Scrivere l'espressione di un'onda elettromagnetica monocromatica che si propaghi nel vuoto in direzione  $\hat{n} = \left(0, \frac{2}{\sqrt{5}}, \frac{1}{\sqrt{5}}\right)$  con  $\nu = 7 \cdot 10^{14} \text{ s}^{-1}$ . si supponga l'onda polarizzata nella direzione dell'asse x.

# Soluzione

L'onda è monocromatica, cioè ha una sola frequenza e, quindi, una sola lunghezza d'onda. Supponiamo la fase iniziale  $\varphi = 0$  (per x = 0 e t = 0).

$$\vec{E}(\vec{r},t) = \vec{E}_0 \cos(k\hat{n}\vec{r} - \omega t) = \vec{E}_0 \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t)$$

$$\vec{B}(\vec{r},t) = \vec{B}_0 \cos(k\hat{n}\vec{r} - \omega t) = \vec{B}_0 \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t)$$

dove  $\vec{k} = k\hat{n} = \frac{2\pi}{\lambda}\vec{n}$ , la pulsazione  $\omega = 2\pi\nu = 2\pi7\cdot 10^{14}~{\rm rad/s} = 14\pi 10^{14}~{\rm rad/s}$  e la lunghezza d'onda  $\lambda = cT = \frac{c}{\nu} = 428.6~{\rm nm}$ , che corrisponde alla regione del visibile (siamo nella zona del violetto).

 $\vec{k}$ è un vettore con direzione  $\hat{n},$  per cui:

$$\vec{k} = 14.7 \cdot 10^6 \left(0, \frac{2}{\sqrt{5}}, \frac{1}{\sqrt{5}}\right) \text{ m}^{-1}.$$

Il campo elettrico è polarizzato lungo l'asse x, quindi  $\vec{E}_0 = (E_0, 0, 0)$ .

Per calcolare la direzione del campo magnetico  $\vec{B}_0$  si sfrutta la relazione tra i versori:  $\hat{v} \times \hat{E} = \hat{B}$ . Per il calcolo del modulo di  $\vec{B}_0$  si deve considerare che  $E_0/B_0 = c$  nel vuoto.

Combinando modulo e direzione si ottiene:

$$\vec{B}_0 = \frac{1}{c} \begin{vmatrix} i & j & k \\ 0 & \frac{2}{\sqrt{5}} & \frac{1}{\sqrt{5}} \\ E_0 & 0 & 0 \end{vmatrix}$$

Quindi:  $\vec{B}_0 = \left(0, \frac{E_0}{c\sqrt{5}}, -\frac{2E_0}{c\sqrt{5}}\right)$ .

Il campo elettrico  $\vec{E}$  e il campo magnetico  $\vec{B}$  di un'onda e.m. piana che si propaga nella direzione  $\vec{u}_k = \vec{k}/|\vec{k}|$  sono dati da:

$$\vec{E}(\vec{x},t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t)}, \quad \vec{B}(\vec{x},t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t)}, \quad \text{con} \quad |\vec{k}| = \frac{\omega}{v}, \quad v^2 = \frac{1}{\epsilon \mu}.$$

Si dimostri che valgono le seguenti relazioni:

$$\vec{B} = \frac{\vec{k} \times \vec{E}}{\omega}, \qquad \vec{E} = v^2 \frac{\vec{B} \times \vec{k}}{\omega}.$$

#### Soluzione

Inseriamo

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

nella terza e quarta equazione di Maxwell in assenza di sorgenti

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \qquad \qquad \vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu \epsilon \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}.$$

Otteniamo

$$\vec{\nabla} \times \left( \vec{E}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) = -\frac{\partial \vec{B}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)}}{\partial t} = i \, \omega \, \vec{B}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} = i \, \omega \, \vec{B},$$

$$\vec{\nabla} \times \left( \vec{B}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) = \mu \epsilon \, \frac{\partial \vec{E}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)}}{\partial t} = -i \, \omega \, \frac{1}{v^2} \, \vec{E}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} = -i \, \omega \, \frac{1}{v^2} \, \vec{E}.$$

Per semplificare i primi membri usiamo una proprità del rotore. Se  $\vec{a}$  è un vettore uniforme (come  $\vec{E}_0$  e  $\vec{B}_0$ ) e  $f(\vec{x})$  è una funzione scalare di  $\vec{x}$  (come  $e^{i(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t)}$ ), abbiamo:

$$\vec{\nabla} \times \left[ f(\vec{x}) \, \vec{a} \right] = \left[ \vec{\nabla} f(\vec{x}) \right] \times \vec{a}.$$

Quindi applicata ai primi membri, questi diventano

$$\vec{\nabla} \times \left( \vec{E}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) = \left( \vec{\nabla} e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) \times \vec{E}_0 = e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \, i \, \vec{k} \times \vec{E}_0 = i \, \vec{k} \times \vec{E},$$

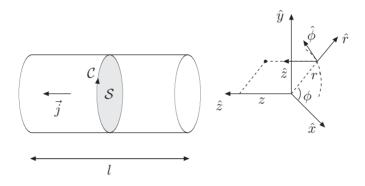
$$\vec{\nabla} \times \left( \vec{B}_0 \, e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) = \left( \vec{\nabla} e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \right) \times \vec{B}_0 = e^{i(\vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t)} \, i \, \vec{k} \times \vec{B}_0 = i \, \vec{k} \times \vec{B},$$

da cui si ricava:

$$\begin{split} i\,\vec{k}\times\vec{E} &= i\,\omega\,\vec{B} \quad \Rightarrow \quad \vec{B} = \frac{\vec{k}\times\vec{E}}{\omega}, \\ i\,\vec{k}\times\vec{B} &= -i\,\omega\,\frac{1}{v^2}\,\vec{E} \quad \Rightarrow \quad \vec{E} = v^2\,\frac{\vec{B}\times\vec{k}}{\omega}. \end{split}$$

Un conduttore rettilineo cilindrico omogeneo di lunghezza l e raggio a=0.5 cm è costituito da un materiale avente resistività  $\rho=1.11\cdot 10^{-7}~\Omega \mathrm{m}$ . Il conduttore è percorso da una corrente di intensità costante di 3 A. Calcolare il vettore di Poynting e dimostrare che la potenza dissipata per effetto Joule è uguale al flusso entrante del vettore di Poynting.

#### Soluzione



Per calcolare il vettore di Poynting, abbiamo bisogno di conoscere il campo elettrico e il campo magnetico. Entrambi sono determinati dalla densità di corrente  $\vec{j}$ .

La corrente  $I=3\,A$  nel conduttore è legata alla densità di corrente  $\vec{j}$  dalla relazione:

$$I = \int_{\mathcal{S}} \vec{j} \cdot d\vec{\mathcal{S}}, \qquad \vec{j} = j \,\hat{z},$$

dove  $S = \pi a^2$  è la sezione circolare del conduttore. La densità di corrente  $\vec{j}$  si distribuisce uniformemente nel conduttore ed è perpendicolare alla sezione circolare. Quindi avremo:

$$I = j \pi a^2$$
  $\Rightarrow$   $j = \frac{I}{\pi a^2}$ .

Il legame tra il campo elettrico  $\vec{E}$  e la densità di corrente  $\vec{j}$  è dato dalla legge di Ohm:

$$\vec{i} = \sigma \vec{E}$$
,

dove  $\sigma=1/\rho$  è la conduttività del materiale. Da questa relazione e dall'espressione per  $\vec{j}$  si ricava l'espressione per il campo elettrico  $\vec{E}$  dentro il conduttore

$$\vec{E} = \rho \vec{j} = \rho \frac{I}{\pi a^2} \hat{z},$$

che risulta quindi essere uniforme e diretto lungo l'asse z.

Per calcolare il campo magnetico usiamo la legge di Ampère nel caso stazionario ( $\vec{E}$  non varia nel tempo) sulla superficie  $\mathcal{S}$ :

$$\int_{\mathcal{C}} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \mu_0 \int_{\mathcal{S}} \vec{j} \cdot d\vec{\mathcal{S}} = \mu_0 I.$$

Il campo magnetico  $\vec{B}$  dipende solo dalla distanza r dall'asse del cilindro (per motivi di simmetria) e ha solo componente tangenziale (per le leggi di Maxwell):

$$\vec{B} = B(r)\,\hat{\phi}.$$

Quindi il primo membro della legge di Ampère si riscrive:

$$\int_{\mathcal{C}} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \int_{0}^{2\pi} d\phi \, a \, B(a) = 2 \, \pi \, a \, B(a),$$

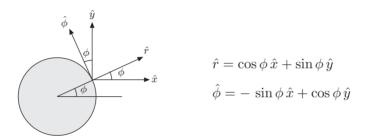
da cui segue:

$$\vec{B}(a) = \frac{\mu_0 I}{2 \pi a} \hat{\phi}.$$

Il vettore di Poynting sulla superficie del conduttore sarà quindi:

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B}(a) = \frac{1}{\mu_0} \frac{\rho I}{\pi a^2} \frac{\mu_0 I}{2 \pi a} \hat{z} \times \hat{\phi} = \frac{\rho I^2}{2 \pi^2 a^3} \hat{z} \times \hat{\phi}.$$

Calcoliamo il prodotto vettoriale  $\hat{z} \times \hat{\phi}$ :



$$\hat{z} \times \hat{\phi} = \begin{vmatrix} \hat{x} & \hat{y} & \hat{z} \\ 0 & 0 & 1 \\ -\sin\phi & \cos\phi & 0 \end{vmatrix} = -\cos\phi\,\hat{x} - \sin\phi\,\hat{y} = -\hat{r}.$$

Da cui segue che il vettore di Poynting è diretto radialmente verso l'interno del conduttore:

$$\vec{S} = -\frac{\rho I^2}{2\pi^2 a^3} \,\hat{r}.$$



Il flusso del vettore di Poynting sulla superficie del cilindro  $\Sigma = \Sigma_l + \Sigma_1 + \Sigma_2$  ha tre componenti:

$$\Phi(\vec{S}) = \int_{\Sigma_l} \vec{S} \cdot d\vec{\Sigma_l} + \int_{\Sigma_1} \vec{S} \cdot d\vec{\Sigma_1} + \int_{\Sigma_2} \vec{S} \cdot d\vec{\Sigma_2}.$$

Gli ultimi due integrali sono nulli, perchè  $\vec{S}$  ha direzione radiale ed è quindi parallelo alle due superfici  $\Sigma_1$  e  $\Sigma_2$ . La superficie laterale  $\Sigma_l$  ha invece versore diretto radialmente verso l'interno (flusso entrante!), come  $\vec{S}$ . Quindi abbiamo:

$$\Phi(\vec{S}) = \int_{\Sigma_l} \vec{S} \cdot d\vec{\Sigma}_l = |\vec{S}| \, \Sigma_l = \frac{\rho \, I^2}{2 \, \pi^2 \, a^3} \, 2 \, \pi \, a \, l = \rho \, \frac{l}{\pi \, a^2} \, I^2.$$

Usiamo ora l'espressione della resistenza  ${\cal R}$  del conduttore

$$R = \rho \, \frac{l}{\pi \, a^2}$$

per verificare che il flusso entrante del vettore di Poynting coincide con la potenza W dissipata per effetto Joule:

$$\Phi(\vec{S}) = \rho \frac{l}{\pi a^2} I^2 = R I^2 = W.$$

Un granello sferico di polvere perfettamente assorbente, di densità  $\rho_M = 2 \cdot 10^3 \, kg/m^3$  e diametro  $d = 1 \, \mu m$ , si trova inizialmente fermo nello spazio interstellare a una distanza dal sole  $D = 1, 5 \cdot 10^8 \, km$ . Se la potenza totale emessa dal sole sotto forma di onde elettromagnetiche è  $\mathcal{P} = 3, 96 \cdot 10^{26} \, W$ , determinare (in modulo, direzione e verso):

- a) la forza sul granello dovuta alla pressione di radiazione;
- b) la risultante delle forze che agiscono sul granello;
- c) la risultante delle forze che agiscono su un secondo granello di polvere di diametro  $d' = 0,5 \,\mu m$ , posto nello stesso punto.

(La massa del sole è  $M_S = 1,99 \cdot 10^{30} \, kg$ )

#### Soluzione

a) L'onda emessa dal sole e' un'onda sferica, cioè i fronti d'onda sono superfici sferiche centrate nel sole. Poiché l'energia per unita' di tempo (cioè la potenza  $\mathcal{P}$ ) trasportata dall'onda si conserva, l'energia della radiazione che colpisce nell'unita' di tempo un qualunque fronte d'onda deve essere ancora  $\mathcal{P}$ . In particolare sarà  $\mathcal{P}$  l'energia che colpisce nell'unita' di tempo la superficie sferica di raggio D, per cui su tale superficie l'intensità I dell'onda (= l'energia per unita' di tempo per unità di superficie) sarà:

$$I = \frac{\mathcal{P}}{4\pi D^2}.$$

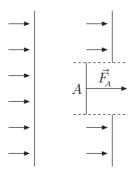
Se la distanza D dal sole è grande rispetto alle dimensioni dell'oggetto su cui incide, l'onda sferica si puo' approssimare ad un'onda piana con intensità  $I = \mathcal{P}/(4\pi D^2)$ .

La quantità di moto per unita' di tempo per unità di superficie  $\vec{p}$  trasportata dall'onda è legata (nel vuoto) all'intensità I dalla relazione:

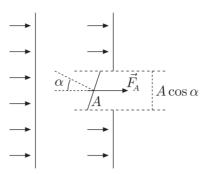
$$|\vec{p}| = \frac{I}{c}.$$

Se l'onda incide perpendicolarmente su una superficie A, l'energia per unità di tempo che la investe è IA e la superficie subisce una forza (= quantità di moto per unita' di tempo)

$$\vec{F}_A = A \vec{p},$$
  $|\vec{F}_A| = A |\vec{p}| = \frac{I A}{c}.$ 



Se invece la normale alla superficie A forma un angolo  $\alpha$  con la direzione di propagazione dell'onda,

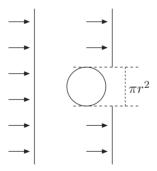


l'energia per unità di tempo che incide sulla superficie A è  $IA\cos\alpha$  e la superficie subisce una forza:

$$\vec{F}_{\!\scriptscriptstyle A} = \vec{p} \, A \, \cos \alpha, \qquad \qquad |\vec{F}_{\!\scriptscriptstyle A}| = |\vec{p}| \, A \, \cos \alpha = \frac{I \, A \, \cos \alpha}{c}.$$

Quindi in pratica solo la supercie effettivamente "vista" dal fronte d'onda contribuisce all'energia che incide sulla superficie nell'unità di tempo e quindi alla forza che agisce sulla superficie.

Nel nostro caso abbiamo un granello sferico di raggio  $r = \frac{d}{2}$ ,



quindi la superficie effettivamente "vista" dall'onda è il cerchio di raggio r (di area  $\pi r^2$ ) e la forza agente sul granello è:

$$|\vec{F}_{\!\!\scriptscriptstyle R}| = |\vec{p}| \, \pi \, r^2 = \frac{I}{c} \, \frac{\pi \, d^2}{4} = \frac{\mathcal{P} \, d^2}{16 \, c \, D^2} = \frac{(3.96 \cdot 10^{26} \, W)(10^{-6} \, m)^2}{16 \, (3 \cdot 10^8 \, m/s)(1.5 \cdot 10^{11} \, m)^2} = 3.67 \cdot 10^{-18} \, N.$$

b) Sul granello agisce anche la forza gravitazionale  $\vec{F}_G$ . Mentre la forza dovuta alla radiazione  $\vec{F}_R$  è repulsiva, la forza gravitazionale è attrattiva. Essa ha modulo:

$$|\vec{F}_G| = G \frac{M M_S}{D^2},$$

dove M è la massa del granello e G è la costante di Newton di gravitazione universale. La massa M si può calcolare dalla densità  $\rho_M$ :

$$M = \rho_M \, \frac{4}{3} \, \pi \, r^3 = \frac{\pi \, \rho_M \, d^3}{6}.$$

La forza gravitazionale è quindi

$$|\vec{F}_{G}| = G \frac{M M_{S}}{D^{2}} = G \frac{\pi \rho_{M} M_{S} d^{3}}{6 D^{2}}$$

$$= (6.67 \cdot 10^{-11} N m^{2} / kg^{2}) \frac{\pi (2 \cdot 10^{3} kg/m^{3})(1.99 \cdot 10^{30} kg)(10^{-6} m)^{3}}{6 (1.5 \cdot 10^{11} m)^{2}}$$

$$= 6.19 \cdot 10^{-18} N.$$

La risultante  $\vec{F}$  delle forze agenti sul granello è attrattiva e il suo modulo vale:

$$|\vec{F}| = |\vec{F}_G| - |\vec{F}_R| = 6.19 \cdot 10^{-18} \, N - 3.67 \cdot 10^{-18} \, N = 2.52 \cdot 10^{-18} \, N.$$

c) Se il granello ha diametro  $d'=0.5\,\mu m=d/2$ , le due forze hanno modulo:

$$\begin{aligned} |\vec{F}_R'| &= \frac{\mathcal{P}(d')^2}{16 c D^2} = |\vec{F}_R| \left(\frac{d'}{d}\right)^2 = (3.67 \cdot 10^{-18} \, N) \, \frac{1}{4} = 9.16 \cdot 10^{-19} \, N, \\ |\vec{F}_G'| &= G \, \frac{\pi \, \rho_M \, M_S \, (d')^3}{6 \, D^2} = |\vec{F}_G| \, \left(\frac{d'}{d}\right)^3 = (6.19 \cdot 10^{-18} \, N) \, \frac{1}{8} = 7.73 \cdot 10^{-19} \, N. \end{aligned}$$

Poiché la forza di radiazione varia come  $d^2$ , mentre la forza gravitazionale come  $d^3$ , quest'ultima diminuisce di più della prima al diminuire di d. Il risultato è che per un granello di diametro  $d'=0.5\,\mu m$  la forza di radiazione supera la forza gravitazionale e la risultante delle forze diventa repulsiva con modulo:

$$|\vec{F}| = |\vec{F}_G| - |\vec{F}_R| = 9.16 \cdot 10^{-19} \, N - 7.73 \cdot 10^{-19} \, N = 1.43 \cdot 10^{-19} \, N.$$