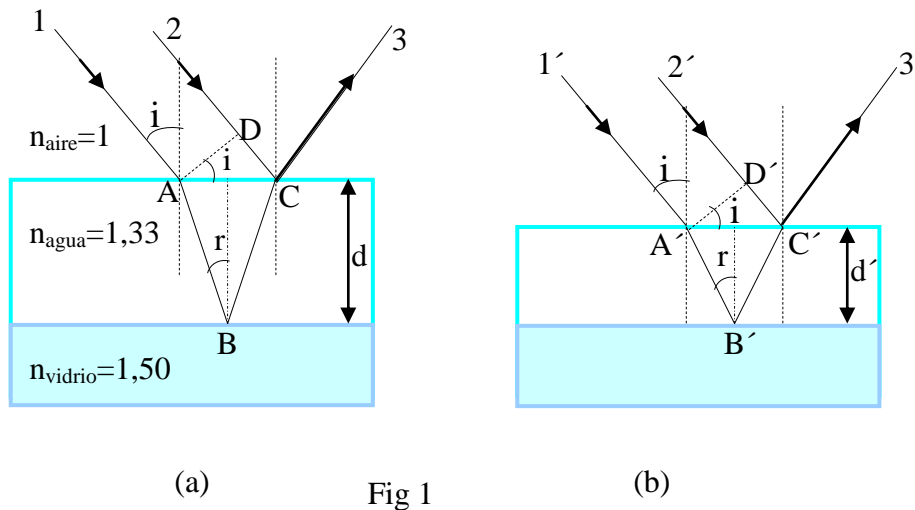


PROBLEMAS VARIADOS 1(2013-2014)

321- Sobre la superficie de un vidrio de índice de refracción 1,50 se encuentra una capa uniforme de agua ($n=1,33$). Un haz luminoso de $\lambda=680$ nm, incide con un ángulo de 30° sobre el agua. Se observa un máximo en la interferencia por reflexión. Debido a la evaporación del agua y después de transcurridos 15 minutos se vuelve a detectar un máximo. Calcular la velocidad con que disminuye el grosor de la película.

Designamos con d el espesor de la capa de agua cuando se observa el primer máximo y con d' cuando se observa el segundo máximo. En la figura 1 se representa la marcha de los rayos. El rayo 2 se refleja en una superficie de mayor índice de refracción por lo que hay un cambio de fase, el rayo refractado 1 también se refleja con un cambio de fase, por tanto, el efecto del cambio de fase se anula. La interferencia se produce entre el reflejado 3 y el refractado procedente de 1 que se ha reflejado en B.



La diferencia de caminos ópticos recorridos por los rayos (ver fig.1a) es:

$$\text{Por producirse un máximo: } n_{\text{H}_2\text{O}}(AB + BC) - n_{\text{aire}} DC = k\lambda \quad (1)$$

De la figura se deduce:

$$AB = BC = \frac{d}{\cos r} \Rightarrow AC = 2d \operatorname{tag} r \Rightarrow \operatorname{sen} i = \frac{DC}{AC} \Rightarrow DC = 2d \operatorname{tag} r \cdot \operatorname{sen} i$$

La ecuación (1) recordando que $n_{\text{aire}}=1$; queda ahora:

$$n_{\text{H}_2\text{O}} \frac{2d}{\cos r} - 2d \operatorname{tag} r \cdot \operatorname{sen} i = k\lambda \quad (2)$$

Aplicamos la ley de Snell:

$$1 \cdot \operatorname{sen} i = n_{\text{H}_2\text{O}} \operatorname{sen} r = n_{\text{H}_2\text{O}} \sqrt{1 - \cos^2 r} \Rightarrow \operatorname{sen}^2 i = n_{\text{H}_2\text{O}}^2 (1 - \cos^2 r) \Rightarrow \cos r = \sqrt{1 - \frac{\operatorname{sen}^2 i}{n_{\text{H}_2\text{O}}^2}} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \operatorname{tag} r = \frac{\operatorname{sen} r}{\cos r} = \frac{\frac{\operatorname{sen} i}{n_{\text{H}_2\text{O}}}}{\sqrt{1 - \frac{\operatorname{sen}^2 i}{n_{\text{H}_2\text{O}}^2}}} = \frac{\operatorname{sen} i}{\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \operatorname{sen}^2 i}}$$

Llevado lo anterior a (2), resulta.

$$n_{\text{H}_2\text{O}} \frac{2d}{\sqrt{1 - \frac{\text{sen}^2 i}{n_{\text{H}_2\text{O}}^2}}} - 2d \frac{\text{sen}^2 i}{\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} = k\lambda \Rightarrow \frac{2d n_{\text{H}_2\text{O}}^2}{\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} - 2d \frac{\text{sen}^2 i}{\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} = k\lambda \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{2d}{\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} (n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i) = k\lambda \Rightarrow 2d \sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i} = k\lambda \Rightarrow d = \frac{k\lambda}{2\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}}$$

Aplicando el mismo razonamiento a la figura 1b:

$$d' = \frac{k'\lambda}{2\sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}}$$

La velocidad de evaporación es:

$$\frac{d-d'}{\Delta t} = \frac{\lambda(k-k')}{2\Delta t \sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} = \frac{\lambda}{2\Delta t \sqrt{n_{\text{H}_2\text{O}}^2 - \text{sen}^2 i}} = \frac{680}{2 \cdot 15 \cdot 60 \sqrt{1,33^2 - \text{sen}^2 30}} = 0,307 \frac{\text{nm}}{\text{s}}$$

322.- En lo alto de una esfera de radio R existe una masa m que posee una cierta carga q . En el punto más bajo de la esfera, esto es, a una distancia $2R$ de m , existe una carga fija Q . La fuerza de atracción entre las dos cargas es en módulo la cuarta parte del peso de m . La masa m comienza a moverse, sin velocidad inicial y sin rozamiento, a lo largo de la esfera y se separa de ella formando un cierto ángulo entre el radio vector de m en el momento de separarse de la esfera y la dirección vertical.

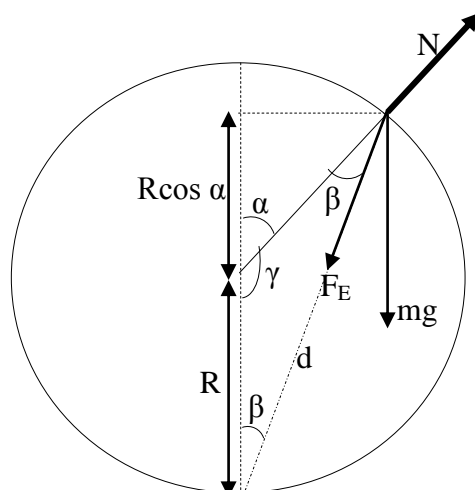
Determinar el valor del ángulo θ .

La fuerza de atracción entre las cargas cuando m se halla en lo más alto de la esfera es:

$$\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Qq}{(2R)^2} = \frac{1}{4} mg \Rightarrow \frac{Qq}{4\pi\epsilon_0} = R^2 mg$$

En la figura 1 se ha colocado la masa m en una cierta posición: En esa posición se representan las fuerzas que actúan sobre la masa m : El peso mg , la fuerza eléctrica F_E y la fuerza de reacción N con que la esfera empuja a la masa.

Fig.1



Desde la posición inicial de m hasta el lugar indicado en la figura 1, hacemos un balance de energías: En la parte más alta, la masa m tiene energía potencial eléctrica y energía potencial gravitatoria (respecto de la posición más baja de la esfera) y en la posición indicada en la figura 1, a las anteriores energías hay que añadir la cinética. Como ambos campos, gravitatorio y eléctrico son conservativos, se conserva la energía de la masa ya que no hay disipación, en consecuencia ésta vale igual en la posición inicial que en la genérica.

$$\begin{aligned}
 -\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Qq}{2R} + mg \cdot 2R &= -\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Qq}{d} + mg R(1 + \cos \alpha) + \frac{1}{2} mv^2 \Rightarrow \\
 -\frac{R^2 mg}{2R} + mg \cdot 2R &= -\frac{R^2 mg}{d} + mg R(1 + \cos \alpha) + \frac{1}{2} mv^2 \Rightarrow \\
 \Rightarrow \frac{3gR}{2} &= -\frac{R^2 g}{d} + gR(1 + \cos \alpha) + \frac{1}{2} v^2 \Rightarrow v^2 = 3gR + \frac{2R^2 g}{d} - 2gR(1 + \cos \alpha) \quad (1)
 \end{aligned}$$

La masa m tiene, en la posición de la figura 1, una velocidad v y se mueve sobre la esfera, por tanto, para que dicha masa siga pegada a la esfera debe haber alguna/s fuerza/s que proporcione/n la fuerza centrípeta. Esta fuerza es proporcionada por la resultante de las componentes sobre la dirección del radio R : del peso, de la fuerza eléctrica y de la reacción.

$$\begin{aligned}
 mg \cos \alpha + F_E \cos \beta - N &= \frac{mv^2}{R} \Rightarrow mg \cos \alpha + \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Qq}{d^2} \cos \beta - N = \frac{mv^2}{R} \Rightarrow \\
 \Rightarrow mg \cos \alpha + \frac{R^2 mg}{d^2} \cos \beta - N &= \frac{mv^2}{R} \Rightarrow gR \cos \alpha + \frac{R^3 g \cos \beta}{d^2} - NR = v^2 \quad (2)
 \end{aligned}$$

De la figura 1 se deduce:

$$\alpha + \gamma = 180^\circ ; \gamma + 2\beta = 180^\circ \Rightarrow \alpha = 2\beta$$

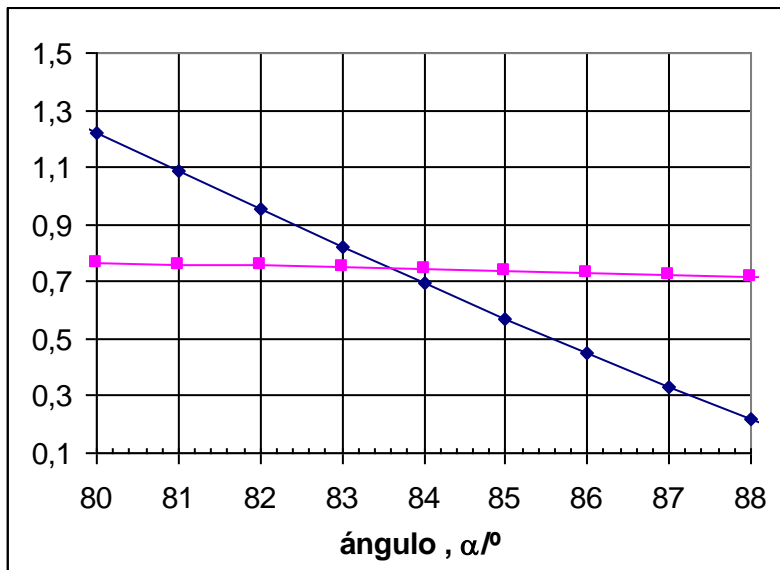
$$d = \sqrt{[R + R \cos \alpha]^2 + (R \sin \alpha)^2} = \sqrt{R^2 + R^2 \cos^2 \alpha + 2R^2 \cos \alpha + R^2 \sin^2 \alpha} = R\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}$$

Cuando la masa m se separa de la esfera, no hay reacción y la fuerza $N=0$. De igualar (1) y (2) deducimos:

$$\begin{aligned}
 3gR + \frac{2R^2 g}{R\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 2gR(1 + \cos \alpha) &= gR \cos \alpha + \frac{R^3 g \cos \frac{\alpha}{2}}{R^2 2(1 + \cos \alpha)} \Rightarrow \\
 \Rightarrow 3gR + \frac{2Rg}{\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 2gR(1 + \cos \alpha) &= gR \cos \alpha + Rg \frac{\cos \frac{\alpha}{2}}{2(1 + \cos \alpha)} \Rightarrow \\
 \Rightarrow 3 + \frac{2}{\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 2(1 + \cos \alpha) &= \cos \alpha + \frac{\cos \frac{\alpha}{2}}{2(1 + \cos \alpha)} \Rightarrow \\
 \Rightarrow 1 + \frac{2}{\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 3 \cos \alpha &= \frac{\cos \frac{\alpha}{2}}{2(1 + \cos \alpha)} \Rightarrow \\
 2(1 + \cos \alpha) \frac{4(1 + \cos \alpha)}{\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 6 \cos \alpha(1 + \cos \alpha) &= \cos \frac{\alpha}{2} \Rightarrow \\
 \Rightarrow \frac{8(1 + \cos \alpha)^2}{\sqrt{2(1 + \cos \alpha)}} - 6 \cos \alpha(1 + \cos \alpha) &= \cos \frac{\alpha}{2} \quad (3)
 \end{aligned}$$

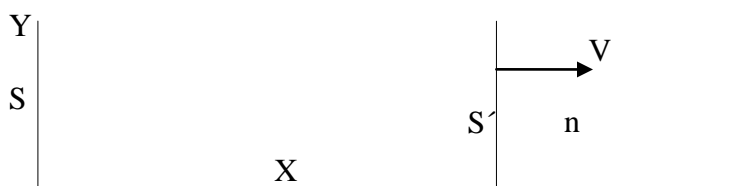
Para resolver la ecuación anterior operamos por tanteo, damos valores al ángulo α y hallamos los correspondientes valores del primero y del segundo miembro de la ecuación (3), aquel ángulo para el cual el primer miembro y el segundo sean iguales, es la solución.

Además, hacemos las representaciones gráficas y observamos que la solución ocurre cuando las dos gráficas se cortan.



De la gráfica se deduce que $\alpha = 83,6^\circ$.

323.- Un sistema de referencia S' se desplaza respecto de un sistema inercial S con una velocidad $V \ll c$, tal como se indica en la figura. El índice de refracción del sistema S' es n . Un rayo de luz se desplaza por S' en la misma dirección y sentido que V . Calcular la velocidad del rayo de luz medida por un observador ligado al sistema S .



En el sistema S' la luz viaja en un medio distinto al vacío y esto supone que su velocidad es inferior a la del vacío c . Si la velocidad de la luz en el medio es c' según la definición de índice de refracción

$$c' = \frac{c}{n}$$

Designamos con u la velocidad del rayo medida por el observador situado en S . La relación relativista de velocidades es:

$$u = \frac{c' + V}{1 + \frac{Vc'}{c^2}} = \frac{\frac{c}{n} + V}{1 + \frac{Vc}{nc^2}} = \frac{\frac{c}{n} + V}{1 + \frac{V}{nc}} = \frac{\left(\frac{c}{n} + V\right)\left(1 - \frac{V}{nc}\right)}{\left(1 + \frac{V}{nc}\right)\left(1 - \frac{V}{nc}\right)} = \frac{\left(\frac{c}{n} + V\right)\left(1 - \frac{V}{nc}\right)}{1 - \frac{V^2}{n^2c^2}}$$

Como $V \ll c$ el término del denominador se puede aproximar a la unidad, entonces.

$$u = \left(\frac{c}{n} + V \right) \left(1 - \frac{V}{nc} \right) = \frac{c}{n} + V - \frac{cV}{n^2 c} - \frac{V^2}{nc} \approx \frac{c}{n} + V \left(1 - \frac{1}{n^2} \right)$$

24-Una esfera de radio R posee una carga volumétrica ρ , distribuida uniformemente. Considerar sobre la esfera un círculo cuyo centro dista del centro de la esfera $r_0 < R$. Calcular el flujo eléctrico que atraviesa el citado círculo.

En la fig.1 se ha representado la esfera de radio R y el círculo de radio d . Sobre ese círculo se considera una corona circular a una distancia x del centro del círculo de espesor dx . Para los cálculos posteriores x es variable y sus valores extremos son: cero y d .

De la fig. 1 se deducen las siguientes relaciones:

$$d = \sqrt{R^2 - r_0^2} \quad ; \quad L = \sqrt{r_0^2 + x^2}$$

Con centro en O trazamos una esfera de radio L , de puntos en la fig-1.

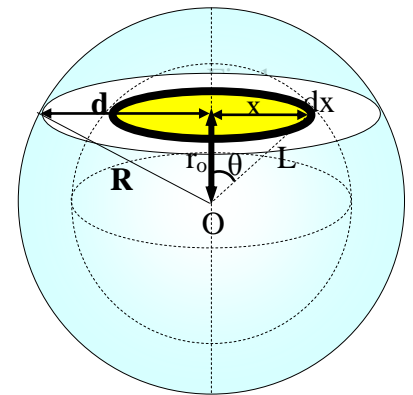


Fig.1

La carga eléctrica que existe dentro de la esfera de radio L es: $q = \rho \cdot V = \rho \cdot \frac{4}{3} \pi L^3$

El campo eléctrico que existe en la superficie de esa esfera, lo calculamos mediante el teorema de Gauss, considerando solamente la carga que tiene dentro dicha esfera.

$$\int \vec{E} \cdot d\vec{S} = \frac{q}{\epsilon_0} \Rightarrow E \cdot 4\pi L^2 = \frac{\frac{4}{3} \pi L^3 \rho}{\epsilon_0} \Rightarrow E = \frac{\rho L}{3\epsilon_0} = \frac{\rho \sqrt{r_0^2 + x^2}}{3\epsilon_0}$$

El valor hallado de E , representa solamente el módulo del vector campo. El campo como magnitud vectorial \vec{E} se ha representado en la fig.2, en dos lugares opuestos de la corona circular y en un lado \vec{E} se ha descompuesto en dos componentes. Evidentemente, al otro lado sucede exactamente igual.

Se observa en la fig.2 que las componentes horizontales se anularán dos a dos, y se suman las componentes verticales. Sobre la corona circular de radio x , y espesor dx , el vector campo eléctrico es perpendicular a la misma y el flujo elemental.

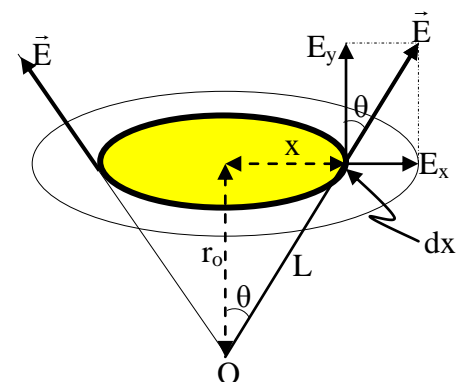


Fig.2

$$d\Phi = \vec{E} \cdot d\vec{S} = E \cos \theta \cdot 2\pi x dx = \frac{\rho \sqrt{r_0^2 + x^2}}{3\epsilon_0} \frac{r_0}{L} 2\pi x dx = \frac{\rho \sqrt{r_0^2 + x^2}}{3\epsilon_0} \frac{r_0}{\sqrt{r_0^2 + x^2}} 2\pi x dx \Rightarrow$$

$$\Rightarrow d\Phi = \frac{\rho r_0}{3\epsilon_0} 2\pi x dx$$

Para calcular el flujo que atraviesa el círculo de radio d , debemos sumar todas las contribuciones de las coronas circulares comprendidas entre cero y d .

$$\Phi = \int_0^{\sqrt{R^2 - r_0^2}} \frac{\rho r_0}{3\epsilon_0} 2\pi x dx = \frac{\rho r_0}{3\epsilon_0} \cdot \frac{2\pi x^2}{2} \Big|_0^{\sqrt{R^2 - r_0^2}} = \frac{\rho r_0 \pi}{3\epsilon_0} (R^2 - r_0^2)$$

325-Una oscilación es la suma de tres oscilaciones de la misma dirección, cuyas ecuaciones son:

$$\varepsilon_1 = a \cos 0,5t ; \varepsilon_2 = 2a \operatorname{sen} 0,5t ; \varepsilon_3 = 1,5a \cos \left(0,5t + \frac{\pi}{3} \right)$$

Determinar el tiempo en el que la oscilación resultante adquiere su valor máximo y el valor de ese máximo.

Por el principio de superposición, la oscilación resultante es la suma de las tres funciones armónicas.

$$\varepsilon_r = \varepsilon_1 + \varepsilon_2 + \varepsilon_3 = a \cos 0,5t + 2a \operatorname{sen} 0,5t + 1,5a \cos \left(0,5t + \frac{\pi}{3} \right) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \varepsilon_r = a \cos 0,5t + 2a \operatorname{sen} 0,5t + 1,5a \cos 0,5t \cdot \cos \frac{\pi}{3} - 1,5a \operatorname{sen} 0,5t \cdot \operatorname{sen} \frac{\pi}{3} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \varepsilon_r = 1,75a \cos 0,5t + a \left(2 - \frac{1,5\sqrt{3}}{2} \right) \operatorname{sen} 0,5t \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \varepsilon_r = 1,75a \cos 0,5t + \left(\frac{4 - 1,5\sqrt{3}}{2} \right) a \operatorname{sen} 0,5t$$

Dado que la oscilación resultante ha de ser máxima, hallamos la derivada de ε_r respecto del tiempo e igualamos a cero.

$$\frac{d\varepsilon_r}{dt} = -1,75a \cdot 0,5 \operatorname{sen} 0,5t + \left(\frac{4 - 1,5\sqrt{3}}{2} \right) \cdot 0,5a \cos 0,5t = 0 \Rightarrow$$

$$-1,75 \operatorname{sen} 0,5t + \left(\frac{4 - 1,5\sqrt{3}}{2} \right) \cos 0,5t = 0 \Rightarrow \operatorname{tag} 0,5t = \frac{\left(\frac{4 - 1,5\sqrt{3}}{2} \right)}{1,75} = 0,400 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 0,5t = \operatorname{arc} \operatorname{tg} 0,400 = 0,38; \quad t = \frac{0,38}{0,5} = 0,76 \text{ s}$$

Para hallar el valor del máximo sustituimos $t = 0,76$ s en ε_r

$$\varepsilon_r = 1,75a \cos(0,5 \cdot 0,76) + a \left(2 - \frac{1,5\sqrt{3}}{2} \right) \text{sen}(0,5 \cdot 0,76) = 1,625a + 0,260a = 1,885a$$

Hemos representado las gráficas cuando $a = 1$.

