

Trasporto di energia in onde e.m. piane omogenee e evanescenti

Corso di Ottica - Massimo Santarsiero

Come è noto, il trasporto di energia da parte di un'onda e.m. è tenuto in conto dal vettore di Poynting

$$\mathbf{S} = \mathbf{E}_R \times \mathbf{H}_R, \quad (1)$$

dove \mathbf{E}_R e \mathbf{H}_R sono i campi elettrico e magnetico reali. Esso misura l'energia nell'unità di tempo (e quindi la potenza) che fluisce attraverso una superficie unitaria disposta perpendicolarmente al vettore stesso. Tale potenza per unità di superficie è indicata con il termine di *intensità*. Poiché \mathbf{E}_R e \mathbf{H}_R dipendono dal tempo, anche \mathbf{S} dipende dal tempo.

Vediamo come questa espressione si traduce nel caso in cui si tratti di onde monocromatiche di pulsazione ω e si utilizzi il formalismo complesso per rappresentare i campi. Definiamo le quantità complesse \mathbf{E} e \mathbf{H} tali che

$$\mathbf{E}_R = \text{Re} [\mathbf{E} e^{-i\omega t}] , \quad \mathbf{H}_R = \text{Re} [\mathbf{H} e^{-i\omega t}] , \quad (2)$$

e calcoliamo il vettore di Poynting (4):

$$\begin{aligned} \mathbf{S}(t) &= \frac{1}{2} (\mathbf{E} e^{-i\omega t} + \mathbf{E}^* e^{i\omega t}) \times \frac{1}{2} (\mathbf{H} e^{-i\omega t} + \mathbf{H}^* e^{i\omega t}) \\ &= \frac{1}{4} (\mathbf{E} \times \mathbf{H} e^{-2i\omega t} + \mathbf{E}^* \times \mathbf{H}^* e^{2i\omega t}) + \frac{1}{4} (\mathbf{E} \times \mathbf{H}^* + \mathbf{E}^* \times \mathbf{H}) \quad (3) \\ &= \frac{1}{2} \text{Re} [\mathbf{E} \times \mathbf{H} e^{-2i\omega t}] + \frac{1}{2} \text{Re} [\mathbf{E} \times \mathbf{H}^*] . \end{aligned}$$

Il primo termine della somma oscilla nel tempo con pulsazione 2ω , mentre il secondo è costante (almeno fintanto che la ampiezze dei campi sono costanti). Se l'intensità viene rivelata con uno strumento che ha tempi di risposta maggiori di π/ω , come avviene sempre nel caso di radiazione luminosa, ciò che può essere misurato è

soltanto il valore medio di $\mathbf{S}(t)$, che coincide con il secondo termine della somma, cioè

$$\langle \mathbf{S} \rangle = \frac{1}{2} \text{Re} [\mathbf{E} \times \mathbf{H}^*] , \quad (4)$$

che fornisce la direzione lungo cui si propaga l'energia e il valore misurabile dell'intensità luminosa.

Nel caso di onde piane omogenee, \mathbf{E} e \mathbf{H} sono perpendicolari tra loro ed entrambi sono perpendicolari al vettore d'onda \mathbf{k} . Inoltre, $H = E/Z$, con $Z = \sqrt{\mu/\varepsilon}$ impedenza caratteristica del mezzo in cui si propaga l'onda, e i due campi sono in fase tra loro. Pertanto, il vettore di Poynting è diretto come \mathbf{k} e l'intensità media dell'onda è $E^2/2Z$.

Viceversa, non è immediato capire come vadano le cose nel caso di un'onda piana non omogenea. Partendo quindi dall'espressione del campo elettrico di un'onda evanescente, calcoleremo il corrispondente campo magnetico e ricaveremo il valore del vettore di Poynting medio risultante. Naturalmente la stessa procedura può essere seguita per l'analogo calcolo nel caso di onde omogenee, e lo studente è invitato a farlo.

Consideriamo un'onda e.m. piana che abbia, sul piano $z = 0$ di un opportuno sistema di riferimento, il campo elettrico

$$\mathbf{E}(x, y, 0) = E_0 e^{ik_x x} \hat{y} . \quad (5)$$

Se $k_x > k$, la sua espressione in propagazione risulta

$$\mathbf{E}(x, y, z) = E_0 e^{ik_x x} e^{-\alpha z} \hat{y} , \quad (6)$$

con $\alpha = \sqrt{k_x^2 - k^2}$ costante reale e positiva, per cui la sua ampiezza si attenua esponenzialmente all'aumentare di z .

Il corrispondente campo magnetico può essere calcolato dalla legge di Faraday come

$$\mathbf{H} = \frac{\nabla \times \mathbf{E}}{i\omega\mu} = \dots = \frac{E_0}{\omega\mu} (-i\alpha \hat{x} + k_x \hat{z}) e^{ik_x x} e^{-\alpha z} , \quad (7)$$

da cui

$$\mathbf{E} \times \mathbf{H}^* = \dots = \frac{|E_0|^2}{\omega\mu} (k_x \hat{x} - i\alpha \hat{z}) e^{-2\alpha z} . \quad (8)$$

Il vettore di Poynting medio quindi risulta, dalla (4),

$$\langle \mathbf{S} \rangle = \frac{k_x |E_0|^2}{2\omega\mu} e^{-2\alpha z} \hat{x} . \quad (9)$$

e indica un trasferimento di energia nella direzione dell'asse x , cioè parallelamente alla superficie $z = 0$, con densità di potenza che diminuisce esponenzialmente allontanandosi da essa, e diventa trascurabile quando $z \gg 1/2\alpha$.