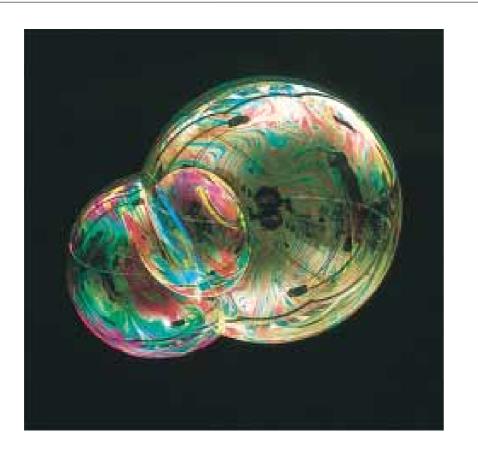
Física Geral I • FIS0703

Aula 13 07/11/2016



Interferência em filmes finos





- ► Efeitos de interferência são frequentemente observados em filmes finos, e.g., camadas finas de óleo na superfície de água, ou bolhas de sabão.
- ► Com luz branca incidente observam-se regiões de cores diferentes, que resultam da interferência entre ondas refletidas nas duas superfícies destes filmes.

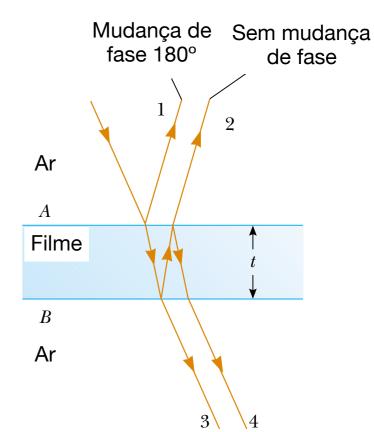
Interferência em filmes finos

Filme com espessura t e índice de refração n:

Para determinar as propriedades de interferência é importante:

- Na transição meio 1 → meio 2, a onda refletida muda de fase (180°) se $n_1 < n_2$, mas não há mudança de fase caso $n_1 > n_2$.
- ► Se λ é c.d.o. no espaço vazio, num meio com índice de refração n o c.d.o. é $\lambda_n = \lambda/n$.

$$c = \lambda f$$
 $n = \frac{c}{v}$ $v = \lambda_n f$ $\lambda_n = \frac{v}{f} = \frac{c}{nf} = \frac{\lambda}{n}$



Consideremos raios de luz incidentes ao filme próximos da normal. No caso $n_{\text{filme}} > n_{\text{ar}}$ temos:

Raio 1 é refletido com diferença de fase 180°, o que corresponde a uma diferença de caminho de $\lambda_n/2$.

Raio 2 é refletido na superfície 2 (sem mudança de fase) e tem uma diferença de caminho de 2t.

Interferência construtiva:
$$2t=(m+\frac{1}{2})\lambda_n$$
 ou $2nt=(m+\frac{1}{2})\lambda$ $m=0,1,2,3,\ldots$

$$2t = (m + \frac{1}{2})\lambda_n$$

$$2nt = \left(m + \frac{1}{2}\right)^2$$

$$m = 0, 1, 2, 3, \dots$$

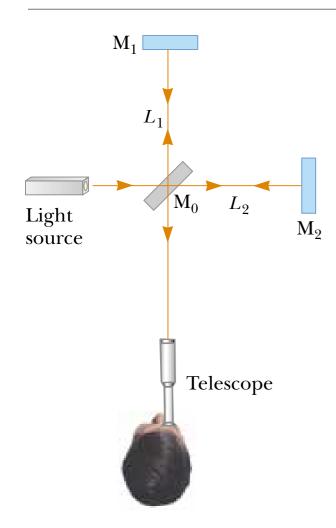
Interferência destrutiva:

$$2nt = m\lambda$$

Da mesma maneira podemos analisar a interferência dos raios transmitidos 3 e 4.

Quando filmes têm espessuras variáveis, o λ dos máximos também varia \rightarrow cores observadas.

O interferômetro de Michelson



Este interferômetro foi inventado por Michelson, e permite medir comprimentos de onda e alterações de distâncias com grande precisão.

- No espelho semitransparente M₀ um feixe de luz é dividido em dois. Eles são refletidos nos espelhos M₁ e M₂, re-combinados em M₀.
- ▶ Os feixes percorreram distâncias diferentes L₁ e L₂, o que causa um padrão de interferência que é observado no telescópio.
- Com espelhos M₁ e M₂ exatamente perpendiculares, as franjas de interferência são circulares.
- ► Quando a distância de M₁ muda em λ/4, a diferença de caminho altera-se em λ/2 → franjas claras tornam-se franjas escuras e vice versa.
- ► Se o deslocamento de M_1 é conhecido, a contagem do número de mudanças das franjas permite determinar λ .
- Se λ é conhecido é possível medir pequenas alterações de distâncias com grande precisão.

O interferômetro de Michelson teve um papel importante na origem da teoria da relatividade.

LIGO

Laser Interferometer Gravitational-Wave Observatory (LIGO)



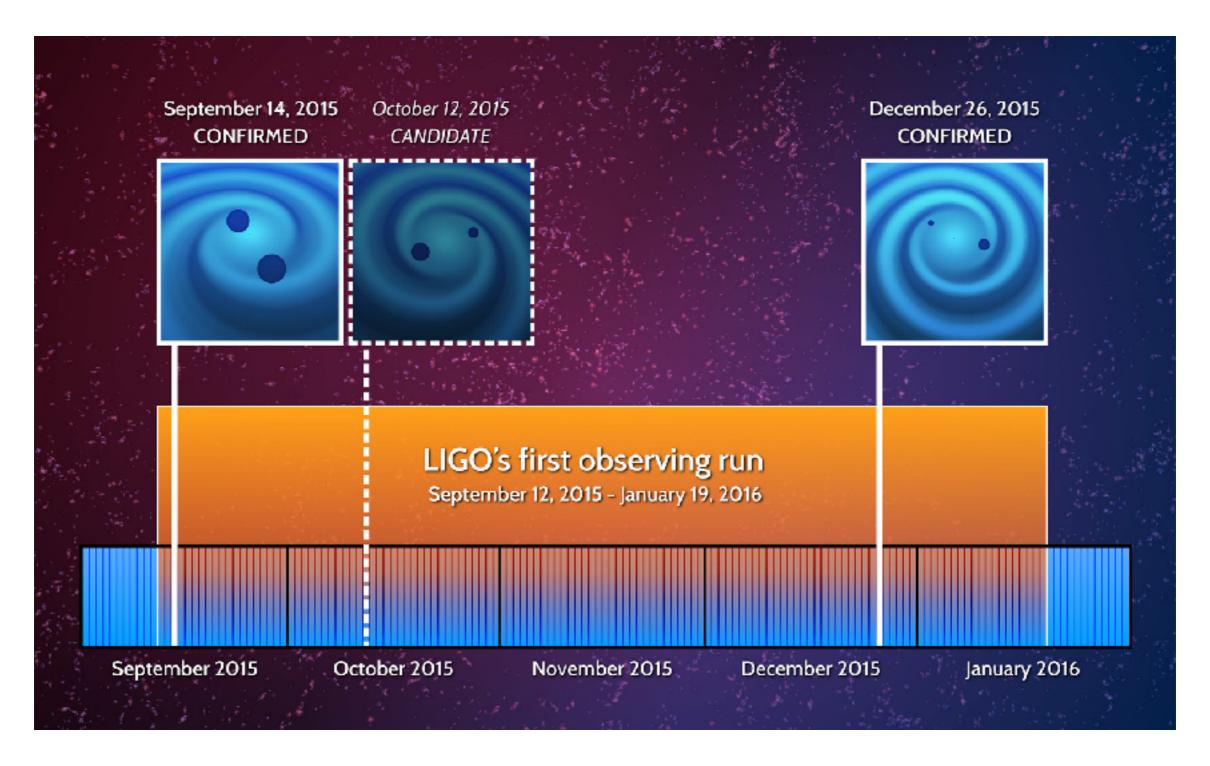
LIGO, perto de Richland, Washington

Interferômetro de Michelson com raios laser e braços de 4 km.

A passagem de ondas gravitacionais temporariamente altera a distância entre os espelhos (10000 vezes menor do que o tamanho de um protão!)

LIGO

Entretanto, LIGO já detectou ondas gravitacionais emitidas pela fusão de dois buracos negros.



Prof. Alfred Stadler

Padrões de difração

Difração: a trajetória da luz desvia duma linha reta quando passa por uma abertura ou contorna um obstáculo de tamanho comparável ou menor que o seu comprimento de onda.

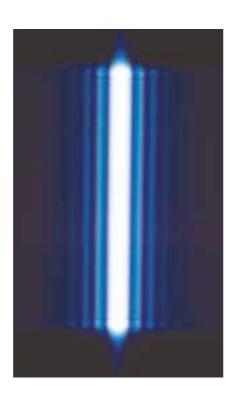
- ► A luz entra em regiões do espaço que estariam na sombra se a luz se propagasse em linha reta.
- ► Na experiência da fenda dupla, a luz espalha-se atrás de cada fenda, o que permite a sobreposição das ondas e a observação de franjas de interferência.

Luz passa por uma única fenda e é projetada num écran:

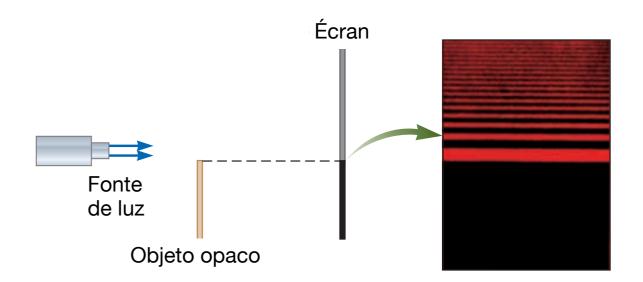
- ▶ seria de esperar que se veja uma mancha clara um pouco mais larga do que a fenda
- ▶ a observação não confirma esta expectativa!

Luz passa por uma fenda fina vertical:

Franja central e série de franjas secundárias de intensidade decrescente, com franjas escuras no meio.



Luz contorna um objeto com bordas agudas:



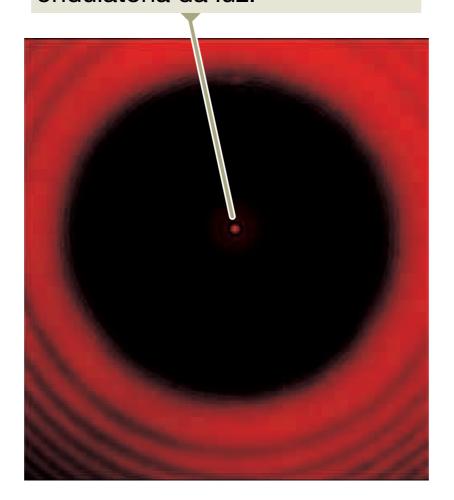
Estas séries de franjas claras e escuras são chamadas padrões de difração.



Padrões de difração

Um "penny" (cêntimo) iluminado mostra também um padrão de difração. A moeda encontra-se no meio entre a fonte da luz e o écran.

A mancha central apenas tem explicação através da teoria ondulatória da luz.

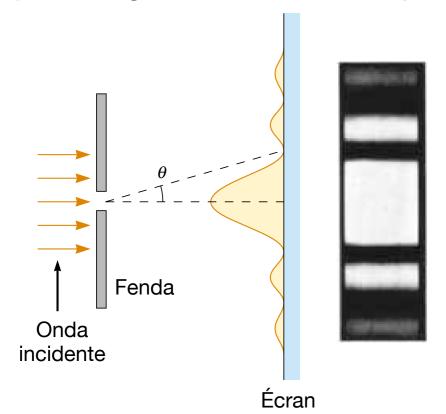


Padrão de difração duma fenda estreita

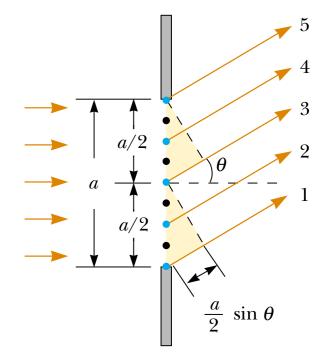
Luz passa por uma fenda estreita e é projetada num écran.

Simplificação: os raios incidentes no écran são praticamente paralelos. (Écran a grande distância, ou por intermédio duma lente convergente)

Padrão de difração de Fraunhofer



Huygens: cada ponto da fenda atua como fonte duma onda de luz → interferência entre ondas de pontos diferentes da mesma fenda.



Divisão da fenda em duas partes iguais:

Diferença de caminho dos raios 1 e 3: $\frac{a}{2} \operatorname{sen} \theta$

Interferência destrutiva: $\frac{a}{2} \operatorname{sen} \theta = \pm \frac{\lambda}{2}$ ou $\operatorname{sen} \theta = \pm \frac{\lambda}{a}$

Divisão da fenda em quatro partes iguais: $\sin \theta = \pm 2\frac{\lambda}{a}$

Condição geral para franjas escuras:

Também para 2 e 4, 3 e 5, ... (para qualquer par de pontos da fenda separados por a/2)

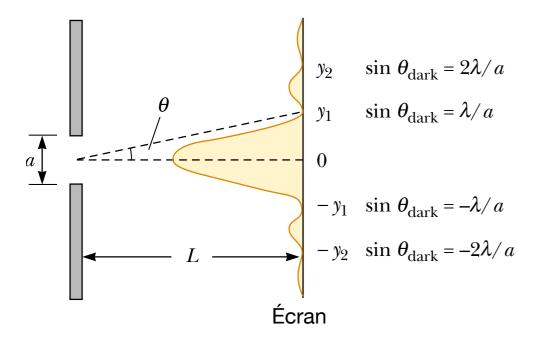
seis partes: $\sin \theta = \pm 3\frac{\lambda}{a}$

$$m=\pm 1,\pm 2,\pm 3,\ldots$$

Intensidade do padrão de difração duma fenda

Condição geral para franjas escuras:

$$m=\pm 1,\pm 2,\pm 3,\ldots$$

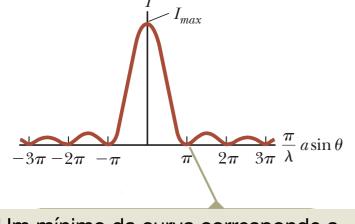


- ► Há um máximo central largo
- Mínimos e máximos secundários alternados (muito menos intensos)
- ► Os picos dos máximos encontram-se aproximadamente no meio entre os mínimos
- O máximo central tem o dobro da largura dos máximos secundários
- ▶ Não existe mínimo central (m=0)

Um cálculo da intensidade do padrão de difração dá

$$I = I_{\text{max}} \left[\frac{\operatorname{sen} (\pi a \operatorname{sen} \theta / \lambda)}{\pi a \operatorname{sen} \theta / \lambda} \right]^{2}$$

 $I_{\rm max}$ é a intensidade em $\theta = 0$



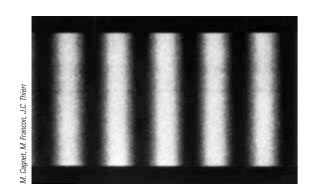
Um mínimo da curva corresponde a uma franja escura no écran.



A maior parte da intensidade é concentrada na franja clara central

Intensidade do padrão de difração da fenda dupla

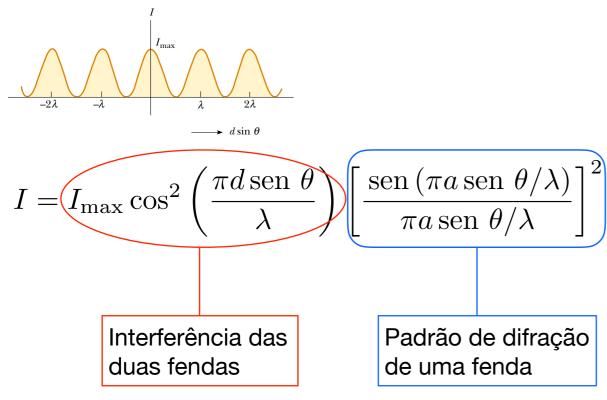
Quando há mais do que uma fenda temos de tomar em conta não apenas a difração da luz nas fendas individuais, mas também a interferência entre as ondas que vêm de cada fenda.



Intensidade do padrão de interferência da fenda dupla

$$I = I_{\text{max}} \cos^2 \left(\frac{\pi d \sin \theta}{\lambda} \right)$$

Padrão de interferência na fenda dupla sobreposto com a difração:



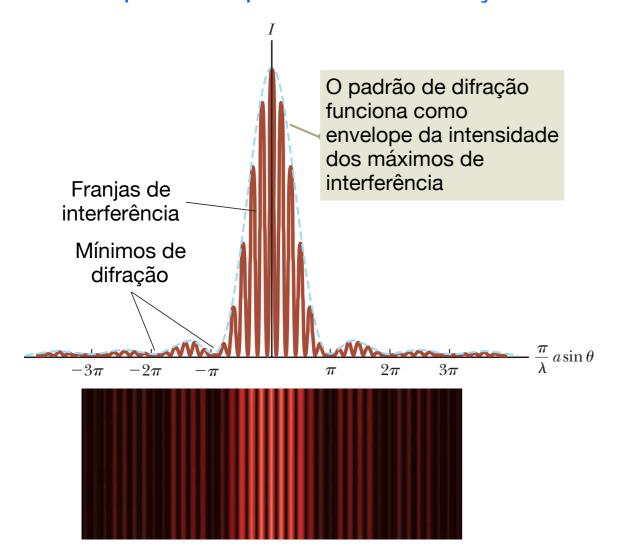
O padrão de difração funciona como envelope da intensidade dos máximos de interferência

Mínimos de difração $\frac{\pi}{\lambda} = 2\pi - \pi$ $\frac{\pi}{\lambda} = 2\pi - \pi$ $\frac{\pi}{\lambda} = 2\pi - \pi$

A fórmula parece complicada, mas é apenas uma combinação do padrão de difração duma fenda com o padrão de interferência em duas fendas.

Intensidade do padrão de difração da fenda dupla

Padrão de interferência na fenda dupla sobreposto com a difração:



Esta imagem foi obtida com luz de um laser, com $\lambda = 650$ nm, a = 3.0 μ m, d = 18.0 μ m.

$$d \operatorname{sen} \theta = m\lambda$$
 máximos de interferência

$$a \operatorname{sen} \theta = m'\lambda$$
 mínimos de difração

Qual máximo de interferência coincide com o primeiro mínimo de difração?

$$m' = 1$$

Dividir as duas equações dá $\frac{d}{a}=m$

Neste caso
$$\frac{d}{a} = \frac{18.0}{3.0} = 6$$

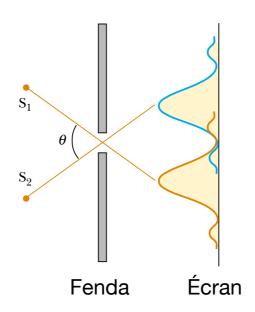
Resolução de fendas simples

A natureza ondulatória da luz limita a capacidade de sistemas óticas de distinguir dois objetos muito juntos.

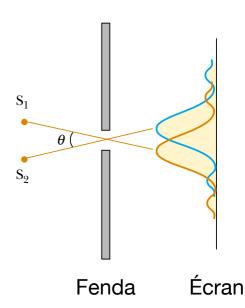
Duas fontes de luz incoerente S₁ e S₂:

a luz passa uma fenda de largura a, e num écran observa-se a soma de padrões de difração.

Os máximos centrais são claramente separados: as imagens de S₁ e S₂ são resolvidas.



Os máximos centrais sobrepõem-se: as imagens de S₁ e S₂ não são resolvidas.



Quando o máximo central de uma imagem cai sobre o primeiro mínimo da outra imagem, as imagens começam a ser ditos resolvidas.

Critério de Rayleigh (condição do caso limite):

Ângulo do 1º mínimo de difração: $\sin \theta = \frac{\lambda}{a}$

De acordo com o critério de Rayleigh, isto também é a menor distância angular que pode ser resolvida.

Normalmente
$$\lambda \ll a \quad \rightarrow \quad \sin \theta \approx \theta \quad \rightarrow \quad$$

$$\theta_{\min} = \frac{\lambda}{a}$$

O ângulo subtendido por um objeto tem de ser maior que λ/a para que a imagem pode ser resolvida.

Resolução de aberturas circulares

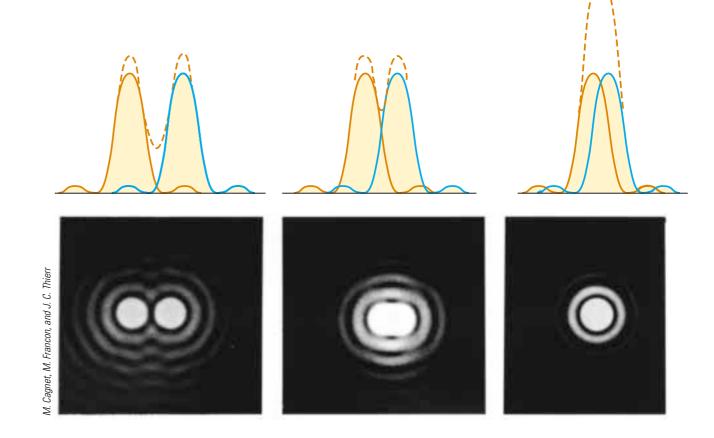
As aberturas em muitos sistemas óticos são circulares.

Neste caso, os padrões de difração consistem num disco central claro, e anéis alternadamente escuros e claros.

Duas fontes pontuais (estrelas):

Uma análise de aberturas circulares com diâmetro *D* dá o ângulo limite

$$\theta_{\min} = 1.22 \frac{\lambda}{D}$$



resolvido

limite de ser resolvido (Rayleigh)

não resolvido