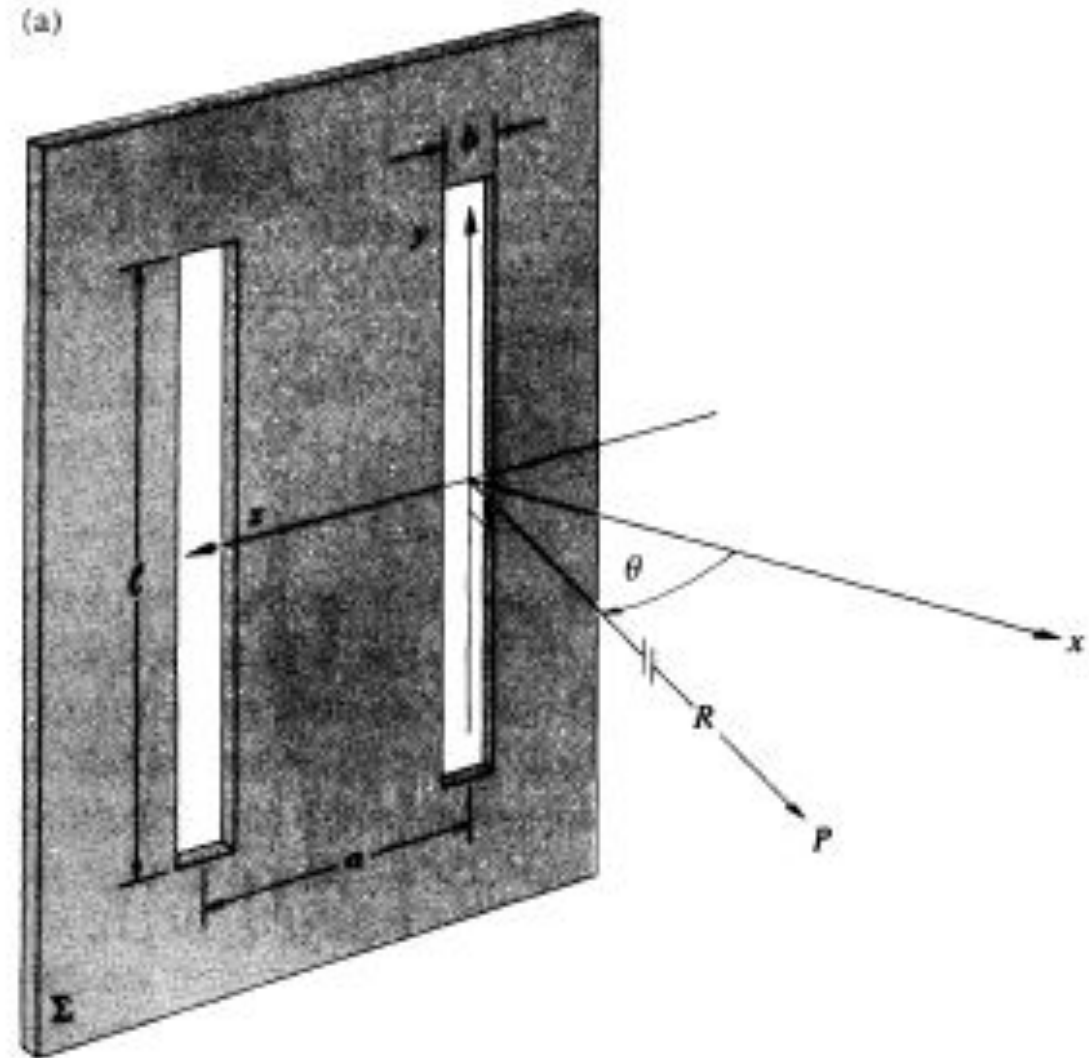
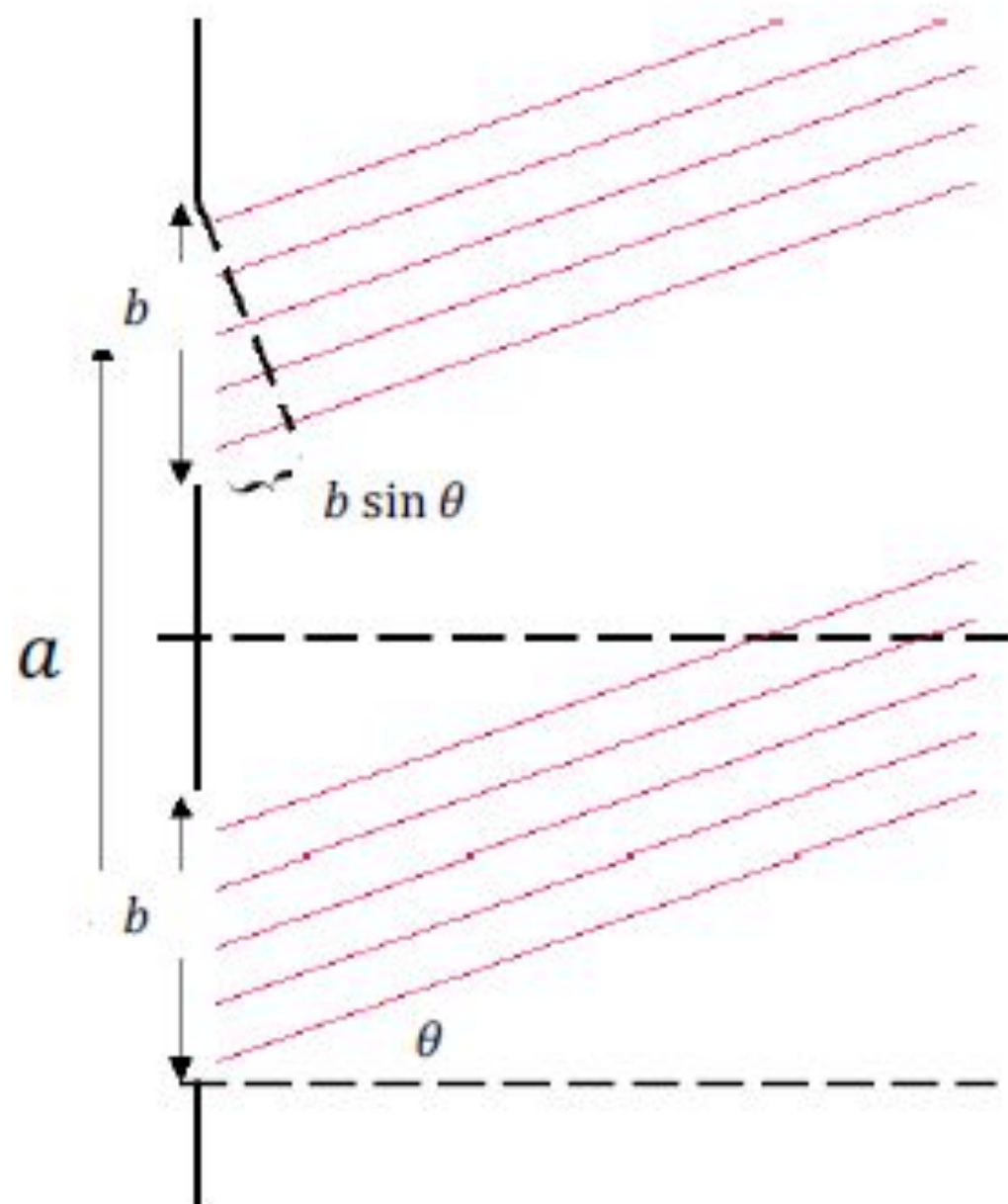


# Difracción de dos rendijas

- Supongamos dos rendijas idénticas del ancho  $b$  cuyos centros están separados una distancia  $a$ .
- Cada rendija por separado va a generar el patrón de difracción que vimos anteriormente.
- Para cada punto de la pantalla, las contribuciones al campo de cada rendija van a sumarse con la posibilidad de generar interferencia.



- Recordemos el principio de Huygens Fresnel.
- Para una fuente lejana, la diferencia de fase inicial entre las ondas secundarias en las dos rendijas es cero.
- Luego, la diferencia de fase entre las ondas secundarias que llegan a un mismo punto P dependerá de la diferencia de camino óptico.



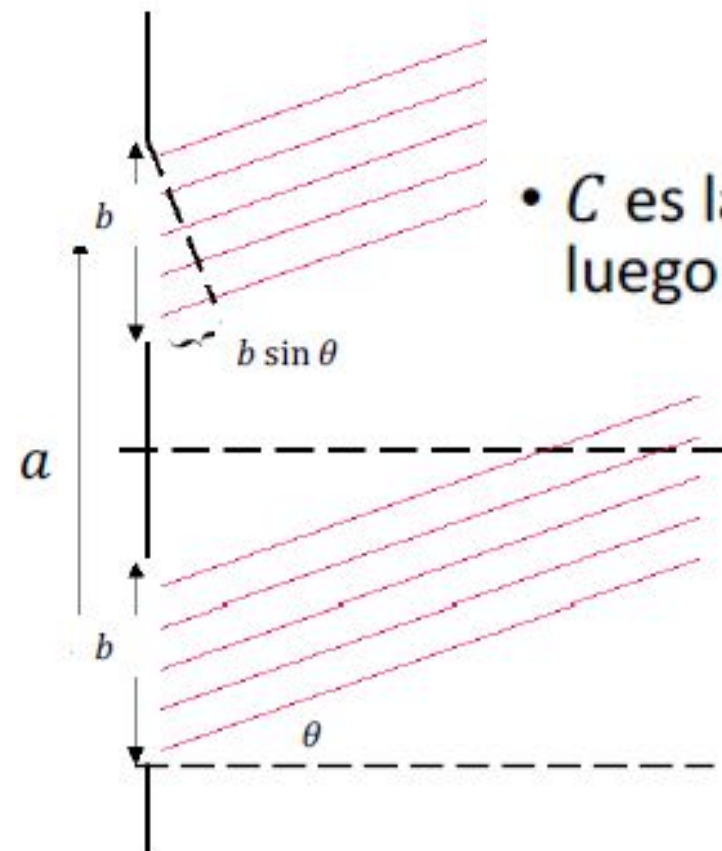
- Hagamos el mismo planteo que para la rendija única ahora para dos rendijas vistas como dos segmentos de fuentes puntuales coherentes.
- La contribución del campo en un punto de la pantalla viene dada por:

$$E = C \int_{-b/2}^{b/2} F(z) dz + C \int_{a-b/2}^{a+b/2} F(z) dz$$

rendija 1

rendija 2

- $C$  es la misma pues es la misma amplitud que llega a cada rendija y luego a cada punto de la pantalla.



- La función a integrar es similar al caso de una línea de fuentes, ahora sobre el eje  $z$ .

$$F(z) = \sin [\omega t - k(R - z \sin \theta)].$$

donde  $R$  es la distancia entre la rendija 1 y la pantalla

- La integral da:

$$E = bC \left( \frac{\sin \beta}{\beta} \right) [\sin(\omega t - kR) + \sin(\omega t - kR + 2\alpha)]$$

$$\text{donde } \alpha = \frac{ka}{2} \sin \theta$$

- Elevando la expresión anterior al cuadrado y promediándola en el tiempo para tiempos largos llegamos a la expresión para la irradiancia:

$$I(\theta) = 4I_0 \left( \frac{\sin^2 \beta}{\beta^2} \right) \cos^2 \alpha$$

es la intensidad para una rendija (teórica 19)

$$I(\theta) = \frac{1}{2} \left( \frac{\mathcal{E}_L D}{R} \right)^2 \left( \frac{\sin \beta}{\beta} \right)^2$$

$$I(\theta) = 4I_0 \left( \frac{\sin^2 \beta}{\beta^2} \right) \cos^2 \alpha$$

- Esta expresión tiene un máximo en  $\theta = 0$  con lo cual  $\alpha = \beta = 0$ .
- Ya vimos que los mínimos de difracción tenían lugar para  $\beta = \pm \pi, \pm 2\pi \dots \pm n\pi$ . Esto implicaba que los mínimos de difracción se hallan en:

$$\sin \theta_{\text{mindif}} = \pm \frac{2n\pi}{kb} = \pm \frac{n\lambda}{b}$$

- Por otro lado, los mínimos de interferencia ocurren cuando:

$$\alpha = \pm \pi/2, \pm 3\pi/2, \pm 5\pi/2, \dots$$

- Esto último implica que

$$\sin \theta_{minint} = \pm \frac{(2n + 1)2\pi}{2ka} = \pm \frac{(2n + 1)\lambda}{2a} \quad n = 0, 1, 2 \dots$$

- Por último, los máximos de interferencia ocurrirán cuando

$$\alpha_{maxint} = \pm n\pi \quad n = 1, 2, 3 \dots$$

- es decir, en las posiciones

$$\sin \theta_{maxint} = \pm \frac{2\pi n}{ka} = \pm \frac{n\lambda}{a}$$

# ¿Qué pasa si coincide un mínimo con un máximo?

- Puede darse el caso que  $a$  sea un múltiplo de  $b$ :

$$a = mb \quad m \in \mathbb{N}$$

- Eso hace que haya  $2m$  líneas brillantes dentro del pico central de difracción.
- Un máximo de interferencia puede coincidir espacialmente con un mínimo de difracción si:

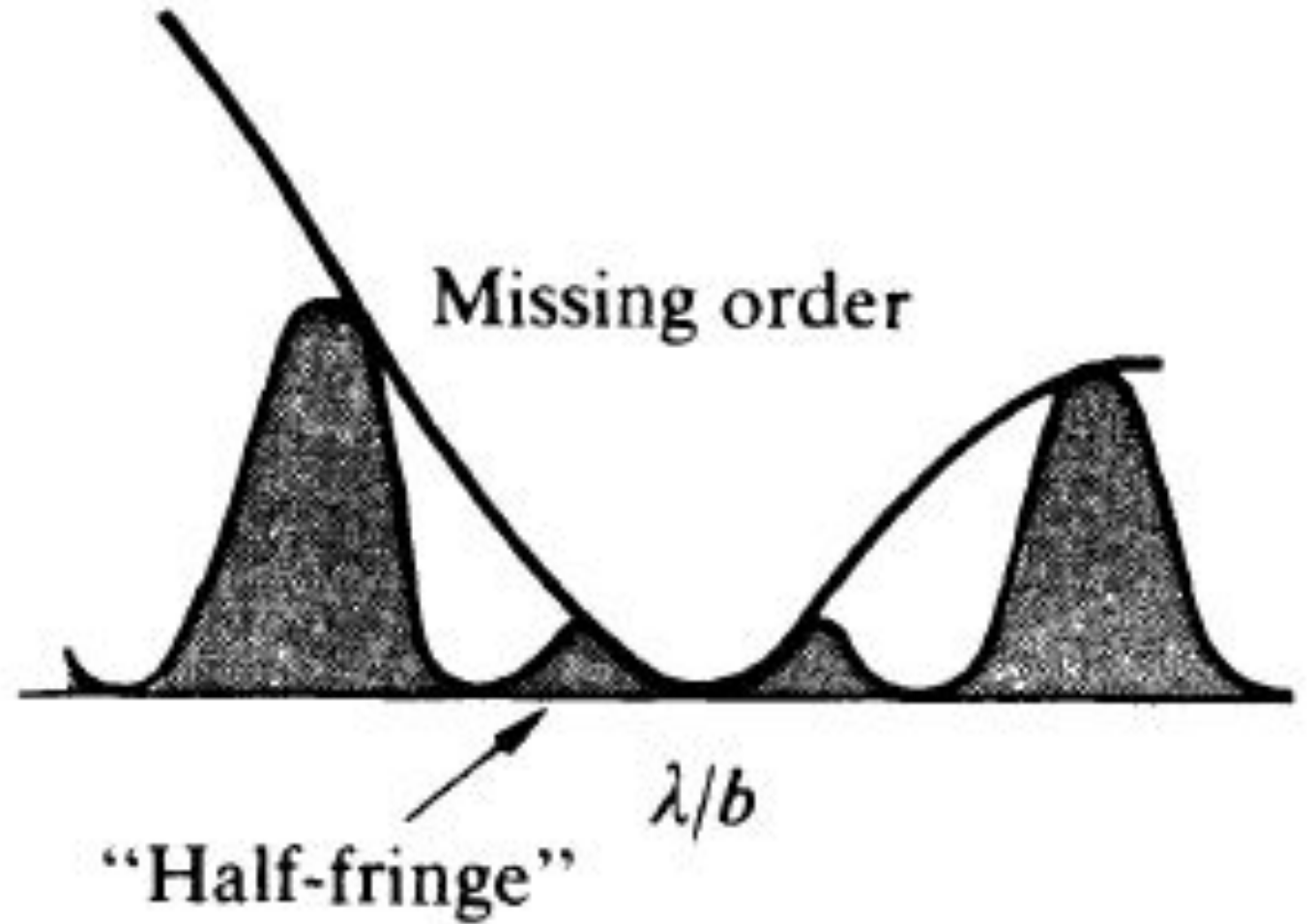
$$a = \frac{m}{n} b$$

- En ese caso, el máximo  $m$ -ésimo coincidirá con el mínimo  $n$ -ésimo:


$$\sin \theta_{\maxint}(m) = \frac{m\lambda}{a} = \sin \theta_{\min dif} = \frac{n\lambda}{b}$$

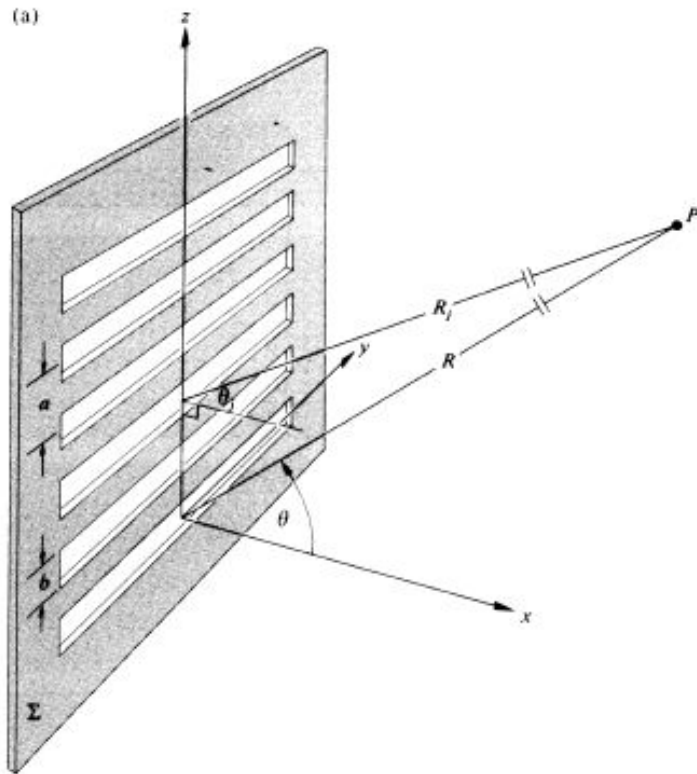


¿Qué pasa si coincide un mínimo con un máximo?



# Difracción de dos rendijas

- Al igual que para el caso de dos rendijas sumemos las contribuciones al campo magnético en un punto de la pantalla: 



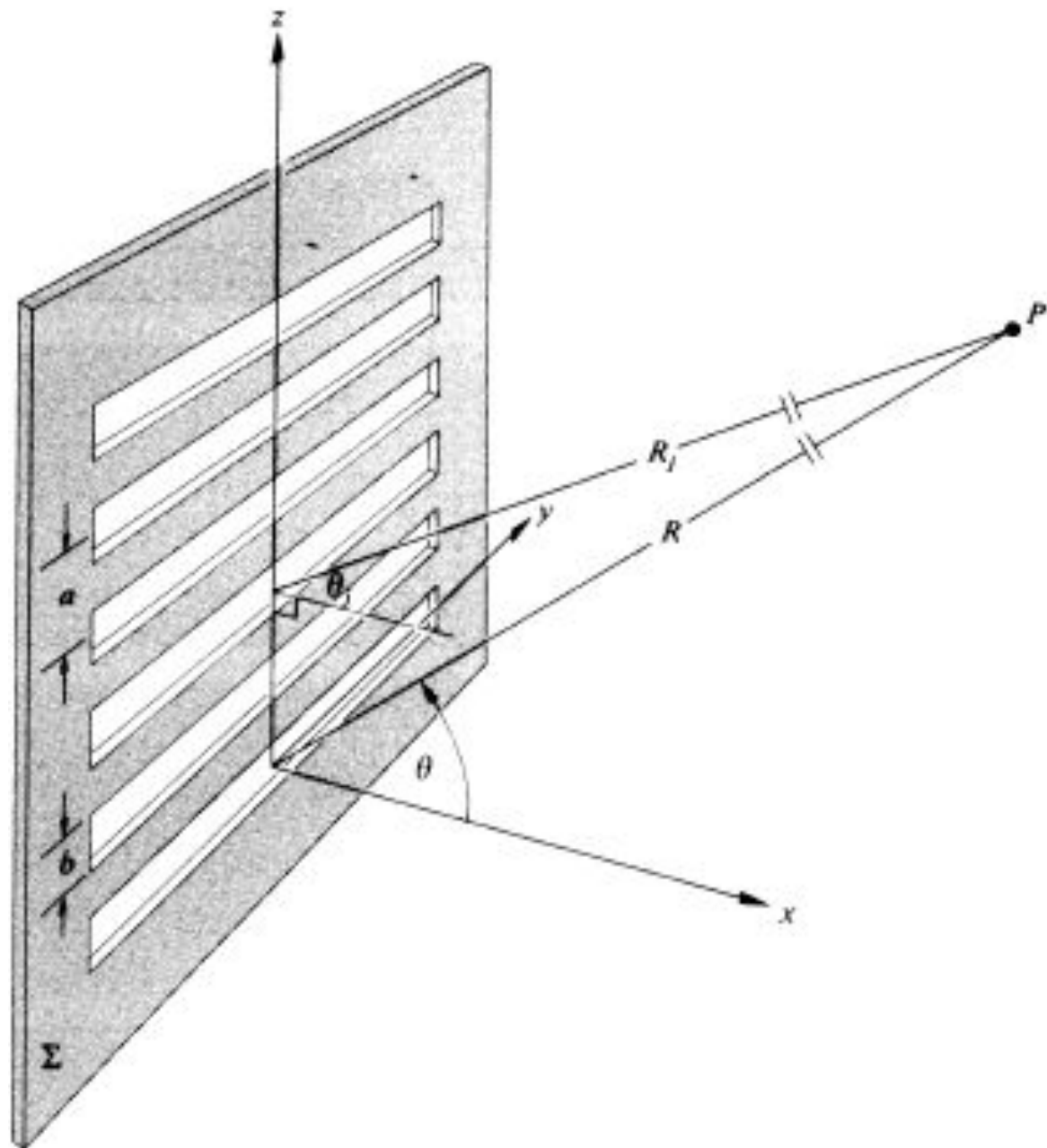
$$E = C \int_{-b/2}^{b/2} F(z) dz + C \int_{a-b/2}^{a+b/2} F(z) dz$$
$$+ C \int_{2a-b/2}^{2a+b/2} F(z) dz + \dots$$
$$+ C \int_{(N-1)a-b/2}^{(N-1)a+b/2} F(z) dz$$

- En la expresión anterior, la función  $F(z)$  sigue siendo:

$$F(z) = \sin [\omega t - k(R - z \sin \theta)].$$

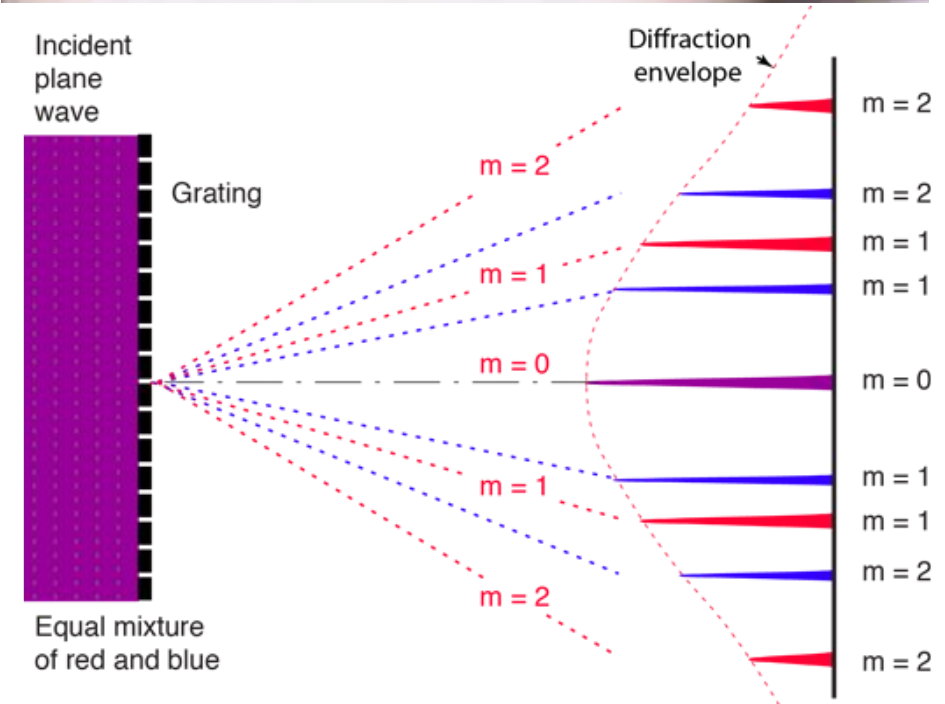
- Una suposición adicional es que todo el conjunto de rendijas debe cumplir con la aproximación de Fraunhofer:

$$r = R - z \sin \theta$$



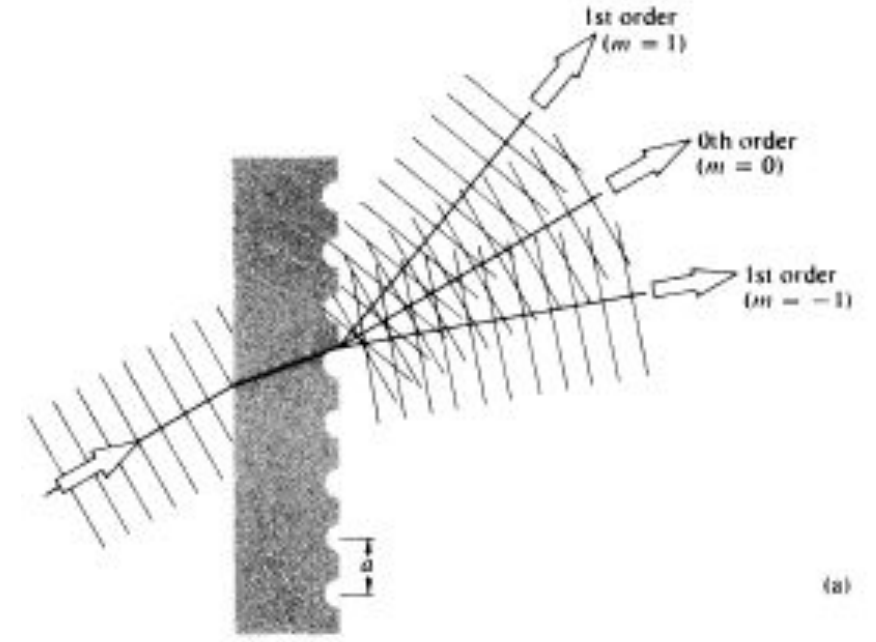
# Redes de Difracción

- Las redes de difracción son herramientas que permiten para separar los colores de un haz de luz con una alta resolución gracias a la dispersión entre diferentes  $\lambda$ .
- Aplicaciones: medición de espectros atómicos (transiciones electrónicas).
- La alta resolución se logra mediante un gran número de rendijas que vuelve a los máximos principales muy finos e intensos.

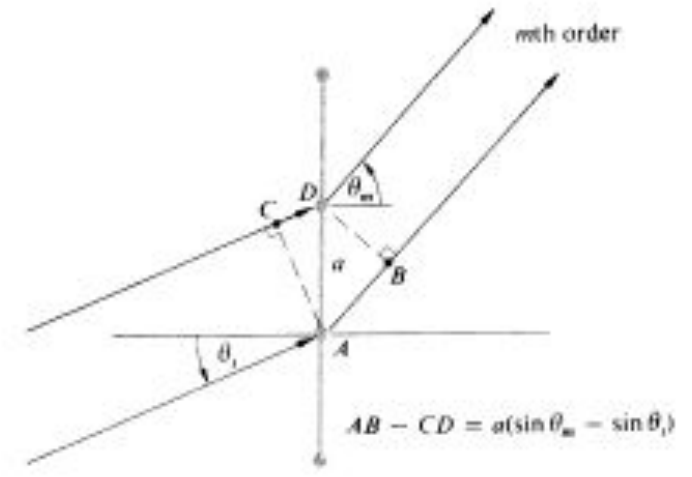


# Redes de transmisión

- Redes de transmisión: arreglos de rendijas múltiples.
- Piezas de material transparente (vidrio) con canaletas



(a)



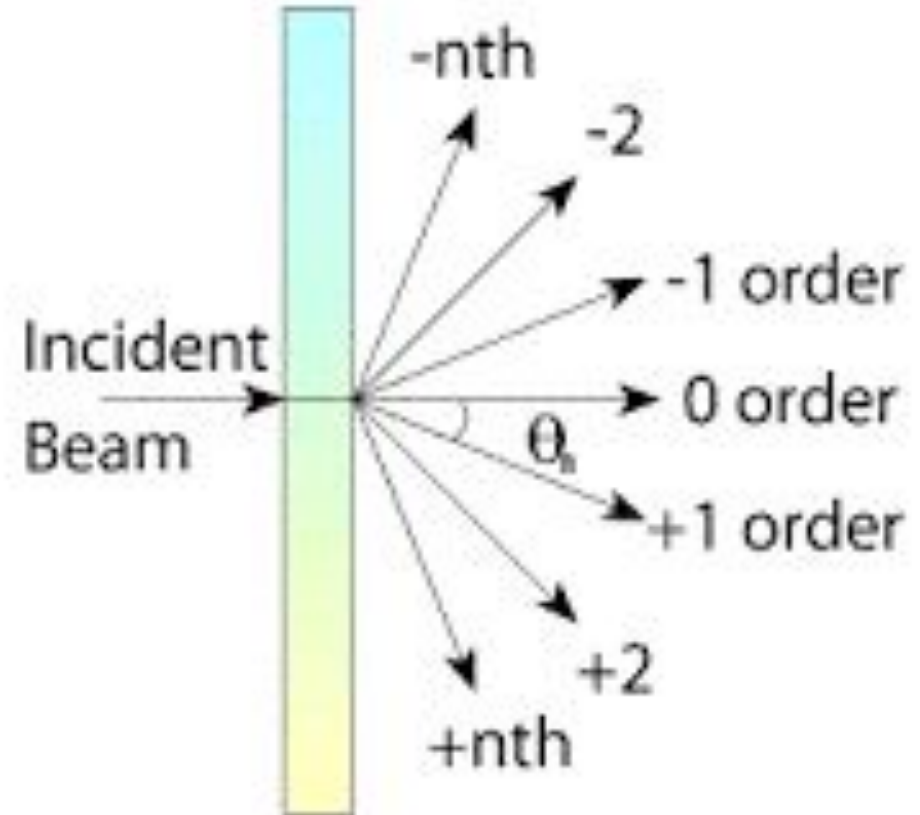
(b)

Figure 10.28 A transmission grating.

- La ecuación de una red de difracción de transmisión para un haz proveniente de una fuente lejana que incide sobre ella de manera perpendicular nos da la posición de los máximos principales  $\theta_m$ .

$$a \sin \theta_m = m\lambda$$

Donde el parámetro  $a$  es la distancia inter-rendija y  $m$  es el orden.



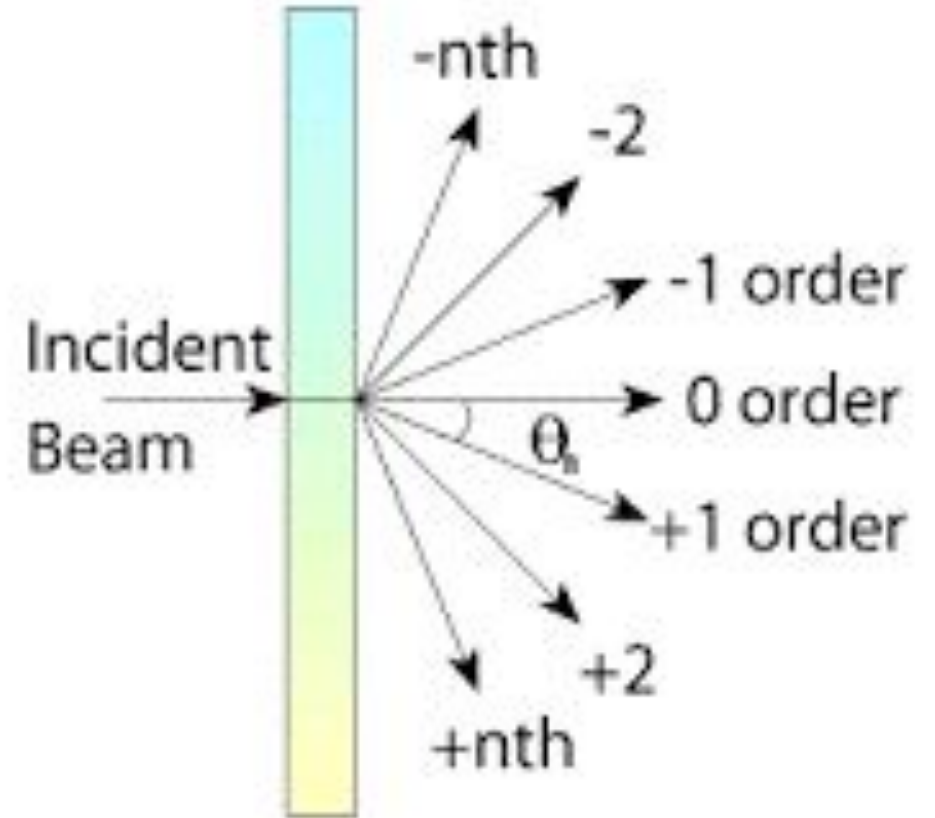
# Ecuación de una red (incidencia normal)

- Para cada red y una determinada longitud de onda, existe un máximo orden que se puede ver con incidencia normal.

- Este corresponde al mayor orden  $M$  tal que:  
$$|\sin \theta_M| \leq 1$$

- En otras palabras

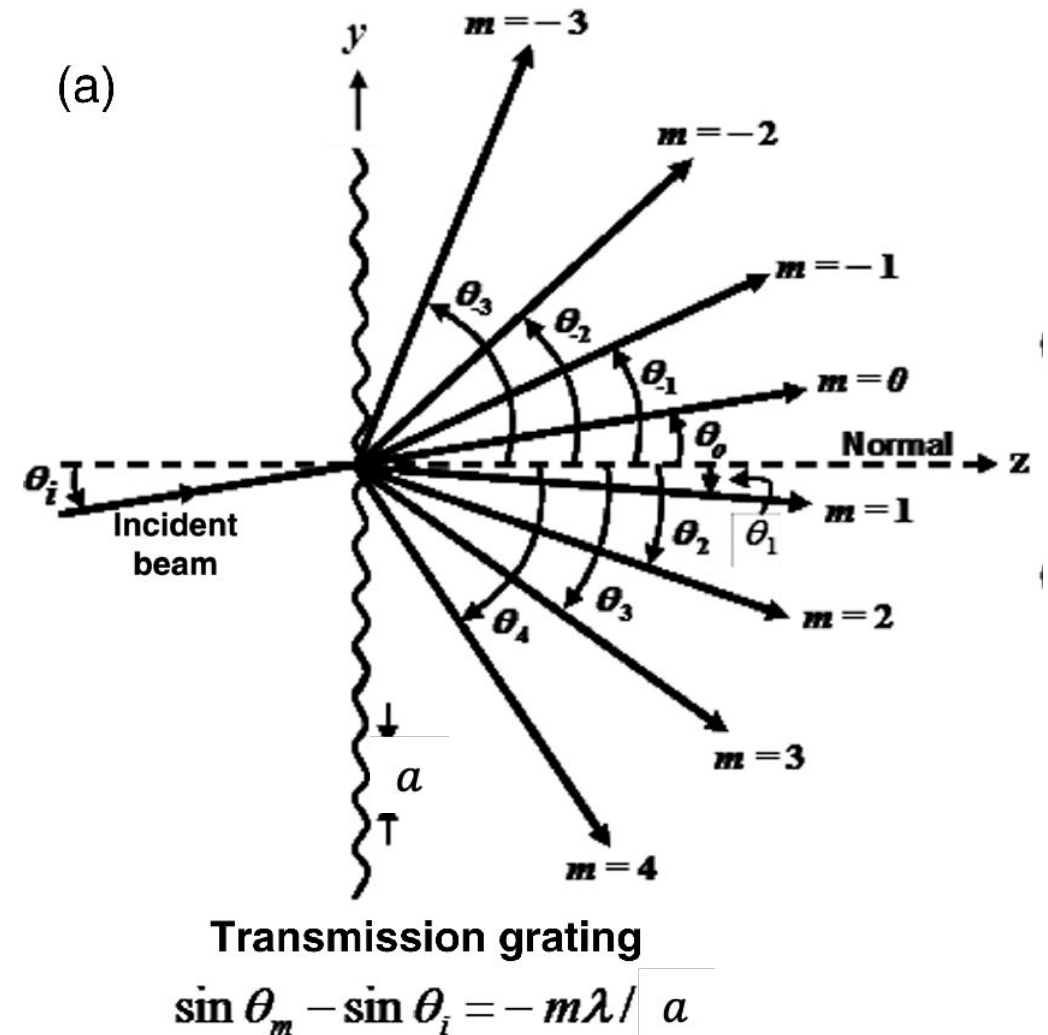
$$\frac{M\lambda}{a} \leq 1$$



# Ecuación de una red (general)

- Para acceder a órdenes mayores al máximo en condiciones de incidencia normal, se hace incidir el haz de manera inclinada.
- La ecuación para incidencia no normal es:

$$a(\sin \theta_m - \sin \theta_i) = m\lambda$$

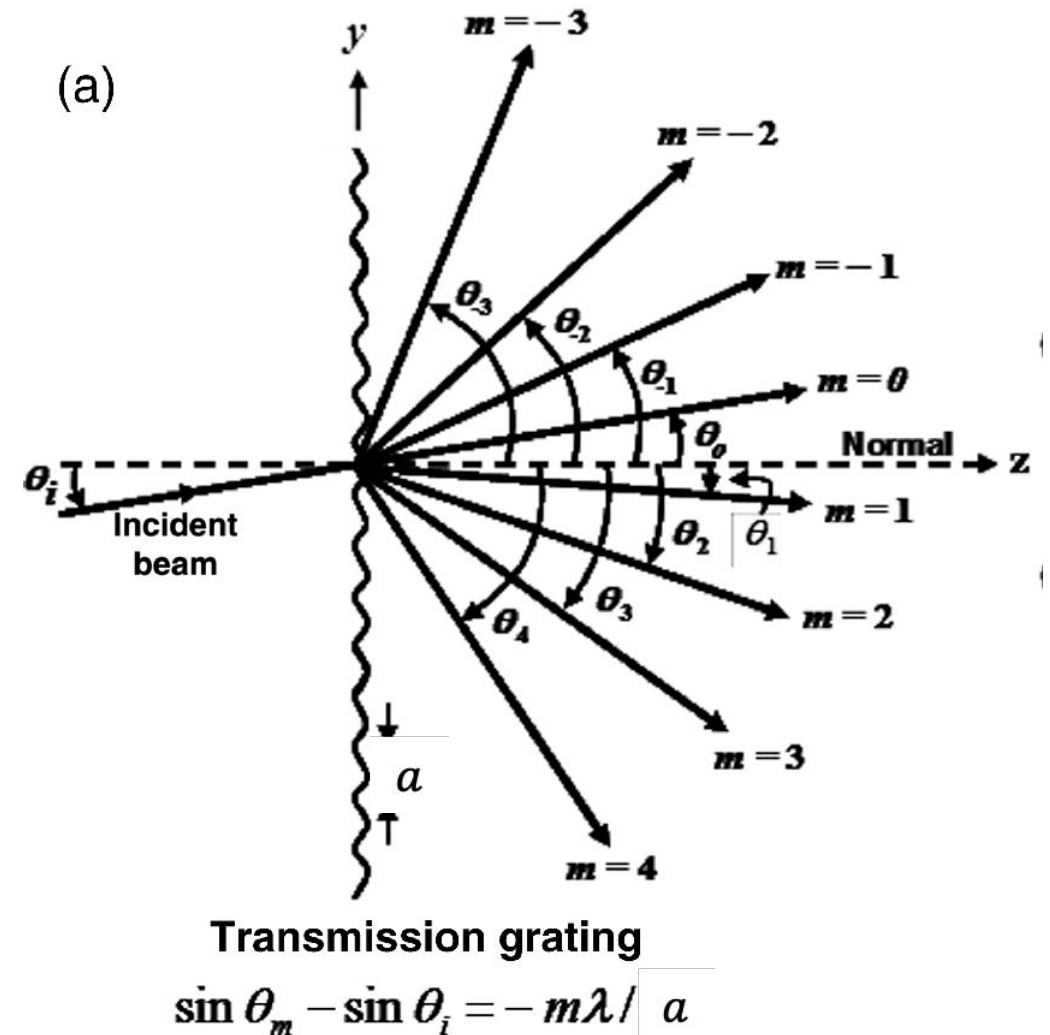




# Repaso: Ecuación de una red (general)

La ecuación de una red de difracción para incidencia general es:

$$a(\sin \theta_m - \sin \theta_i) = m\lambda$$



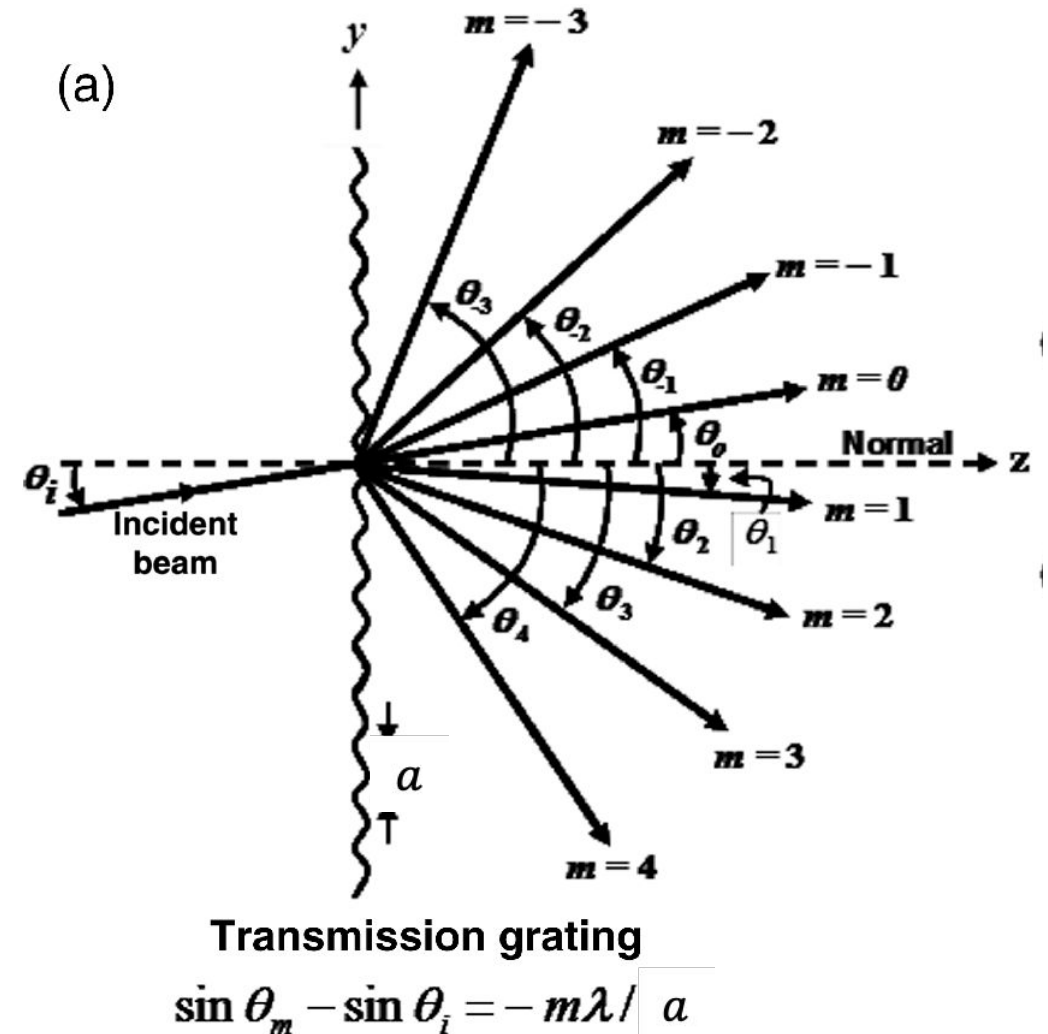
# Dispersión angular de una red

- El ancho efectivo de una línea espectral es la distancia angular entre los mínimos alrededor de un máximo principal:

$$\Delta\alpha = \frac{2\pi}{N}$$

- Para incidencia general  $\alpha$  cambia un poco a:

$$\alpha = \frac{ka}{2} (\sin \theta - \sin \theta_i)$$



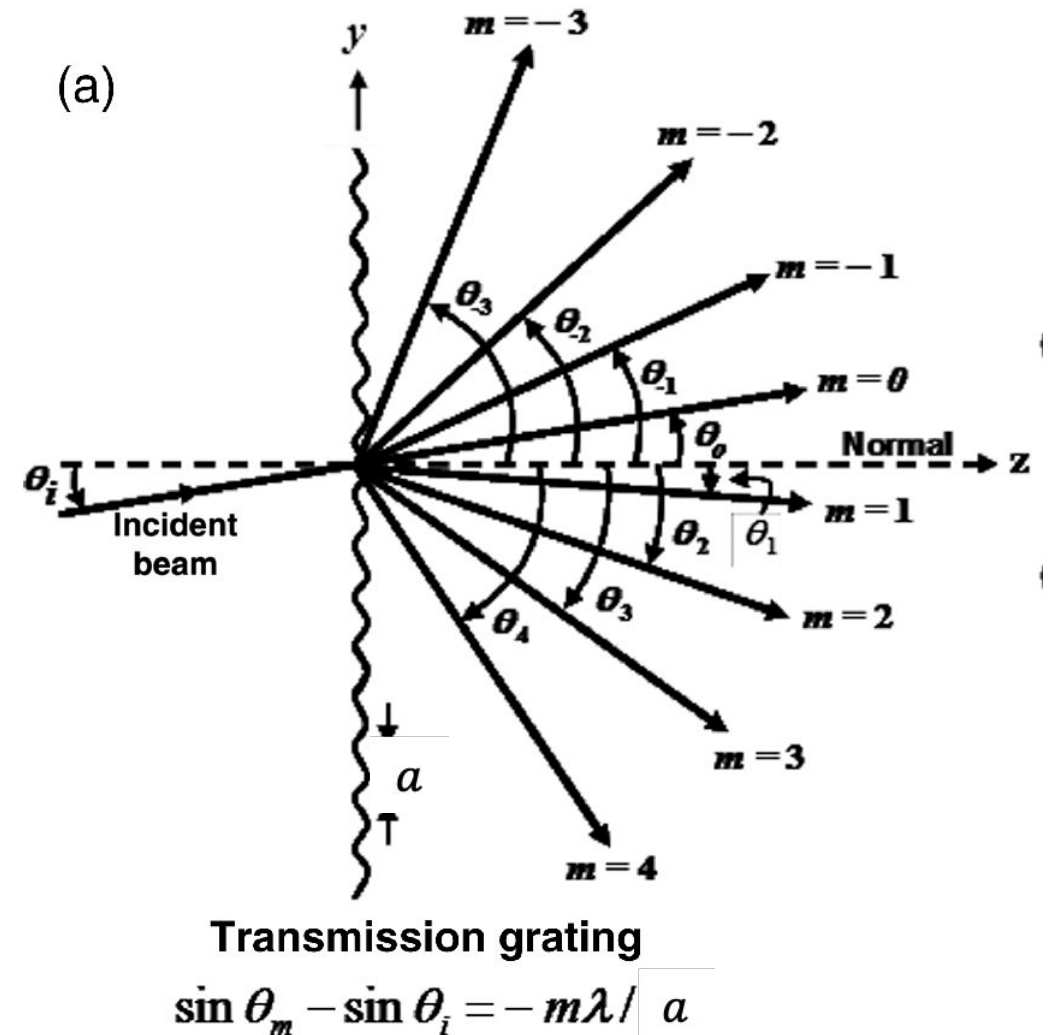
# Ancho angular de una red

- El ancho efectivo de una línea espectral es la distancia angular entre los mínimos alrededor de un máximo principal:

$$\Delta\alpha = \frac{2\pi}{N}$$

- Para incidencia general  $\alpha$  cambia un poco a:

$$\alpha = \frac{ka}{2} (\sin \theta - \sin \theta_i)$$



# Dispersión angular

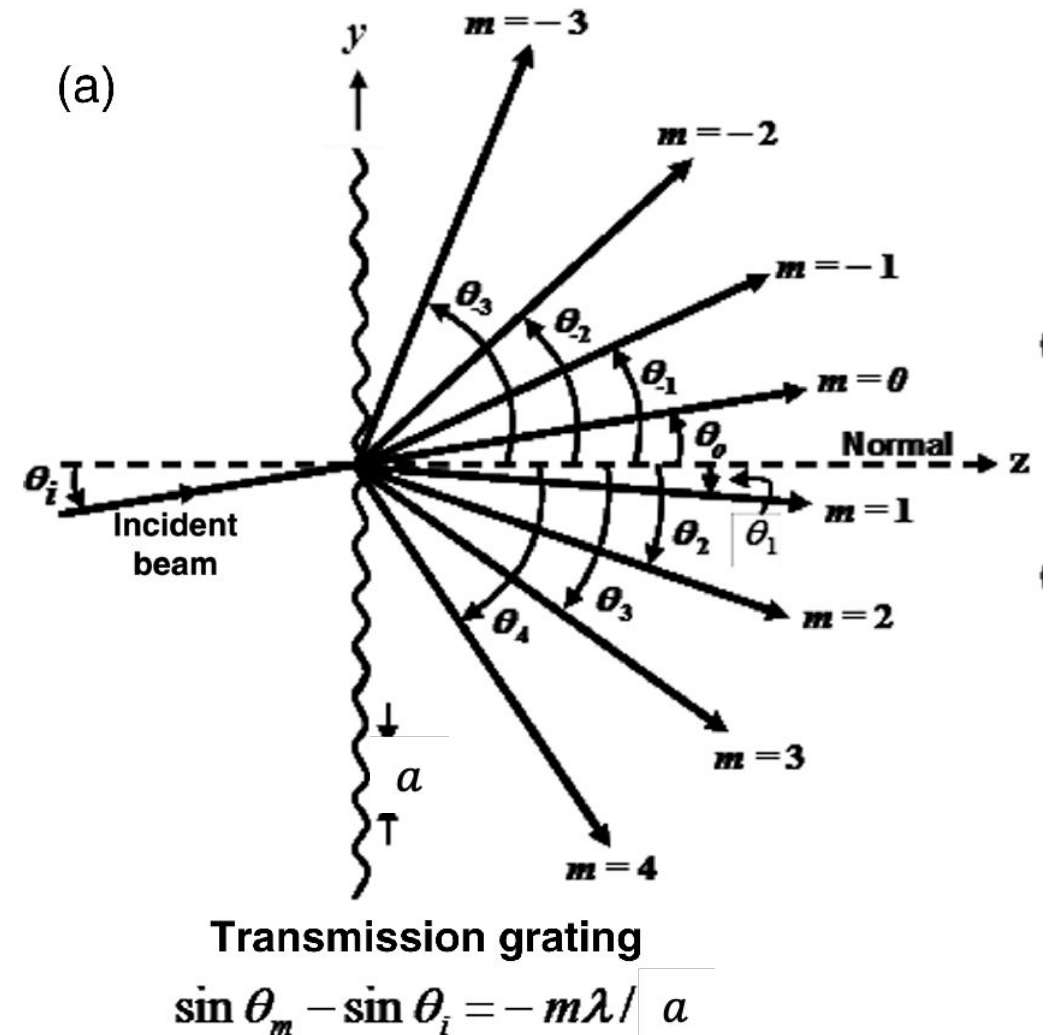
- La dispersión angular se define como:

$$\mathcal{D} \equiv d\theta/d\lambda$$

- Usando la ec. de la red, este valor queda:

$$\mathcal{D} = m/(a \cos \theta_m)$$

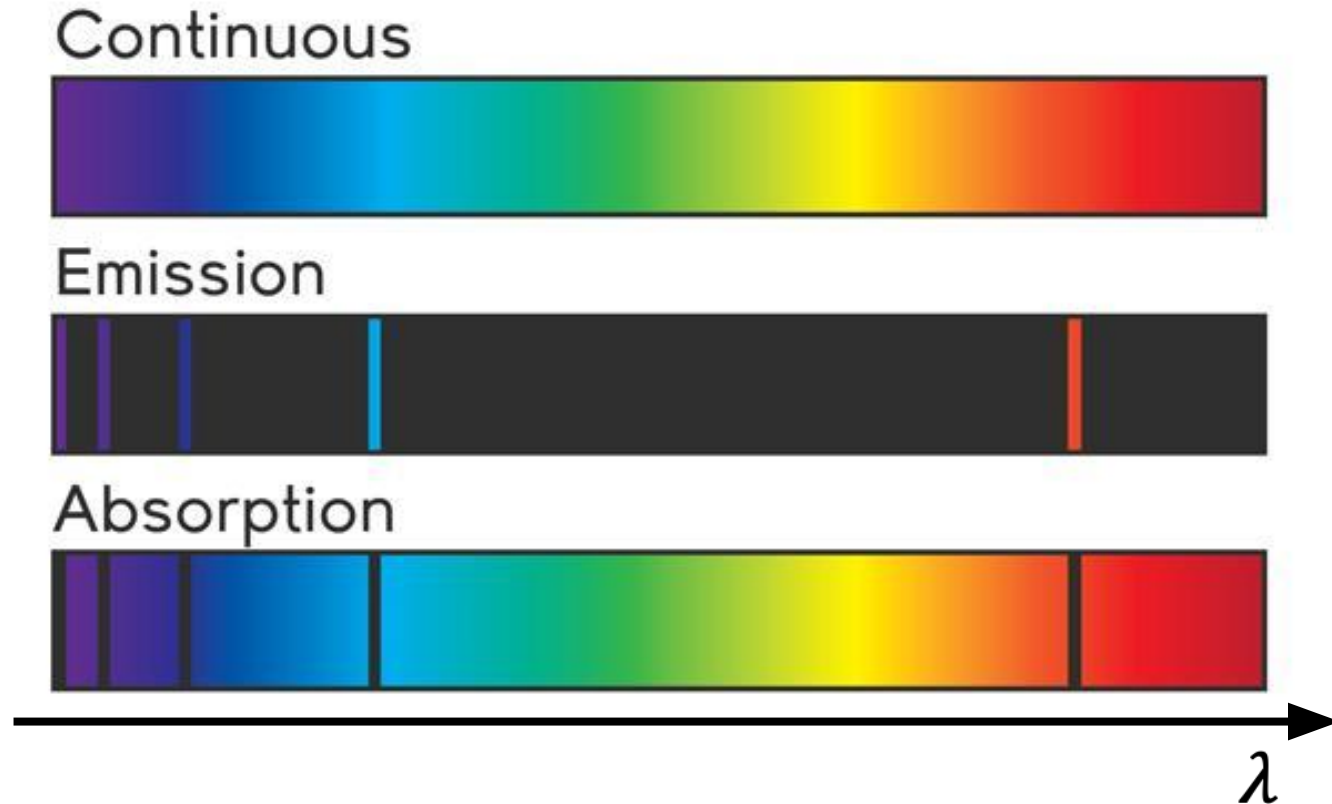
**Más dispersión con mayor orden**  
**Más dispersión con rendijas más juntas**



# Espectroscopía

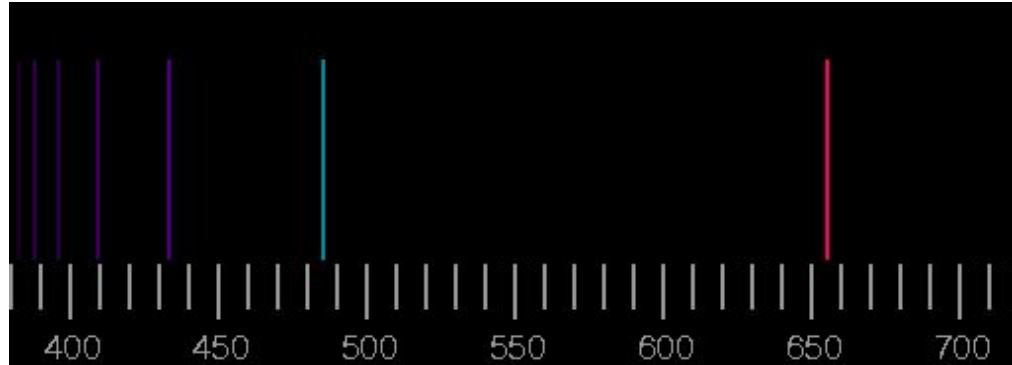
- Conjunto de métodos donde la interacción entre la radiación electromagnética y la materia es usada para obtener propiedades fundamentales.
- Tipos de espectro (Leyes de Kirchhoff):
  - Contínuo
  - Emisión
  - Absorción

Tipos de espectro en el rango visible

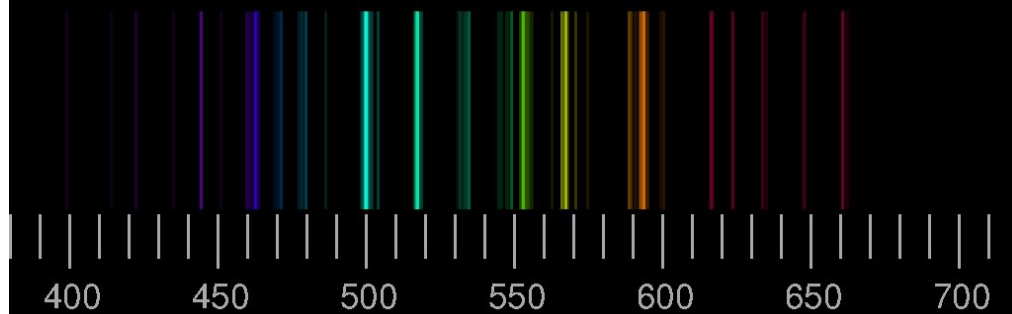


# Espectros de emisión (rango visible)

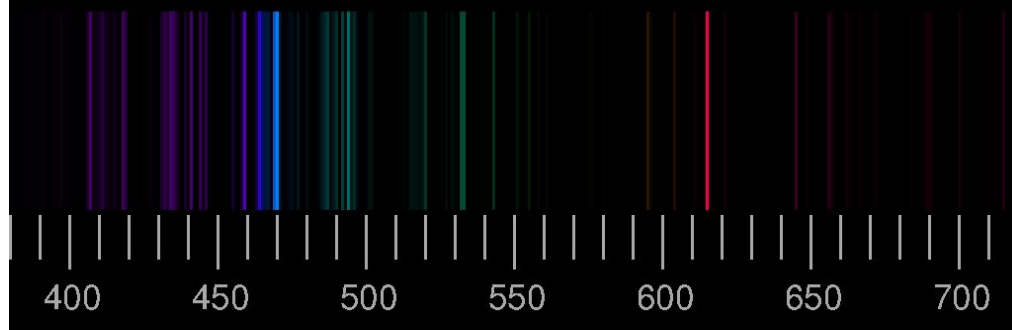
Hidrógeno



Nitrogeno

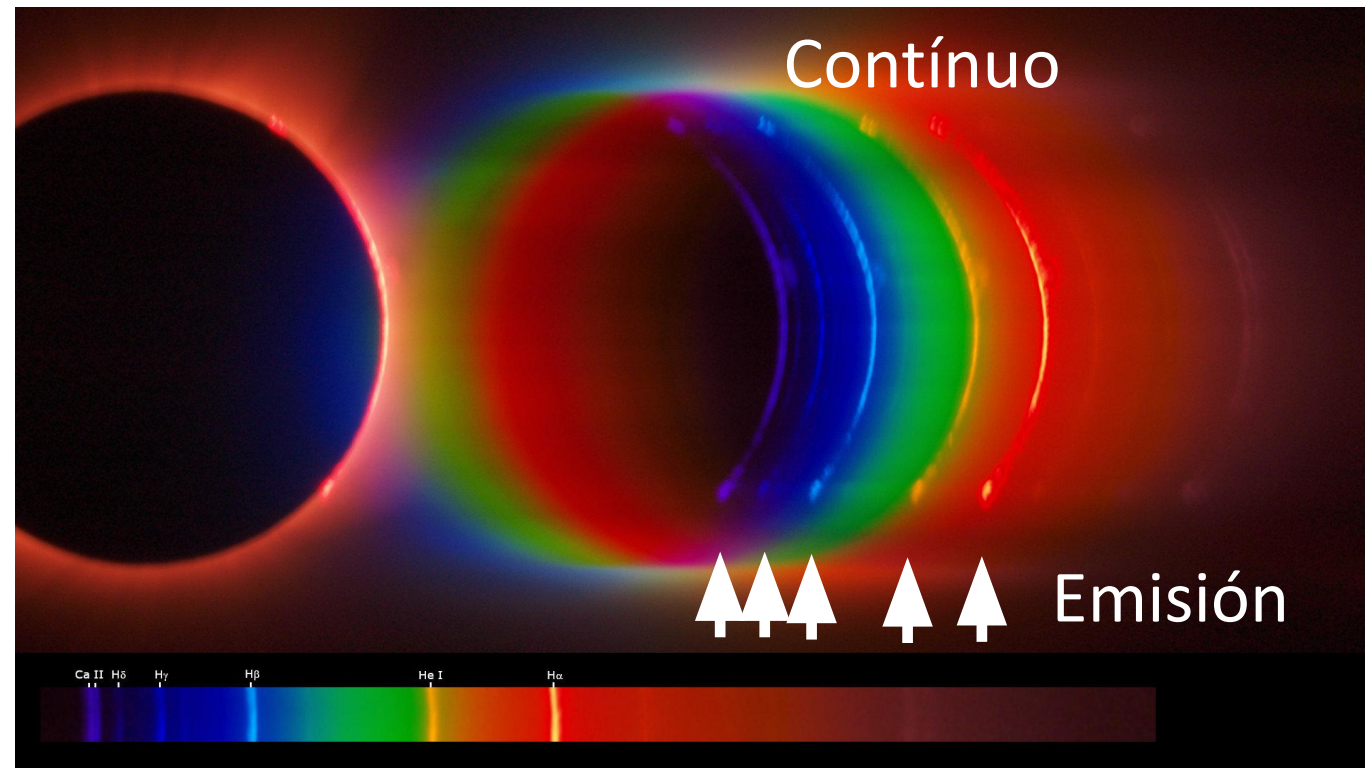


Oxígeno



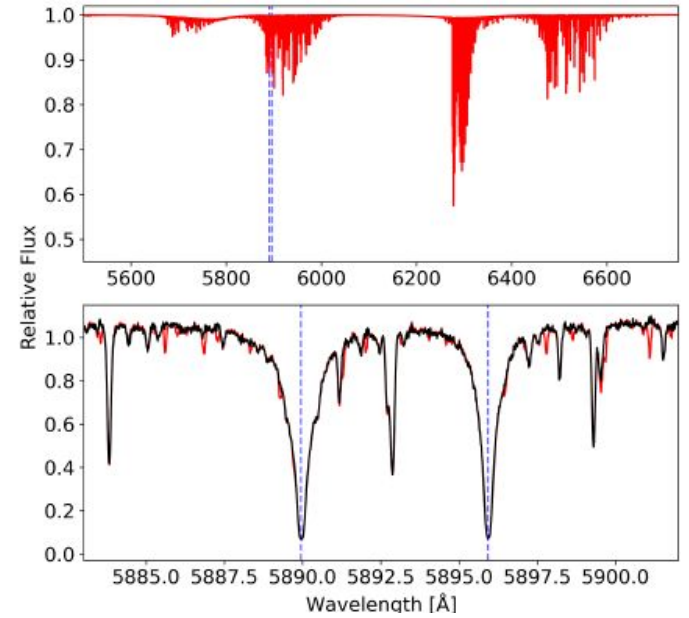
# Espectro cromosférico solar en eclipse (2017)

- Espectro flash de la cromósfera solar (parte externa) durante eclipse total de sol en EEUU
- El espectro fue tomado durante 33 ms luego de la totalidad
- A la izquierda es el máximo central que concentra todas las longitudes de onda.
- A la derecha está el primer máximo principal de la red, el cual consta de un continuo más líneas de emisión
- Las líneas de emisión corresponden a:
  - Calcio (Violeta)
  - Hidrógeno (Violeta, Azul y Rojo)
  - Helio (Amarillo)



# Hot Exoplanet Atmospheres Resolved with Transit Spectroscopy (HEARTS)

## VII. Detection of sodium on the long-transiting inflated sub-Saturn KELT-11 b★



Journal of Quantitative Spectroscopy and Radiative Transfer

Supports open access



**¿Cómo  
identificamos dos  
líneas espectrales  
vecinas?**

Doblete del Sodio  
589 y 589,6 nm



# Poder resolvente y el criterio de Rayleigh

- Cuando la diferencia entre las  $\lambda$ s de dos líneas espectrales es tan pequeña que se superponen en parte, el pico resultante de cada una se vuelve ambiguo.
- El ***poder resolvente cromático*** de un espectrómetro se define como:

$$\mathcal{R} \equiv \lambda / (\Delta\lambda)_{\min}$$

donde  $\Delta\lambda_{\min}$  es la menor diferencia de longitud de onda discernible y  $\lambda$  la longitud media

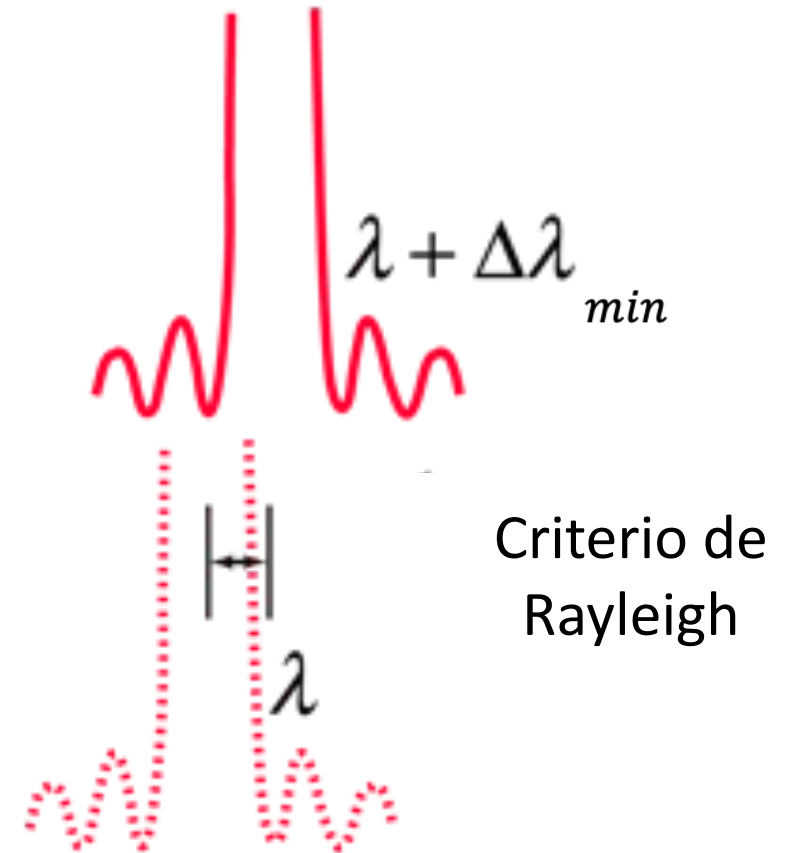
- El **criterio de Lord Rayleigh** para la resolución de dos líneas de igual densidad de flujo requiere que el máximo principal de una coincida en posición con el **mínimo** **adyacente al máximo** de la otra.

- Siendo el ancho de una línea:

$$\Delta\theta = 2\lambda / (Na \cos \theta_m)$$

- La distancia de una línea al primer mínimo adyacente es la mitad:

$$(\Delta\theta)_{\min} = \lambda / (Na \cos \theta_m)$$

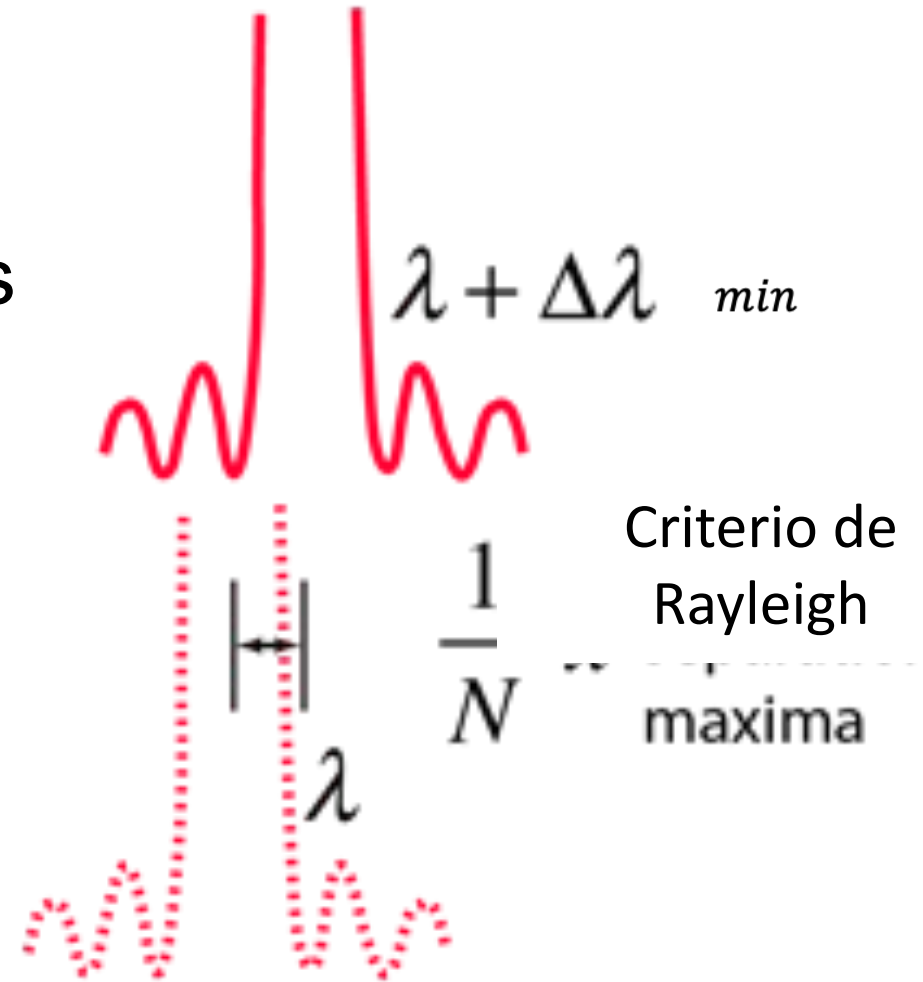


- Aplicando la definición anterior a la dispersión tenemos:

$$(\Delta\theta)_{\min} = (\Delta\lambda)_{\min} m / (a \cos \theta_m)$$

- Dividiendo las dos ecuaciones anteriores llegamos al poder resolvente:

$$\lambda / (\Delta\lambda)_{\min} = mN$$



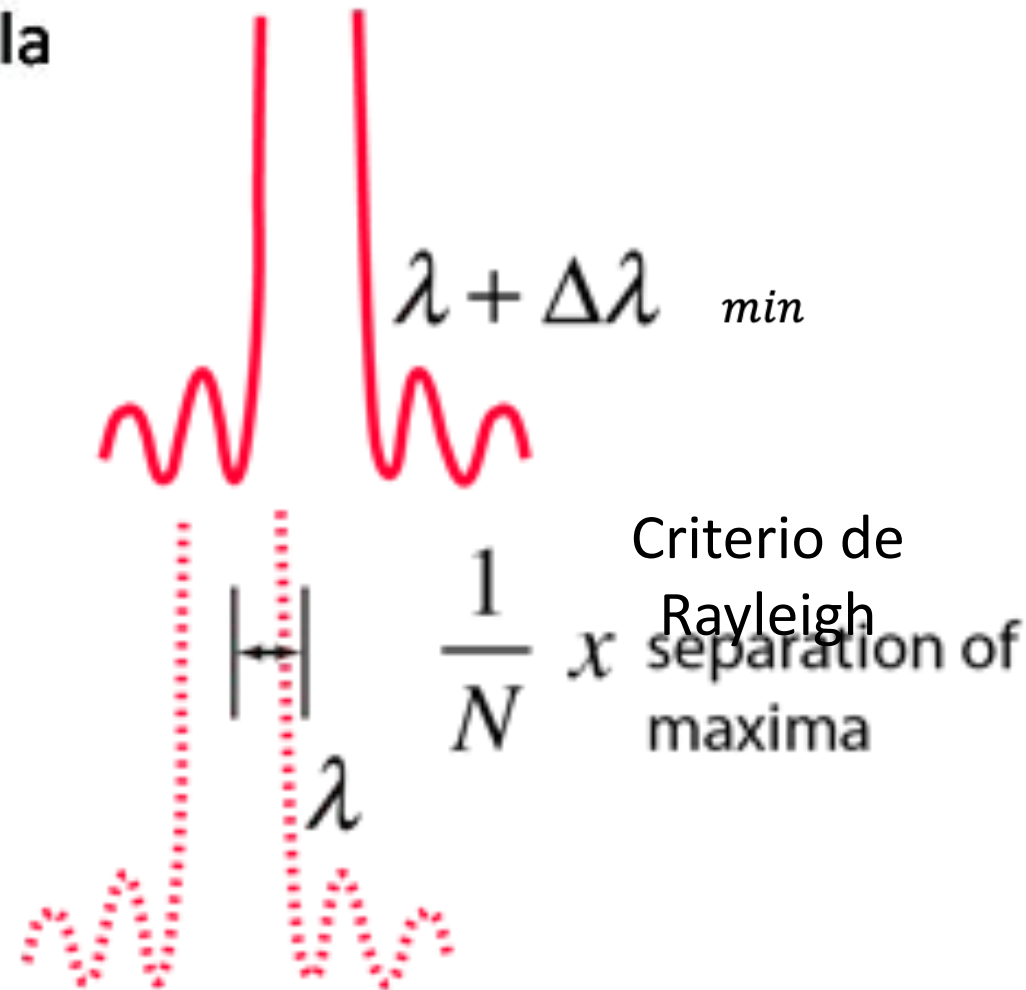
- Pero por la ecuación de red general:

$$a(\sin \theta_m - \sin \theta_i) = m\lambda$$

- Entonces, el poder resolvente en función de la posición queda:

$$\mathcal{R} = \frac{Na(\sin \theta_m - \sin \theta_i)}{\lambda}$$

- Aumenta con  $Na$ , el ancho de la red.
- Aumenta con el orden
- Disminuye con  $\lambda$



# Pregunta

- ¿Qué poder resolvente aproximado necesitamos para discernir las dos líneas del doblete del Sodio ?

