

5. Ondas electrodinâmicas no vazio:

Como vimos, os campos eléctrico e magnético são entidades físicas: transportam momento, energia. São capazes de interagir com outras entidades físicas (partículas) e proporcionar interacção entre estas entidades. Esta actividade física é descrita pela existência de ondas electrodinâmicas. Vejamos o que se passa no sistema mais simples:

5.1 - Ondas electrodinâmicas no vazio:

As densidades de carga e corrente são nulas. As equações de Maxwell são estas:

$$\begin{array}{ll} \text{i)} \quad \nabla \cdot \vec{E} = 0 & \text{iii)} \quad \nabla \wedge \vec{E} = -\dot{\vec{B}} \\ \text{ii)} \quad \nabla \cdot \vec{B} = 0 & \text{iv)} \quad \nabla \wedge \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \end{array}$$

Vejamos estas:

$$\nabla \wedge \nabla \wedge \vec{E} = \nabla (\nabla \cdot \vec{E}) - \nabla^2 \vec{E} = -\nabla \wedge \dot{\vec{B}} = -\epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{E} - \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0$$

$$\nabla \wedge \nabla \wedge \vec{B} = \nabla (\nabla \cdot \vec{B}) - \nabla^2 \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \nabla \wedge \dot{\vec{E}} = -\epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{B} - \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2} = 0$$

Estes ondas harmônicas que se propagam no vácuo devem ser transversais.

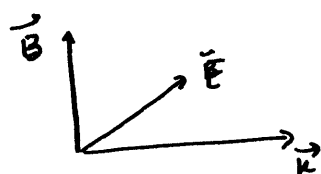
Por outro lado:

$$\nabla \cdot \vec{E} = -\frac{\partial B}{\partial t} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow i \vec{k} \cdot \vec{E}_0 = i \omega B$$

$$\vec{k} \cdot \vec{E}_0 = \omega B \Rightarrow \vec{B} \perp \vec{E}_0 \text{ e } \vec{B} \perp \vec{k}$$

\vec{E}_0 e \vec{B} são necessariamente mutuamente perpendiculares. e \vec{k} é perpendicular a ambos:



Mas, temos:

$$|\vec{k} \cdot \vec{E}_0| = \omega |\vec{B}| \Rightarrow$$

$$\Rightarrow |\vec{E}_0| = \frac{\omega}{k} |\vec{B}_0|$$

As suas amplitudes estão relacionadas (apesar de estarem desocorridas) e oscilam em fase (ω e k são reais).

Por exemplo, se $\vec{k} \parallel \hat{z}$ e $\vec{E} \parallel \hat{x} \Rightarrow \vec{B} \parallel \hat{y}$

$$\vec{E}(z,t) = \vec{E}_0 \hat{x} e^{i(kz - \omega t)}$$

$$\vec{B}(z,t) = \vec{B}_0 \hat{y} e^{i(kz - \omega t)}$$

São soluções positivas das eq. de onda e das equações de Maxwell.

Estas funções complexas são obviamente soluções da equação de onda. Isto pode ser verificado substituindo.

Por exemplo:

$$\begin{aligned} \nabla^2 \left(\vec{E}_0 e^{i(kz - \omega t)} \right) - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \left(\vec{E}_0 e^{i(kz - \omega t)} \right) &= 0 \\ \Leftrightarrow -\vec{E}_0 (ik)^2 e^{i(kz - \omega t)} - \frac{1}{c^2} (-i\omega)^2 \vec{E}_0 e^{i(kz - \omega t)} &= 0 \end{aligned}$$

$$\Rightarrow k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} = 0 \Rightarrow \frac{\omega}{k} = \pm c$$

$$\text{Logo: } \vec{E}_0 e^{i(kz - \omega t)} = \vec{E}_0 e^{ik(z \pm ct)} \Rightarrow$$

$\Rightarrow \vec{E} = \vec{E}_0 \cos[k(z \pm ct)] \equiv$ onda harmónica que se propaga no espaço, com velocidade $\pm c$.

Mas, estes campos que se propagam no espaço devem obedecer à equação de Maxwell. E este facto restringe fortemente as soluções possíveis:

$$\begin{aligned} \nabla \cdot \vec{E} &= 0 \Rightarrow \nabla \cdot \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)} = 0 \Rightarrow \\ &\Rightarrow i \vec{k} \cdot \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)} = 0 \Rightarrow \\ &\Rightarrow \vec{k} \cdot \vec{E}_0 = 0 \end{aligned}$$

$$\text{Se } \vec{k} \parallel \vec{z} \Rightarrow \vec{E} \cdot \vec{z} = 0$$

$$\text{Ou seja: } \vec{B} \cdot \vec{z} = 0 \quad (\nabla \cdot \vec{B} = 0)$$

Os campos eléctrico e magnético obedecem a equações de onda. Separadamente: no vácuo, \vec{E} e \vec{B} não estão acoplados e devem obedecer a equações de onda de 2º ordem.

Repare-se que $\epsilon_0 \mu_0 \equiv \frac{1}{c^2} \rightarrow \nabla^2 \vec{A} - \frac{1}{c^2} \ddot{\vec{A}} = 0$.

$$\sqrt{\frac{1}{\epsilon_0 \mu_0}} = 3 \cdot 10^8 \text{ m s}^{-1} \quad !$$

As equações de Maxwell impõem que o vácuo "supORTE" a propagação de ondas electromagnéticas e que estas ondas se propagam com a velocidade da luz.

Como procurar soluções destas equações? Usando a técnica de Fourier e a "magia" das funções complexas, é possível explorar convenientemente o facto de as equações de onda serem lineares.

\vec{E} e \vec{B} são campos reais. Mas podemos adunhitar, por conveniência, que são grandezas complexas, para fazerem contas, e considerar apenas o parte real da solução.

Consideremos estas as soluções harmónicas:

$$\vec{E}(\vec{z}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k}\vec{z} - \omega t)}; \quad \vec{B}(\vec{z}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k}\vec{z} - \omega t)}$$

Os componentes campos são então a parte real:

$$\vec{E}(z, t) = E_0 \hat{x} \cos(kz - \omega t + \delta)$$

$$\vec{B}(z, t) = B_0 \hat{y} \cos(kz - \omega t + \delta)$$

Para uma direção geral de propagação

$$\vec{E} = \vec{E}_0 \hat{m} e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)}$$

$$\vec{B} = \frac{\vec{E}_0}{c} (\hat{k} \wedge \hat{m}) e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)} = \frac{1}{c} \hat{k} \wedge \vec{E}$$

Evidentemente, estes campos harmônicos que se propagam no vazio transportam, como vimos, energia e momento (linear).

5.2- Energia e momento de uma onda plana eletromagnética:

e

$$u = \frac{1}{2} \left(\epsilon_0 E^2 + \frac{1}{\mu_0} B^2 \right) \quad \text{é a densidade de energia, que tem esta expressão.}$$

Mas, como vimos, $B = \frac{E}{c} \Rightarrow$

$$\Rightarrow u = \frac{1}{2} \left(\epsilon_0 E^2 + \frac{1}{\mu_0 c^2} E^2 \right) = \epsilon_0 E^2$$

A densidade de energia elétrica é igual à densidade de energia magnética.

Podemos assim exprimir a densidade de energia de uma onda apenas à partir da amplitude de um dos campos.
(por exemplo, o campo eléctrico):

$$u = \epsilon_0 E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \delta)$$

A energia da onda propaga-se com a mesma velocidade $c = \frac{\omega}{k}$

• A densidade de fluxo de energia é dado pelo Vector de Poynting $\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \wedge \vec{B}$

Para uma onda plana que se propaga segundo \hat{z} :

$$\vec{S} = \hat{z} \frac{1}{c\mu_0} E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \delta) = c u \hat{z}$$

O vector de Poynting é igual à densidade de energia vezes a velocidade de propagação da onda.

• A densidade volumica de momento linear:

$$\vec{p}_{em} = \mu_0 \epsilon_0 \vec{S}$$

para uma onda plana é:

$$\begin{aligned} \vec{p}_{em} &= \mu_0 \epsilon_0 \frac{1}{c\mu_0} E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \delta) \cdot \hat{z} \\ &= \frac{u}{c} \hat{z} \Rightarrow \boxed{\vec{p}_{em} c = u} \end{aligned}$$

Note

O momento linear (por unidade de volume) é aqui definido sem se invocar o conceito de massa m .

No entanto, é possível imaginar que este fluxo de energia e momento (que se propaga à velocidade da luz) se deve a um gás de partículas (a vistas de Newton, em todo o corpo). Pode uma "partícula" viajar à velocidade da luz e transportar um momento e energia finitos?

Em Relatividade Restrita, o momento linear de uma partícula é definido como:

$$\vec{p} = \frac{m \vec{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

$|\vec{p}|$ só pode ser finito para $v=c$ se $m=0$!

As partículas de luz de Newton tem mesmo modo.

Com maior generalidade: Uma partícula que se propaga à velocidade da luz tem necessariamente mesmo modo!

5.3 - Valores médios do campo e momento de uma onda plana: pressões de Radiação:

Como vimos, para uma onda plana:

$$u = \epsilon_0 E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \phi)$$

$$\vec{S} = c \epsilon_0 E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \phi) \hat{z} = cu \hat{z}$$

$$\vec{p}_{em} = \frac{1}{c} \epsilon_0 E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \phi) \hat{z} = \frac{u}{c} \hat{z}$$

Em média, $\langle \cos^2 \rangle = 1/2$. Podemos assim definir valores médios destas grandezas:

$$\langle u \rangle = \frac{1}{2} \epsilon_0 E_0^2 \quad \rightarrow \text{densidade média de campo}$$

$$\langle \vec{S} \rangle = \frac{1}{2} c \epsilon_0 E_0^2 \hat{z} \quad \rightarrow \text{densidade média de fluxo de campo} \equiv I \text{ (intensidade da onda)}$$

$$\langle \vec{p}_{em} \rangle = \frac{1}{2c} \epsilon_0 E_0^2 \hat{z} \quad \rightarrow \text{densidade média de momento linear.}$$

Podemos assim definir a pressão de radiação electromagnética como o momento linear transferido por unidade de tempo através de uma superfície de área A :

$$\Delta \vec{p} = \langle \vec{p} \rangle \cdot c \Delta t \cdot A$$

$$\frac{\Delta \vec{p}}{\Delta t \cdot A} = \text{pressão de radiação} \equiv \text{força} / \text{área}$$

$$\text{pressão radiogas} = \langle \vec{P}_{em} \rangle c = \frac{1}{2} \epsilon_0 E_0^2 = \frac{I}{c}$$

Problema 9.10 (Griffiths):

A intensidade da luz solar na Terra é aproximadamente 1300 W/m^2 . Se esta luz atingir um perfeito absorvedor de luz, qual a pressão por esta sentinela? E se for um perfeito reflector?

Resposta: $P = \frac{I}{c} \equiv \text{força/área}$

$$\frac{I}{c} = P = \frac{1,3 \times 10^3}{3 \times 10^8} = 4,3 \cdot 10^{-6} \text{ N/m}^2$$

para um perfeito absorvedor.

Para um perfeito reflector: $\frac{2I}{c} = 2 \times 4,3 \times 10^{-6}$

Problema 9.12: Obtenha o tensor de Maxwell para uma onda monocromática que se desloca segundo

$$T_{ij} = \epsilon_0 \left[E_i E_j - \frac{1}{2} \delta_{ij} E^2 \right] + \frac{1}{\mu_0} \left[B_i B_j - \frac{1}{2} \delta_{ij} B^2 \right]$$

$$\vec{E} = E_0 \hat{x} e^{i(kz - \omega t + \phi)}$$

$$\vec{B} = B_0 \hat{y} e^{i(kx - \omega t + \phi)}$$

$$\Rightarrow T_{ij} = 0 \text{ se } i \neq j$$

$$T_{xx} = \frac{1}{2} \epsilon_0 \vec{E}_x^2 - \frac{1}{2\mu_0} B^2 = \frac{1}{2} \left(\epsilon_0 E_x^2 - \frac{1}{\mu_0 c^2} E_x^2 \right) \equiv 0$$

$$T_{yy} = -\frac{1}{2} \epsilon_0 E_x^2 + \frac{1}{2\mu_0} B_x^2 \equiv 0$$

$$T_{zz} = -\frac{1}{2} \epsilon_0 E^2 - \frac{1}{2\mu_0} B^2 = -u$$

$$T_{zz} = -\epsilon_0 E_0^2 \cos^2(kz - \omega t + \delta)$$

□