

## *Esercitazione 1*

---

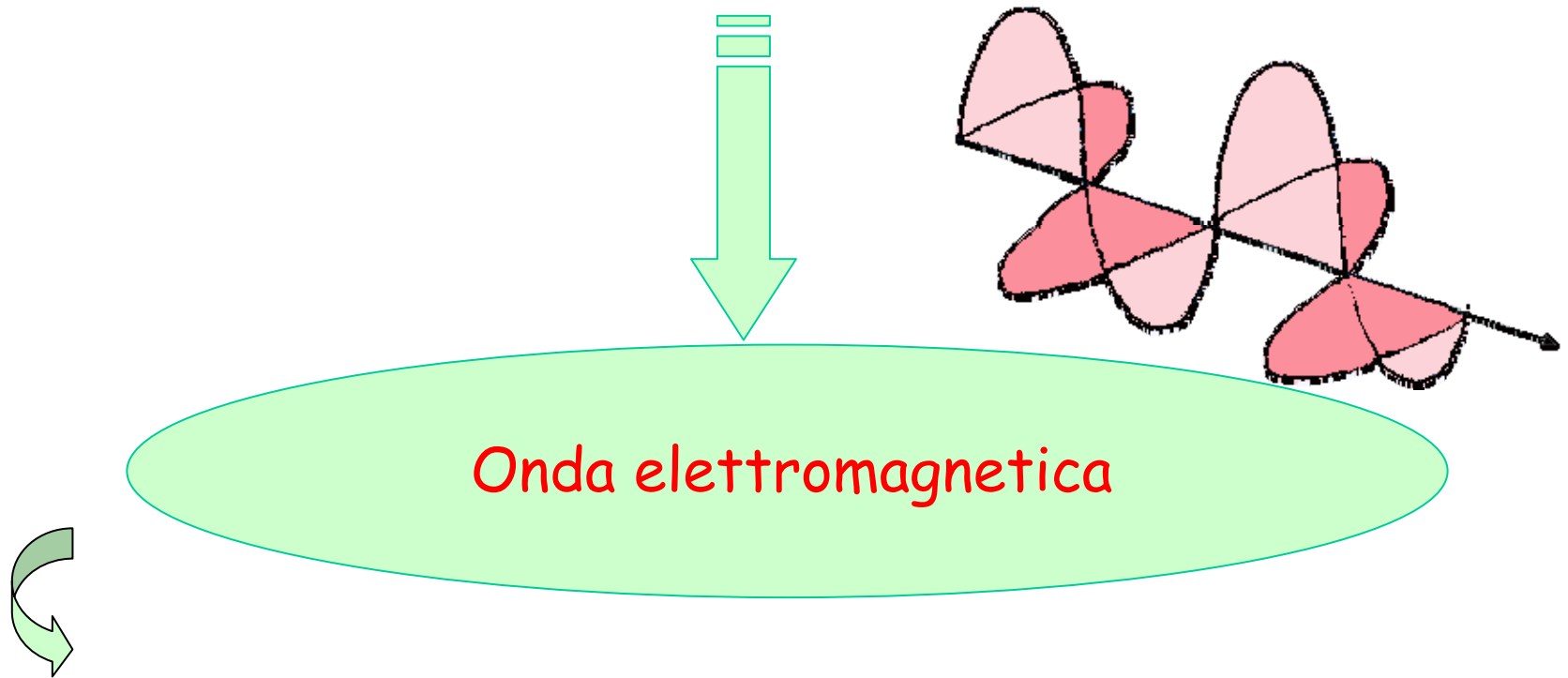
*Ripasso nozioni di base di  
campi elettromagnetici*

*onde piane.....*

*radiazione.....*

# Definizioni

Si definisce **ONDA** la variazione temporale di un campo



Si ottiene come soluzione delle equazioni di Maxwell con

- equazioni costitutive dei mezzi
- condizioni al contorno

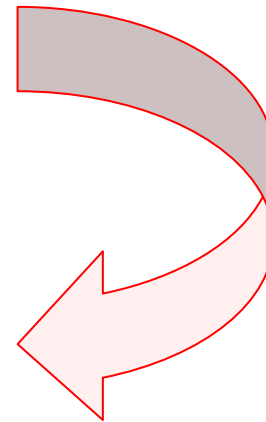
# Ripasso: Equazioni di Maxwell

$$\nabla \times \vec{E}(\vec{r}, t) = -\frac{\partial \vec{B}(\vec{r}, t)}{\partial t}$$

$$\nabla \times \vec{H}(\vec{r}, t) = \vec{J}(\vec{r}, t) + \frac{\partial \vec{D}(\vec{r}, t)}{\partial t}$$

*nel dominio del tempo*

***Trasformata  
di Fourier***



$$\nabla \times \underline{E}(\underline{r}, \omega) = -j\omega \underline{B}(\underline{r}, \omega)$$

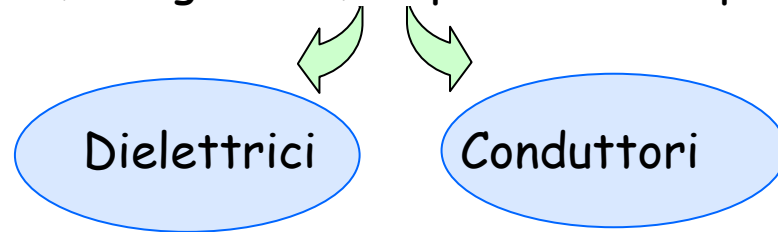
$$\nabla \times \underline{H}(\underline{r}, \omega) = \underline{J}(\underline{r}, \omega) + j\omega \underline{D}(\underline{r}, \omega)$$

*nel dominio  
della frequenza*

# Ripasso: Equazioni costitutive dei mezzi

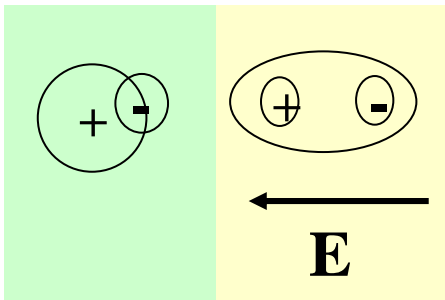
## Caratteristiche dei mezzi:

- Linearità, isotropia, stazionarietà, omogeneità, dispersione temporale e spaziale, dissipatività

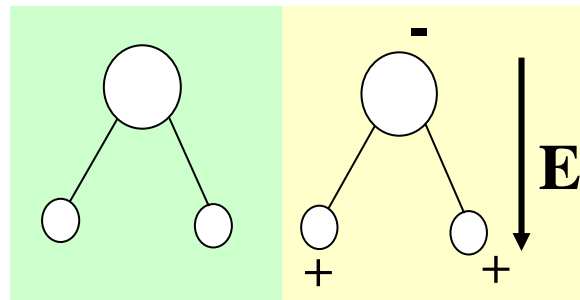


Polarizzazione dei dielettrici  $\Rightarrow \epsilon, \sigma$

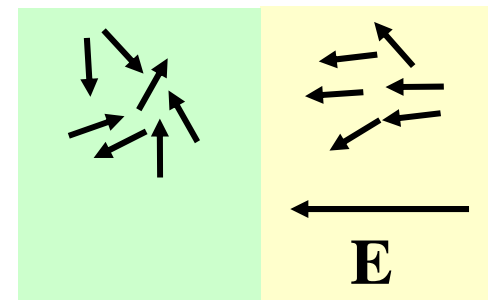
atomica;



molecolare;



orientamento.



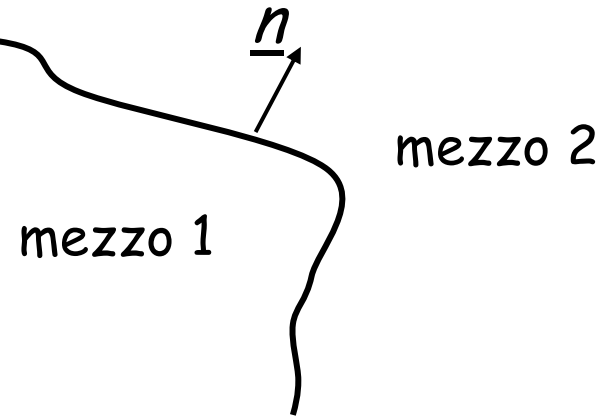
$$\underline{D}(\underline{r}, \omega) = \epsilon_0 \underline{E}(\underline{r}, \omega) + \underline{P}(\underline{r}, \omega) = \dots = \epsilon_0 \epsilon_r \underline{E}(\underline{r}, \omega)$$
$$\underline{B}(\underline{r}, \omega) = \mu_0 \underline{H}(\underline{r}, \omega) + \underline{M}(\underline{r}, \omega) = \dots = \mu_0 \mu_r \underline{H}(\underline{r}, \omega)$$

$$\underline{J}(\underline{r}, \omega) = \sigma \underline{E}(\underline{r}, \omega)$$

# Ripasso: Condizioni al contorno

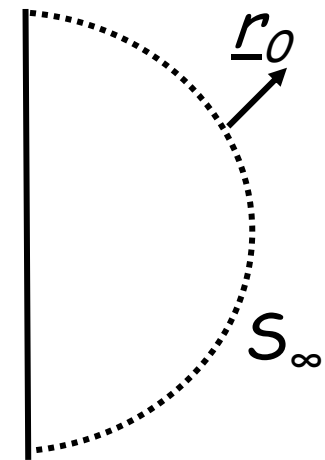
Interfaccia

$$\begin{aligned}\underline{n} \cdot (\underline{D}_2 - \underline{D}_1) &= \rho_s \\ \underline{n} \times (\underline{H}_2 - \underline{H}_1) &= \underline{J}_s\end{aligned}$$



All'  $\infty$

$$\begin{aligned}\lim_{r \rightarrow \infty} r^\nu \underline{E} &= 0 \quad \forall \nu < 1 \\ \lim_{r \rightarrow \infty} r(\underline{r}_0 \times \underline{E} - \eta_\infty \underline{H}) &= 0\end{aligned}$$



Sono le condizioni di radiazione: poiché all'infinito non vi sono cariche, il campo deve tendere a 0 con dipendenza almeno  $1/r$ ; inoltre il campo elettrico ed il campo magnetico devono tendere ad una forma 'tipo' onda piana.

# Onda elettromagnetica

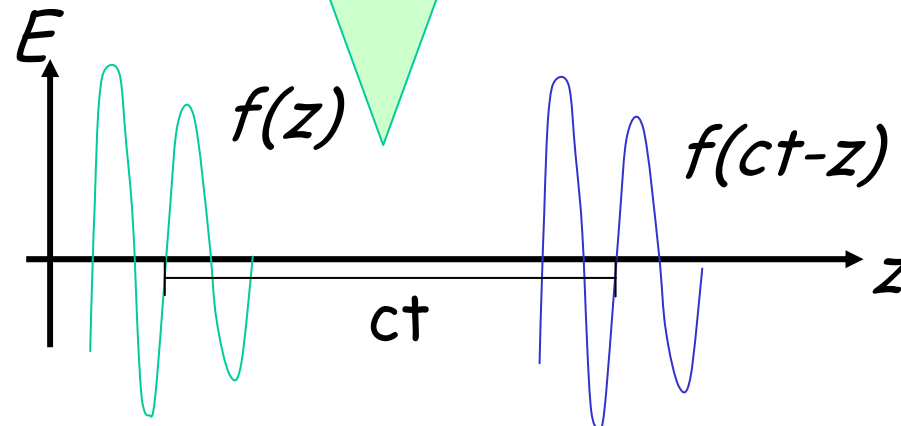
si definisce  
**onda elettromagnetica**  
una soluzione delle equazioni di Maxwell

*nel dominio  
del tempo.....*

$$E(z, t) = f(ct - z) + g(ct + z)$$

*nel dominio  
della frequenza.....*

$$E(\underline{r}, \omega) = m(\underline{r}, \omega) e^{-j\Phi(\underline{r}, \omega)}$$



# Espressione onda elettromagnetica

L'onda e.m., **nel dominio della frequenza**,  
sarà *una grandezza complessa, caratterizzata  
da modulo e fase*

$$a(\underline{r}, \omega) = m(\underline{r}, \omega) e^{-j\Phi(\underline{r}, \omega)}$$

• Tornando nel tempo (fasori):

$$a(\underline{r}, t) = \operatorname{Re} \left[ a(\underline{r}, \omega) e^{j\omega t} \right] = \operatorname{Re} \left[ m(\underline{r}, \omega) e^{-j\Phi(\underline{r}, \omega)} e^{j\omega t} \right]$$

$$a(\underline{r}, t) = m(\underline{r}, \omega) \cos(\omega t - \Phi(\underline{r}, \omega))$$

• La fase dell'onda è data da:

$$\Psi = \omega t - \Phi(\underline{r}, \omega)$$

# Velocità di fase

La **velocità di fase** è la velocità che dovrebbe avere un ipotetico osservatore per non osservare variazioni di fase nell'onda:

$$d\Psi = d(\omega t - \Phi(\underline{r}, \omega)) = 0$$

Lungo una generica direzione  $\underline{r}$ :

$$\omega dt - \frac{\partial \Phi(\underline{r}, \omega)}{\partial r} dr = 0$$



$$v_f = \frac{dr}{dt} = \frac{\omega}{\frac{\partial \Phi(\underline{r}, \omega)}{\partial r}}$$



# Propagazione delle onde

---

$$a(\underline{r}, \omega) = m(\underline{r}, \omega) e^{-j\Phi(\underline{r}, \omega)}$$

Se la funzione iconale è costante nello spazio

l'onda si dice *stazionaria*;

altrimenti si ha un'onda *progressiva*

# *Superfici equifase, equiampiezza*

---

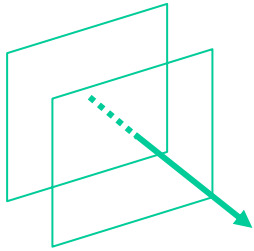
Si definiscono *superfici equifase* quelle superfici in cui risulta  $\Phi(\underline{r})$  costante

$$a(\underline{r}, \omega) = m(\underline{r}, \omega) e^{-j\Phi(\underline{r}, \omega)}$$

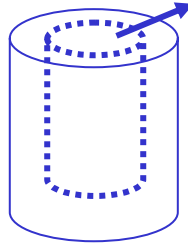
Si definiscono *superfici equiampiezza* quelle superfici in cui risulta costante il modulo dell'onda

# Onda uniforme

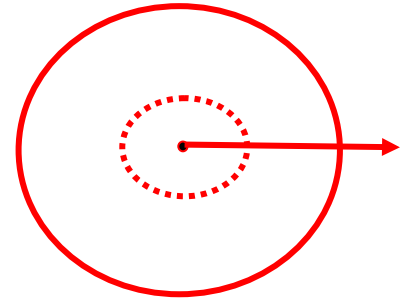
L'onda prende il nome dalla forma delle superfici equifase



piane



cilindriche

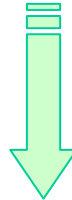


sferiche

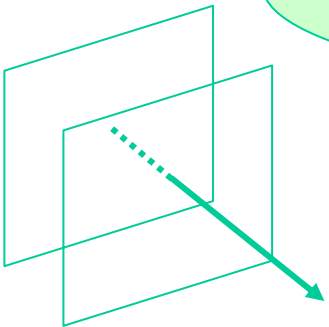
Un'onda elettromagnetica si definisce **uniforme** quando le superfici equifase ed equiampiezza coincidono

# Onde piane

Un'onda elettromagnetica si definisce *piana* quando il luogo dei punti in cui la funzione iconale è costante è un piano.



i.e., *superfici equifase = piani*



Le onde piane si ottengono come soluzione particolare delle equazioni di Maxwell, sotto particolari condizioni semplificative.

# Onde piane

---

Le onde piane rappresentano un'astrazione.

Tuttavia, sono particolarmente importanti

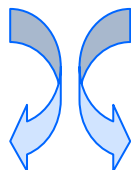
in quanto:

- molti fenomeni propagativi possono essere schematizzati con la **propagazione** di onde piane;
- il campo lontano di un'antenna è **localmente** di tipo onda piana;
- nelle **strutture guidanti** si propagano onde piane;
- un qualunque campo elettrico (trasformabile secondo Fourier) si può esprimere come somma integrale di **infinite onde piane** di ampiezza infinitesima.

# Onde piane

Si possono ottenere come soluzioni delle

1. equazioni di Maxwell omogenee (no correnti impresse);
2. nello spazio libero (no discontinuità);
3. in un mezzo lineare, isotropo, omogeneo, stazionario, eventualmente dispersivo nel tempo.



Si ottengono dall'equazione di Helmholtz omogenea

$$\nabla^2 \underline{E}(\underline{r}, \omega) + k^2 \underline{E}(\underline{r}, \omega) = 0$$

$$k^2 = \omega^2 \mu \varepsilon_c = \omega^2 \mu \left( \varepsilon + \frac{\sigma}{j\omega} \right)$$

con la condizione:

$$\nabla \cdot \underline{E}(\underline{r}, \omega) = 0$$

# Onde piane: caratteristiche

---

Hanno una forma del tipo

$$\underline{E}(\underline{r}, \omega) = \underline{E}_0 e^{-j\underline{k} \cdot \underline{r}} \quad (1)$$

$\underline{r}$  vettore posizione

$\underline{k}$ , vettore di propagazione, deve soddisfare la

$$\underline{k} \cdot \underline{k} = k^2 \quad \longleftarrow \text{condizione di separabilità}$$

perché la (1) rappresenti un'onda piana deve essere:

$$\underline{k} \cdot \underline{E}_0 = 0 \quad \longleftarrow \text{definisce la polarizzazione}$$

# Onde piane: caratteristiche

Dalla condizione di separabilità....

$$\underline{k} \cdot \underline{k} = k^2$$

con

$$k^2 = \omega^2 \mu \varepsilon_c = \omega^2 \mu \left( \varepsilon + \frac{\sigma}{j\omega} \right)$$



$$\underline{k} = \underline{\beta} - j\underline{\alpha}$$



$$\underline{E}(\underline{r}, \omega) = \underline{E}_0 e^{-\underline{\alpha} \cdot \underline{r}} e^{-j(\underline{\beta} \cdot \underline{r})}$$

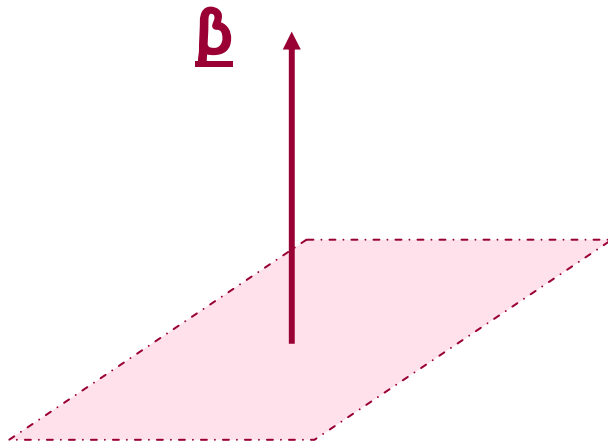
*ampiezza + polarizzazione*

*fase*



# Superfici equipase

*superfici equipase* =  $\Phi(\underline{r})$  costante



*Piani!*

$$\underline{\beta} \cdot \underline{r} \text{ costante}$$

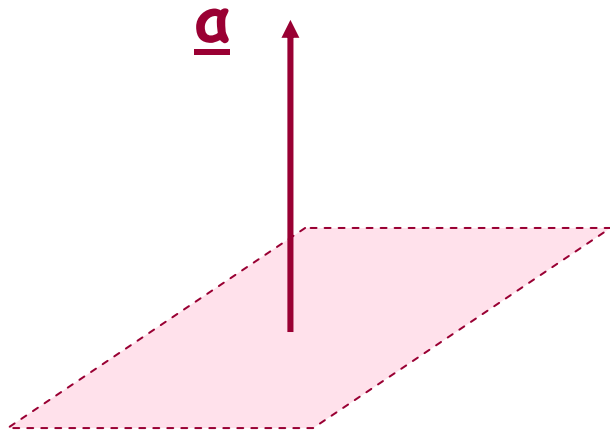
$$\underline{\beta} \cdot \underline{r}_1 = \underline{\beta} \cdot \underline{r}_2$$

$$\underline{\beta} \cdot (\underline{r}_1 - \underline{r}_2) = 0$$

$$\overline{P_1 P_2} = (\underline{r}_1 - \underline{r}_2) \perp \underline{\beta}$$

# Superfici equiampiezza

*superfici equiampiezza* = **modulo costante**



***Piani!***

$$\underline{\alpha} \cdot \underline{r} \text{ costante}$$

$$\underline{\alpha} \cdot \underline{r}_1 = \underline{\alpha} \cdot \underline{r}_2$$

$$\underline{\alpha} \cdot (\underline{r}_1 - \underline{r}_2) = 0$$

$$\overline{P_1 P_2} = (\underline{r}_1 - \underline{r}_2) \perp \underline{\alpha}$$

# Velocità di fase

---

Nel caso generale si era trovato:

$$v_f = \frac{dr}{dt} = \frac{\omega}{\frac{\partial \Phi(\underline{r}, \omega)}{\partial r}}$$

per l'onda piana, allora, lungo la direzione di  $\underline{\beta}$ :

$$\Phi(\underline{r}, \omega) = \underline{\beta} \cdot \underline{r}$$

$$v_f = \frac{dr}{dt} = \frac{\omega}{\frac{\partial \Phi(\underline{r}, \omega)}{\partial r}} = \frac{\omega}{\beta}$$

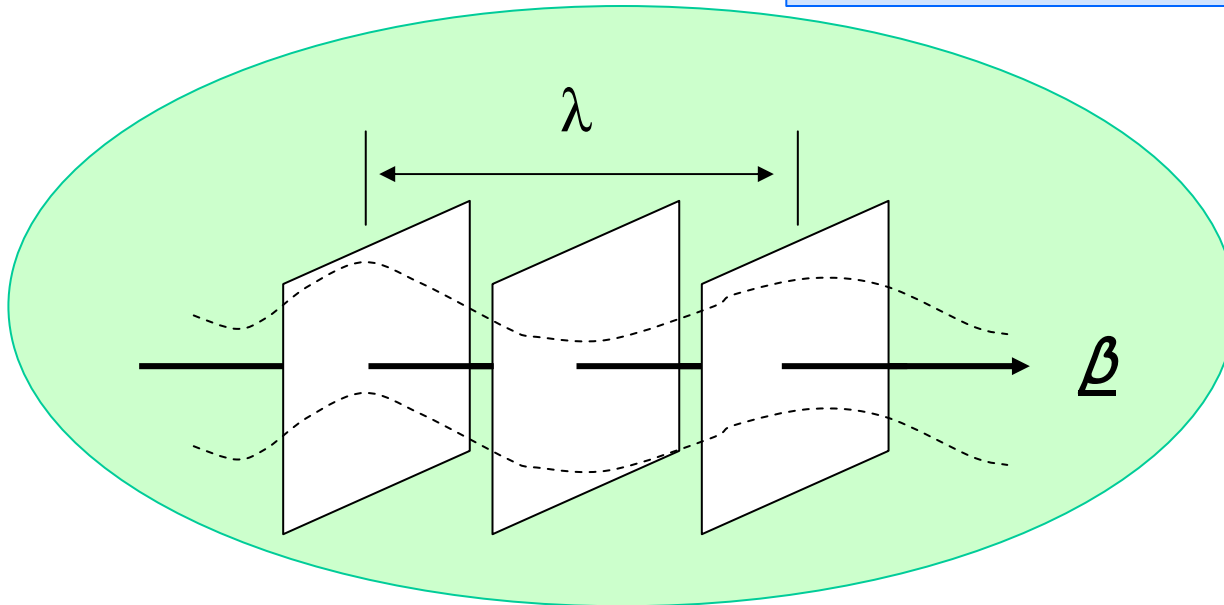
# Lunghezza d'onda

Si definisce lunghezza d'onda  $\lambda$  la distanza tra due punti fra i quali esiste una differenza di fase pari a  $2\pi$

Lungo la direzione di  $\underline{\beta}$ :

$$\beta r_2 - \beta r_1 = 2\pi$$

$$\lambda = r_2 - r_1 = \frac{2\pi}{\beta}$$



# Polarizzazione dell'onda

Luogo geometrico descritto dall'estremo libero del vettore

La condizione:

$$\nabla \cdot \underline{E}(\underline{r}, \omega) = 0$$

diventa:

$$\underline{k} \cdot \underline{E}_0 = 0$$

con  $\underline{k} = \underline{\beta} - j\underline{\alpha}$

$$\underline{E}_0 = \underline{E}_{0R} + j\underline{E}_{0J}$$

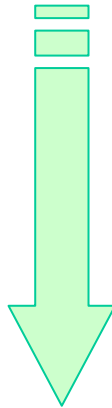


$$\begin{aligned}\underline{\beta} \cdot \underline{E}_{0R} + \underline{\alpha} \cdot \underline{E}_{0J} &= 0 \\ \underline{\beta} \cdot \underline{E}_{0J} - \underline{\alpha} \cdot \underline{E}_{0R} &= 0\end{aligned}$$

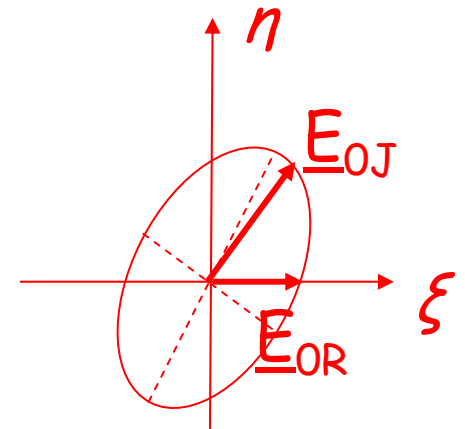
# Polarizzazione

$$\vec{E}(\underline{r}, t) = \text{Re} \left\{ (\underline{E}_{0R} + j\underline{E}_{0J}) e^{-j\underline{\beta} \cdot \underline{r}} e^{j\omega t} \right\}$$

$$\vec{E}(\underline{r}, t) = \underline{E}_{0R} \cos(\omega t - \underline{\beta} \cdot \underline{r}) - \underline{E}_{0J} \sin(\omega t - \underline{\beta} \cdot \underline{r})$$

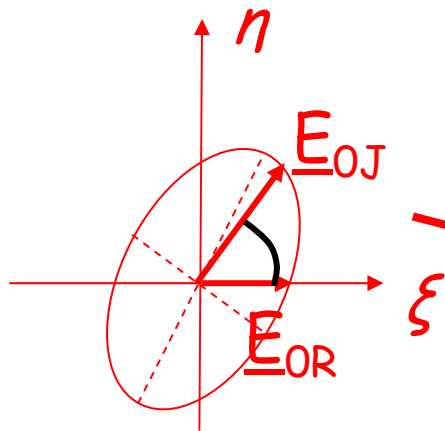


$$\vec{E}(\underline{r}, t) = \underline{E}_{0R} \cos(\omega t) - \underline{E}_{0J} \sin(\omega t)$$



Luogo geometrico: ellisse

# Stato di polarizzazione



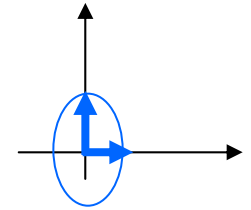
$\chi \backslash \psi$	0	$\pi/4$	$\pi/2$	$3\pi/4$	$\pi$
$\pi/4$					
$\pi/8$					
0					
$-\pi/8$					
$-\pi/4$					

$$\chi = \arctan(E_{0J}/E_{0R})$$

# Polarizzazione ellittica

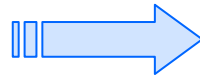
Un'onda piana polarizzata ellitticamente si può scomporre come somma di due onde piane polarizzate linearmente con uguale direzione di propagazione e polarizzazioni non parallele e non in fase

$$\underline{E}(\underline{r}, \omega) = (\underline{x}_0 + 2j\underline{y}_0)e^{-j\beta \cdot z}$$



$$\underline{E}_1 = (\underline{x}_0)e^{-j\beta \cdot z}$$

$$\vec{E}_1 = (\underline{x}_0)\cos(\omega t - \beta z)$$



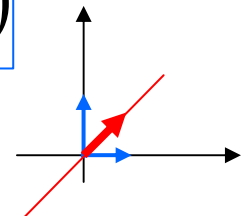
$$\underline{E}_2 = (2j\underline{y}_0)e^{-j\beta \cdot z}$$

$$\vec{E}_2 = (2\underline{y}_0)\cos(\omega t - \beta z - \pi/2)$$

$$\underline{E}'_2 = (2\underline{y}_0)e^{-j\beta \cdot z}$$

$$\vec{E}'_2 = (2\underline{y}_0)\cos(\omega t - \beta z)$$

$$\underline{E}(\underline{r}, \omega) = (\underline{x}_0 + 2\underline{y}_0)e^{-j\beta \cdot z}$$



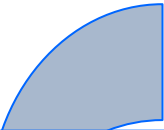


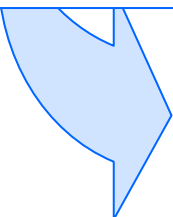
# Onde piane: campo magnetico

---

Il campo  $H$  si ottiene dalla prima equazione di Maxwell

$$\nabla \times \underline{E}(\underline{r}, \omega) = -j\omega\mu \underline{H}(\underline{r}, \omega)$$


$$\underline{H}(\underline{r}, \omega) = -\frac{1}{j\omega\mu} (-j\underline{k}) \times \underline{E}(\underline{r}, \omega) = \frac{1}{\omega\mu} \underline{k} \times \underline{E}_0 e^{-j\underline{k} \cdot \underline{r}}$$

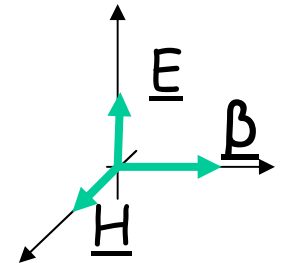

$$\underline{H}(\underline{r}, \omega) = \underline{H}_0 e^{-j\underline{k} \cdot \underline{r}}$$

$$\underline{H}_0 = \frac{1}{\omega\mu} \underline{k} \times \underline{E}_0$$

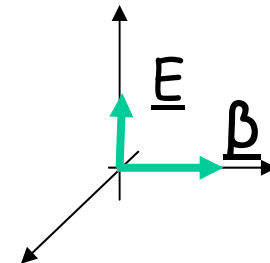
# Classificazione delle onde

L'onda si definisce:

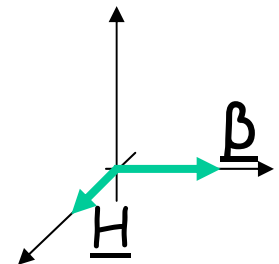
1. **TEM** (Trasversa ElettroMagnetica), se né  $\underline{E}$  né  $\underline{H}$  hanno componenti lungo la direzione di propagazione,



2. **TE** (Trasversa Elettrica), se  $\underline{E}$  non ha componenti lungo la direzione di propagazione,

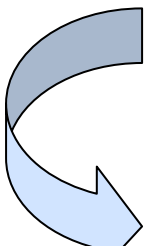


3. **TM** (Trasversa Magnetica), se  $\underline{H}$  non ha componenti lungo la direzione di propagazione.



# Potenza trasportata


Si calcola dal flusso del **vettore di Poynting** attraverso una superficie



$$\underline{S}(\underline{r}, \omega) = \frac{1}{2} \underline{E}(\underline{r}, \omega) \times \underline{H}^*(\underline{r}, \omega)$$

onde piane uniformi  
 $\zeta$  = impedenza  
caratteristica mezzo

$$|\underline{S}| = \frac{1}{2} |\underline{E}| |\underline{H}| = \frac{1}{2\zeta} |\underline{E}|^2$$

*modulo del campo*


$$E_{rms} = \frac{|\underline{E}|}{\sqrt{2}}$$


$$|\underline{S}| = \frac{1}{\zeta} E_{rms}^2$$

*valore  
quadratico  
medio del campo*

# Attenuazione - CAMPO

L'onda si attenua:

$$A = \frac{E_{iniziale}}{E_{finale}} = \frac{E_0 e^{-\alpha x_0}}{E_0 e^{-\alpha x_1}} = e^{\alpha(x_1 - x_0)} = e^{\alpha l}$$

Attenuazione in dB

$$A_{dB} = 20 \log_{10} (e^{\alpha l}) = 20 \alpha l \log_{10} e = 8.68 \alpha l$$



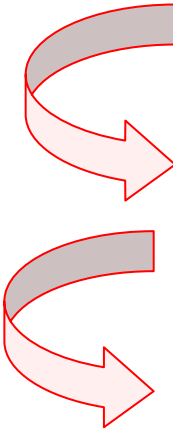
0.434

Attenuazione per unità di lunghezza

$$A_{dB_{udl}} = 8.68 \alpha$$

$$A_{dB} = 6 \text{ dB}$$

Che significa?


$$6 = 20 \log_{10} A \implies A = 10^{3/10} = 2$$

Il campo iniziale era il doppio di quello finale

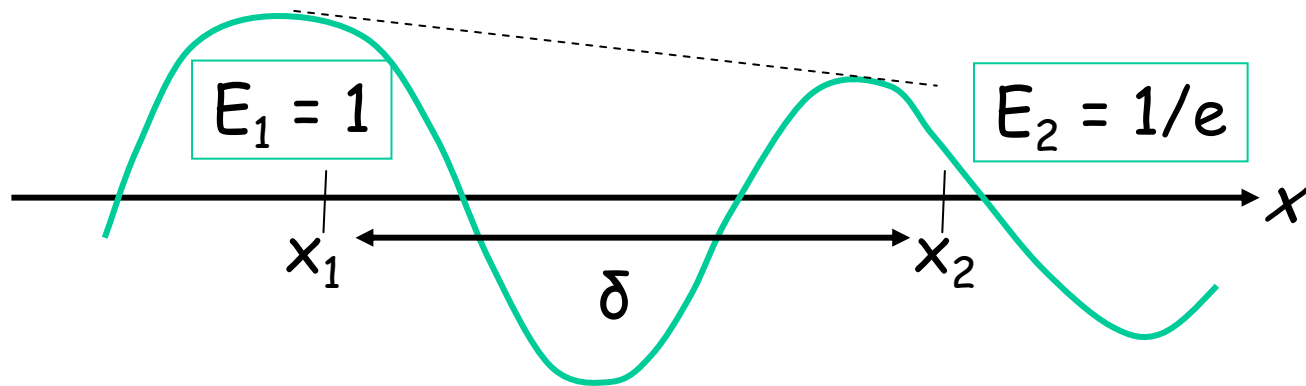
N.B.: parliamo di campi... in potenza è:

$$A_{dB} = 10 \log_{10} \left( \frac{P_{in}}{P_{fin}} \right)$$

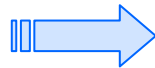
$A_{dB} = 3 \text{ dB}$  è "il doppio"...

# Profondità di penetrazione

La **profondità di penetrazione** è definita come la distanza alla quale l'onda si è attenuata di  $1/e$



$$\frac{1}{e} = e^{-\alpha\delta}$$

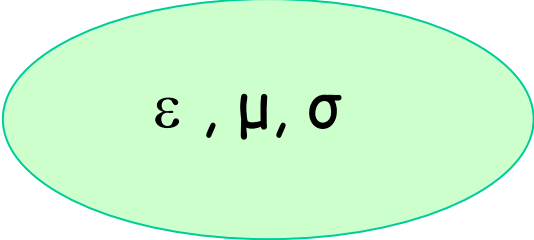


$$\delta = \frac{1}{\alpha}$$

# Costanti primarie e secondarie

---

Le *costanti primarie* sono quelle caratteristiche del mezzo


$$\varepsilon, \mu, \sigma$$

Le *costanti secondarie* sono definite come:

$k$  = numero d'onda (per opu = cost prop)

$$k = \omega \sqrt{\mu \varepsilon_c}$$

$\zeta$  = impedenza caratteristica del mezzo

$$\zeta = \sqrt{\frac{\mu}{\varepsilon_c}}$$

# Ripasso

Forma onda piana:

$$\underline{E}(\underline{r}, \omega) = \underline{E}_0 e^{-j \underline{k} \cdot \underline{r}} = \underline{E}_0 e^{-\underline{\alpha} \cdot \underline{r}} e^{-j \underline{\beta} \cdot \underline{r}}$$

Condizione di separabilità:  $\underline{k} \cdot \underline{k} = k^2 = (\underline{\beta} - j \underline{\alpha}) \cdot (\underline{\beta} - j \underline{\alpha}) = \omega^2 \mu \epsilon_c$

$$\begin{cases} \beta^2 - \alpha^2 = \omega^2 \mu \epsilon \\ \underline{\beta} \cdot \underline{\alpha} = \frac{\omega \mu \sigma}{2} \end{cases}$$

Polarizzazione:

$$\underline{k} \cdot \underline{E}_0 = (\underline{\beta} - j \underline{\alpha}) \cdot (\underline{E}_{0R} + j \underline{E}_{0J}) = 0$$

$$\vec{E}(\underline{r}, t) = \underline{E}_{0R} \cos(\omega t) - \underline{E}_{0J} \sin(\omega t)$$

Velocità di fase:

$$v_f = \frac{\omega}{\beta}$$

Lunghezza d'onda:

$$\lambda = \frac{2\pi}{\beta}$$

Attenuazione per unità di lunghezza

$$A_{dB_{udl}} = 8.68 \alpha$$



# *Problemi di radiazione*

---

Determinazione del campo elettromagnetico  
irradiato da un'antenna

# Potenziale vettore magnetico

---

- Consideriamo un mezzo LSOI in cui siano presenti correnti impresse
- Per il principio di sovrapposizione degli effetti si possono considerare prima le sole correnti elettriche e poi quelle magnetiche, ottenendo il campo effettivo come somma di quelli dovuti alle due sorgenti separatamente
- Consideriamo il caso di presenza delle sole correnti elettriche

$$\underline{J}_{mi} = 0$$

- Eseguendo la divergenza della prima di Maxwell, si ottiene ( $\nabla \cdot \nabla \times \underline{E} = 0$ )

$$\nabla \cdot \underline{H} = 0$$

- Il campo  $\underline{H}$  è quindi solenoidale e si può porre

$$\underline{H} = \nabla \times \underline{A}$$

- $\underline{A}$  è il [potenziale vettore magnetico](#), definito a meno di un gradiente ( $\nabla \times \nabla \phi = 0$ )

$$\underline{A}' = \underline{A} + \nabla \phi \quad \Rightarrow \quad \underline{H} = \nabla \times \underline{A}'$$

# Potenziale scalare elettrico

---

- Sostituendo l'espressione di  $\underline{H}$  nella prima di Maxwell

$$\nabla \times \underline{E} = -j \omega \mu \nabla \times \underline{A} \quad \Rightarrow \quad \nabla \times (\underline{E} + j \omega \mu \underline{A}) = 0$$

- Il vettore tra parentesi è dunque irrotazionale e si può porre

$$\underline{E} + j \omega \mu \underline{A} = -\nabla V \quad \Rightarrow \quad \underline{E} = -j \omega \mu \underline{A} - \nabla V$$

- Per un diverso potenziale vettore  $\underline{A}' = \underline{A} + \nabla \phi$

$$\underline{E} = -j \omega \mu (\underline{A}' - \nabla \phi) - \nabla V = -j \omega \mu \underline{A}' - \nabla (V - j \omega \mu \phi)$$

- Si può dunque porre

$$V' = V - j \omega \mu \phi \quad \Rightarrow \quad \underline{E} = -j \omega \mu \underline{A}' - \nabla V'$$

- Si passa dalla coppia  $(\underline{A} \ V)$  alla coppia  $(\underline{A}' \ V')$  con la [trasformazione di gauge](#)

$$\underline{A}' = \underline{A} + \nabla \phi$$

$$V' = V - j \omega \mu \phi$$

# Equazione di Helmholtz non omogenea nel potenziale vettore magnetico

- Per determinare il campo elettromagnetico occorre determinare  $\underline{A}$  e  $V$
- Introducendo le espressioni per  $\underline{E}$  e  $\underline{H}$  nella seconda di Maxwell

$$\nabla \times \nabla \times \underline{A} = j \omega \epsilon_c (-j \omega \mu \underline{A} - \nabla V) + \underline{J}_i$$

- Da cui si ottiene

$$\nabla \nabla \cdot \underline{A} - \nabla^2 \underline{A} = k^2 \underline{A} - j \omega \epsilon_c \nabla V + \underline{J}_i$$

- Se  $\underline{A}$  e  $V$  soddisfano la **condizione di Lorenz**

$$\nabla \cdot \underline{A} = -j \omega \epsilon_c V \quad \Rightarrow \quad V = -\frac{\nabla \cdot \underline{A}}{j \omega \epsilon_c}$$

- Si arriva **all'equazione di Helmholtz non omogenea** nel potenziale vettore  $\underline{A}$

$$\nabla^2 \underline{A} + k^2 \underline{A} = -\underline{J}_i$$

- Ricavato  $\underline{A}$ , si ha per  $\underline{E}$  e  $\underline{H}$

$$\underline{E} = -j \omega \mu \underline{A} + \frac{\nabla \nabla \cdot \underline{A}}{j \omega \epsilon_c} = -j \omega \mu \left( \underline{A} + \frac{\nabla \nabla \cdot \underline{A}}{k^2} \right) \quad \underline{H} = \nabla \times \underline{A}$$

# Problema duale: presenza di sole correnti magnetiche impresse

---

- Le equazioni per il caso in cui siano presenti le sole correnti magnetiche impresse ( $\underline{J}_i = 0$ ) si ottengono applicando il principio di dualità

$$\nabla \cdot \underline{E} = 0$$

$$\underline{E} = -\nabla \times \underline{F} \quad \underline{F} = \text{potenziale vettore elettrico}$$

$$\underline{H} = -j \omega \varepsilon_c \underline{F} - \nabla U \quad U = \text{potenziale scalare magnetico}$$

$$\nabla \cdot \underline{F} = -j \omega \mu U$$

$$\nabla^2 \underline{F} + k^2 \underline{F} = -\underline{J}_{mi}$$

$$\underline{H} = -j \omega \varepsilon_c \underline{F} + \frac{\nabla \nabla \cdot \underline{F}}{j \omega \mu} \quad \Rightarrow \quad \underline{H} = -j \omega \varepsilon_c \left( \underline{F} + \frac{\nabla \nabla \cdot \underline{F}}{k^2} \right)$$

# Soluzione del problema di radiazione

- Consideriamo un mezzo LSOI in cui siano presenti solo correnti elettriche impresse che occupino un volume limitato  $\tau$
- Il potenziale vettore magnetico  $\underline{A}$  deve soddisfare l'equazione di Helmholtz

$$\nabla^2 \underline{A} + k^2 \underline{A} = -\underline{J}_i$$

- Proiettando l'equazione sui tre assi cartesiani  $x_1, x_2, x_3$  ( $x, y, z$ )

$$\nabla^2 A_s + k^2 A_s = -J_{is} \quad (s = 1, 2, 3)$$

- Ogni componente cartesiana di  $\underline{A}$  deve soddisfare separatamente un'equazione differenziale di Helmholtz non omogenea **scalare**
- L'equazione di Helmholtz, per poter essere risolta, richiede delle opportune **condizioni al contorno** sul potenziale vettore, derivate a partire da quelle sul campo elettromagnetico
- Se anche le condizioni al contorno si possono separare per le tre componenti cartesiane, il problema complessivo da vettoriale diventa scalare

Se le correnti irradiano in spazio libero il problema è scalarizzabile

# Funzione di Green

---

- Per risolvere l'equazione di Helmholtz scalare introduciamo l'operatore  $L$

$$L = -(\nabla^2 + k^2)$$

- Ponendo  $A_s = f$  e  $J_{is} = h$

$$L f = h$$

- Si definisce **funzione di Green** dell'operatore  $L$ , con le associate condizioni al contorno, la soluzione dell'equazione

$$L G(\underline{r}, \underline{r}') = \delta(\underline{r} - \underline{r}') \quad \underline{r} = \text{punto di osservazione} \quad \underline{r}' = \text{punto di sorgente}$$

- La funzione di Green rappresenta, in generale, la risposta impulsiva spaziale del sistema rappresentato attraverso l'operatore  $L$

Nel caso dell'equazione di Helmholtz per il potenziale vettore magnetico, la funzione di Green rappresenta il potenziale prodotto da un impulso spaziale di corrente

# *Soluzione mediante l'utilizzo della funzione di Green*

---

- Data una generica distribuzione di correnti impresse in  $\tau$ , si può sempre pensare di scomporla in una serie di infinite sorgenti impulsive di ampiezza infinitesima
- Grazie al principio di sovrapposizione degli effetti, il potenziale sarà dato dalla somma integrale dei potenziali dovuti alle singole sorgenti impulsive
- In formule...

$$L \quad G(\underline{r}, \underline{r}') = \delta(\underline{r} - \underline{r}')$$

- Moltiplicando per  $h(\underline{r}')$  e integrando su  $\tau$  rispetto alla variabile  $\underline{r}'$

$$\int_{\tau} h(\underline{r}') L \quad G(\underline{r}, \underline{r}') d\tau' = \int_{\tau} h(\underline{r}') \delta(\underline{r} - \underline{r}') d\tau'$$

- Osservando che  $L$  opera su  $\underline{r}$  e può quindi essere portato fuori integrale

$$L \quad \int_{\tau} h(\underline{r}') G(\underline{r}, \underline{r}') d\tau' = h(\underline{r})$$

- Confrontando la precedente equazione con la  $L f = h$

$$f(\underline{r}) = \int_{\tau} h(\underline{r}') G(\underline{r}, \underline{r}') d\tau'$$



# Equazione di Helmholtz scalare per lo spazio libero e condizioni al contorno

---

- Il problema di radiazione per lo spazio libero riempito di un mezzo LSOI richiede la soluzione dell'equazione di Helmholtz scalare

$$\nabla^2 A_s + k^2 A_s = -J_{is} \quad (s = 1, 2, 3)$$

- Le condizioni al contorno utilizzate, nel caso di una distribuzione di sorgenti contenute in un volume  $\tau$  limitato, sono le **condizioni di radiazione o di Sommerfeld**

$$\lim_{r \rightarrow \infty} (r |A_s|) = \ell \quad (s = 1, 2, 3)$$

$$\lim_{r \rightarrow \infty} \left[ r \left( \frac{\partial A_s}{\partial r} + j k A_s \right) \right] = 0 \quad (s = 1, 2, 3)$$

- La prima condizione impone che il potenziale vada a zero all'infinito almeno come  $1/r$  e deriva da considerazioni energetiche
- La seconda condizione impone che l'onda all'infinito abbia le caratteristiche di un'onda sferica che si propaghi radialmente allontanandosi dalle sorgenti

# Funzione di Green per lo spazio libero (1/5)

---

- La funzione di Green per lo spazio libero deve soddisfare

$$-(\nabla^2 + k^2)G(\underline{r}, \underline{r}') = \delta(\underline{r} - \underline{r}')$$

- Facendo coincidere il punto di sorgente con l'origine ( $\underline{r}' = 0$ )

$$-(\nabla^2 + k^2)G(\underline{r}) = \delta(\underline{r})$$

- Assumendo un sistema di coordinate sferiche e sfruttando la simmetria sferica dello spazio libero e della sorgente

$$\frac{\partial G}{\partial \theta} = 0 \quad ; \quad \frac{\partial G}{\partial \varphi} = 0 \quad ; \quad G(\underline{r}) = G(r)$$

- Esprimendo l'operatore  $\nabla^2$  in coordinate sferiche

$$-\left\{ \frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left[ r^2 \frac{dG(r)}{dr} \right] + k^2 G(r) \right\} = \delta(r)$$

- Cercando la soluzione per  $r \neq 0$

$$\frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left[ r^2 \frac{dG(r)}{dr} \right] + k^2 G(r) = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{r} \frac{d}{dr} \left[ r^2 \frac{dG(r)}{dr} \right] + k^2 r G(r) = 0$$

# Funzione di Green per lo spazio libero (2/5)

---

- Imposizioni...

$$\tilde{G}(r) = r G(r) \Rightarrow \frac{d\tilde{G}}{dr} = r \frac{dG}{dr} + G \Rightarrow r \frac{dG}{dr} = \frac{d\tilde{G}}{dr} - G$$

- Moltiplicando per  $r$  l'ultima equazione

$$r^2 \frac{dG}{dr} = r \frac{d\tilde{G}}{dr} - r G = r \frac{d\tilde{G}}{dr} - \tilde{G}$$

- Sostituendo nell'equazione di partenza

$$\frac{1}{r} \frac{d}{dr} \left( r \frac{d\tilde{G}}{dr} - \tilde{G} \right) + k^2 \tilde{G} = 0 \Rightarrow \frac{1}{r} \left( \frac{d\tilde{G}}{dr} + r \frac{d^2\tilde{G}}{dr^2} - \frac{d\tilde{G}}{dr} \right) + k^2 \tilde{G} = 0$$

- Si giunge finalmente alla semplice equazione

$$\frac{d^2\tilde{G}}{dr^2} + k^2 \tilde{G} = 0$$

- La soluzione cercata è dunque ( $k \neq 0$ )

$$\tilde{G}(r) = C_1 e^{-jk r} + C_2 e^{jk r} \Rightarrow G(r) = C_1 \frac{e^{-jk r}}{r} + C_2 \frac{e^{jk r}}{r}$$

# Funzione di Green per lo spazio libero (3/5)

- Restano da imporre le condizioni al contorno, per determinare  $C_1$  e  $C_2$
- Per la prima condizione...

$$r |G(r)| = \left| C_1 e^{-jk_R r} e^{-k_J r} + C_2 e^{jk_R r} e^{k_J r} \right| = \ell \quad \text{per } r \rightarrow \infty$$

- Perché l'espressione risulti limitata per  $r \rightarrow \infty$  serve  $C_2 = 0$  (se  $k_J \neq 0 \Rightarrow$  mezzo dissipativo)
- Per la seconda condizione...

$$r \frac{dG}{dr} + jk r G = \frac{d\tilde{G}}{dr} - G + jk r G = jk \left( -C_1 e^{-jk r} + C_2 e^{jk r} \right) +$$

$$+ (jk r - 1) \left( C_1 \frac{e^{-jk r}}{r} + C_2 \frac{e^{jk r}}{r} \right) = -C_1 \frac{e^{-jk r}}{r} + C_2 e^{jk r} \left( 2jk - \frac{1}{r} \right) = 0 \quad \text{per } r \rightarrow \infty$$

- Perché l'espressione tenda a zero per  $r \rightarrow \infty$  serve  $C_2 = 0$  (anche se  $k_J = 0$ )
- In conclusione la soluzione è

$$G(r) = C_1 \frac{e^{-jk r}}{r}$$

# Funzione di Green per lo spazio libero (4/5)

- Per determinare  $C_1$  includiamo ora il punto  $\mathbf{r} = 0$  e consideriamo la sorgente
- Integriamo l'equazione di partenza ad un volume sferico  $\tau_0$  di raggio  $r_0$  avente centro nell'origine, limitato dalla superficie sferica  $S_0$

$$-\int_{\tau_0} \nabla^2 G \, d\tau - k^2 \int_{\tau_0} G \, d\tau = \int_{\tau_0} \delta(\mathbf{r}) \, d\tau$$

- Applicando il teorema della divergenza

$$-\oint_{S_0} \underline{\mathbf{n}} \cdot \nabla G \, dS - k^2 \int_{\tau_0} G \, d\tau = 1 \quad \Rightarrow \quad -\oint_{S_0} \frac{\partial G}{\partial n} \, dS - k^2 \int_{\tau_0} G \, d\tau = 1$$

- Si ottiene, per la sfera di raggio  $r_0$

$$-\left. \frac{dG}{dr} \right|_{r=r_0} \oint_{S_0} dS - k^2 \int_0^{2\pi} \int_0^\pi \int_0^{r_0} G \, r^2 \sin \theta \, dr \, d\theta \, d\varphi = 1 \quad \Rightarrow$$

$$\Rightarrow -4\pi r_0^2 \left. \frac{dG}{dr} \right|_{r=r_0} - k^2 C_1 \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi \sin \theta \, d\theta \int_0^{r_0} r e^{-jk r} \, dr = 1$$

# Funzione di Green per lo spazio libero (5/5)

- Facendo tendere il raggio  $r_0$  della sfera a zero, dalla precedente espressione si vede che il contributo dell'integrale volumetrico tenderà anch'esso a zero, ottenendo

$$\lim_{r_0 \rightarrow 0} \left[ -4\pi r_0^2 \frac{dG}{dr} \Big|_{r=r_0} - k^2 C_1 \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi \sin \theta d\theta \int_0^{r_0} r e^{-jk r} dr \right] =$$
$$= \lim_{r_0 \rightarrow 0} \left[ -4\pi r_0^2 C_1 \frac{(-jk r_0 - 1)e^{-jk r_0}}{r_0^2} \right] = 4\pi C_1 = 1$$

- Da cui si ottiene

$$C_1 = \frac{1}{4\pi} \quad \Rightarrow \quad G(r) = \frac{e^{-jk r}}{4\pi r}$$

- Se la sorgente non è posizionata nell'origine basterà sostituire  $r$  con  $|\underline{r} - \underline{r}'|$ , ottenendo finalmente la **funzione di Green per lo spazio libero**

$$G(\underline{r}, \underline{r}') = \frac{e^{-jk |\underline{r} - \underline{r}'|}}{4\pi |\underline{r} - \underline{r}'|}$$

# *Come si ricava il potenziale vettore?*

---

- La conoscenza della funzione di Green per lo spazio libero permette di ricavare il potenziale vettore prodotto da un'assegnata distribuzione di correnti elettriche impresse nello spazio libero

$$A_s(\underline{r}) = \int_{\tau} J_{is}(\underline{r}') G(\underline{r}, \underline{r}') d\tau' = \int_{\tau} J_{is}(\underline{r}') \frac{e^{-j k |\underline{r} - \underline{r}'|}}{4 \pi |\underline{r} - \underline{r}'|} d\tau'$$

- L'integrale va esteso a tutto lo spazio, ovvero al solo volume occupato dalle sorgenti
- Moltiplicando per il versore coordinato  $\underline{x}_{0s}$  e sommando per  $s$  da 1 a 3

$$\underline{A}(\underline{r}) = \int_{\tau} \underline{J}_i(\underline{r}') \frac{e^{-j k |\underline{r} - \underline{r}'|}}{4 \pi |\underline{r} - \underline{r}'|} d\tau'$$

- La precedente è la soluzione dell'equazione di Helmholtz vettoriale non omogenea per il potenziale vettore magnetico in presenza di una generica distribuzione di correnti elettriche impresse nello spazio libero