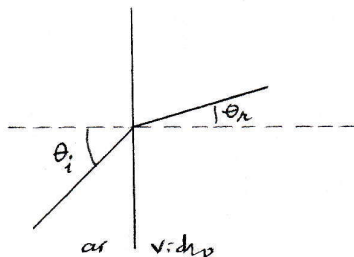


23.1

23.1

O índice de refração é dado por: $n = 1 + \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m (\omega_0^2 - \omega^2)}$. Por outro lado

$\omega_{\text{luz azul}} > \omega_{\text{luz vermelha}}$ o que implica que $n_{\text{luz azul}} > n_{\text{luz vermelha}}$



e seu $\theta_i = n_{\text{vidro}} \cdot \text{sen} \theta_r$ em que se tem $n_{\text{ar}} = 1$

Assim, se n aumenta θ_r diminui, o que significa que o raio é tanto mais desviado quanto maior for n_{vidro} . Por isso o raio da luz azul é mais desviado que o raio da luz vermelha.

3.2

23.2

$$\omega = 2\pi f = 2\pi \frac{c}{\lambda} = \frac{2\pi \cdot 3 \cdot 10^8}{1,56 \cdot 10^{-10}} = 1,208 \cdot 10^{19} \text{ rad s}^{-1}$$

$$n = 1 + \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m_e (\omega_0^2 - \omega^2)} \approx 1 + \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m_e \omega^2} \quad \text{para } \omega_0 \ll \omega \text{ no alumínio}$$

$$m_e = 0,511 \frac{\text{MeV}}{c^2} = 9,109 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$$

$$q_e = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ Coulomb}$$

$$\epsilon_0 = 8,854 \cdot 10^{-12} \text{ C}^2 \text{ N}^{-1} \text{ m}^{-2}$$

Falta conhecer N que é o nº de cargas por unidade de volume. Para isso:

$$\text{densidade do Al: } 2697 \text{ kg m}^{-3}$$

$$\text{massa molar do Al: } 27 \text{ g mol}^{-1}$$

$$1 \text{ mole contém } 6,022 \cdot 10^{23} \text{ átomos}$$

$$\text{nº de cargas por átomo: } 3$$

$$\text{e então: } N, \frac{\text{átomos}}{\text{m}^3 \text{ de volume}} = 2697 \cdot 10^3 \cdot \frac{6,022 \cdot 10^{23}}{27} \frac{\text{átomos}}{\text{m}^3} = 6,015 \cdot 10^{28} \frac{\text{átomos}}{\text{m}^3}$$

$$\text{e finalmente } N, \text{ em } \text{nº de cargas por m}^3 \text{ de volume} = 3 \cdot 6,015 \cdot 10^{28} \text{ cargas m}^{-3}$$

$$\text{e então: } n = 1 + \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m_e \omega^2} = 1 + \frac{3 \cdot 6,015 \cdot 10^{28} \cdot (1,6 \cdot 10^{-19})^2}{2 \cdot 8,854 \cdot 10^{-12} \cdot 9,109 \cdot 10^{-31} \cdot (1,208 \cdot 10^{13})^2} = \underline{\underline{0,999998}}$$

Nota: na solução $n = 0,9999916$! Precisão no uso das constantes?



23.3

23.3

$n = 1 + \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m (\omega_0^2 - \omega^2)}$ e como na ionosfera a f tudo ionizado vem $\omega_0 = 0$

e então $n = 1 - \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m \omega^2} = 0,9$ ou $\frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m \omega^2} = 0,1$ e $N = 0,1 \cdot 2 \epsilon_0 m \omega^2 \frac{1}{q_e^2}$

pelos qm: $N = 0,1 \cdot 2 \cdot 8,815 \cdot 10^{-12} \cdot 9,109 \cdot 10^{-31} \cdot (2\pi \cdot 10^8)^2 \frac{1}{(1,6 \cdot 10^{-19})^2} = 2,5 \cdot 10^7 \frac{\text{electrons}}{\text{cm}^3}$

23.4

23.4

a) $E = E_0 e^{i\omega(t - n \frac{z}{c})}$ e se $n = n' - i n''$ vem:

$E = E_0 e^{i\omega(t - n' \frac{z}{c} + i n'' \frac{z}{c})} = E_0 e^{-\omega n'' \frac{z}{c}} e^{i\omega(t - n' \frac{z}{c})}$

b) Se $\omega = \omega_0$ então $n - 1 = \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m} \frac{1}{i \gamma \omega} = -i \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m} \frac{1}{\gamma \omega}$ e então:

$E = E_0 e^{-\omega n'' \frac{z}{c}} e^{i\omega(t - n' \frac{z}{c})}$ e $I = E_0^2 e^{-2\omega n'' \frac{z}{c}} e^{i\omega(t - n' \frac{z}{c})} = I_0 e^{-2\omega n'' \frac{z}{c}} e^{i\omega(t - n' \frac{z}{c})}$

$I = I_0 e^{-2\omega \frac{N q_e^2}{2 \epsilon_0 m} \frac{z}{\gamma c}} = I_0 e^{-\frac{N q_e^2}{\epsilon_0 m \gamma} \frac{z}{c}}$

Nota: na solução falta o z !

23.5

(da pg 32.2 FLP)

23.5

$E = \frac{q}{4\pi \epsilon_0 c^2 R} a(t - \frac{R}{c}) \cos \theta$

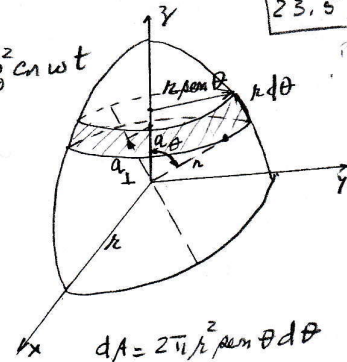
$x = x_0 \sin \omega t; \dot{x} = -x_0 \omega \cos \omega t; \ddot{x} = -x_0 \omega^2 \sin \omega t$

$S = \epsilon_0 c E^2 = \epsilon_0 c \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{16 \pi^2 \epsilon_0^2 c^4 R^2} \cos^2 \theta \cos^2 \omega(t - \frac{R}{c})$ em W/m^2

$T = \int S dA = \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{16 \pi^2 \epsilon_0 c^3} \frac{1}{R^2} \int_0^\pi \cos^2 \theta \sin^2 \theta \cos^2 \theta d\theta \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^T \cos^2 \omega(t - \frac{R}{c}) dt$

$\bar{P} = \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{8 \pi \epsilon_0 c^3} \int_0^\pi \cos^3 \theta d\theta \cdot \frac{1}{2} = \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{16 \pi \epsilon_0 c^3} \cdot \frac{1}{2} = \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{12 \pi \epsilon_0 c^3}$

Logo a potência média total radiada é $\bar{P} = \frac{q^2 x_0^2 \omega^4}{12 \pi \epsilon_0 c^3}$ em W



23,5

23,5

$$b) \quad \gamma = \frac{\omega_0}{Q} \quad e \quad \frac{1}{Q} = \frac{4\pi e^2}{3\lambda m_e c^2} \quad e \quad e^2 = \frac{q^2}{4\pi \epsilon_0} \quad e \quad \lambda = \frac{2\pi c}{\omega}$$

Substituindo vem para $\gamma = \omega \frac{4\pi q^2}{4\pi \epsilon_0 \cdot 3 \cdot \frac{2\pi c}{\omega} \cdot m_e c^2} = \frac{\omega^2 q^2}{6\pi \epsilon_0 m_e c^3}$

$$c) \quad \lambda = \frac{2\pi c}{\omega} \quad e \quad \text{derivando vem: } d\lambda = -\frac{2\pi c}{\omega^2} d\omega \quad \text{ou} \quad 2d\lambda = -\frac{2\pi c}{\omega^2} 2d\omega \quad e$$

fazendo $L_\lambda = 2d\lambda$ e $L_\omega = 2d\omega$ $L_\lambda = -\frac{2\pi c}{\omega^2} L_\omega$ Mas $\gamma = 2\Delta\omega = \frac{L_\omega}{\omega}$ pelo que

$$L_\lambda = -\frac{2\pi c}{\omega^2} \gamma = 1,18 \cdot 10^{-4} \text{ A} \quad (\text{log } 32,4 \text{ FLP})$$

