

Q) Para calcular la carga total del problema anterior el mismo procedimiento para calcular el lado derecho de la ley de Gauss, como se trata de una esfera usaremos coordenadas esféricas:

$$\begin{aligned}
 Q &= \iiint_V p(r) dV \\
 &= \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^R p_0 \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right) r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi \\
 &= p_0 \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^{\pi} (\sin\theta d\theta) \int_0^R \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right) r^2 dr \\
 &= 4\pi p_0 \int_0^R r^2 - \frac{r^4}{R^2} dr \\
 &= 4\pi p_0 \left[ \int_0^R r^2 dr - \int_0^R \frac{r^4}{R^2} dr \right] \\
 &= 4\pi p_0 \left[ \frac{R^3}{3} - \frac{1}{R^2} \cdot \frac{R^5}{5} \right] \quad \left| \frac{\frac{R^3}{3}}{S} - \frac{R^3}{S} \right| = \frac{SR^3 - 3R^3}{15} = \frac{2R^3}{15}
 \end{aligned}$$

$$Q = 4\pi p_0 \cdot \frac{2R^3}{15} = \frac{8}{15}\pi R^3 p_0$$

b) Notar que al ser una esfera con carga uniforme, existe simetría esférica, por lo que  $\vec{E} = E(r)\hat{r}$ . Procedemos a calcular el campo por ley de Gauss:

$$\begin{aligned}
 \text{r} \leq R : Q_{\text{enc}} &= \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^r p_0 \left(1 - \frac{r^2}{R^2}\right) r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi \\
 &= 4\pi p_0 \left[ \int_0^r r^2 dr - \int_0^r \frac{r^4}{R^2} dr \right] \quad \text{Igual a lo anterior}
 \end{aligned}$$

$$= 4\pi \rho_0 \left[ \frac{r^3}{3} - \frac{r^5}{5R^2} \right]$$

$$\Rightarrow \oint \vec{E} \cdot d\vec{s} = 4\pi r^2 E(r) \quad / \text{igual para ambos casos}$$

$$\Rightarrow 4\pi r^2 E(r) = \frac{4\pi \rho_0}{\epsilon_0} \left[ \frac{r^3}{3} - \frac{r^5}{5R^2} \right]$$

$$\Rightarrow \vec{E}(r < R) = \frac{\rho_0}{\epsilon_0} \left[ \frac{r}{3} - \frac{r^3}{5R^2} \right] \hat{r}$$

$r > R$ :  $Q_{\text{enc}} = Q = \frac{\delta}{1s} \pi R^3 \rho_0 \quad / \text{Aquí ya encerramos toda la carga } Q$

$$\Rightarrow 4\pi r^2 E(r) = \frac{2\pi R^3 \rho_0}{1s \epsilon_0}$$

$$\Rightarrow \vec{E}(r > R) = \frac{2R^3 \rho_0}{1s \epsilon_0 r^2}$$

c) Para calcular el utilizar que  $V(r) - V(\infty) = - \int_{\infty}^r \vec{E} \cdot d\vec{l}$ :

$r > R$ :  $V(r > R) = - \int_{\infty}^r \frac{2R^3 \rho_0}{1s \epsilon_0 r^2} dr$

$$V(r > R) = \frac{2R^3 \rho_0}{1s \epsilon_0 r}$$

$r < R$ :  $V(r < R) = - \int_R^r E(r < R) dr - \int_{\infty}^R E(r > R) dr$

$\underbrace{\int_R^r}_{I_1} \quad \underbrace{\int_{\infty}^R}_{I_2}$

$$I_2 = - \int_{\infty}^R E(r, R) dr = V(R) = \frac{2R^3 P_0}{15 \epsilon_0 R} = \frac{2R^2 P_0}{15 \epsilon_0}$$

$$\begin{aligned} I_1 &= - \int_R^r \frac{P_0}{\epsilon_0} \left[ \frac{r}{3} - \frac{r^3}{SR^2} \right] dr \\ &= \frac{P_0}{\epsilon_0} \left[ \int_R^r \frac{r^3}{SR^2} dr - \int_R^r \frac{r}{3} dr \right] \\ &= \frac{P_0}{\epsilon_0} \left[ \frac{(r^4 - R^4)}{20R^2} + \frac{(R^2 - r^2)}{6} \right] \end{aligned}$$

$$\Rightarrow V(r, R) = \frac{P_0}{\epsilon_0} \left[ \frac{(r^4 - R^4)}{20R^2} + \frac{(R^2 - r^2)}{6} \right] + \frac{2R^2 P_0}{15 \epsilon_0}$$

d) Calculamos el vector desplazamiento con la ley de gauss, pero recordando que dependiendo de donde nos paramos en  $\theta$  en  $r$  tenemos un  $D$  u otro:

$$Q_{lib} = Q = \frac{8}{15} \pi R^3 P_0$$

$$\oint \vec{D} \cdot d\vec{s} = \iint_D r^2 \sin \theta d\theta d\phi + \iint_{D_1} r^2 \sin \theta d\theta d\phi$$

$$= 2\pi r^2 (D_2 + D_1)$$

$$\Rightarrow 2\pi r^2 (D_2 + D_1) = \frac{48}{15} \pi R^3 P_0$$

$$\Rightarrow D_2 + D_1 = \frac{4R^3 P_0}{15r^2}$$

Notamos que nos está faltando una ecuación, por lo que usaremos las

condición de borde, para este caso notamos que en la interfaz entre los dielectrinos, la normal apunta hacia  $\hat{k}$ , mientras que la tangente apunta en  $\hat{r}$ , por lo que nos verá más útil la C.B  $E_{1,t} = E_{2,t}$ .

$$E_{1,t} = E_{2,t} \Rightarrow E_1 = E_2 \quad / \text{campo neta completamente en } \hat{r}$$

$$\Rightarrow \frac{D_1}{\epsilon_1} = \frac{D_2}{\epsilon_2} \Rightarrow D_1 = \frac{\epsilon_1}{\epsilon_2} D_2$$

Reemplazamos esto en la ecuación anterior:

$$D_2 + \frac{\epsilon_1}{\epsilon_2} D_2 = \frac{4R^3\rho_0}{1Sr^2}$$

$$\Rightarrow D_2 \left(1 + \frac{\epsilon_1}{\epsilon_2}\right) = \frac{4R^3\rho_0}{1Sr^2} \quad / \quad 1 + \frac{\epsilon_1}{\epsilon_2} = \frac{\epsilon_1 + \epsilon_2}{\epsilon_2}$$

$$\Rightarrow \vec{D}_2 = \frac{4R^3\rho_0 \epsilon_2}{1Sr^2(\epsilon_1 + \epsilon_2)} \hat{r}$$

$$\Rightarrow \vec{E}_2 = \frac{\vec{D}_2}{\epsilon_2} = \frac{4R^3\rho_0 \hat{r}}{1Sr^2(\epsilon_1 + \epsilon_2)}$$

$$\Rightarrow \vec{D}_1 = \frac{\epsilon_1}{\epsilon_2} \vec{D}_2 = \frac{4R^3\rho_0 \epsilon_1}{1Sr^2(\epsilon_1 + \epsilon_2)} \hat{r}$$

$$\Rightarrow \vec{E}_1 = \frac{\vec{D}_1}{\epsilon_1} = \frac{4R^3\rho_0 \hat{r}}{1Sr^2(\epsilon_1 + \epsilon_2)}$$

comprobando que se cumple la condición de borde.

e) Calcularemos el vector  $\vec{P}$  como  $\vec{D} = \epsilon_0 \vec{E} + \vec{P} \Rightarrow \vec{P} = \vec{D} - \epsilon_0 \vec{E}$ :

$$\Rightarrow \vec{P}_1 = \frac{4R^3\rho_0\epsilon_1}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{r} - \frac{4R^3\rho_0\epsilon_0}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{f} = \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_1-\epsilon_0)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{f}$$

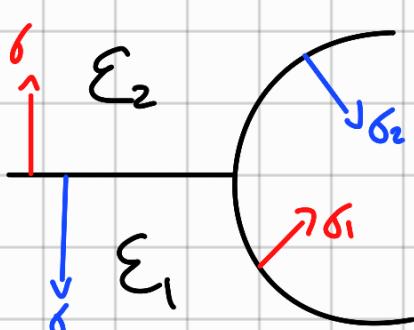
$$\Rightarrow \vec{P}_2 = \frac{4R^3\rho_0\epsilon_2}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{r} - \frac{4R^3\rho_0\epsilon_0}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{f} = \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_2-\epsilon_0)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \hat{r}$$

Ahora comenzamos calculando los densidades volumétricas que recordemos se calculan como  $\rho = -\nabla \cdot \vec{P}$ :

$$\Rightarrow -\nabla \cdot \vec{P}_1 = -\frac{\partial(r^2 V)}{\partial r} = \frac{\partial}{\partial r} \left( \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_1-\epsilon_0)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \right) = 0 = \rho_1$$

$$\Rightarrow -\nabla \cdot \vec{P}_2 = -\frac{\partial(r^2 V)}{\partial r} = \frac{\partial}{\partial r} \left( \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_2-\epsilon_0)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)} \right) = 0 = \rho_2$$

Ahora finalmente para las densidades de superficie identificamos las normales y calculamos como  $\sigma = \vec{P} \cdot \hat{m}$ :

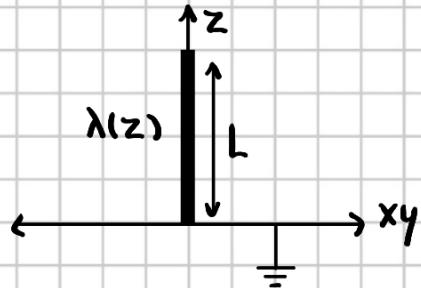


$$\sigma_1 = P_1 \hat{r} \cdot (-\hat{f}) = \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_0-\epsilon_1)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)}$$

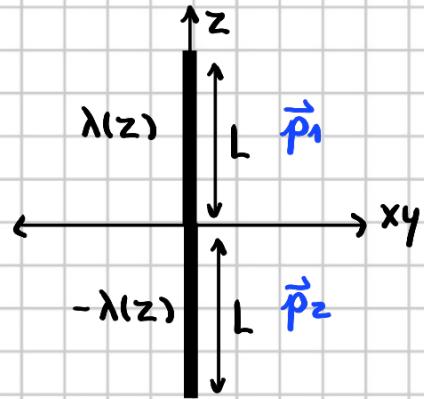
$$\sigma_2 = P_2 \hat{r} \cdot (\hat{f}) = \frac{4R^3\rho_0(\epsilon_0-\epsilon_2)}{4\pi r^2(\epsilon_1+\epsilon_2)}$$

En rigorosidad tenemos también las densidades de carga  $\sigma$  y  $\delta$ , pero están apuntan en  $\hat{k}$  y  $-\hat{k}$ , por lo que en coordenadas cartesianas puede ser un cálculo algo engorroso, por lo que un cálculo será omitido, basta con mencionar que estos existen.

P2



Por método de imágenes



Calculamos el momento dipolar de la nueva configuración

$$\begin{aligned}
 \vec{p}_{\text{tot}} &= \vec{p}_1 + \vec{p}_2 = \int d\mathbf{q}(\vec{r}'_1) \vec{r}'_1 + \int d\mathbf{q}(\vec{r}'_2) \vec{r}'_2 \\
 &= \int_0^L \lambda(z) dz \cdot \hat{z} + \int_{-L}^0 -\lambda(z) dz \cdot \hat{z} \\
 &= \alpha \left[ \int_0^L z^2 dz - \int_{-L}^0 z^2 dz \right] \hat{z} \\
 &= \alpha \left( \frac{z^3}{3} \Big|_0^L - \frac{z^3}{3} \Big|_{-L}^0 \right) = \frac{2\alpha}{3} L^3 \hat{z}
 \end{aligned}$$

Para obtener los componentes monopulares y dipolares del potencial, usamos las siguientes fórmulas:

$V_{\text{mono}}(r) = \frac{Q}{4\pi\epsilon_0 r}$ , donde Q es la carga total del sistema. En este caso, como son 2 "polos" de mismas dimensiones pero cargas opuestas, la carga neta es 0.

$$V_{\text{dip}}(r) = \frac{\vec{p} \cdot \vec{r}}{4\pi\epsilon_0 r^3} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 r^3} \left( \frac{2\alpha}{3} L^3 \hat{z} \cdot r (\sin(\theta) \cos(\varphi) \hat{x} + \sin(\theta) \sin(\varphi) \hat{y} + \cos(\theta) \hat{z}) \right)$$

$$V_{\text{dip}}(r) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 r^3} \cdot \frac{2\alpha}{3} L^3 \cdot r \cos(\theta) = \frac{\alpha L^3}{6\pi\epsilon_0 r^2} \cos(\theta)$$

Luego el potencial total es:

$$V(r) = V_{\text{mono}} + V_{\text{dip}} = \frac{\alpha L^3}{6\pi\epsilon_0 r^2} \cos(\theta)$$

Recordemos θ es el ángulo azimutal, por lo que, si nos centramos en un punto en el plano xy,  $\theta = \pi/2 \rightarrow \cos(\theta) = 0 \rightarrow V(r) = 0$ , lo cual se debía cumplir dado el planteamiento inicial del problema.

Para calcular el campo eléctrico, usamos la expresión:

$$\vec{E}(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 r^3} \left( \frac{3(\vec{p} \cdot \vec{r})\vec{r}}{r^2} - \vec{p} \right)$$

$$\vec{E}(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 r^3} \left( \frac{2\alpha L^3 p \cos(\theta) \cdot \hat{r}}{r^2} - \frac{2}{3}\alpha L^3 \hat{z} \right)$$

Siguiendo con el desarrollo, se tiene el campo en el espacio trabajado en coordenadas cartesianas. Para obtener  $\sigma(x, y)$ , se aplica la condición de borde para conductores ( $\sigma = \epsilon_0 E_{\text{borde}} \cdot \hat{n}$ ).