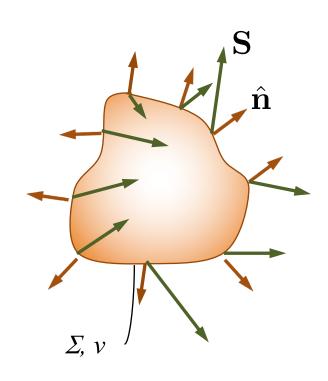


4302212 – Física IV

Ondas Eletromagnéticas –V

Vetor de Poynting e Continuidade



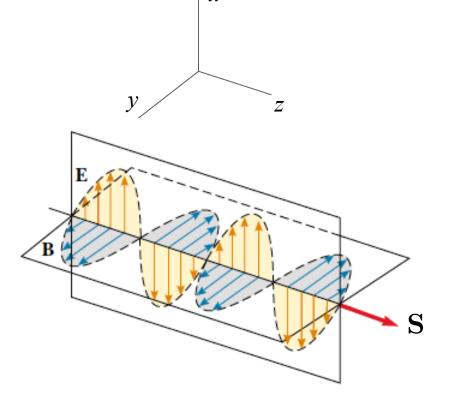
$$\mathbf{S} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{E} \times \mathbf{B}$$

$$\frac{\partial u}{\partial t} + \nabla \cdot \mathbf{S} = 0$$

$$\frac{dU}{dt} = \int_{\nu} \frac{\partial u}{\partial t} \, dV = -\int_{\Sigma} \mathbf{S} \cdot \hat{\mathbf{n}} dA$$

Ondas EM Monocromáticas

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



$$u_E = u_B$$

Intensidade (potência média por unidades de área):

$$I = \langle S \rangle = \frac{E_{\text{max}}^2}{2\mu_0 c}$$

Radiação EM: Momento Linear

Maxwell previu que a radiação EM transporta momento linear.
A confirmação se deve a Nichols e Hull (1903):

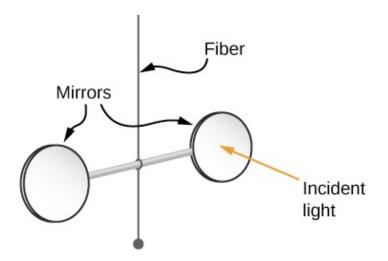
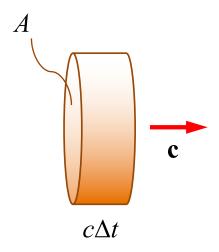


Imagem: https://phys.libretexts.org/Bookshelves/University_Physics/

- Densidade de momento linear:

$$\pi = \frac{1}{c^2} \mathbf{S}$$
 $[\pi] = \frac{[T^2]}{[L^2]} [S] = \frac{1}{[L^3]} \frac{[M][L]}{[T]}$

Ondas EM Monocromáticas



– Energia que atravessa a área A no intervalo Δt :

$$U = u A c \Delta t$$

$$\mathbf{S} = cu\,\hat{\mathbf{z}}$$

$$\pi = \frac{1}{c}u\hat{\mathbf{z}}$$

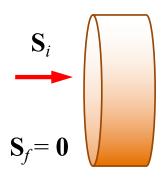
– Média sobre 1 período de oscilação:

$$\langle u \rangle = \frac{1}{2} \epsilon_0 E_{\text{max}}^2$$
 $I = \langle S \rangle = \frac{E_{\text{max}}^2}{2\mu_0 c}$ $\langle \pi \rangle = \frac{\epsilon_0}{2c} E_{\text{max}}^2 \hat{\mathbf{z}}$
$$= \frac{\epsilon_0 c}{2} E_{\text{max}}^2$$

Pressão de Radiação

– Momento linear transferido a uma superfície pela onda EM:

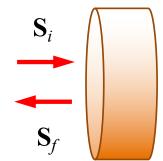
$$P = \frac{F_{\perp}}{A} = \frac{(\Delta p_{\sup}/\Delta t)}{A} = -\frac{1}{c}\Delta \langle S \rangle$$





$$\Delta \langle S \rangle = -\langle S_i \rangle$$

$$P = \frac{I}{c} = \langle u \rangle$$



– Reflexão completa:

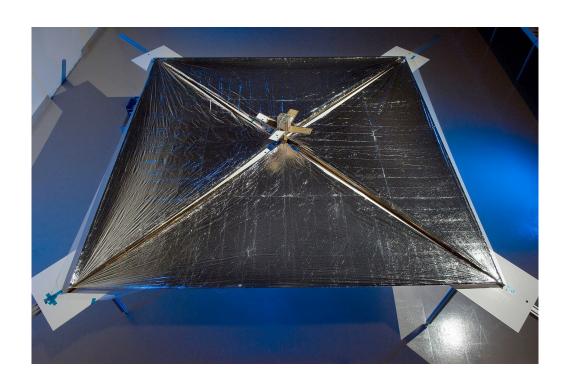
$$\Delta \langle S \rangle = -2 \langle S_i \rangle$$

$$P = 2\frac{I}{c} = 2\langle u \rangle$$

Vídeo: https://www.youtube.com/watch?v=ifyLMuSyfdI



– **Exercício:** a figura mostra um protótipo do LightSail, cuja propulsão no espaço é baseada na pressão de radiação. O primeiro teste (2015) foi realizado em uma órbita baixa, onde a irradiância solar é 1.37 kW/m². Admitindo que a área do equipamento seja de 32m² e que sua massa seja 5.0 kg, qual a aceleração máxima?

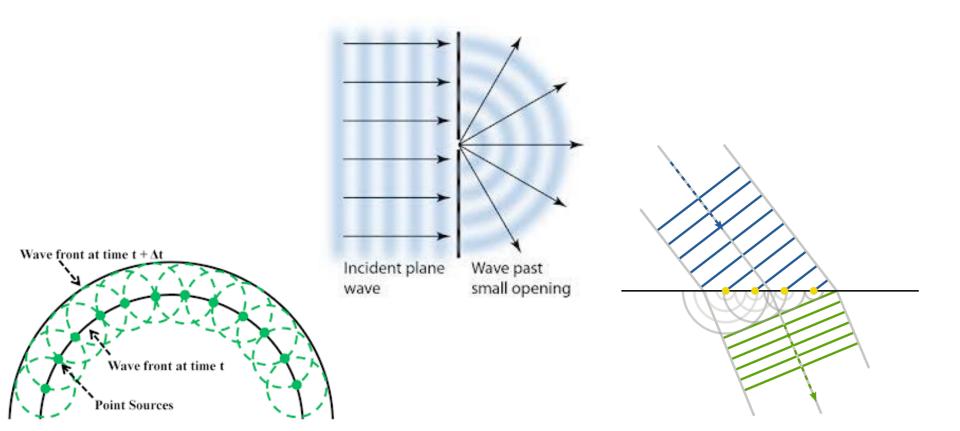


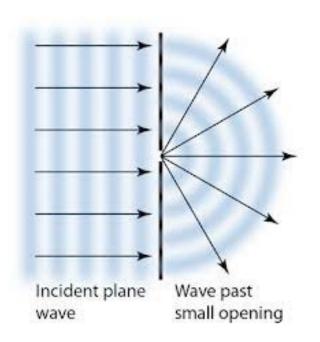
- Exercício: Admitindo reflexão completa:

$$a = \frac{1}{m}F = \frac{1}{m}(PA) = \frac{1}{m}\left(2\frac{I}{c}\right)A$$
$$= \frac{1}{5.0}\left(2 \times \frac{1.37 \times 10^3}{3.00 \times 10^8}\right) \times 32 = 5.8 \times 10^{-5} \,\text{m/s}^2$$

Limite de Ótica Geométrica

- Século XVII/XVIII: a natureza da luz é corpuscular (Newton) ou ondulatória (Huygens)?
- **Princípio de Huygens**: Cada ponto em uma frente de onda se comporta como uma fonte puntiforme, gerando ondas secundárias.





 Raios de Luz: retas perpendiculares às frentes de onda.

- Limite da Ótica Geométrica:

$$\lambda \ll d$$

(visível: ~400 nm a ~700nm)

 - Índice de Refração (n): propriedade do meio associada à velocidade de propagação da luz (radiação EM).

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

$$n(\lambda) \approx A + \frac{B}{\lambda^2}$$

(equação de Cauchy)

Material	Index of Refraction (n)
Vacuum	1.000
Air	1.000277
Water	1.333333
Ice	1.31
Glass	About 1.5
Diamond	2.417

$$\lambda \approx 600 \, \mathrm{nm}$$