PROBLEMA I

Describir con detalle qué significa que una onda esté en uno de los siguientes estados y cómo se obtiene cada unos de estos a partir de la superposición de dos ondas linealmente polarizada:

 \bullet estado- \mathcal{P}

 \bullet estado- \mathcal{L}

 \bullet estado- \mathcal{E}

Para una onda en estado-P, se tiene que la dirección en la que oscila la onda permanece constante con el tiempo. Con E=2 Tim á (2m+1) Ti, para meZ.

En estado -2, la magnitud de compo eléctrico permanece constante, pero la dirección en la que oscila la ondo varia de la manera que la punta del vector \vec{E} Jescribe una circumterencia de radio la amplitud de \vec{E} . Esta circumterencia es recorrida en sentido antihorario, con $\vec{E} = \frac{\pi}{2}$

PROBLEMA II

Describir el estado de polarización de cada una de las siguientes ondas. Justifique su respuesta y explique su razonamiento.

a)
$$\mathbf{E} = \mathbf{i} E_0 \operatorname{sen} 2\pi (z/\lambda - \nu t) - \mathbf{j} E_0 \operatorname{sen} 2\pi (z/\lambda - \nu t)$$

$$\mathbf{b} \mathbf{E} = \mathbf{i} E_0 \operatorname{sen} (wt - kz) + \mathbf{j} E_0 \operatorname{sen} (wt - kz - \pi/4)$$

$$\mathsf{C} \big) \mathbf{E} \ = \ \mathbf{i} \ E_0 \ \cos \left(wt \ - \ kz \right) \ + \ \mathbf{j} \ E_0 \ \cos \left(wt \ - \ kz \ + \ \pi/2 \right)$$

Sol.

- c) Vernos que la diferencia de fuse relativa es $\varepsilon = 0 0 = 0 = 2\pi \cdot 0$, por tanto, tenemos polarización en estudo-P (linealmente polarizada).
- b) $E = 0 \frac{\pi}{4} = \frac{\pi}{4}$, por tanto tenemos polarización en estado-E (que va a la izquierda)
- c) $E = 0 \frac{\pi}{2} = -\frac{\pi}{2}$, por tanto, tenemos polarización en estado-R (circular a la derechu)

PROBLEMA III

Si luz inicialmente natural y con densidad de flujo I_i atraviesa dos polarizadores ideales cuyos ejes de trasmision forman un ángulo de $\pi/3$, ¿cuál será la densidad de flujo del haz emergente?

Primerpol:
$$\overline{L}_1 = \frac{1}{2}\overline{L}_0$$
 = $\frac{1}{8}\overline{L}_1$

Por la Ley de Malus: Segundo: I2= I.cos 0

$$I(\frac{\pi}{3}) = I_{1}(0)^{2}(\frac{\pi}{3}) = \frac{1}{4}I_{1}$$

PROBLEMA V

Un polarizador ideal se gira con una velocidad ω entre un par de polarizadores cruzados similares. Determinar la densidad de flujo emergente considerando que I_1 es la densidad de flujo que emerge del primer polarizador e I_{final} es la densidad de flujo final.

Para un instante de tiempo J:

$$I_m(\omega) = I_1 \cos^2(\omega t)$$

Además:

$$\overline{\perp}_{\text{final}} = \overline{\perp}_{2}(\omega t) = \overline{\perp}_{m}(\omega t) \cos^{2}(\frac{\pi}{2} - \omega t)$$

$$= \operatorname{Sen}^{2}(\omega t)$$

$$= \operatorname{Sen}^{2}(\omega t)$$

$$= \sum_{i} || \sin u|| = || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| || \sin^{2}(\omega t)|$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || (| \sin^{2}(2\omega t)|) ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$= \frac{1}{4} || \int_{1}^{2} || \cos^{2}(\omega t)| ||$$

$$Cos^2 + Sen^2 = 1$$

 $cos^2 - sen^2 = cos 2$

PROBLEMA VI

Explicar el significado físico del término de interferencia en la irradiancia resultante de la superposición de dos ondas electromagnéticas.

El término de interterencia In determina en que casos vamos a tener ono intertere. ncia: constructiva, destructiva, o totales, dependiendo de S:

$$I_{12}=2I\bar{I}_{12}\cos\delta$$
, $S=(\vec{K}_1-\vec{K}_2)\cdot\vec{r}+(\xi_1-\xi_2)$

PROBLEMA VIII

Un haz alargado de luz roja de un láser He-Ne ($\lambda_0 = 632.8nm$) incide en un pantalla que contiene dos rendijas horizontales muy estrechas separadas por 0.100 mm. Una distribución de franjas aparece en una pantalla blanca colocada a una distancia de 10m.

$$\gamma_{m} = \frac{(2m+1)}{2} \cdot \frac{s}{a} > 1$$

- a) ¿ A qué distancia (en radianes y milímetros) por encima y por debajo del eje central se hallan los segundos ceros de irradiancia?
- b) ¿ A qué distancia (en mm) del eje se halla la tercer franja brillante? No olvidar que la primer franja brillante, así como las primeras franjas oscuras, corresponden al orden cero, i.e. m=0.

Sol

Sea S la dis. de separación de la rendija y la pontalla, y a la separación entreambus rendijus. Entonces:

$$/m = \frac{S}{a} m \cdot \lambda_0 \quad (m = \frac{1}{2} \delta m = -\frac{1}{2})$$

Nota: los ceros son zonus

6) Para ven la dist, tomumos a m= 3:

$$\frac{1}{3} = \frac{5}{4}(3) = 189.84 \text{ mm} = 1898 \text{ cm}$$

PROBLEMA X

Dos antenas de radio de $1.0\ MHz$ emitiendo en fase están separadas por $300\ m$ a lo largo de una línea norte-sur. Un receptor de radio colocado $12.0\ km$ al este, equidistante de ambas antenas emisoras, capta una señal bastante fuerte. Calcular la distancia hacia el norte a la que debe moverse el receptor para captar una señal casi igual de fuerte.

Como a=300 m << r, r2 (distuncias de antenus a receptor), entonces podemos consideran los condiciones de un interterómetro de Young:

$$\gamma_m = \frac{S}{a} m \lambda$$

$$\lambda' = \frac{300}{15} \frac{\text{m}}{\text{km}} \cdot \left(\frac{\text{l}}{\text{c}}\right)$$