

Carga a celerada

→ Ele produz um campo alterado na vizinhança

→ Este campo varia'ul no tempo

$$\left(\frac{\Delta \vec{E}}{\Delta t} \right) \Rightarrow \vec{B}$$

anexamente a Lei de Ampere

→ Isso faz com que o seu campo magnético dependa do tempo logo $\frac{\Delta \vec{B}}{\Delta t} \neq 0$

$$\left(\frac{\Delta \vec{B}}{\Delta t} \right) \Rightarrow \text{gera } \vec{E}$$

anexamente a Lei de Indução de Faraday

———— x ———— x ———— x ———— x

a partir dos equações de Maxwell podemos obter duas equações vetoriais

$$\nabla^2 \vec{E} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\Delta \vec{E}}{\Delta t^2}$$

ϵ_0 = permissividade elétrica no vácuo

$$\nabla^2 \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\Delta \vec{B}}{\Delta t^2}$$

μ_0 = permeabilidade magnética no vácuo

∇^2 = Laplaciano

$$\nabla^2 = \left[\frac{\Delta}{\Delta x^2} + \frac{\Delta}{\Delta y^2} + \frac{\Delta}{\Delta z^2} \right] = \text{Laplaciano p' sist de coordenadas}$$

$$\vec{E}(x, y, z, t) = E_x \hat{i} + E_y \hat{j} + E_z \hat{k}$$

$$\vec{B}(x, y, z, t) = B_x \hat{i} + B_y \hat{j} + B_z \hat{k}$$

$$\vec{B}(x, y, z, t) = B_x \hat{i} + B_y \hat{j} + B_z \hat{k}$$

$$\left[\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right] \cdot \left[\underline{E_x \hat{i}} + E_y \hat{j} + E_z \hat{k} \right] = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \left[\underline{E_x \hat{i}} + E_y \hat{j} + E_z \hat{k} \right]$$

3 equações escalares, por exemplo: p/ E_x , temos

$$\boxed{\frac{\partial^2 E_x}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 E_x}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 E_x}{\partial z^2} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 E_x}{\partial t^2}}$$

no repete para E_y e E_z

idem p/ B_x, B_y, B_z

total de seis equações escalares para o campo E e B do OEM

$\psi \rightarrow$ perturbação (geral)

$$\boxed{\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} = \frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2}}$$

$$\boxed{v = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}}}$$

$v =$ velocidade de propagação da perturbação ψ

Maxwell \rightarrow calcular a v do OEM 1880

Hertz \rightarrow mensurar o valor de v p/ OEM 1887

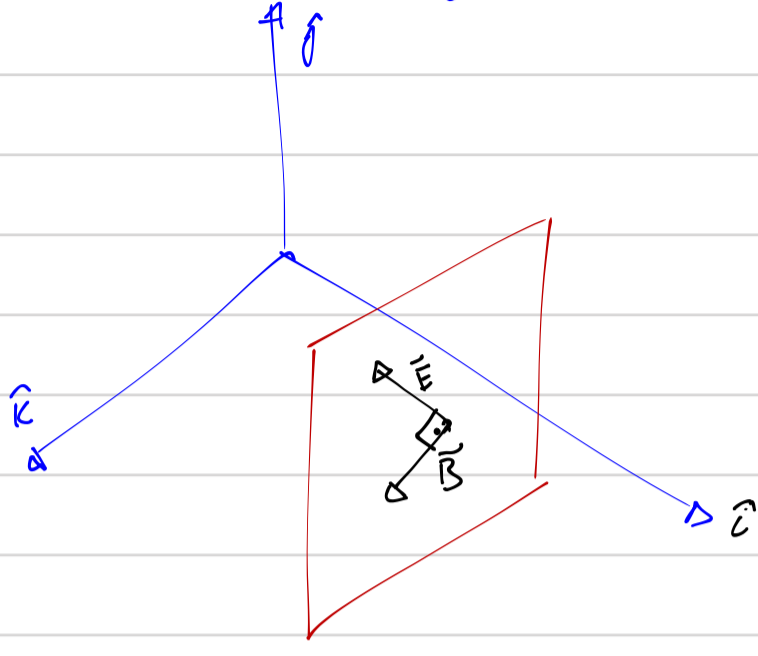
\hookrightarrow Comparar com o v da luz mensurada por Fizeau ($3,1 \times 10^8$ m/s)

\rightarrow 1903 \rightarrow se define que a velocidade da luz seja uma constante.

\hookrightarrow relatividade

$$c = 2,997\,924\,58 \times 10^8 \text{ m/s}$$

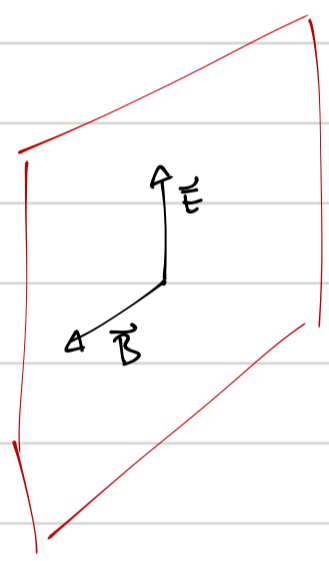
plano xy como particular
uma Onda Plana



$$\vec{E}(x,t) = E_x \hat{i} + E_y \hat{j} + E_z \hat{k}$$

$$\vec{B}(x,t) = B_x \hat{i} + B_y \hat{j} + B_z \hat{k}$$

para simplificar ainda mais



$$\Rightarrow \begin{cases} \vec{E}(x,t) = E_y \hat{j} \\ \vec{B}(x,t) = B_z \hat{k} \end{cases}$$

$$E_y(x,t) = E_{0y} \cos \left[\omega t - \left(\frac{\omega}{c} \right) x + \epsilon \right]$$

Dos equações de Maxwell temos que

$$\frac{\partial B_z}{\partial t} = - \frac{\partial E_y}{\partial x}$$

$$B_z = - \int \frac{\partial E_y}{\partial x} dt$$

$$\omega = 2\pi f = \frac{2\pi c}{\lambda} = kc$$

$$\left(\frac{\omega}{c} \right) = k$$

$$B_z = \frac{E_{0y}}{c} \cos \left[\omega t - \left(\frac{\omega}{c} \right) x + \epsilon \right] = E_y$$

$$B = \frac{E}{c}$$

isto é válido não somente para ondas planas

→ E e B diferem apenas de uma constante

→ $E \perp B$

→ $\vec{E} \times \vec{B}$ está na direção de propagação da OEM

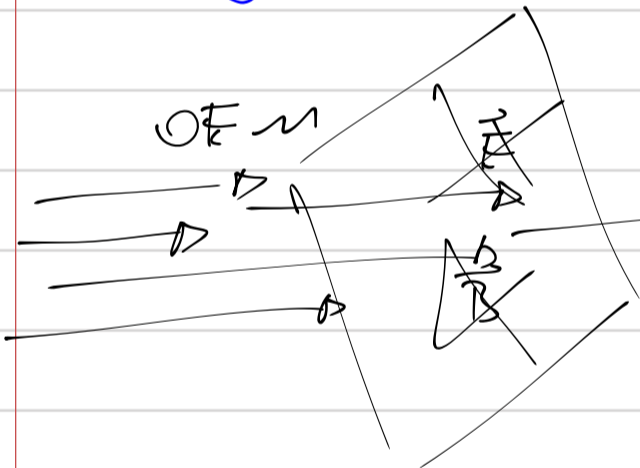
3.3 Energia de uma OEM

$u \equiv$ Energia radiante por unidade de volume

↳ densidade de Energia

$$u_E = \frac{1}{2} \epsilon_0 E^2$$

$$u_B = \frac{1}{2\mu_0} B^2 = \frac{1}{2\mu_0} \frac{E^2}{c^2} = \frac{\epsilon_0 \mu_0}{2\mu_0} E^2 = u_E$$



$$u_{OEM} = u_E + u_B$$

$$u_{OEM} = 2u_E = 2u_B = \epsilon_0 E^2$$

fluxo de energia $\Rightarrow \left[\frac{J}{s} \right]$ $\frac{\text{Energia}}{\text{tempo}}$

$u =$ Densidade de Energia $\Rightarrow \left[\frac{J}{m^3} \right]$

Qual é o fluxo da densidade de energia $\left[\frac{J}{m^2 s} \right]$



$$S = \frac{(u \cdot v)}{A \Delta t}$$

$$S = \frac{u \cdot (A \cdot c \Delta t)}{A \Delta t} = u \cdot c$$

$$S = u \cdot c \Rightarrow = \left[\frac{J}{m^3} \right] \left[\frac{m}{s} \right] = \left[\frac{J/s}{m^2} \right] = \left[\frac{W}{m^2} \right]$$

$$S = \left(\frac{1}{\mu_0} B^2 \right) c = \frac{c}{\mu_0} B^2 = \frac{1}{\mu_0} \frac{E^2}{c^2} = \frac{1}{\mu_0 c} E^2$$

$$S = \frac{1}{\mu_0} E B$$

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B}$$

onde \vec{S} podemos definir como o vetor de Poynting
 como vc tem uma onda plana

$$\vec{E}(r,t) = \vec{E}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \epsilon)$$

$$\vec{B}(r,t) = \vec{B}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \epsilon)$$

$$\vec{S} = \left[c^2 \epsilon_0 \vec{E}_0 \times \vec{B}_0 \right] \cos^2(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \epsilon)$$

$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}}$$

$$c^2 \epsilon_0 = \frac{1}{\mu_0}$$

$$\vec{S} = \text{vetor de Poynting} \left[\frac{W}{m^2} \right]$$

$$I = \text{Intensidade} \left[\frac{W}{m^2} \right]$$

$$I \equiv \langle S(t) \rangle_T = \left[c^2 \epsilon_0 \vec{E}_0 \times \vec{B}_0 \right] \cdot \langle \cos^2(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \epsilon) \rangle_T$$

$$I = \frac{c^2 \epsilon_0}{2} |\vec{E}_0 \times \vec{B}_0|$$

lembrando $\mu \vec{E}_0 \perp \vec{B}$

$$I = \frac{c^2 \epsilon_0}{2} \left| \vec{E} \times \frac{\vec{E}}{c} \right| = \boxed{\frac{c \epsilon_0}{2} E^2 = \text{Irradiância}}$$

| | | |
|-----|-------|-------------------|
| Lev | 3.3.3 | - f slow |
| | 3.3.4 | pressão e momento |
| | 3.4 | Radiação |
