

# Energia delle onde e Teorema di Poynting

Al sole, ci si scotta. Nel forno a microonde, il cibo cuoce.  
Da dove viene questa energia?

Un'onda e.m. interagisce con una carica  $q$  ( $e^-$ , atomo, molecola) mediante la forza elettrica e la forza di Lorentz:

$$\mathbf{F} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B})$$

$q$  si mette in *moto* e acquista *energia cinetica* (micro), che viene poi ceduta all'ambiente sotto forma di *calore* (macro)

$\Rightarrow$  Il campo e.m. cede energia alla materia

Per un **materiale lineare ed isotropo**, la densità di energia è:

$$u = \frac{1}{2} \mathbf{D} \cdot \mathbf{E} + \frac{1}{2} \mathbf{B} \cdot \mathbf{H} = \frac{1}{2} \varepsilon E^2 + \frac{1}{2} \frac{B^2}{\mu}$$

L'espressione di  $u$  è stata ottenuta in condizioni stazionarie e supposta valida anche per campi variabili

**Per tutte le onde, l'energia per metà associata ad  $\mathbf{E}$  e per metà associata a  $\mathbf{B}$**

Verifichiamolo per le onde piane:

$$E = vB \quad \Rightarrow \quad u_m = \frac{B^2}{2\mu} = \frac{E^2}{2\mu v^2} = \frac{1}{2} \varepsilon E^2 = u_e$$

Calcoliamo la potenza dissipata per effetto Joule

$$P_{diss} = \Delta V I = \int_{\gamma} \mathbf{E} \cdot \mathbf{u}_t dl \iint_S \mathbf{J} \cdot \mathbf{u}_n dS$$

dove:  $d\tau = \mathbf{u}_t \cdot \mathbf{u}_n dl ds$  = elementino di tubo di flusso di  $\mathbf{J}$  1

$$P_{diss} = \iiint_{\tau} \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} d\tau = \iiint_{\tau} P_{\tau, diss} d\tau$$

La **densità di energia dissipata per effetto Joule** è:

$$P_{\tau, diss} = \mathbf{E} \cdot \mathbf{J}$$

Premessa:

$$div(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = \mathbf{b} \cdot rot \mathbf{a} - \mathbf{a} \cdot rot \mathbf{b}$$

Per  $\mathbf{E}$  e  $\mathbf{B}$ :

$$div(\mathbf{E} \times \mathbf{B}) = \mathbf{B} \cdot \left( -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \right) - \mathbf{E} \cdot rot \mathbf{B}$$

Introduciamo la IV eq. di Maxwell nell'espressione di  $P_{\tau, diss}$

$$\mathbf{E} \cdot \mathbf{J} = \mathbf{E} \cdot \left( \frac{1}{\mu} rot \mathbf{B} - \varepsilon \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \right) = -\frac{1}{\mu} div(\mathbf{E} \times \mathbf{B}) - \frac{\mathbf{B}}{\mu} \cdot \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} - \varepsilon \mathbf{E} \cdot \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t}$$

Definiamo:

$$\mathbf{P} = \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{\mu} = \mathbf{E} \times \mathbf{H} = \textit{Vettore di Poynting}$$

Inoltre:

$$\begin{aligned} \frac{\partial u}{\partial t} &= \mathbf{D} \cdot \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} + \mathbf{H} \cdot \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = \varepsilon \mathbf{E} \cdot \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} + \frac{\mathbf{B}}{\mu} \cdot \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \\ \Rightarrow \frac{\partial u}{\partial t} + \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} &= -div \mathbf{P} \end{aligned}$$

Integriamo su tutto il volume  $\tau$  e applichiamo il teorema della divergenza:

$$\frac{\partial}{\partial t} \iiint_{\tau} u d\tau = - \iiint_{\tau} \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} d\tau - \iint_{\Sigma} \mathbf{P} \cdot \mathbf{u}_n dS$$

↑

a)

↑

b)

↑

c)

a) Variazione dell'energia del campo e.m. nell'unità di tempo

b) Potenza dissipata, trasferita alle cariche in moto

c) Flusso del vettore di Poynting = Potenza entrante =  
= -(Potenza uscente)

**Teorema di Poynting:** La variazione di energia e.m. è dovuta alla dissipazione per effetto Joule e al flusso del vettore di Poynting (conservazione dell'energia, bilancio energetico)

⇒ Il flusso di  $\mathbf{P}$  attraverso l'elemento di superficie  $dS$  rappresenta l'energia e.m. che l'onda trasporta attraverso  $dS$  nell'unità di tempo

In un materiale conduttore, dove è presente una forza elettromotrice (generatore), l'espressione si generalizza:

$$\mathbf{E} + \mathbf{E}_m = \rho \mathbf{J}$$

$$\iiint_{\tau} \mathbf{E}_m \cdot \mathbf{J} d\tau = \iiint_{\tau} \rho J^2 d\tau + \frac{\partial}{\partial t} \iiint_{\tau} u d\tau + \iint_{\Sigma} \mathbf{P} \cdot \mathbf{u}_n dS$$

Consideriamo il vettore di Poynting **P**:

- Direzione e verso uguali a **k**, cioè direzione e verso della propagazione dell'onda

Il flusso di energia e.m. è ortogonale sia ad **E** che a **B**

- Modulo = **Intensità istantanea dell'onda** = Energia che il campo trasporta nell'unità di tempo attraverso l'unità di superficie ortogonale alla direzione di propagazione

Unità in SI:  $\text{W m}^{-2}$

**Esempi** di applicazione del Teorema di Poynting

a) Condensatore

Consideriamo un condensatore piano (raggio  $R$  e distanza  $d$  tra le armature) ideale (**E** uniforme)

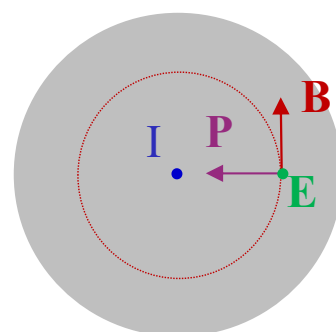
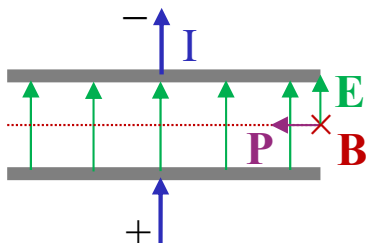
Durante la carica, l'energia è:

$$U_e = \frac{1}{2} \varepsilon_o E^2 \tau = \frac{1}{2} \varepsilon_o E^2 \pi R^2 d$$

$$\Rightarrow \frac{\partial U_e}{\partial t} = \varepsilon_o E \pi R^2 d \frac{\partial E}{\partial t} = \varepsilon_o \tau E \frac{\partial E}{\partial t}$$

La variazione di **E** fa variare  $U$ .

L'energia entra come flusso di **P**, che è radiale entrante



Durante la carica,  $\mathbf{E} = \mathbf{E}(t)$  genera  $\mathbf{B} = \mathbf{B}(t)$

Dalla legge di Ampere (IV eq. di Maxwell):

$$2\pi r B = \mu_o \frac{\partial D}{\partial t} \pi r^2 = \varepsilon_o \mu_o \frac{\partial E}{\partial t} \pi r^2$$
$$\Rightarrow B = \frac{1}{2} \varepsilon_o \mu_o r \frac{\partial E}{\partial t}$$

Il vettore di Poynting ha modulo:

$$P = EH = \frac{1}{2} \varepsilon_o r E \frac{\partial E}{\partial t}$$

Il flusso di  $\mathbf{P}$ , cioè l'energia entrante “lateralmente” è:

$$\phi_{lat}(\mathbf{P}) = P(2\pi R d) = \varepsilon_o (\pi R^2 d) E \frac{\partial E}{\partial t} = \varepsilon_o \tau E \frac{\partial E}{\partial t} = \frac{\partial U_e}{\partial t}$$

Durante la carica,  $\mathbf{B}(t)$  è presente anche all'interno del condensatore e contribuisce all'energia

$$B = \frac{1}{2} \varepsilon_o \mu_o r \frac{\partial E}{\partial t} \quad \Rightarrow \quad u_m = \frac{B^2}{2\mu_o} = \frac{1}{2} \mu_o \left( \frac{\varepsilon_o r}{2} \frac{\partial E}{\partial t} \right)^2$$

Confrontiamo  $u_e$  ed  $u_m$ :

$$\frac{u_e}{u_m} = \frac{\frac{1}{2} \varepsilon_o E^2}{\frac{1}{2} \mu_o \left( \frac{\varepsilon_o r}{2} \frac{\partial E}{\partial t} \right)^2} = \frac{4E^2}{\left( \frac{r}{c} \frac{\partial E}{\partial t} \right)^2}$$

$u_e \gg u_m$  quando i campi sono **lentamente variabili**, cioè quando  $E$  varia poco ( $\partial E / \partial t \approx 0$ ) nel tempo di transito dell'onda attraverso il condensatore ( $R/c$ )

## b) Solenoide

Consideriamo la carica di un solenoide ideale (B uniforme) di lunghezza L, con  $n$  spire per unità di lunghezza

**B** è parallelo all'asse con modulo:  $B = \mu_o n I$

E' il caso duale del condensatore

L'energia magnetica è:

$$u_m = \frac{B^2}{2\mu_o}$$

**E** è tangente a circonferenze coassiali con il solenoide  
Dalla II eq. di Maxwell:

$$2\pi r E = \pi r^2 \frac{\partial B}{\partial t} \quad \Rightarrow \quad E = \frac{r}{2} \frac{\partial B}{\partial t}$$

L'energia elettrica associata è:

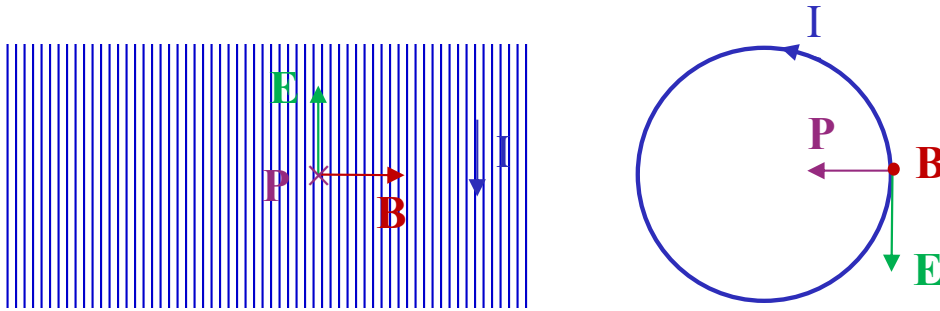
$$u_e = \frac{1}{2} \epsilon_o E^2 = \frac{1}{2} \epsilon_o \frac{r^2}{4} \left( \frac{\partial B}{\partial t} \right)^2$$

Confrontiamo  $u_m$  ed  $u_e$ :

$$\frac{u_m}{u_e} = \frac{\frac{B^2}{2\mu_o}}{\frac{1}{2} \epsilon_o \frac{r^2}{4} \left( \frac{\partial B}{\partial t} \right)^2} = \frac{B^2}{\epsilon_o \mu_o \frac{r^2}{4} \left( \frac{\partial B}{\partial t} \right)^2} = \frac{4B^2}{\left( \frac{r}{c} \frac{\partial B}{\partial t} \right)^2}$$

Analogamente al caso del condensatore, se i **campi** sono **lentamente variabili**:  $u_m \gg u_e$

Il vettore di Poynting è diretto radialmente



La variazione di energia è dovuta al flusso di **P**:

$$\frac{\partial u_m}{\partial t} = \frac{B}{\mu_o} \frac{\partial B}{\partial t} \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial U_m}{\partial t} = \tau \frac{B}{\mu_o} \frac{\partial B}{\partial t}$$

$$P = \frac{1}{\mu_o} EB = \frac{r}{2\mu_o} B \frac{\partial B}{\partial t}$$

$$\Rightarrow \phi_{lat}(\mathbf{P}) = (2\pi RL) \frac{R}{2\mu_o} B \frac{\partial B}{\partial t} = (\pi R^2 L) \frac{B}{\mu_o} \frac{\partial B}{\partial t} = \tau \frac{B}{\mu_o} \frac{\partial B}{\partial t}$$

### c) Filo percorso da corrente stazionaria

Consideriamo un tratto di conduttore ohmico omogeneo cilindrico di raggio  $R$  e lunghezza  $L$

La potenza dissipata per effetto Joule è:

$$P_{diss} = \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} \tau = EJ(\pi R^2 L)$$

Questa energia entra nel conduttore come flusso di  $\mathbf{P}$

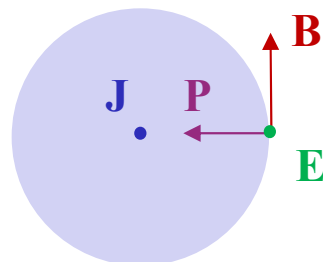
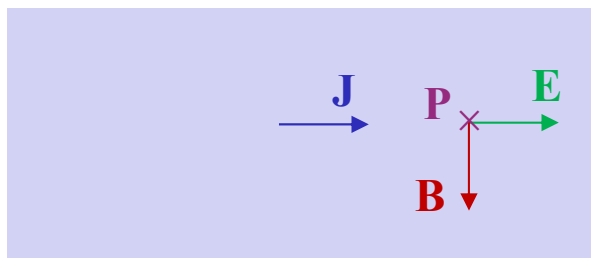
Sulla superficie esterna, c'è un campo  $\mathbf{E}$  parallelo all'asse del conduttore (dato che  $E_{t,int} = E_{t,est}$ )

$\mathbf{B}$  è noto dalla legge di Ampere:

$$B = \frac{\mu_o (J \pi R^2)}{2\pi R} = \frac{\mu_o R J}{2}$$

$\mathbf{P}$  è radiale ed il suo flusso attraverso la superficie laterale è:

$$P(2\pi RL) = \frac{EB}{\mu_o} 2\pi RL = E \frac{\mu_o R J}{2\mu_o} 2\pi RL = EJ(\pi R^2 L) = EJ\tau$$



L'energia dissipata entra nel conduttore come flusso di  $\mathbf{P}$  attraverso la superficie laterale



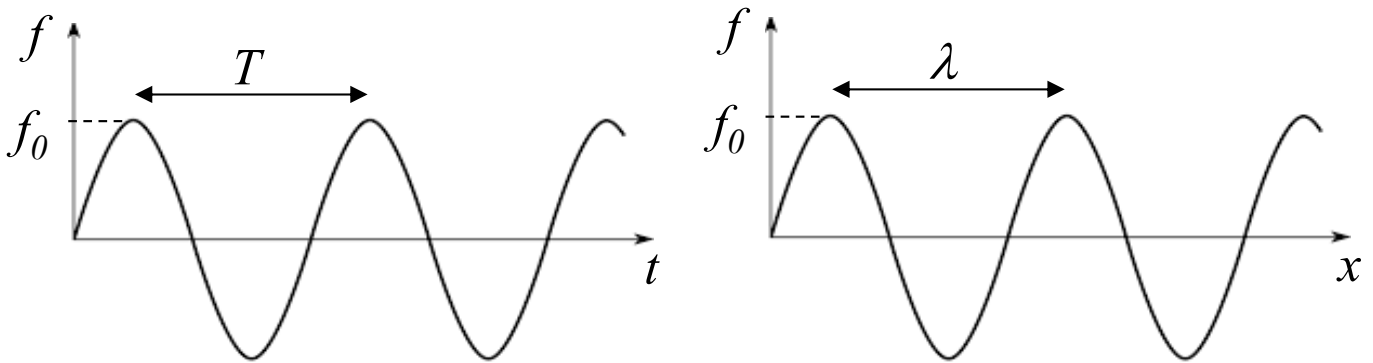
# Onde piane sinusoidali (armoniche)

L'**onda piana sinusoidale (armonica)** è descritta da una funzione del tipo:

$$f(x - ct) = f_o \sin[k(x - ct)] = f_o \sin(kx - \omega t)$$

dove:

$$\omega = \frac{2\pi}{T} \quad k = \frac{2\pi}{\lambda}$$



$$T = \frac{1}{\nu} = \frac{2\pi}{\omega} = \textbf{periodo} = \text{intervallo di tempo tra due massimi successivi}$$

$$\lambda = \textbf{lunghezza d'onda} = \text{distanza tra due massimi successivi}$$

$$c = \lambda \nu = \frac{\omega}{k} = \textbf{velocità di fase}$$

Definiamo il **vettore d'onda k**:

- **Modulo**:  $k = 2\pi / \lambda = \omega / c$

- **Direzione e verso** dati dalla **propagazione** dell'onda

Nell'intervallo di tempo  $T$  (che intercorre tra due massimi), l'onda, propagandosi con velocità  $c$ , si è spostata di un tratto pari alla distanza  $\lambda$  tra un massimo e il successivo:

$$c = \frac{\lambda}{T} \Rightarrow c = \lambda \nu$$

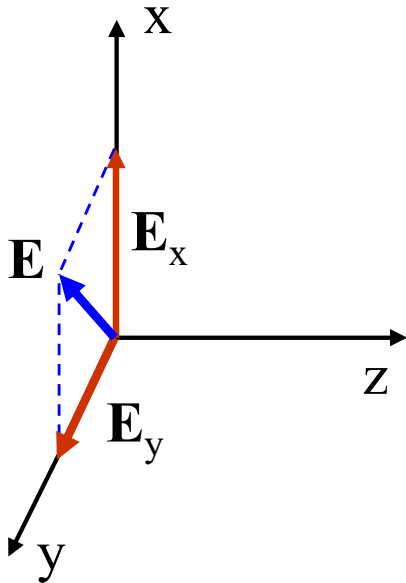
Ogni combinazione lineare di onde piane monocromatiche (sinusoidali) è soluzione delle eq. di Maxwell (e delle onde)

Ogni onda può essere vista come una sovrapposizione di onde piane monocromatiche (Analisi di Fourier)

$\Rightarrow$  Per conoscere le caratteristiche di qualsiasi onda, basta studiare le proprietà delle onde armoniche e sovrapporre gli effetti

# Polarizzazione

La **polarizzazione** delle onde piane viene definita rispetto al campo **E** (Analogamente per **B**)



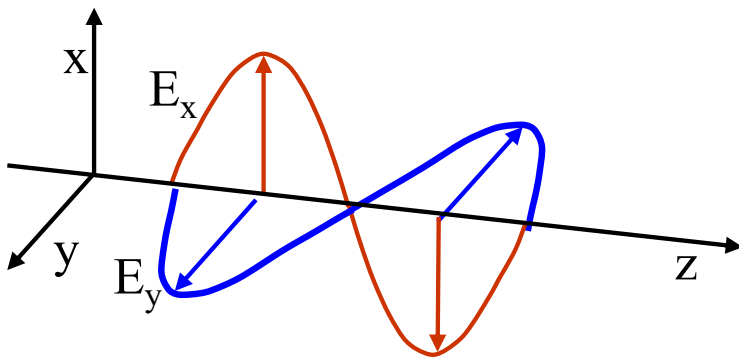
Se un'onda piana sinusoidale si propaga in direzione  $z$ , il campo **E** può essere espresso come:

$$\mathbf{E} = E_x \mathbf{u}_x + E_y \mathbf{u}_y$$

dove:

$$E_x(P, t) = E_x(P) \sin(\omega t + \phi_x(P))$$

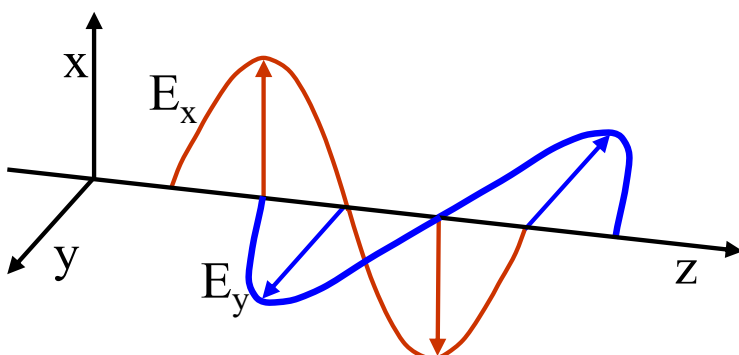
$$E_y(P, t) = E_y(P) \sin(\omega t + \phi_y(P))$$



Se:  $\phi_x = \phi_y + n\pi$

**Polarizzazione lineare**

$E_x$  e  $E_y$  variano **in fase** e il campo **E** oscilla secondo una direzione costante.

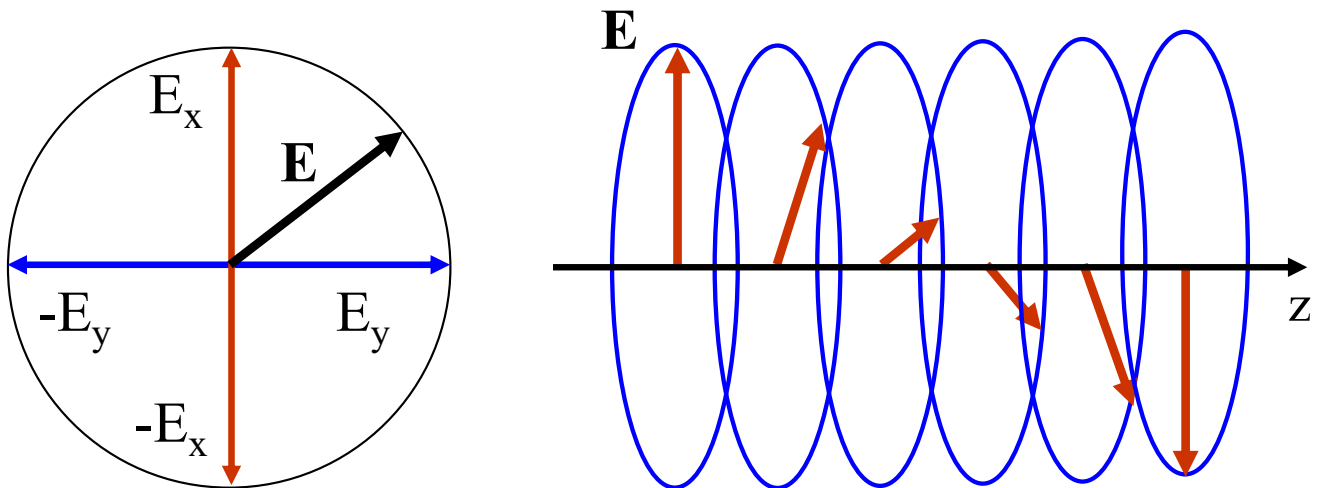


Se le due componenti di **E** sono **in quadratura di fase**:

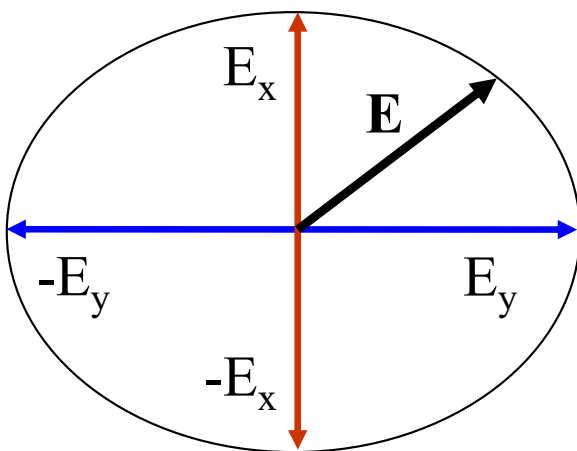
$$\phi_x = \phi_y + (2n + 1) \frac{\pi}{2}$$

il campo  $\mathbf{E}$  ruota (quando  $E_y$  è nullo è diretto come  $E_x$  e viceversa).

Se  $E_x = E_y$ , il vertice del vettore  $\mathbf{E}$  percorre una circonferenza:  
la **polarizzazione è circolare**



Se  $E_x \neq E_y$ , il vertice del vettore  $\mathbf{E}$  percorre un'ellisse:  
la **polarizzazione è ellittica**



Se la direzione di  $\mathbf{E}$  varia casualmente, l'**onda è depolarizzata**

La polarizzazione può essere valutata durante la propagazione o al passare del tempo in una data posizione  $z$

Qualsiasi onda piana può essere vista come la combinazione di due onde con polarizzazione lineare ortogonale

## Esempi

Le onde radio e TV sono polarizzate (si orientano le antenne per migliorare la ricezione)

La luce naturale non è polarizzata, perché è la combinazione di molte onde emesse indipendentemente da atomi diversi, che cambiano fase su tempi dell'ordine di  $10^{-8}$  s e non sono monocromatiche

**Applicazione:** polaroid (occhiali da sole)

Plastica con lunghe catene polimeriche allineate con un processo di estrusione e stiramento

Gli elettroni sono liberi di muoversi lungo l'asse della molecola

**E *parallelo*** alle molecole mette in moto gli  $e^-$  e l'energia viene assorbita

**E *ortogonale*** alle molecole non viene assorbito

Due polaroid incrociati estinguono la luce

Uno la attenua soltanto, perché assorbe solo metà della luce

# Spettro elettromagnetico

	$\lambda$	$\nu$
Audio	$10^4 - 10 \text{ km}$	$30 \text{ Hz} - 30 \text{ kHz}$
Radio	$600 - 2.8 \text{ m}$	$500 \text{ kHz} - 108 \text{ MHz}$
TV (VHF)	$5.5 - 1.5 \text{ m}$	$55 - 200 \text{ MHz}$
TV (UHF)	$75 - 37.5 \text{ cm}$	$400 - 800 \text{ MHz}$
Radar (banda s)	$10 \text{ cm}$	$3 \text{ GHz}$
IR	$2 \text{ mm} - 760 \text{ nm}$	
VIS	$760 - 390 \text{ nm}$	
UV	$390 - 100 \text{ nm}$	
X	$100 \text{ nm} - 1 \text{ \AA}$	
$\gamma$	$< 1 \text{ \AA}$	

Microonde:  $\lambda \approx 2.8 \text{ m} - 1 \text{ cm}$ ;  $\nu \approx 108 \text{ MHz} - 10 \text{ GHz}$

3G/4G:  $\nu \approx 800 \text{ MHz} - 2.6 \text{ GHz}$

5G:  $\nu \approx 700 \text{ MHz} - 26 \text{ GHz}$

# Intensità ed energia delle onde piane armoniche

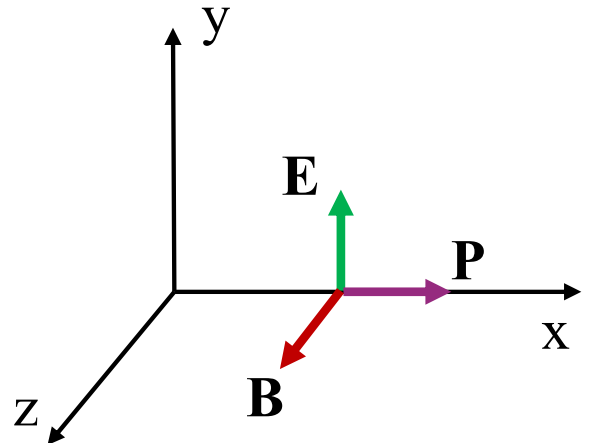
Per un'onda piana sinusoidale, che si propaga lungo  $x$ :

$$- E = E_o \sin(kx - \omega t)$$

$$- B = B_o \sin(kx - \omega t)$$

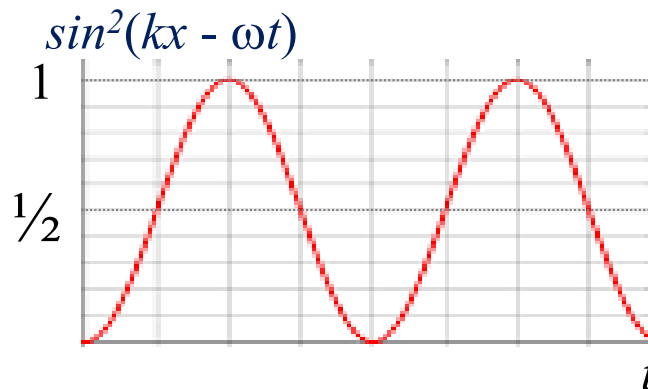
$$- E_o = cB_o \quad (E_o = vB_o)$$

$$- \omega = kc \quad (\omega = kv)$$



La **densità di energia** ( $u_e = u_m = u/2$ ) è:

$$u = \frac{1}{2} \varepsilon E^2 + \frac{B^2}{2\mu} = \left( \frac{1}{2} \varepsilon E_o^2 + \frac{B_o^2}{2\mu} \right) \sin^2(kx - \omega t) = \varepsilon E_o^2 \sin^2(kx - \omega t)$$



frequenza  $2\omega$

La **densità media di energia** è:

$$\boxed{\bar{u} = \frac{1}{2} \varepsilon E_o^2 = \frac{B_o^2}{2\mu}}$$

Questo è il valore che ha significato dal punto di vista fisico, se si considerano intervalli di tempo superiori al periodo dell'onda

La frequenza della luce è così elevata ( $\approx 10^{14}$  Hz) che nessuno strumento (compreso l'occhio) è in grado di seguirne le oscillazioni

Gli strumenti (e l'occhio) sono sensibili all'intensità media

L'intensità istantanea è:  $I = P = \frac{E_o B_o}{\mu} \sin^2(kx - \omega t)$

L'intensità media è:

$$\bar{I} = \bar{P} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\epsilon}{\mu}} E_o^2 = \frac{1}{2} \frac{\epsilon}{\sqrt{\epsilon\mu}} E_o^2 = \frac{c}{n} \bar{u} = v \bar{u}$$

dove:  $n = \sqrt{\epsilon_r \mu_r}$  = **indice di rifrazione**

$$\frac{1}{\sqrt{\epsilon\mu}} = \frac{c}{n} = v \quad = \quad \textbf{velocità della luce nel mezzo}$$

L'energia dell'onda si muove con velocità  $v = c/n$  nel mezzo

## Esempi

- Radiazione solare sulla superficie terrestre:  $I_{\text{med}} \approx 1 \text{ kW/m}^2$

- Laser pointer:  $P_{\text{med}} = 1 \text{ mW}$ ,

focalizzando su  $5 \text{ }\mu\text{m}$  di raggio:  $I_{\text{med}} \approx 10^7 \text{ W/m}^2$

- Laser impulsati:  $P_{\text{med}} \approx 10^9 \text{ W}$ ,

focalizzando:  $I_{\text{med}} \approx 10^{19} \text{ W/m}^2$



# Quantità di moto e pressione di radiazione

Un'onda che investe la superficie di un mezzo esercita su di essa una forza

**Pressione di radiazione** = forza per unità di superficie esercitata da un'onda sulla superficie di un mezzo ortogonale alla sua direzione di propagazione

L'interazione tra onda e materiale avviene attraverso le cariche presenti nel materiale ed è descritta da:

$$\mathbf{F}_q = q(\mathbf{E} + \mathbf{v}_q \times \mathbf{B})$$

La forza esercitata sull'unità di superficie è:

$$\frac{d\mathbf{F}}{dS} = \sigma(\mathbf{E} + \mathbf{v}_q \times \mathbf{B})$$

dove:  $\sigma$  = densità di carica superficiale del mezzo

La componente elettrica  $\frac{d\mathbf{F}_e}{dS} = \sigma\mathbf{E}$  mette in moto gli  $e^-$  del mezzo lungo la superficie con velocità  $\mathbf{v}_q \parallel \mathbf{E}$

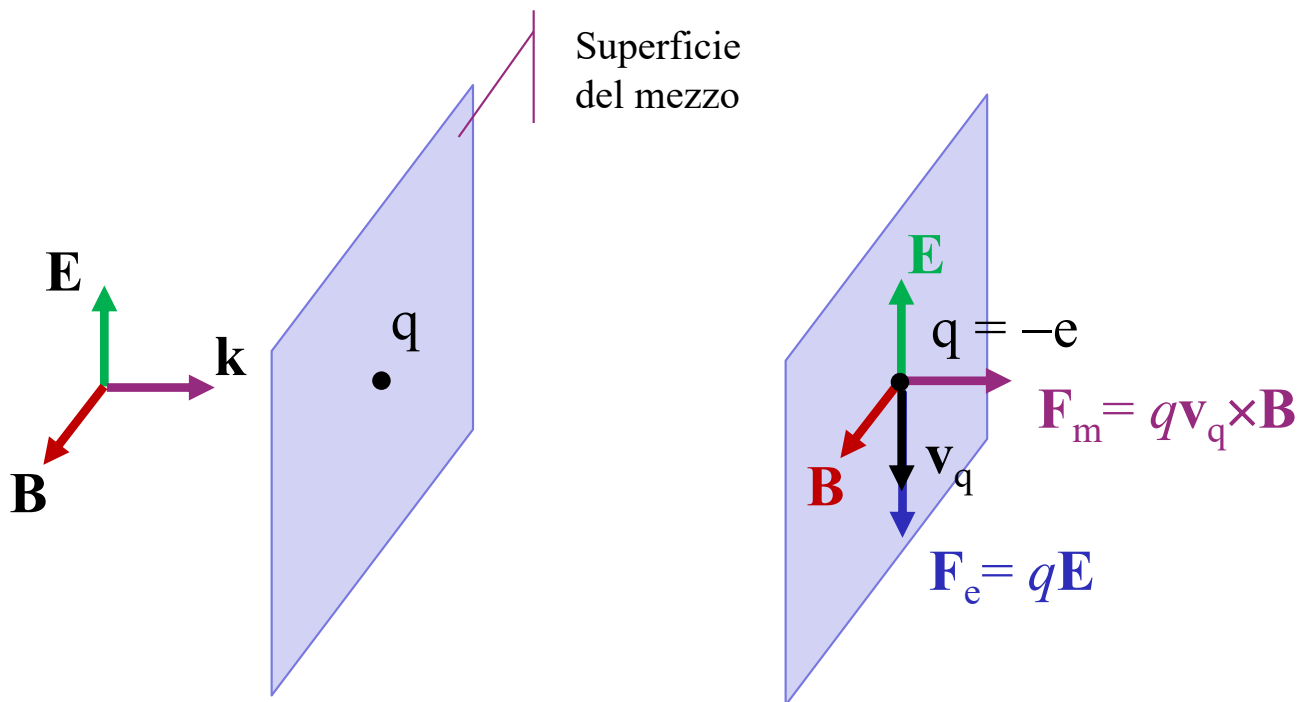
$\Rightarrow$  **Il materiale assorbe energia dall'onda**

La potenza assorbita per unità di superficie è:

$$\frac{d\mathbf{F}}{dS} \cdot \mathbf{v}_q = \frac{d\mathbf{F}_e}{dS} \cdot \mathbf{v}_q = \sigma E v_q$$

L'intensità media assorbita dal mezzo è:

$$\bar{I} = \sigma(\bar{E} \bar{v}_q)$$



Gli  $e^-$  in moto interagiscono con  $\mathbf{B}$  secondo  $\frac{d\mathbf{F}_m}{dS} = \sigma \mathbf{v}_q \times \mathbf{B}$ , diretta verso l'interno del materiale.

La forza magnetica ha effetti meccanici sul materiale.

Per un'onda **piana**, la forza magnetica per unità di superficie è:

$$\frac{d\bar{\mathbf{F}}_m}{dS} = \sigma(\bar{\mathbf{B}}\bar{\mathbf{v}}_q) = \frac{\sigma}{v}(\bar{\mathbf{E}}\bar{\mathbf{v}}_q) = \frac{\bar{I}}{v}$$

L'onda esercita una **pressione di radiazione**  $p_{em}$ :

$$p_{em} = \frac{\bar{I}}{v}$$

In generale, con una trattazione simile a quella del teorema di Poynting, si trova l'espressione della **quantità di moto intrinseca** (per unità di volume)  $\mathbf{g}$  dell'onda:

$$\mathbf{g} = \frac{\mathbf{P}}{v^2} = \epsilon \mathbf{E} \times \mathbf{B}$$

Per un'onda piana che si propaga in un mezzo:

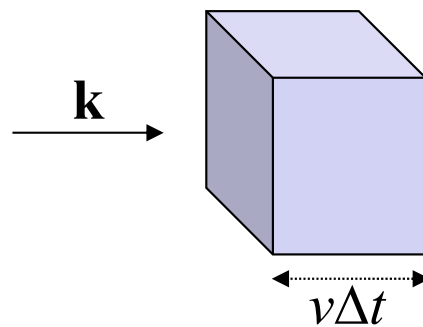
$$\bar{g} = \frac{\bar{I}}{v^2} = \frac{\bar{u}}{v} \quad \text{con:} \quad v = \frac{c}{n}$$

Consideriamo un'onda piana che incide su una superficie **perfettamente assorbente**

Tutta l'energia (e quindi la quantità di moto) viene assorbita dal mezzo

In un intervallo di tempo  $\Delta t$ , sulla superficie  $S$  incide la quantità di moto  $G$ :

$$G = \bar{g} S v \Delta t$$



La forza media esercitata dalla superficie sull'onda  $S$  è  $-F$  (uguale e contraria a quella che l'onda esercita sulla superficie).

Per il teorema dell'impulso:

$$-\bar{F}\Delta t = \Delta G = -\bar{g} S v \Delta t \quad \Rightarrow \quad \bar{F} = \bar{g} S v$$

La pressione è:

$$p_{em} = \bar{g} v = \bar{u} = \frac{\bar{I}}{v}$$

Se la superficie è **perfettamente riflettente**, l'onda viene riflessa indietro, si inverte la direzione di propagazione, quindi la quantità di moto finale è uguale e contraria a quella iniziale

La forza esercitata e la pressione sono quindi doppie:

$$-F \Delta t = \Delta G = -2 \bar{g} S v \Delta t$$

$$p_{em} = 2 \bar{g} v = 2 \bar{u} = \frac{2 \bar{I}}{v}$$

Esempio: pressione su uno specchio che riflette la luce del sole

$I \approx 1.4 \times 10^3 \text{ W/m}^2$  all'esterno dell'atmosfera terrestre

$v \cong 3 \times 10^8 \text{ m/s}$

$\Rightarrow p \approx 10^{-5} \text{ N/m}^2 = 5 \times 10^{-10} \text{ atm}$

La pressione di radiazione è molto piccola, ma misurabile e se osservano gli effetti

Proposta di impiego come sistema di propulsione per astronavi a vela nel sistema solare

La direzione della coda delle comete è dovuta alla pressione della radiazione solare

