

# RADIACIÓN



# CONTENIDO

1. Formulación del potencial en electrodinámica
2. Potenciales retardados
3. Radiación de dipolo eléctrico y magnético



# 1.1 POTENCIALES ELECTROMAGNÉTICOS

- Ahora sabemos que, en general, los campos eléctrico y magnético quedan definidos por los potenciales electromagnéticos

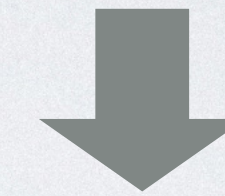
$$\vec{E} = -\nabla\phi - \frac{\partial\vec{A}}{\partial t}$$

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A}$$

- Consideremos las ecuaciones de Maxwell en el vacío junto con las definiciones de los campos

Tomando la ley de Gauss

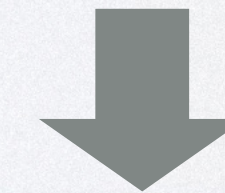
$$\nabla \cdot \left( -\nabla\phi - \frac{\partial\vec{A}}{\partial t} \right) = -\frac{\rho}{\epsilon_0}$$



$$\boxed{-\nabla^2\phi - \frac{\partial}{\partial t}(\nabla \cdot \vec{A}) = -\frac{\rho}{\epsilon_0}}$$

Tomando la ley de Ampère-Maxwell

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{A}) - \epsilon_0\mu_0 \frac{\partial}{\partial t} \left( -\nabla\phi - \frac{\partial\vec{A}}{\partial t} \right) = \mu_0 \vec{j}$$



$$\boxed{\nabla^2\vec{A} - \epsilon_0\mu_0 \frac{\partial^2\vec{A}}{\partial t^2} - \nabla \left( \nabla \cdot \vec{A} + \epsilon_0\mu_0 \frac{\partial\phi}{\partial t} \right) = -\mu_0 \vec{j}}$$



## 1.2 INVARIANCIA DE NORMA

- De la definición que hemos visto de los potenciales podemos ver que no están definidos de manera única

- Al potencial vectorial podemos agregarle el gradiente de una función y seguiremos obteniendo el mismo campo magnético

- Si  $\vec{B} = \nabla \times \vec{A}$

- Tomando

$$\vec{A}' = \vec{A} + \nabla \Lambda$$

$\Rightarrow$

$$\nabla \times \vec{A}' = \nabla \times (\vec{A} + \nabla \Lambda) = \nabla \times \vec{A} = \vec{B}$$

Esto implica inmediatamente que

$$\phi' = \phi - \frac{\partial \Lambda}{\partial t}$$

$\Rightarrow$

$$\vec{E}' = -\nabla \phi' - \frac{\partial \vec{A}'}{\partial t} = -\nabla \phi - \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = \vec{E}$$



## 1.2 INVARIANCIA DE NORMA

- La invariancia de norma nos dice que no importando la norma que utilicemos siempre vamos a obtener los mismos campos electromagnéticos
- Podemos tomar ventaja de esto y resolver las ecuaciones para los potenciales de tal forma que se puedan simplificar
- ¡Por la invariancia, podemos encontrar una solución factible y seguiremos obteniendo los mismo campos!
- Esto es una ventaja matemática que debemos aprovechar

Las dos familias de normas más usadas son

- Norma de Coulomb

$$\nabla \cdot \vec{A} = 0$$

- Norma de Lorenz

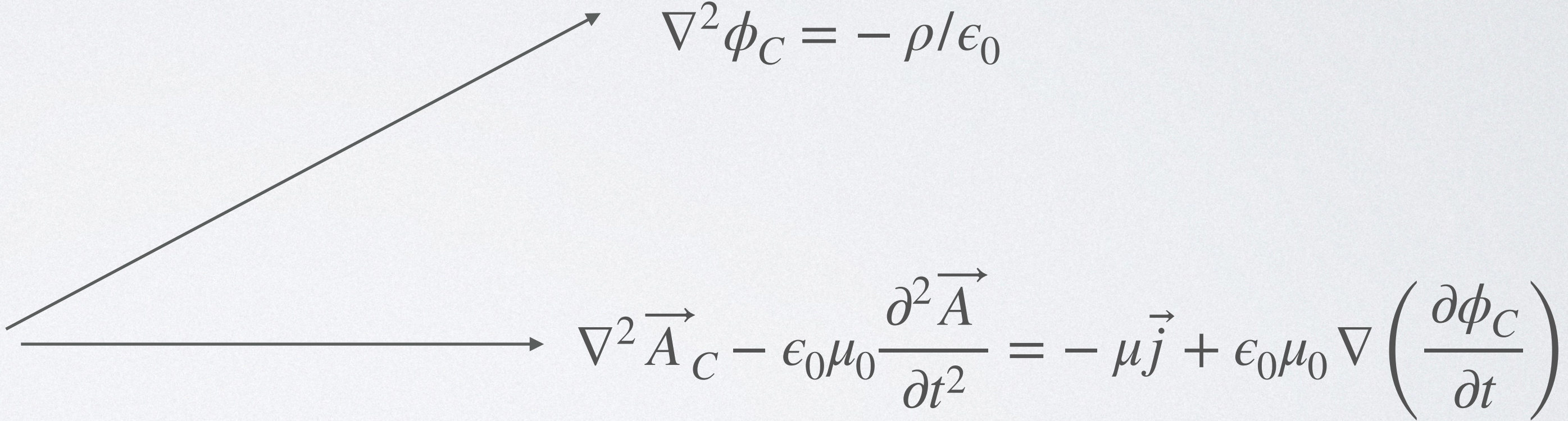
$$\nabla \cdot \vec{A} + \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \phi}{\partial t} = 0$$



## 1.2.1 NORMA DE COULOMB

- La norma de Coulomb se usa mayormente en problemas relacionados en física atómica, molecular y en materia condensada porque genera un potencial del tipo Coulombiano que amarra cargas opuestas en órbitas estables

- Usando la norma de Coulomb  $\nabla \cdot \vec{A} = 0$  las ecuaciones de para los potenciales se reducen


$$\nabla^2 \phi_C = -\rho/\epsilon_0$$

$$\nabla^2 \vec{A}_C - \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{A}}{\partial t^2} = -\mu \vec{j} + \epsilon_0 \mu_0 \nabla \left( \frac{\partial \phi_C}{\partial t} \right)$$




## 1.2.2 NORMA DE LORENZ

- La norma de Lorenz se usa mayormente en problemas relacionados en radiación
- Usando la norma de Lorenz

$$\nabla \cdot \vec{A} + \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \phi}{\partial t} = 0$$

las ecuaciones de para los potenciales se reducen


$$\nabla^2 \phi_L - \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \phi_L}{\partial t^2} = -\rho / \epsilon_0$$
$$\nabla^2 \vec{A}_L - \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{A}}{\partial t^2} = -\mu \vec{j}$$



# 1.3 FUNCIÓN DE GREEN PARA LA ECUACIÓN DE ONDA

- La propagación de ondas en queda definida por una ecuación de onda con la estructura

$$\Delta \Psi - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} = -4\pi f(\vec{r}, t)$$

- Para resolver la ecuación resulta útil encontrar la función de Green

- Es una función fundamental,  $G(\vec{r}', \vec{r}, t', t)$ , que nos ayuda a resolver una ecuación

La solución general es

$$\Psi(\vec{r}, t) = \int_{t_1}^{t_2} \int_{V'} f(\vec{r}', t') G(\vec{r}', \vec{r}, t', t) dV' dt' + \frac{1}{c^2} \int_{V'} \left[ \Psi \frac{\partial G}{\partial t'} - G \frac{\partial \Psi}{\partial t} \right]_{t'=t_1}^{t'=t_2} dV'$$

La función debe cumplir

$$\square G(\vec{r}', \vec{r}, t', t) = -4\pi \delta(\vec{r} - \vec{r}') \delta(t - t')$$

- Si consideramos como operador el D'Alembertiano

$$\square = \Delta - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2}$$

- Con condiciones de frontera mixta del tipo Dirichlet y Neumann



# 1.3 FUNCIÓN DE GREEN PARA LA ECUACIÓN DE ONDA

- Consideremos el caso donde no hay superficies de frontera
- Supongamos que la dependencia temporal puede removerse introduciendo una transformada de Fourier con respecto a la frecuencia

$$\psi(\vec{r}, t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \Psi(\vec{r}, \omega) e^{-i\omega t} d\omega$$

$$f(\vec{r}, t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} f(\vec{r}, \omega) e^{-i\omega t} d\omega$$

- Con transformada inversa

$$\psi(\vec{r}, \omega) = \int_{-\infty}^{\infty} \Psi(\vec{r}, t) e^{i\omega t} dt$$

$$f(\vec{r}, \omega) = \int_{-\infty}^{\infty} f(\vec{r}, t) e^{i\omega t} dt$$

- Para este caso, la ecuación de onda se transforma
$$[\Delta + k^2] \Psi(\vec{r}, \omega) = -4\pi f(\vec{r}, \omega)$$
  - Con  $k^2 = \omega^2/c^2$
  - La ecuación depende de  $k$ , en particular, si  $k = 0$ , se reduce a la ecuación de Poisson
- La función de Green para esta ecuación debe cumplir con
$$[\Delta + k^2] G_k(\vec{r}, \vec{r}') = -4\pi\delta(\vec{r} - \vec{r}')$$



# 1.3 FUNCIÓN DE GREEN PARA LA ECUACIÓN DE ONDA

- Como no hay superficies de frontera
- La función de Green dependerá solamente de  $\vec{R} = \vec{r} - \vec{r}'$
- Debe tener simetría esférica
  - Entonces depende realmente de  $R = |\vec{r} - \vec{r}'|$
- El Laplaciano se puede escribir en coordenadas esféricas

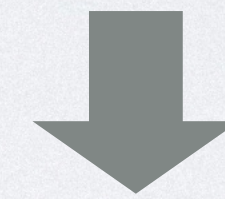
$$\frac{1}{R} \frac{d^2}{dR^2} (RG_k) + k^2 G_k = -4\pi\delta(\vec{R})$$

Esta ecuación es homogénea excepto en  $R = 0$

$$\frac{d^2}{dR^2} (RG_k) + k^2 (RG_k) = 0$$

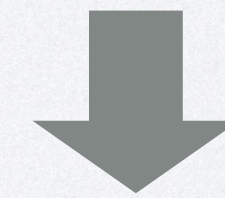
con solución

$$RG_k(R) = Ae^{ikR} + Be^{-ikR} \quad \text{con } A \text{ y } B \text{ constantes}$$



En el límite que  $R \rightarrow 0$  la ecuación tiene sentido pero se reduce a la ecuación de Poisson

$$\lim_{kR \rightarrow 0} G_k(R) = \frac{1}{R} \quad (\text{sabemos esto por electrostática})$$



$$G_k^\pm(R) = \frac{e^{\pm ikR}}{R}$$



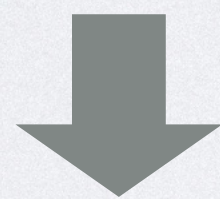
# 1.3 FUNCIÓN DE GREEN PARA LA ECUACIÓN DE ONDA

- Recordando que la función de Green debe cumplir con la ecuación

$$\left[ \Delta - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \right] G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = -4\pi \delta(\vec{r} - \vec{r}') \delta(t - t')$$

- Usando la representación integral de la función Delta de Dirac

$$\delta(t - t') = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-i(t - t')\omega} d\omega$$



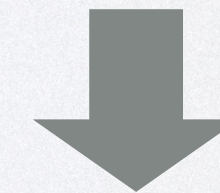
$$G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} G(\vec{r}, \vec{r}'; \omega) e^{-i\omega(t - t')} d\omega$$

$$G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{\pm i(kR)}}{R} e^{i\omega(t - t')} d\omega$$

Es función sólo de la distancia relativa  $R$  y del tiempo relativo  $t - t'$  entre la fuente y el punto de observación



Como  $k = \omega/c \implies G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = \frac{1}{2\pi R} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-i\omega(t' - t \mp R/c)} d\omega$



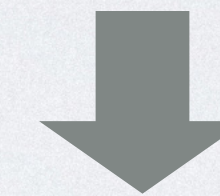
$$G(R, \tau) = \frac{1}{R} \delta\left(\tau \mp \frac{R}{c}\right) = \frac{\delta\left[t' - \left(t \mp \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c}\right)\right]}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$



# 1.3 FUNCIÓN DE GREEN PARA LA ECUACIÓN DE ONDA

- La función  $G^{(+)}$  es llamada función retardada de Green porque exhibe un comportamiento causal asociada con una perturbación
- Un fenómeno que observador que se encuentra en el punto  $\vec{r}$  en el tiempo  $t$  es causado por una acción de una fuente alejada a una distancia  $R$  en un tiempo  $t' = t - R/c$
- La diferencia de tiempo  $R/c$  es el tiempo que tarda en propagarse una perturbación de un punto  $\vec{r}'$  al punto  $\vec{r}$

- De manera similar, la función  $G^{(-)}$  es llamada función avanzada de Green porque exhibe un comportamiento causal asociada con una perturbación



Las situaciones más comunes en física son descritas por la función de Green retardada

$$\Psi(\vec{r}, t) = \int_{V'} \frac{[f(\vec{r}', t')]_{ret}}{|\vec{r} - \vec{r}'|} dV'$$



## 2.1 POTENCIALES RETARDADOS Y CAMPOS

- El campo eléctrico  $\vec{E}(\vec{r}, t)$  y magnético  $\vec{B}(\vec{r}, t)$  son funciones retardadas de densidades de carga y densidades de corriente que dependen del tiempo

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

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \nabla \times \vec{A}(\vec{r}, t)$$

- Si consideramos la norma de Lorenz que satisfacen

$$\nabla^2\phi_L - \epsilon_0\mu_0\frac{\partial^2\phi_L}{\partial t^2} = -\rho/\epsilon_0$$

$$\nabla^2\vec{A}_L - \epsilon_0\mu_0\frac{\partial^2\vec{A}}{\partial t^2} = -\mu\vec{j}$$

Las soluciones retardadas para estas ecuaciones

$$\phi_L(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}', t - |\vec{r} - \vec{r}'|/c)}{|\vec{r} - \vec{r}'|} dV'$$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}', t - |\vec{r} - \vec{r}'|/c)}{|\vec{r} - \vec{r}'|} dV'$$



## 2.1 POTENCIALES RETARDADOS Y CAMPOS

- Las expresiones explícitas de los campos electromagnéticos se siguen de la definición a partir de los potenciales, usando  $\vec{R} = \vec{r} - \vec{r}'$ ,  $t_{ret} = t - R/c$  y  $f(\vec{r}', t_{ret}) = f_{ret}(\vec{r}')$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = -\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \nabla \int \frac{\rho_{ret}(\vec{r}')}{R} dV' - \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\partial}{\partial t} \int_{V'} \frac{\vec{j}_{ret}(\vec{r}')}{R} dV'$$

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \nabla \times \int_{V'} \frac{\vec{j}_{ret}(\vec{r}')}{R}$$

Las expresiones de los campos

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \left[ \frac{\rho_{ret} \vec{R}}{R^3} + \frac{\vec{R}}{cR^2} \frac{\partial \rho_{ret}}{\partial t} - \frac{1}{c^2 R} \frac{\partial \vec{j}_{ret}}{\partial t} \right] dV'$$

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{V'} \left[ \frac{\vec{j}_{ret}}{R^3} + \frac{1}{cR^2} \frac{\partial \vec{j}_{ret}}{\partial t_{ret}} \right] \times \vec{R} dV'$$

- Debemos darnos cuenta que

$$\nabla \left[ \frac{\rho(\vec{r}', t_{ret})}{R} \right] = \rho_{ret} \nabla \frac{1}{R} + \frac{1}{R} \frac{\partial \rho_{ret}}{\partial t_{ret}} \nabla t_{ret} = -\frac{\rho_{ret} \vec{R}}{R^3} - \frac{\vec{R}}{cR^2} \frac{\partial \rho_{ret}}{\partial t}$$

$$\nabla \times \left[ \frac{\vec{j}(\vec{r}', t_{ret})}{R} \right] = -\vec{j}_{ret} \times \nabla \frac{1}{R} + \frac{1}{R} \nabla \times \vec{j}_{ret} = \vec{j}_{ret} \times \frac{\vec{R}}{R^3} + \frac{1}{R} \nabla t_{ret} \times \frac{\partial \vec{j}_{ret}}{\partial t_{ret}}$$



## 2.1.1 POTENCIALES DE LIÉNARD-WIECHERT

- Consideremos los potenciales retardados

$$\phi_L(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}', t - |\vec{r} - \vec{r}'|/c)}{|\vec{r} - \vec{r}'|} dV'$$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}', t - |\vec{r} - \vec{r}'|/c)}{|\vec{r} - \vec{r}'|} dV'$$

- Consideremos una partícula cargada con carga  $q$  que se mueve con una velocidad  $\vec{v}(t)$

- La densidad de carga y la densidad de corriente de la partícula se puede escribir

$$\rho(\vec{r}, t) = q\delta(\vec{r} - \vec{r}_0(t))$$

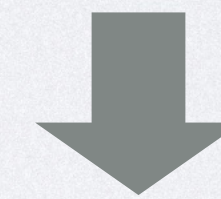
$$\vec{j}(\vec{r}, t) = q\vec{v}(t)\delta(\vec{r} - \vec{r}_0(t))$$

- Además, podemos ver que

$$\vec{R}(t) = \vec{r} - \vec{r}_0(t) = R(t)\hat{R}(t)$$

Usando la construcción hecha para definir los potenciales, podemos darnos cuenta que

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \int_{t'} \frac{\rho(\vec{r}', t')}{|\vec{r} - \vec{r}'|} \delta(t' - t + |\vec{r} - \vec{r}'|/c) dt' dV'$$



$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \int_{t'} \frac{q\delta(\vec{r}' - \vec{r}_0(t'))}{|\vec{r} - \vec{r}'|} \delta(t' - t + |\vec{r} - \vec{r}'|/c) dt' dV'$$



## 2.1.1 POTENCIALES DE LIÉNARD-WIECHERT

- Podemos integrar sobre coordenadas, entonces, el potencial se escribe

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \int_{t'} \frac{\delta(t' - t + R(t')/c)}{R(t')} dt'$$

- La función delta del integrando es una composición de funciones

$$\delta[g(x)] = \sum_n \frac{1}{|g'(x_n)|} \delta(x - x_n), \quad g(x_n) = 0, \quad g'(x_n) \neq 0$$

- La delta dentro del integrando cumple con tener ceros cuando  $t' = t - \frac{R(t')}{c}$

- Entonces,

$$g'(t') = \frac{d}{dt'} [t' - t + R(t')/c] = 1 + \frac{1}{c} \frac{d}{dt'} \sqrt{\vec{R}(t') \cdot \vec{R}(t')}$$

Fijámonos en la derivada del término en la raíz

$$\frac{1}{c} \frac{d}{dt'} \sqrt{\vec{R}(t') \cdot \vec{R}(t')} = \frac{1}{c} \frac{\vec{R} \cdot \frac{d\vec{R}(t')}{dt'}}{\sqrt{\vec{R}(t') \cdot \vec{R}(t')}} = - \frac{\vec{R} \cdot \vec{v}/c}{R}$$

Definimos  $\vec{\beta}(t') = \frac{\vec{v}}{c}$   $\Rightarrow$   $g'(t') = 1 - \vec{\beta}(t') \cdot \hat{R}$

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \left[ \frac{q}{R(t)g'(t)} \right]_{t_{ret}} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \left[ \frac{q}{R - \vec{\beta} \cdot \vec{R}} \right]_{ret}$$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \left[ \frac{q\vec{v}(t)}{R(t)g'(t)} \right]_{t_{ret}} = \frac{\mu_0}{4\pi} \left[ \frac{q\vec{v}}{R - \vec{\beta} \cdot \vec{R}} \right]_{ret}$$

Potenciales de Liénard-Wiechert



## 2.1.2 CAMPOS DE LIÉNARD-WIECHERT

- A partir de las definiciones de los potenciales podemos encontrar los campos electromagnéticos

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = -\frac{q}{4\pi\epsilon_0} \nabla \int_{t'} \frac{\delta(t' - t + R(t')/c)}{R(t')} - \frac{\mu_0 q}{4\pi} \frac{\partial}{\partial t} \int_{t'} \frac{\vec{v}(t') \delta(t' - t + R(t')/c)}{R(t')} dt'$$

- Usando

$$\nabla \delta(t' - t + R(t')/c) = -\frac{\partial}{\partial t} \delta(t' - t + R(t')/c) \frac{\hat{R}}{c}$$

- El campo eléctrico se puede escribir

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \left[ \int_{t'} \delta(t' - t + R(t')/c) \frac{\hat{R}}{R^2} dt' + \frac{\partial}{\partial t} \int_{t'} \delta(t' - t + R(t')/c) \frac{\hat{R} - \vec{\beta}}{cR} dt' \right]$$

Los campos electromagnéticos

$$\begin{aligned} \vec{E}(\vec{r}, t) &= \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \left[ \frac{\hat{R}}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R})R^2} \right]_{ret} + \frac{q}{4\pi\epsilon} \frac{d}{dt} \left[ \frac{\hat{R} - \vec{\beta}}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R})cR} \right]_{ret} \\ \vec{B}(\vec{r}, t) &= \frac{\mu_0 q}{4\pi} \left[ \frac{\vec{v} \times \hat{R}}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R})R^2} \right]_{ret} + \frac{\mu_0 q}{4\pi} \frac{d}{dt} \left[ \frac{\vec{v} \times \hat{R}}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R})cR} \right]_{ret} \end{aligned}$$



## 2.1.2 CAMPOS DE LIÉNARD-WIECHERT

- Realizando la derivada con respecto del tiempo

$$\frac{dR}{dt} = -c\hat{R} \cdot \vec{\beta}$$

$$\frac{dt}{dt_{ret}} = 1 + \frac{1}{c} \frac{dR_{ret}}{dt_{ret}} = \left[ 1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R} \right]_{ret}$$

$$\frac{d\hat{R}}{dt} = \frac{c}{R} \hat{R} \times (\hat{R} \times \vec{\beta})$$

$$\frac{d}{dt} (1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R}) = - \left[ \frac{d\hat{R}}{dt} \cdot \vec{\beta} + \hat{R} \cdot \frac{d\vec{\beta}}{dt} \right]$$

- Definimos  $g = 1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R}$  y  $\dot{\vec{\beta}} = \frac{d\vec{\beta}}{dt}$

$$\vec{E} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \left\{ \frac{(\hat{R} - \vec{\beta})(1 - \beta^2)}{g^3 R^2} + \frac{\hat{R} \times [(\hat{R} - \vec{\beta}) \times \dot{\vec{\beta}}]}{cg^3 R} \right\}_{ret}$$

$$\vec{B} = \frac{\mu_0 q}{4\pi} \left\{ \frac{(\vec{v} \times \hat{R})(1 - \beta^2)}{g^3 R^2} + \frac{(\vec{v} \times \hat{R})(\dot{\vec{\beta}} \cdot \hat{R}) + g\dot{\vec{\beta}} \times \hat{R}}{g^3 R} \right\}_{ret}$$

cumplen con

$$c\vec{B} = \hat{R}_{ret} \times \vec{E}$$



## 2.1.2 CAMPOS DE LIÉNARD-WIECHERT

- Ejemplo: Consideremos una partícula cargada con carga  $q$  que viaja con velocidad uniforme  $\vec{v}$

- Como la velocidad es constante, entonces,  
 $\dot{\vec{\beta}} = \vec{0}$

- La expresión del campo eléctrico se

$$\text{reduce a } \vec{E} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \left[ \frac{(\hat{R} - \vec{\beta})(1 - \beta^2)}{g^3 R^2} \right]_{ret}$$

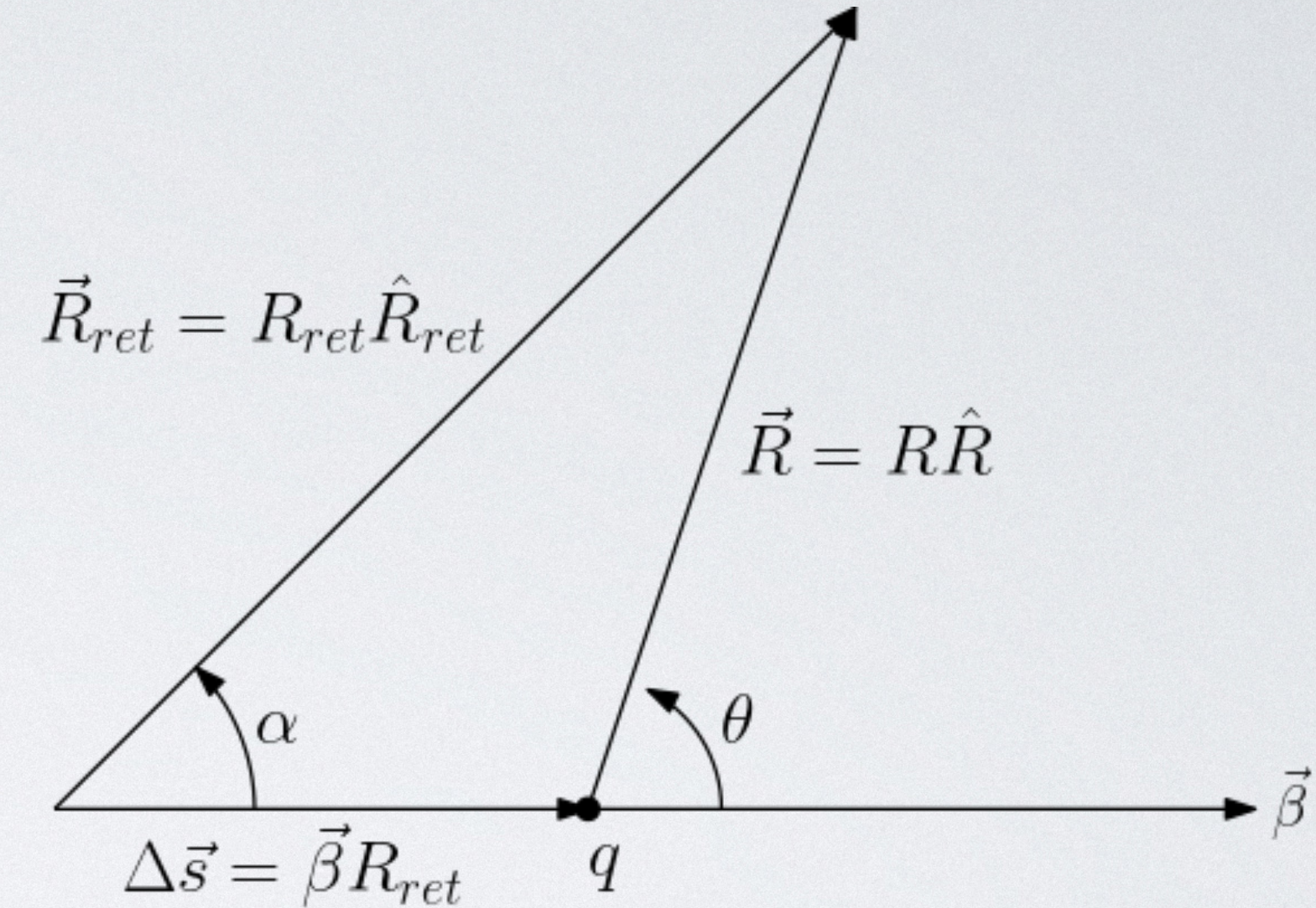
- Debemos recordar que

$$R(t) = \vec{r} - \vec{r}_0(t)$$

$$R(t_{ret}) = \vec{r} - \vec{r}_0(t_{ret})$$

$$t_{ret} = t - \frac{R(t_{ret})}{c}$$

$$g = 1 - \vec{\beta} \cdot \hat{R}$$

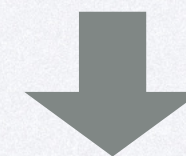


Podemos ver que

$$\Delta\vec{s} = \vec{R}_{ret} - \vec{R} = \vec{r} - \vec{r}_0(t_{ret}) - [\vec{r} - \vec{r}_0(t)] = \vec{r}_0(t) - \vec{r}_0(t_{ret}) = \vec{v}(t - t_{ret})$$



$$\Delta\vec{s} = \vec{v} \frac{R(t_{ret})}{c} = \vec{\beta} R_{ret} \quad \Rightarrow \quad \hat{R}_{ret} - \vec{\beta} = \frac{\vec{R}}{R_{ret}}$$



$$[gR]_{ret}^2 = R^2(1 - \beta^2 \sin^2 \theta)$$



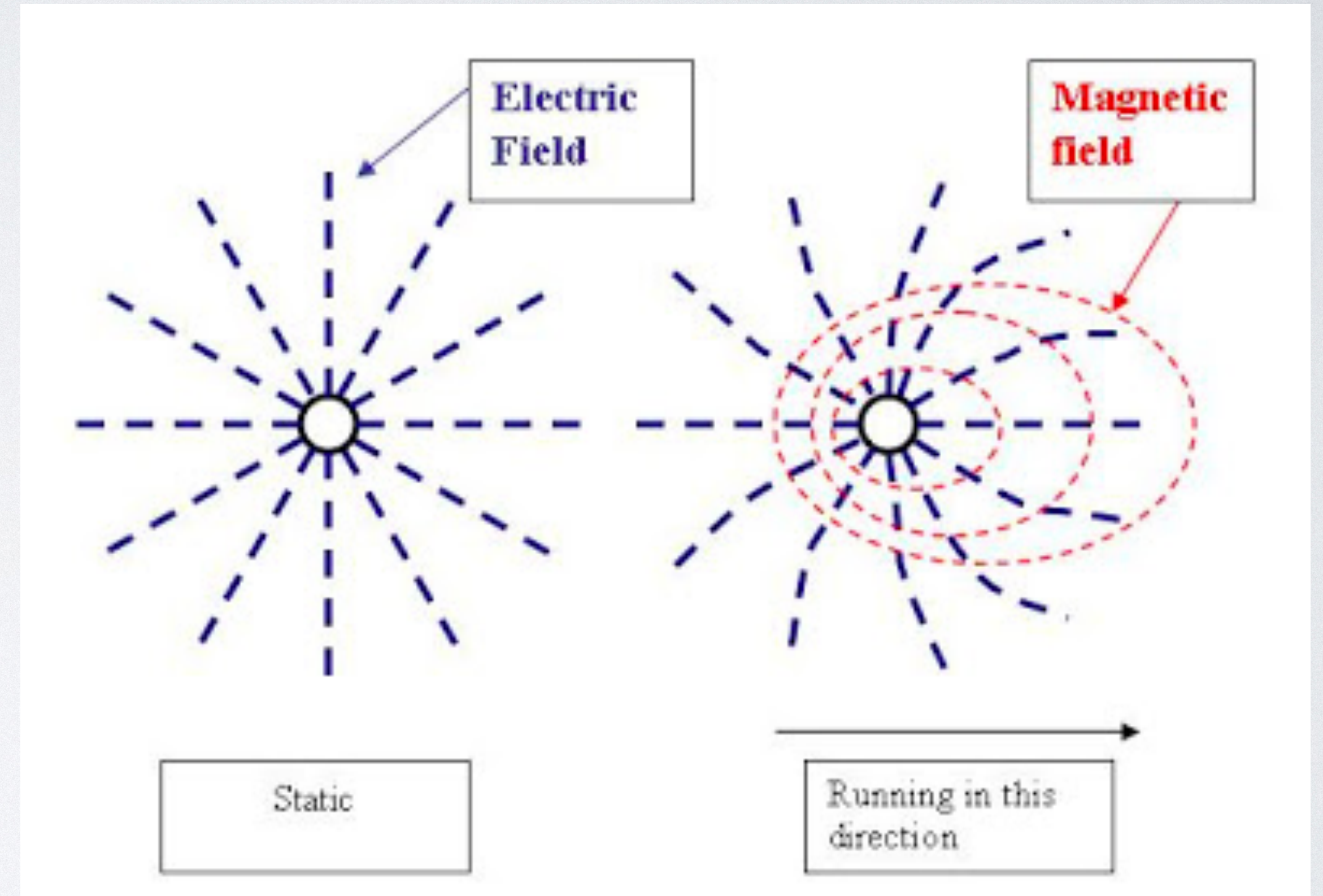
## 2.1.2 CAMPOS DE LIÉNARD-WIECHERT

- Entonces, el campo eléctrico se escribe

$$\vec{E} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{\vec{R}(1 - \beta^2)}{[gR]_{ret}^3} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{\vec{R}}{R^3} \frac{1 - \beta^2}{(1 - \beta^2 \sin^2 \theta)^{3/2}}$$

- El campo eléctrico

$$\vec{B} = \frac{\hat{R}}{c} \times \vec{E} = \frac{1}{c} \left[ \beta + \frac{R}{R_{ret}} \right] \times \vec{E} = \frac{1}{c^2} \vec{v} \times \vec{E}$$





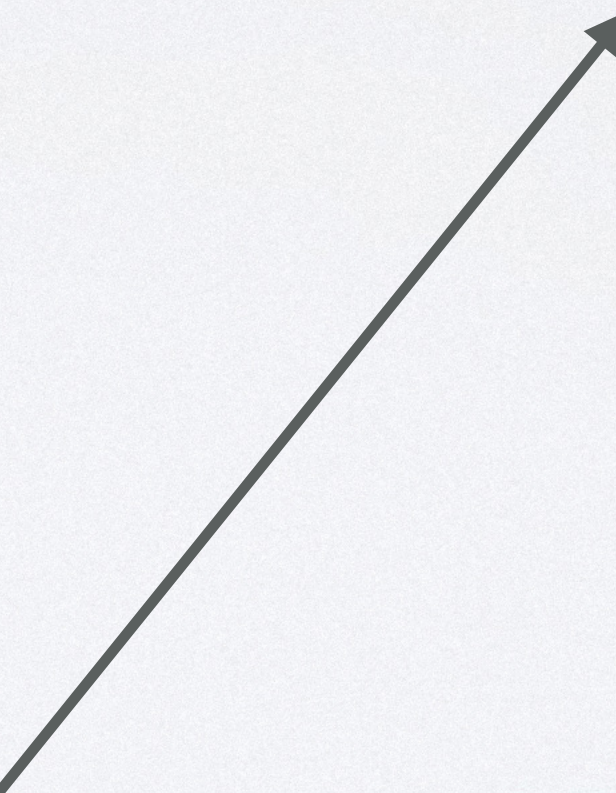
## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

- Consideremos un sistema de cargas o densidades de carga, y densidades de corriente que varían sinusoidalmente con el tiempo

$$\rho(\vec{r}, t) = \rho(\vec{r})e^{-i\omega t}$$

$$\vec{j}(\vec{r}, t) = \vec{j}(\vec{r})e^{-i\omega t}$$

- Además, podemos pedir que las fuentes están confinadas a una región pequeña del espacio (pequeña comparada con la longitud de onda  $\lambda$ )
- Si las dimensiones de la fuente son de orden  $d$  y la longitud de onda es  $\lambda = 2\pi c/\omega$ , entonces tenemos tres regiones espaciales de interés




Región cercana (estática):  $d \ll r \ll \lambda$   
Región intermedia (inducción):  $d \ll r \sim \lambda$   
Región lejana (radiación):  $d \ll \lambda \ll r$



## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

- Región cercana  $d \ll r \ll \lambda$
- Para la región cercana podemos considerar que  $r \ll \lambda$  o  $kr \ll 1$
- En ese caso, la función de Green,
$$G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = \frac{e^{ikr}}{R}$$
se reduce debido a que  $e^{ikr} \approx 1$ 
$$G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') \approx \frac{1}{R} = \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$
- Los resultados se reducen a los encontrados en electrostática y magnetostática


$$\lim_{kr \rightarrow 0} \vec{A}(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \sum_{lm} \frac{4\pi}{2l+1} \frac{Y_{lm}(\theta, \varphi)}{r^{l+1}} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') Y_{lm}^*(\theta', \varphi') dV'$$
$$\lim_{kr \rightarrow 0} \phi(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \sum_{l=0}^{\infty} \sum_{m=-l}^l \frac{4\pi}{2l+1} \frac{Y_{lm}(\theta, \varphi)}{r^{l+1}} \int \rho(\vec{r}') r'^l Y_{lm}^*(\Omega') dV'$$

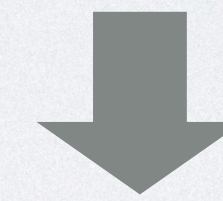


## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

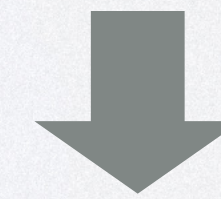
- Región lejana  $d \ll \lambda \ll r$
- Para la región cercana podemos considerar que  $r \gg \lambda$  o  $kr \gg 1$
- Para este caso la exponencial  $e^{ikr}$  oscila rápidamente y determina el comportamiento de los potenciales
- Es posible hacer una aproximación del término que contiene  $R = |\vec{r} - \vec{r}'|$

Como  $r' \leq d \ll r$  podemos hacer un desarrollo de Taylor alrededor de  $r' \sim 0$

$$R = |\vec{r} - \vec{r}'| = r - \vec{r}' \cdot \hat{r} - \frac{1}{2} \frac{(\vec{r}' \cdot \hat{r})^2}{r} + \dots$$



$$\frac{1}{R} = \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}'|} = \frac{1}{r} - \vec{r}' \cdot \nabla \frac{1}{r} + \frac{1}{2} (\vec{r}' \cdot \nabla)^2 \frac{1}{r} - \dots$$



$$\frac{1}{R} = \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}'|} \approx \frac{1}{r} + \frac{r'}{r^2} (\hat{r} \cdot \hat{r}') + \left( \frac{r'^2}{r^3} \right) \frac{3(\hat{r} \cdot \hat{r}')^2 - 1}{2} + \dots$$



## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

- Entonces, en la región de radiación es suficiente con considerar los primeros dos términos de la expansión

$$R \approx r - \hat{r} \cdot \vec{r}'$$

$$\frac{1}{R} \approx \frac{1}{r} + \frac{\vec{r}' \cdot \vec{r}}{r^3}$$

- El segundo término de la expansión en  $1/R$  puede despreciarse debido a que decae muy rápidamente

- Recordando la forma de los potenciales para este caso

$$\phi_L(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}', t - R/c)}{R} dV' = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}') e^{-i\omega(t-R/c)}}{R} dV'$$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}', t - R/c)}{R} dV' = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}') e^{-i\omega(t-R/c)}}{R} dV'$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \lim_{kr \rightarrow \infty} \phi_L(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} e^{-i\omega t} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}') e^{i\omega R/c}}{R} dV' \approx \frac{1}{4\pi\epsilon_0} e^{i(kr - \omega t)} \int_{V'} \frac{\rho(\vec{r}') e^{-ik\hat{r} \cdot \vec{r}'}}{r} dV' \\ \lim_{kr \rightarrow \infty} \vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} e^{-i\omega t} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}') e^{-i\omega R/c}}{R} dV' \approx \frac{\mu_0}{4\pi} e^{i(kr - \omega t)} \int_{V'} \frac{\vec{j}(\vec{r}') e^{-ik\hat{r} \cdot \vec{r}'}}{r} dV' \end{array} \right.$$

Nota: en esta aproximación los potenciales muestran un comportamiento de onda esférica

$$\psi \sim \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r}$$



## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

- Podemos hacer una siguiente aproximación, considerando que

$$e^{-ik\hat{r}\cdot\vec{r}} = \sum_{j=0}^{\infty} \frac{(-ik)^j}{j!} (\hat{r} \cdot \vec{r})^j$$

- Entonces los potenciales se pueden escribir

$$\lim_{kr \rightarrow \infty} \phi_L(\vec{r}, t) \approx \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r} \sum_{l=1}^{\infty} \frac{(-ik)^l}{l!} \int_{V'} \rho(\vec{r}') (\hat{r} \cdot \vec{r}')^l dV'$$

$$\lim_{kr \rightarrow \infty} \vec{A}(\vec{r}, t) \approx \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r} \sum_{l=0}^{\infty} \frac{(-ik)^l}{l!} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') (\hat{r} \cdot \vec{r}')^l dV'$$

Debemos notar que el término de monopolo tendrá que ser cero ya que si tenemos una fuente localizada por definición no hay carga fluyendo dentro o fuera de la fuente:

$\Rightarrow$  la carga total  $q(t)$  debe conservarse y es independiente del tiempo

$\Rightarrow$  El potencial y los campos de un monopolo deben ser estáticos

- Debemos notar que la magnitud de  $r' \leq d$  y que es muy pequeño comparado con  $r$ , entonces  $\vec{r}' \cdot \hat{r} \ll 1$
- El primer término diferente de cero es el que rige el comportamiento en la región de radiación



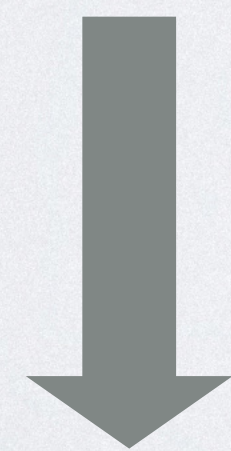
## 2.2 CAMPOS Y RADIACIÓN DE FUENTES LOCALIZADAS OSCILANTES

- Finalmente podemos calcular los campos electromagnéticos para la zona de radiación pero hay que notar que por definición tenemos que

$$\vec{H} = \frac{1}{\mu_0} \nabla \times \vec{A}$$

- Fuera de la fuente el campo eléctrico cumple con la ley de Ampère- Maxwell

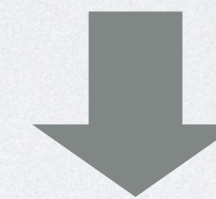
$$\nabla \times \vec{H} = \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$$



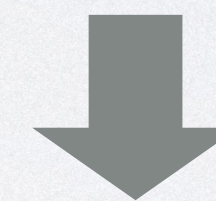
$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}(\vec{r})e^{-i\omega t}$$

$$\nabla \times \vec{H} = -i\epsilon_0\omega \vec{E}$$

Usando  $\omega = kc = k \frac{1}{\sqrt{\mu_0\epsilon_0}}$



$$\nabla \times \vec{H} = -ik\sqrt{\frac{\epsilon_0}{\mu_0}} \vec{E} = -ik\frac{1}{Z_0} \vec{E}$$



$$\vec{E} = \frac{iZ_0}{k} \nabla \times \vec{H}$$

Entonces, basta con conocer el campo magnético para encontrar los campos  
 $\Rightarrow$  Que basta con tener el potencial vectorial para definir  $\vec{E}(\vec{r}, t)$  y  $\vec{H}(\vec{r}, t)$



## 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- El potencial vectorial en la zona de radiación se puede considerar

$$\lim_{kr \rightarrow \infty} \vec{A}(\vec{r}, t) \approx \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r} \sum_{l=0}^{\infty} \frac{(-ik)^l}{l!} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') (\hat{r} \cdot \vec{r}')^l dV'$$

- Si tomamos sólo el primer término de la expansión ya que es el que tendría más peso, tenemos

$$\vec{A}(\vec{r}, t) \approx \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') dV'$$

Podemos darnos cuenta que

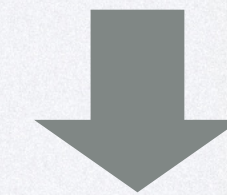
$$\int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') dV' = - \int_{V'} \vec{r}' (\nabla \cdot \vec{j}) dV'$$

Usando la ecuación de continuidad

$$\nabla \cdot \vec{j} + \frac{\partial \rho}{\partial t} = 0$$

Recordando que son fuentes oscilantes localizadas, tenemos,

$$\frac{\partial \rho(\vec{r}, t)}{\partial t} = -i\omega \rho(\vec{r}, t)$$



$$\int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') dV' = - \int_{V'} \vec{r}' (\nabla \cdot \vec{j}) dV' = -i\omega \int_{V'} \vec{r}' \rho(\vec{r}') dV'$$



## 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Tomando la definición de momento dipolar eléctrico,

$$\vec{p} = \int_{V'} \vec{r}' \rho(\vec{r}') dV'$$

- Entonces, el potencial vectorial es

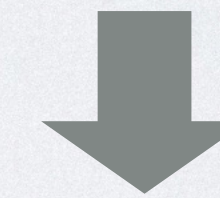
$$\vec{A}(\vec{r}, t) = -\frac{i\mu_0\omega}{4\pi} \vec{p} \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r}$$

- Los campos electromagnéticos son

$$\vec{H}(\vec{r}, t) = \frac{ck^2}{4\pi} (\hat{r} \times \vec{p}) \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r} \left(1 - \frac{1}{ikr}\right)$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \left\{ k^2 (\hat{r} \times \vec{p}) \times \hat{r} \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r} + [3\hat{r} (\hat{r} \cdot \vec{p}) - \vec{p}] \left( \frac{1}{r^3} - \frac{ik}{r^2} \right) e^{i(kr-\omega t)} \right\}$$

En la aproximación del régimen de la zona de radiación,  $r \rightarrow \infty$



$$\vec{H}(\vec{r}, t) = \frac{ck^2}{4\pi} (\hat{r} \times \vec{p}) \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r}$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = Z_0 \vec{H} \times \hat{r}$$



## 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Nos interesa saber cuál es la potencia irradiada por la fuente en un elemento diferencial de ángulo sólido  $d\Omega$  si  $\vec{r}$  se encuentra un elemento de superficie esférico  $r^2 d\Omega$  y el vector de Poynting,  $\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B}$

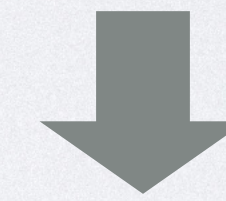
no da un valor cero para  
$$dP(t) = \lim_{r \rightarrow \infty} \hat{r} \cdot \vec{S}(\vec{r}, t) r^2 d\Omega$$

- La distribución angular de la potencia radiada está dada por

$$\frac{dP}{d\Omega} = r^2 \hat{r} \cdot \left( \vec{E}_{rad} \times \vec{H}_{rad} \right)$$

En otras palabras  $P(t)$  es el flujo del vector de Poynting a través de una superficie esférica en el límite cuando el radio tiende a infinito

$$P(t) = \lim_{r \rightarrow \infty} \int_A \vec{S} \cdot d\vec{A}$$



En el caso de una fuente que oscila armónicamente, nos interesa el promedio temporal de la potencia irradiada

$$\left\langle \frac{dP}{d\Omega} \right\rangle = \frac{1}{2} \Re \left\{ r^2 \hat{r} \cdot \left( \vec{E} \times \vec{H}^* \right) \right\}$$



## 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Usando los campo encontrados para el dipolo eléctrico

en la zona de radiación 
$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{c^2 Z_0}{32\pi^2} k^4 \left| (\hat{r} \times \vec{p}) \times \hat{r} \right|^2$$

- El estado de la radiación está dada por los campos

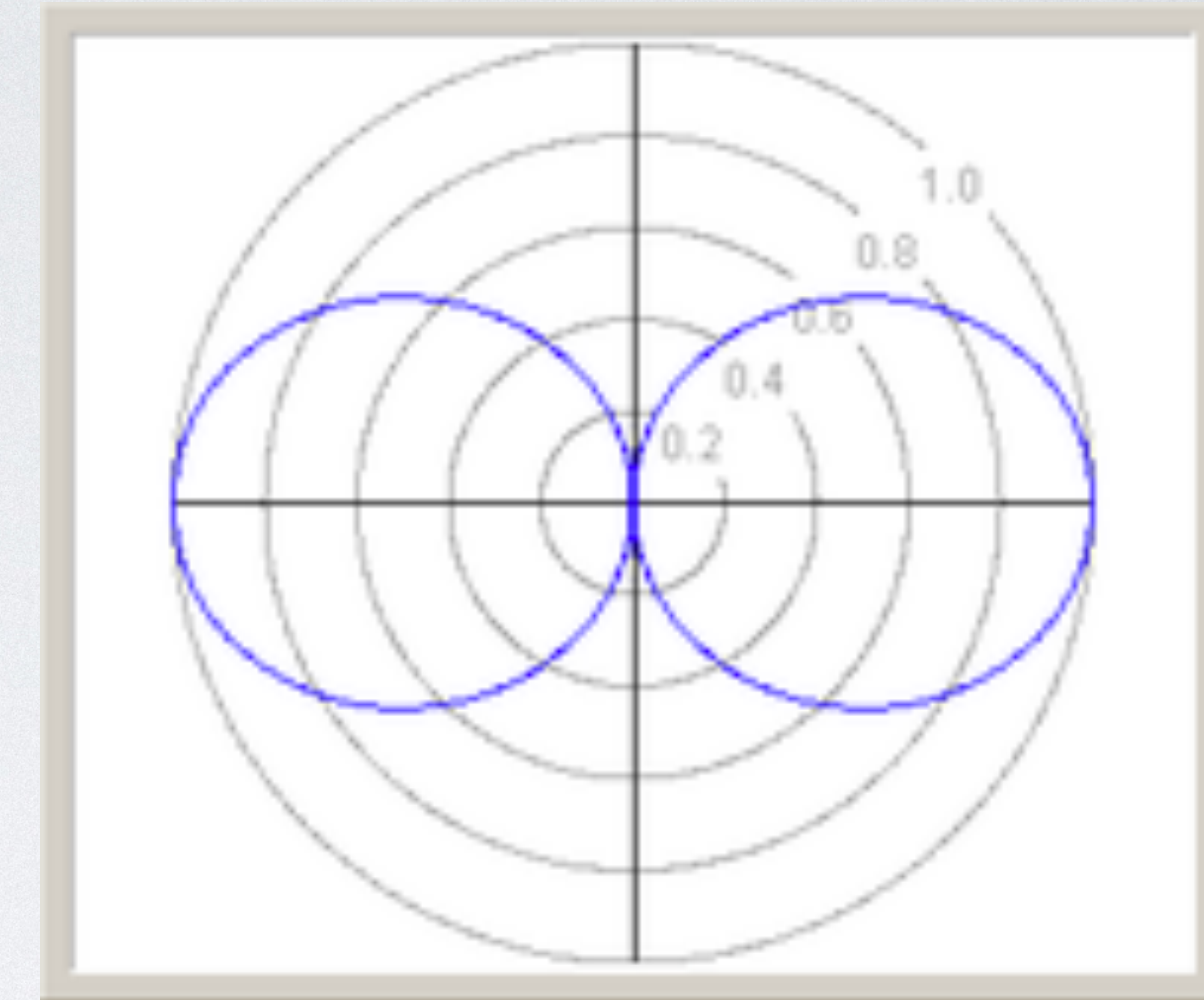
$$\vec{E} = -\frac{\mu_0}{4\pi} \omega^2 \left[ \hat{r} \times (\hat{r} \times \vec{p}) \right] \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r}$$

$$\vec{H} = \frac{\omega^2}{4\pi c} (\hat{r} \times \vec{p}) \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r}$$

- Si las componentes de  $\vec{p}$  tienen la misma fase, la distribución angular está dada por

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{c^2 Z_0}{32\pi^2} k^4 |\vec{p}|^2 \sin^2 \theta$$

- El ángulo  $\theta$  está medido con respecto a la dirección de  $\vec{p}$



Entonces, la potencia total de radiación

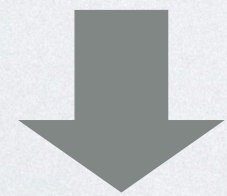
$$P = \frac{c^2 Z_0 k^4}{12\pi} |\vec{p}|^2$$



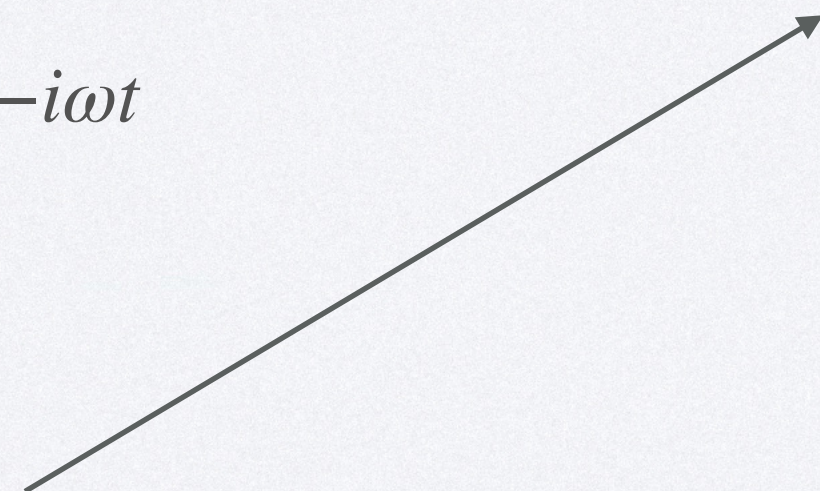
# 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Como ejemplo consideremos una antena lineal de longitud  $d$  mucho menor que la longitud de onda,  $d \ll \lambda$
- La antena está orientada a lo largo del eje  $z$ , de  $z = -d/2$  a  $z = d/2$  con una pequeña apertura en el centro (a medida de alimentación)
- Se tiene una corriente que se alimenta en el centro y decae linealmente en los extremos

$$I(z, t) = I(z)e^{-i\omega t} = I_0 \left( 1 - \frac{2|z|}{d} \right) e^{-i\omega t}$$

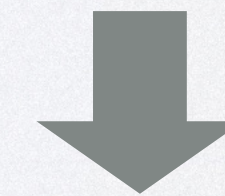


$$\vec{j}(\vec{r}, t) = I_0 \left( 1 - \frac{2|z|}{d} \right) e^{-i\omega t} \delta(\rho) \frac{\delta(\varphi)}{\rho} \hat{z}$$

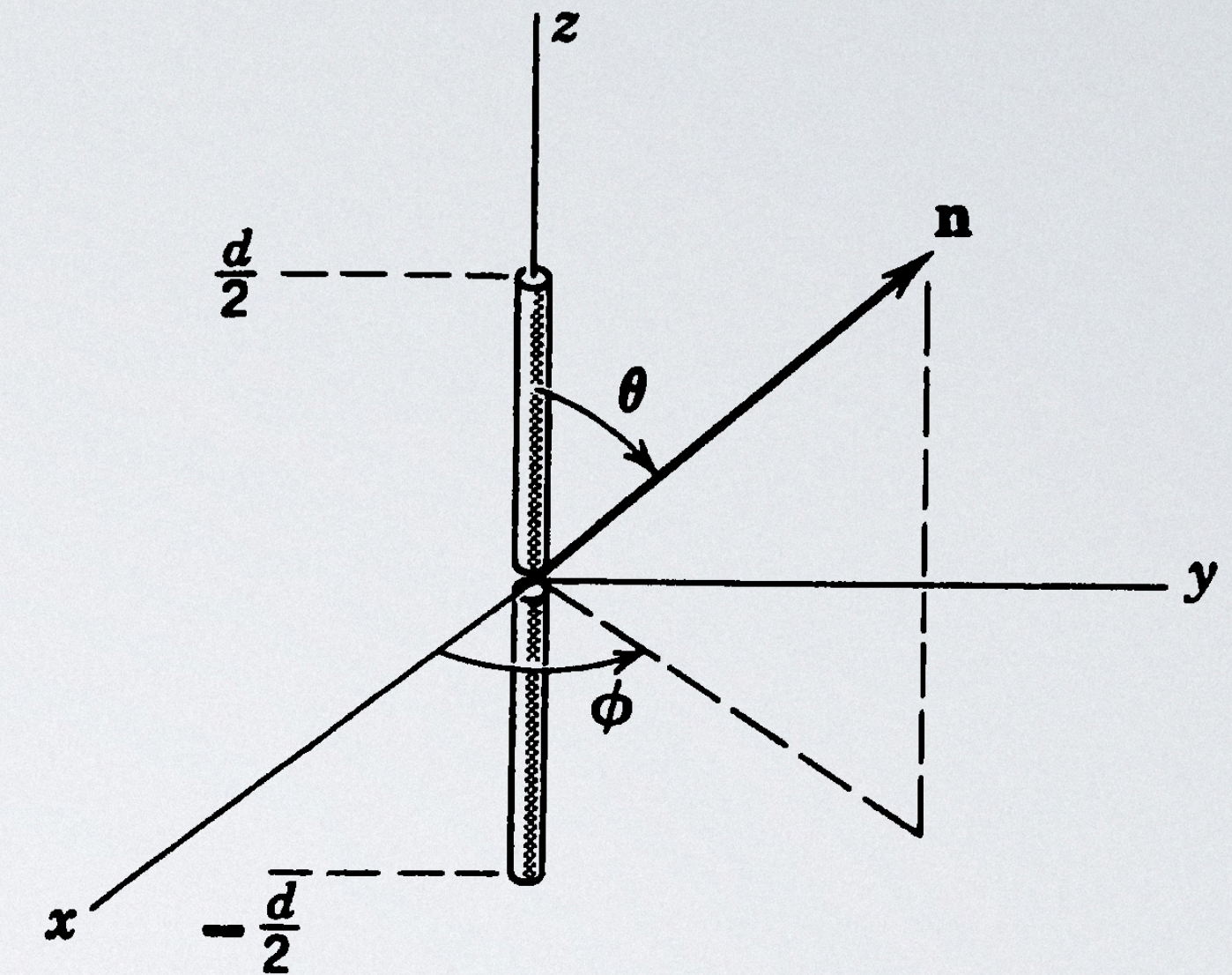


Por la ecuación de continuidad

$$-i\omega\rho(\vec{r}, t) = \nabla \cdot \vec{j}(\vec{r}, t)$$



$$\rho_f(\vec{r}, t) = \text{sign}(z) \frac{2il_0}{\omega d} \delta(\rho) \frac{\delta(\varphi)}{\rho}$$





## 3.1 CAMPOS DEL DIPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Entonces, el dipolo eléctrico

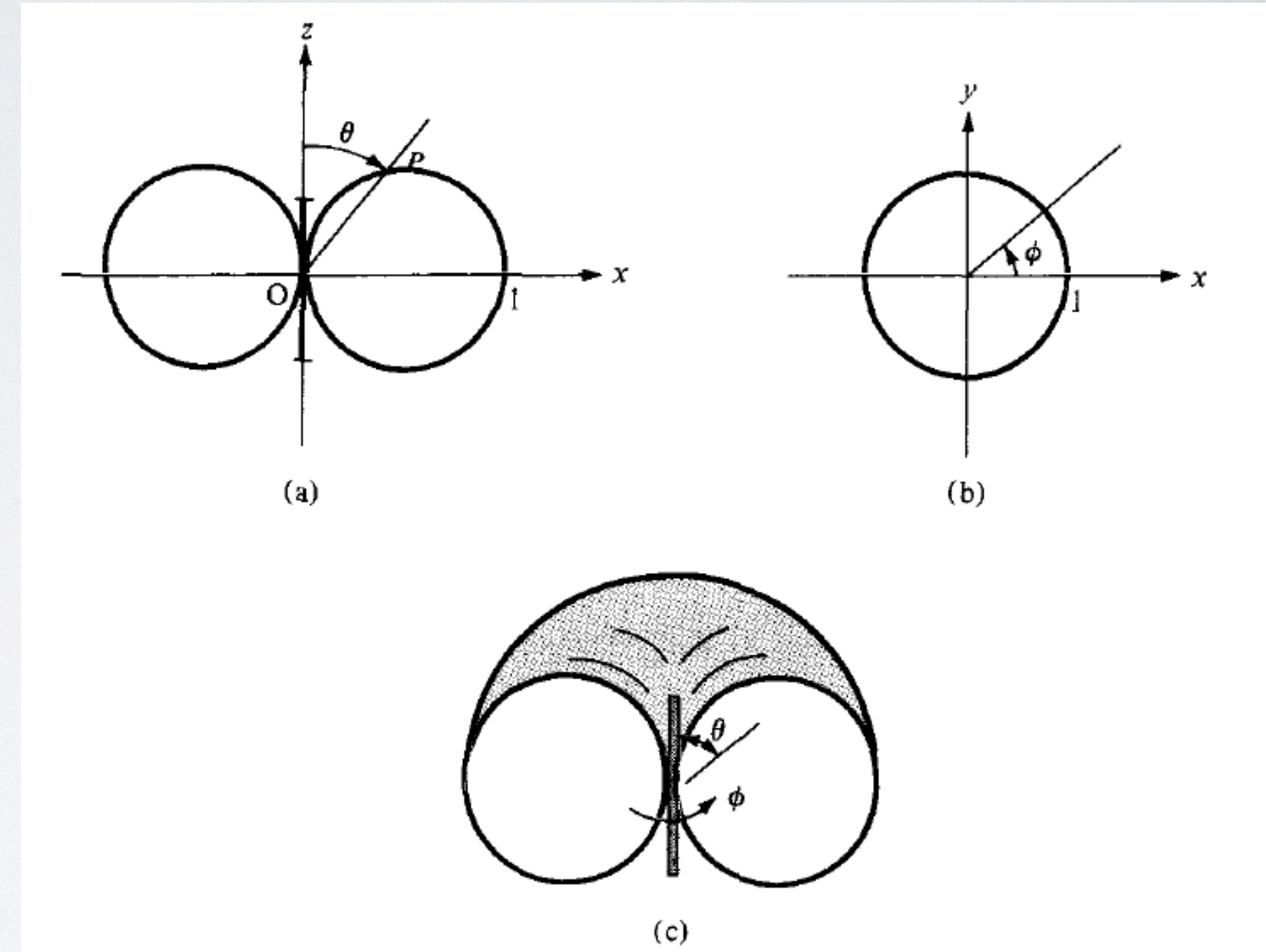
$$\vec{p} = \int_{V'} \vec{r}' \rho_f(\vec{r}', t) dV' = \hat{z} \int_{-d/2}^{d/2} z' \rho_f(z') dz' = \frac{iI_0 d}{2\omega} \hat{z} e^{-i\omega t}$$

- Entonces, el promedio temporal de la distribución de la potencia de radiación

$$\left\langle \frac{dP}{dt} \right\rangle = \frac{Z_0 I_0^2}{128\pi^2} (kd)^2 \sin^2 \theta$$

- La potencia total de radiación

$$P = \frac{A_0 I_0^2 (kd)^2}{48\pi}$$





## 3.2 CAMPOS DEL DIPOLO MAGNÉTICO, CUADRUPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Si el primer término de la expansión

$$\lim_{kr \rightarrow \infty} \vec{A}(\vec{r}, t) \approx \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r} \sum_{l=0}^{\infty} \frac{(-ik)^l}{l!} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') (\hat{r} \cdot \vec{r}')^l dV'$$

desaparece, entonces, no hay término de dipolo

- Consideramos el siguiente término en la expansión

$$\vec{A}(\vec{r}, t) \approx -\frac{\mu_0}{4\pi} \frac{ike^{i(kr - \omega t)}}{r} \int_{V'} \vec{j}(\vec{r}') (\hat{r} \cdot \vec{r}') dV'$$

- Tomando la expresión

$$(\hat{r} \cdot \vec{r}') \vec{j} = \underbrace{\frac{1}{2} \left[ (\hat{r} \cdot \vec{r}') \vec{j} + (\hat{r} \cdot \vec{j}) \vec{r}' \right]}_{\text{simétrica}} + \underbrace{\frac{1}{2} (\vec{r}' \times \vec{j}) \times \hat{r}}_{\text{antisimétrico}}$$

- Recordando que la magnetización está

definida como  $\vec{M} = \frac{1}{2} (\vec{r} \times \vec{j})$

Entonces, la parte antisimétrica produce radiación de dipolo magnético

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{ik\mu_0}{4\pi} (\hat{r} \times \vec{m}) \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r}$$

$$\text{con } \vec{m} = \int_{V'} \vec{M} dV' = \frac{1}{2} \int_{V'} \vec{r}' \times \vec{j} dV'$$

Entonces, los campos electromagnéticos en la zona de radiación para el dipolo magnético son

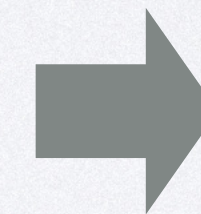
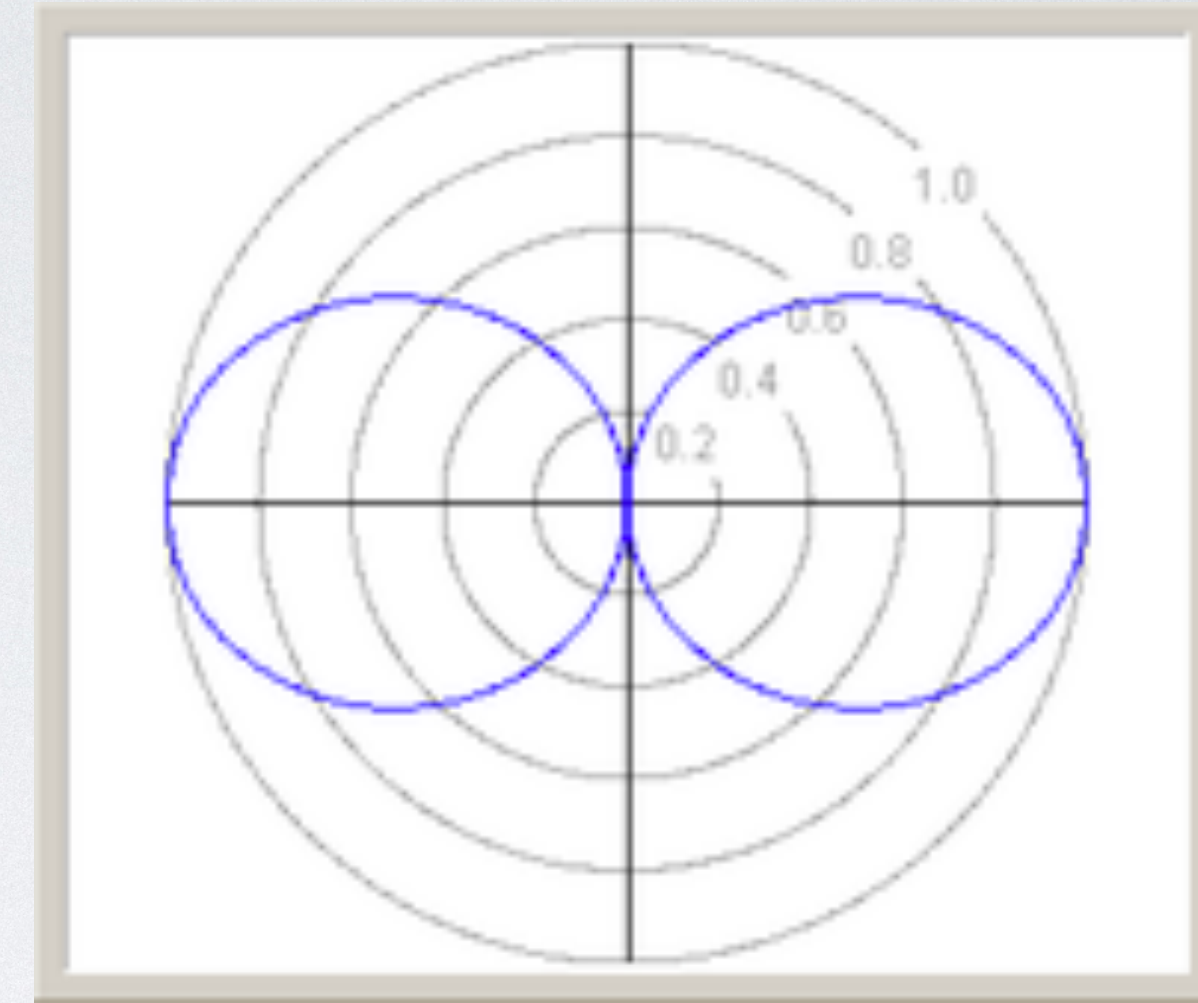
$$\vec{H} = \frac{k^2}{4\pi} [\hat{r} \times (\vec{m} \times \vec{r})] \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r}$$

$$\vec{E} = -\frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\omega^2}{c} (\hat{r} \times \vec{m}) \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r}$$



## 3.2 CAMPOS DEL DIPOLO MAGNÉTICO, CUADRUPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Usando los campos electromagnéticos encontrados se obtiene la distribución angular de la potencia de radiación es
$$\left\langle \frac{dP}{d\Omega} \right\rangle = \frac{\mu_0 c k^4}{32\pi^2} k^4 (\hat{r} \times \vec{m}) \cdot (\hat{r} \times \vec{m}^*)$$
- Básicamente se obtienen los mismos resultados que en caso del dipolo eléctrico viendo que se cumple la simetría  $\vec{p} \rightarrow \vec{m}/c$  y



$$P = \frac{\mu_0 \omega^4}{12\pi c^3} |\vec{m}|^2$$



## 3.2 CAMPOS DEL DIPOLO MAGNÉTICO, CUADRUPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

- Ahora, consideramos la parte simétrica del segundo término de la expansión

$$(\hat{r} \cdot \vec{r}') \vec{j} = \underbrace{\frac{1}{2} \left[ (\hat{r} \cdot \vec{r}') \vec{j} + (\hat{r} \cdot \vec{j}) \vec{r}' \right]}_{\text{simétrica}} + \underbrace{\frac{1}{2} \left( \vec{r}' \times \vec{j} \right) \times \hat{r}}_{\text{antisimétrico}}$$

- Se puede demostrar que

$$\frac{1}{2} \int_{V'} \left[ (\hat{r} \cdot \vec{r}') \vec{j} + (\hat{r} \cdot \vec{j}) \vec{r}' \right] dV' = -\frac{i\omega}{2} \int_{V'} \vec{r}' (\hat{r} \cdot \vec{r}') \rho(\vec{r}') dV'$$

- El potencial asociado es

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0 c k^2}{8\pi} \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r} \int_{V'} \vec{r}' (\hat{r} \cdot \vec{r}') \rho(\vec{r}') dV'$$

Los campos electromagnéticos

$$\vec{H} = ik\hat{r} \times \vec{A} / \mu_0$$

$$\vec{E} = ikZ_0(\hat{r} \times \vec{A}) \times \hat{n} / \mu_0$$

Explícitamente

$$\vec{H} = -\frac{ick^3}{8\pi} \frac{e^{i(kr - \omega t)}}{r} \int_{V'} (\hat{r} \times \vec{r}') \cdot (\hat{n} \cdot \vec{r}') \rho(\vec{r}') dV'$$



## 3.2 CAMPOS DEL DIPOLO MAGNÉTICO, CUADRUPOLO ELÉCTRICO Y RADIACIÓN

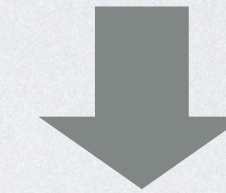
- Podemos usar la definición de cuadrupolo eléctrico

$$Q_{\alpha\beta} = \int_V (3r_\alpha r_\beta - r^2 \delta_{\alpha\beta}) \rho(\vec{r}) dV$$

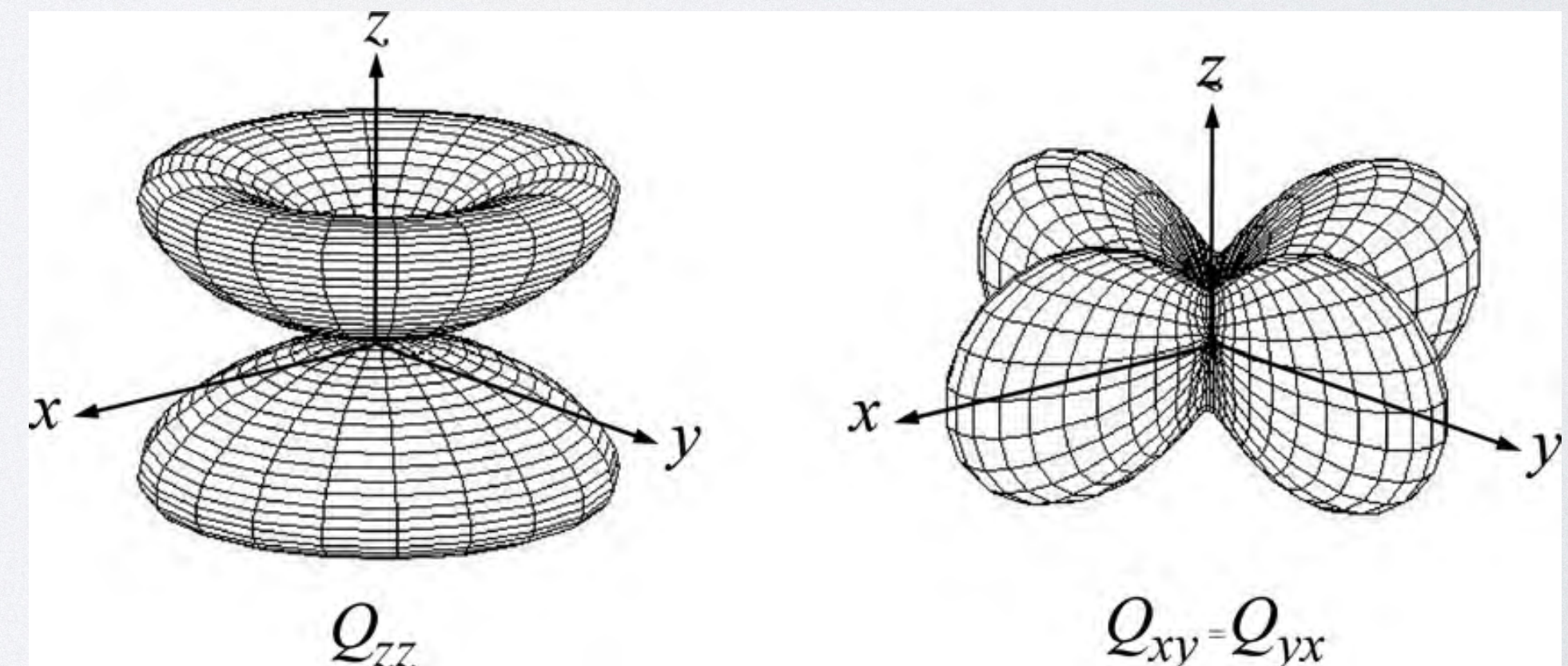
- Entonces, se puede demostrar que
- $$\hat{r} \times \int_{V'} \vec{r}' (\hat{r} \cdot \vec{r}') \rho(\vec{r}') dV' = \frac{1}{3} \hat{n} \times \vec{Q}(\hat{r})$$

- Donde  $Q_\alpha = \sum_\beta Q_{\alpha\beta}(\hat{r})_\beta$

$$\vec{H} = -\frac{ick^3}{24\pi} \frac{e^{i(kr-\omega t)}}{r} \hat{r} \times \vec{Q}(\hat{r})$$



$$\left\langle \frac{dP}{d\Omega} \right\rangle = \frac{Z_0 c^2}{1152\pi^2} k^6 \left| \left[ \hat{r} \times \vec{Q}(\hat{r}) \right] \times \hat{r} \right|^2$$





### 3.3 POTENCIA TOTAL RADIADA POR UNA CARGA PUNTUAL ACELERADA

- Supongamos que observamos a una partícula acelerada desde un marco de referencia inercial

- El campo eléctrico correspondiente a la aceleración

$$\vec{E}_a = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \left\{ \frac{\hat{R} \times \left[ \left( \hat{R} - \vec{\beta} \right) \times \dot{\vec{\beta}} \right]}{cg^3R} \right\}_{ret}$$

$$c\vec{B}_a = \hat{R}_{ret} \times \vec{E}_a$$

El flujo de energía está dado por el vector de Poynting

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E}_a \times \vec{B}_a = \epsilon_0 c |\vec{E}_a|^2 \hat{R}_{ret}$$

$$\vec{S}(t) = \epsilon_0 c \left( \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \left| \frac{\hat{R} \times \left[ \left( \hat{R} - \vec{\beta} \right) \times \dot{\vec{\beta}} \right]}{cg^3R} \right|_{ret} \hat{R}_{ret}$$

La razón a la cual la energía fluye a través de un elemento de ángulo sólido encerrado en una esfera de radio  $R$  es:

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{dU}{dtd\Omega} = R^2 \vec{S}(t) \cdot \hat{R}_{ret}$$



### 3.3 POTENCIA TOTAL RADIADA POR UNA CARGA PUNTUAL ACELERADA

- Considerando que para tiempos retardados

$$t_{ret} = t - \frac{R_{ret}}{c}$$

- Recordando que

$$dt = \frac{dt}{dt_{ret}} dt_{ret} = \left(1 - \hat{R} \cdot \vec{\beta}\right)_{ret}$$

- Nos lleva a

$$\frac{dP_{ret}}{d\Omega} = \frac{dU}{dt_{ret} d\Omega} = g_{ret} R^2 \vec{S}(t) \cdot \hat{R}_{ret}$$

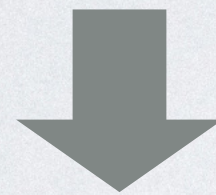
La distribución angular de la potencia emitida

$$\frac{dP_{ret}}{d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2\epsilon_0 c} \left. \frac{\left| \hat{R} \times \left[ \left( \hat{R} - \vec{\beta} \right) \times \dot{\vec{\beta}} \right] \right|^2}{\left( 1 - \hat{R} \cdot \vec{\beta} \right)^5} \right|_{ret}$$



### 3.3 POTENCIA TOTAL RADIADA POR UNA CARGA PUNTUAL ACELERADA

- Consideremos el caso donde la velocidad de movimiento de la partícula es muy pequeña comparada con la velocidad de la luz  $v \ll c$ 
  - Entonces,  $\beta \approx 0$



$$\frac{dP}{d\omega} \approx \frac{\mu_0 q^2}{16\pi^2 c} \left| \hat{R} \times (\hat{R} \times \vec{a}) \right|^2 \approx \frac{\mu_0 q^2}{16\pi^2 c} \left| \hat{r} \times \vec{a} \right|^2 = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \sin^2 \theta$$

