cdot x - 4,00\cdot t)\right]}{\mathrm{d}t} = -1,01\cdot 2\pi\cdot (-4,00)\cdot \mathrm{sen}\left(2\pi(2,00\cdot x - 4,00\cdot t)\right) \left[\mathrm{m/s}^{2}\right]$$

$$a = 25.3 \cdot \text{sen}(-3.00 \cdot t + 2.00 \cdot x) \text{ [m/s}^2$$

A aceleración é máxima cando sen( $\varphi$ ) = 1

$$a_{\rm m}$$
 = 25,3 m/s<sup>2</sup>

Cuestións e problemas das <u>Probas de avaliación do Bacharelato para o acceso á Universidade</u> (A.B.A.U. e P.A.U.) en Galiza.

Respostas e composición de Alfonso J. Barbadillo Marán.

Algúns cálculos fixéronse cunha folla de cálculo de LibreOffice ou OpenOffice do mesmo autor.

Algunhas ecuacións e as fórmulas orgánicas construíronse coa extensión <u>CLC09</u> de Charles Lalanne-Cassou.

A tradución ao/desde o galego realizouse coa axuda de traducindote, de Óscar Hermida López.

Procurouse seguir as recomendacións do Centro Español de Metrología (CEM)

Consultouse o chat de Bing e empregáronse algunhas respostas nas cuestións.

Actualizado: 23/07/23

