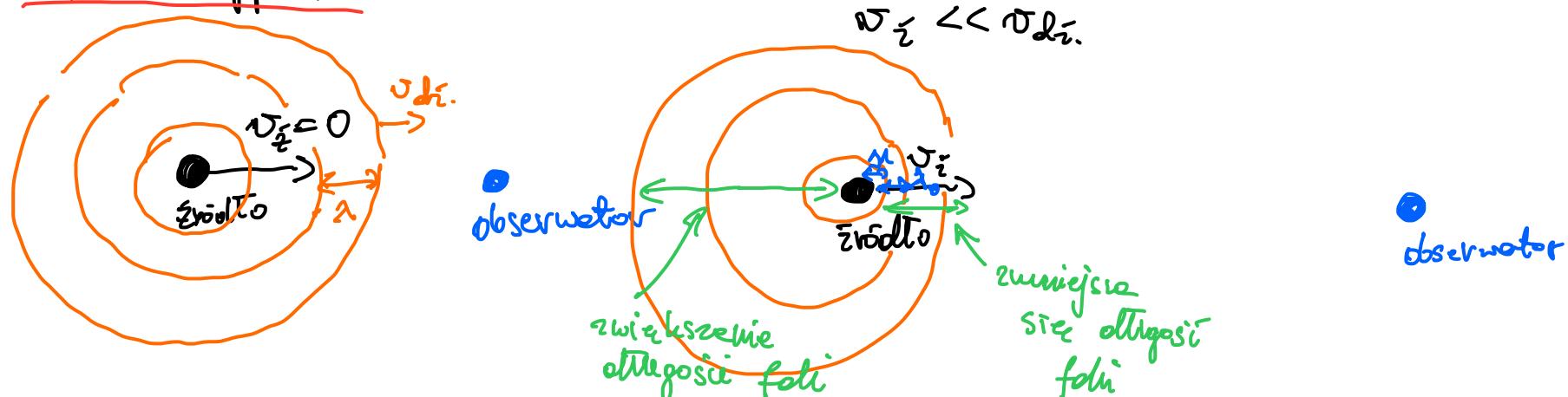


#10. Fale elektromagnetyczne i akustyka

Efekt Dopplera



W ciągu 1 okresu $T = \frac{1}{f_0}$ źródło zbliża się do obserwatora

$$\text{odległość } \Delta l = v_{\text{dz}} T = \frac{v_{\text{dz}}}{f_0}.$$

w tym samym czasie poprzednio wyemitowany "impuls" pokonuje odległość:

$$l = v_{\text{di}} T = v_{\text{di}} \cdot \frac{1}{f_0} = \lambda_0$$

$$v_{\text{di}} = f_0 \lambda_0$$

nowa odległość fali w tym przypadku styczna przez obserwator wynosi:

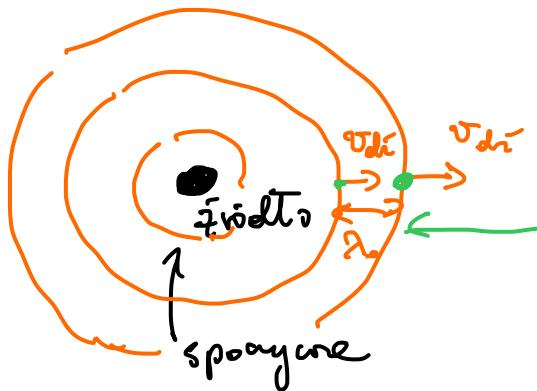
$$\lambda' = \lambda_0 - \Delta l = \lambda_0 - \frac{v_{\text{dz}}}{f_0} = \frac{v_{\text{di}} - v_{\text{dz}}}{f_0}$$

Nowa częstotliwość odbierana, którą styczy obserwator wynosi:

$$f' = \frac{v_{\text{di}}}{\lambda'} = \frac{v_{\text{di}}}{\frac{1}{f_0} (v_{\text{di}} - v_{\text{dz}})} = f_0 \cdot \frac{1}{1 - \frac{v_{\text{dz}}}{v_{\text{di}}}}$$

To wyrażenie nie ma sensu, gdy $v_{\text{dz}} > v_{\text{di}}$. do obs. Gdyby źródło oddalało się od obserwatora, wtedy

$$f' = f_0 \cdot \frac{1}{1 + \frac{v_{\text{dz}}}{v_{\text{di}}}}$$



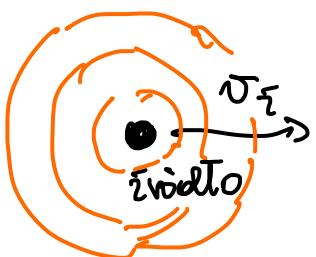
$$T(v_{\text{obs}} + v_o) = \lambda_0$$

$$\Rightarrow T = \frac{\lambda_0}{v_{\text{obs}} + v_{\text{dz}}} = \frac{v_{\text{dz}}}{f_0(v_{\text{obs}} + v_{\text{dz}})}$$

$$\frac{1}{f'} = \frac{1}{f_0 \left(1 + \frac{v_o}{v_{\text{dz}}} \right)} \Rightarrow f' = f_0 \left(1 + \frac{v_o}{v_{\text{dz}}} \right)$$

Gdyby obserwator oddalał się od źródła, wtedy

$$f' = f_0 \left(1 - \frac{v_o}{v_{\text{dz}}} \right)$$



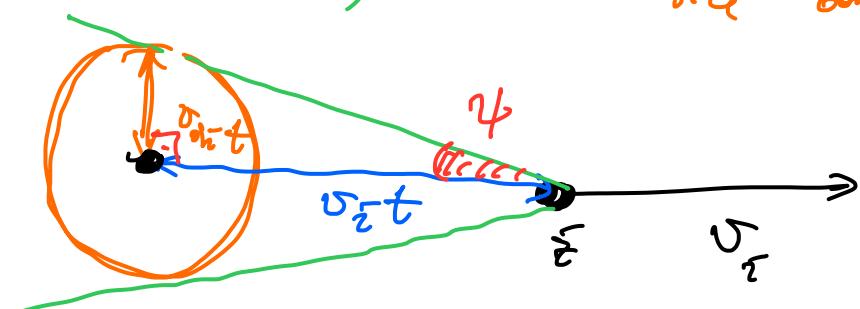
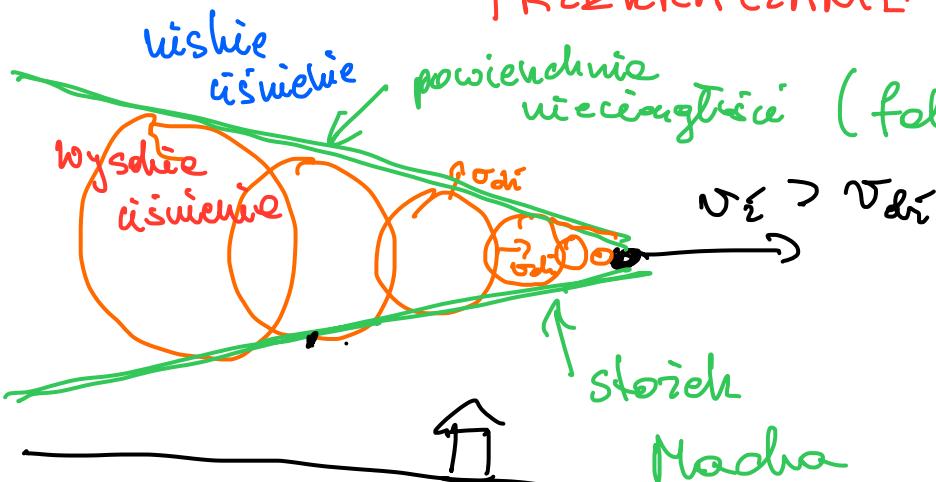
v_o
obserwator

$$f' = f_0 \frac{\left(1 + \frac{v_o}{v_{\text{dz}}} \right)}{\left(1 - \frac{v_{\text{dz}}}{v_{\text{dz}}} \right)}$$

"+" gdy źródło się oddala

PRZEKRĄCZANIE PRĘDKOŚCI DZWIĘGIU

wysokie ciśnienie powietrza niesiągające (fałs uderzeniowa)



$$\sin \psi = \frac{v_{\text{dz}} t}{v_z t} = \frac{v_{\text{dz}}}{v_z}$$

$$\psi = \arcsin \left(\frac{v_{\text{dz}}}{v_z} \right)$$

kat Media

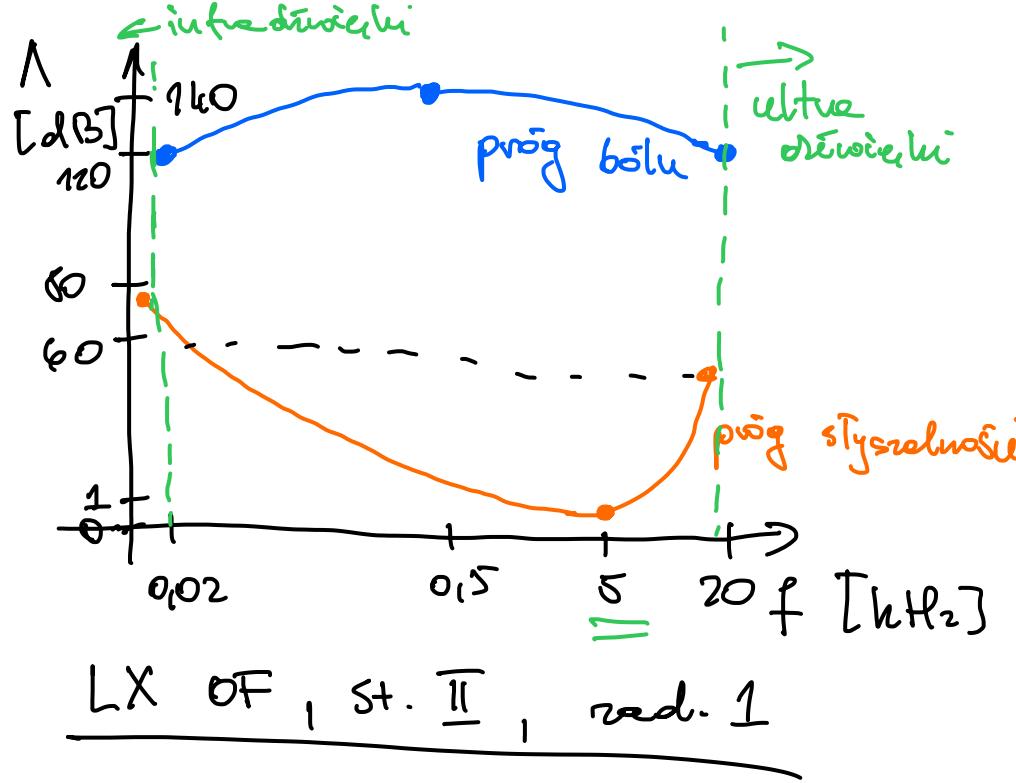
Poziomy natężenia dźwięku

Prawo Webera - Fechnera:

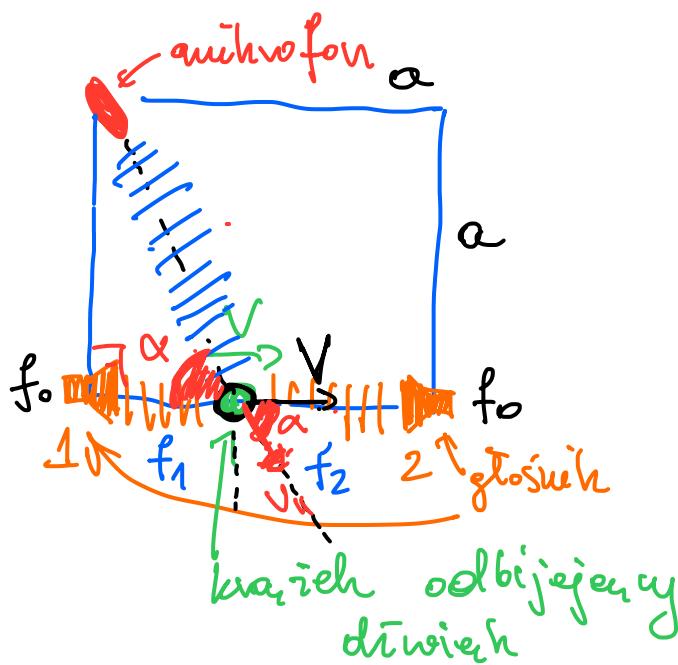
$$\text{poziom } \eta = \log_{10} \frac{I}{I_0},$$

natężenie dźwięku [dB]

$$I_0 = 10^{-12} \frac{W}{m^2}$$



Dźwięki nieszczere dla astmowe dźwięki na infradźwięki powyżej 16 Hz oraz ultra dźwięki powyżej 20 kHz.



α - kat odległość od krańca

$v < < f_0 \leftarrow$
zostaćność dźwięku
Jaka jest prędkość krańca?

$$v/v < < a$$

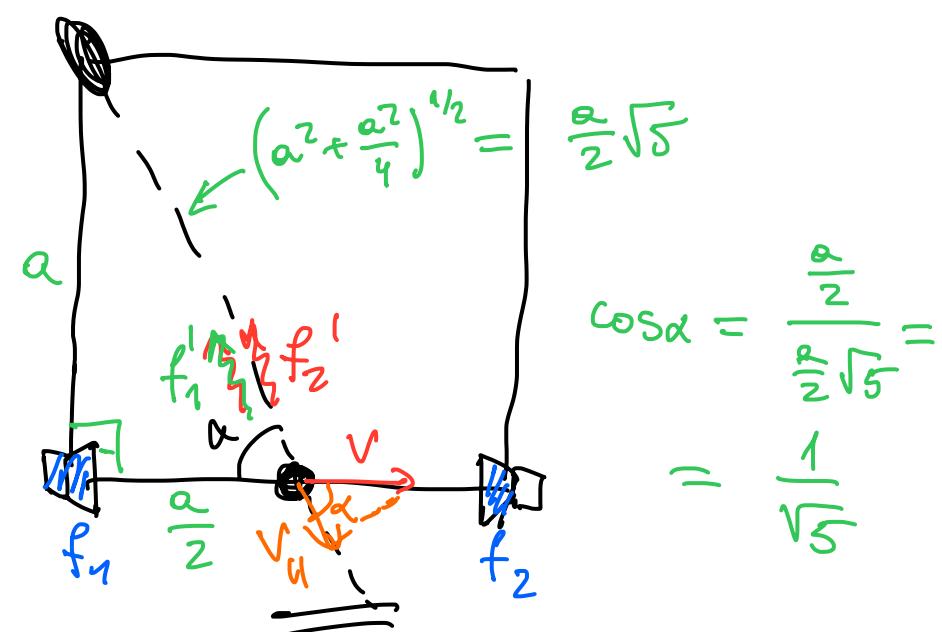
$$f_2 = f_0 \left(1 + \frac{v}{v_{di}} \right)$$

$$f_1 = f_0 \left(1 - \frac{v}{v_{di}} \right)$$

$$V_{II} = V \cos \alpha$$

$$f'_1 = f_1 / \left(1 + \frac{V \cos \alpha}{v_{di}} \right)$$

$$f'_2 = f_2 / \left(1 + \frac{V \cos \alpha}{v_{di}} \right)$$



$$\nu = \left| f_2' - f_1' \right| = f_0 \left| \left(1 + \frac{v}{v_{di}} \right) / \left(1 + \frac{v \cos \alpha}{v_{di}} \right) - \left(1 - \frac{v}{v_{di}} \right) / \left(1 + \frac{v \cos \alpha}{v_{di}} \right) \right|$$

$$= \frac{f_0}{1 + \frac{v \cos \alpha}{v_{di}}} \left| 1 + \frac{v}{v_{di}} - 1 + \frac{v}{v_{di}} \right| = \frac{f_0 2v}{v_{di} (1 + v \cos \alpha / v_{di})}$$

Gdy kąt α jest w połowie odległości między głośnikami:
 $\cos \alpha = \frac{1}{\sqrt{5}}$

$$\nu (v_{di} + v \cos \alpha) = f_0 2v$$

$$v (2f_0 - \nu \cos \alpha) = v v_{di}$$

$$v = \frac{v v_{di}}{2f_0 - \nu \cos \alpha} = v_{di} \frac{\nu}{2f_0} \cdot \frac{1}{1 - \frac{\nu}{2f_0} \frac{1}{\sqrt{5}}}$$

Ponieważ $v \ll f_0$:

$$v = v_{di} \frac{\nu}{2f_0}$$

↑ powiększenie

Fale elektromagnetyczne

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \right) \vec{E} = 0$$

rowiązanie
falowe
oświetlająca

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \right) \vec{B} = 0$$

$$\left\{ \frac{\partial^2 E}{\partial x^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 E}{\partial t^2} \right\}$$

$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}} = 2,9979... \cdot 10^8 \frac{m}{s}$$

↑ predkosc swietla
↓ predkosc swietla

Rozwiązaaniem powyższych równań jest:

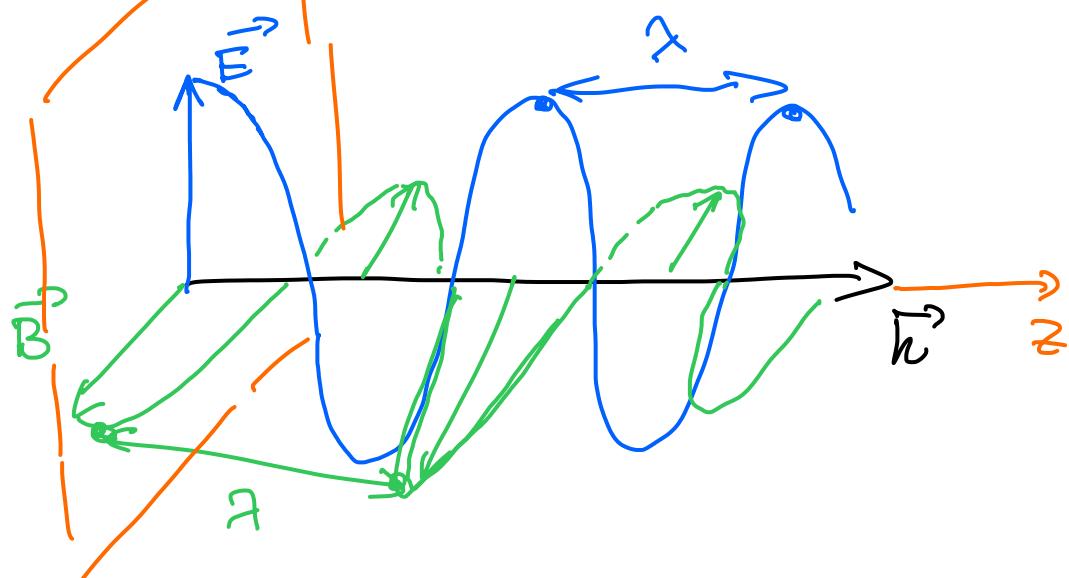
$$\vec{E} = \vec{E}_0 \cos(kx - \omega t)$$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 \cos(kx - \omega t)$$

$$|\vec{B}_0| = \sqrt{\epsilon_0 \mu_0} |\vec{E}_0|$$

orientacja tego wektora jest dowolna w płaszczyźnie prostego do której wychodzą się fale EM.

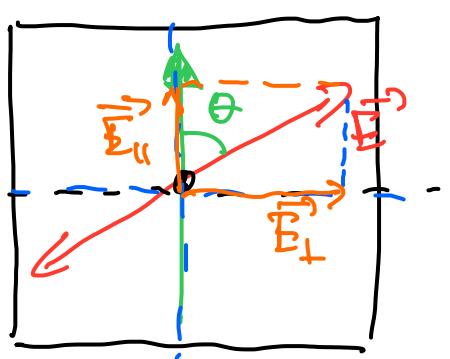
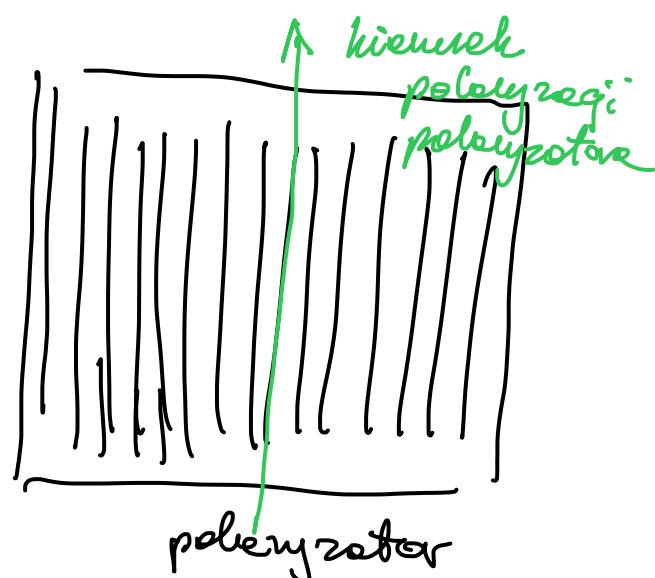
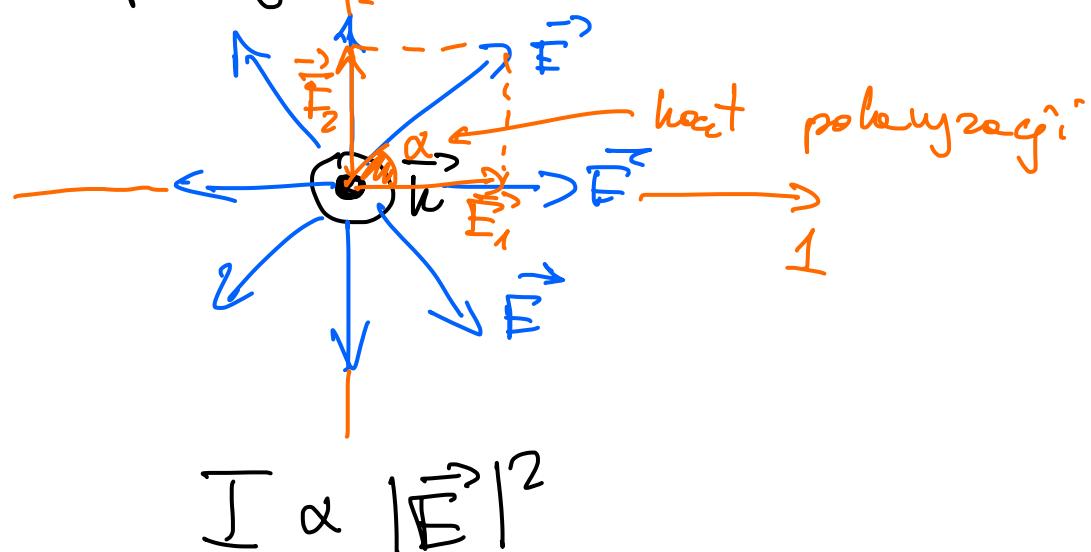
$$\vec{E} \perp \vec{B} : \vec{E} \cdot \vec{B} = 0$$



$$k = |\vec{k}| = \frac{2\pi}{\lambda}$$

$$c = \frac{\omega}{k}$$

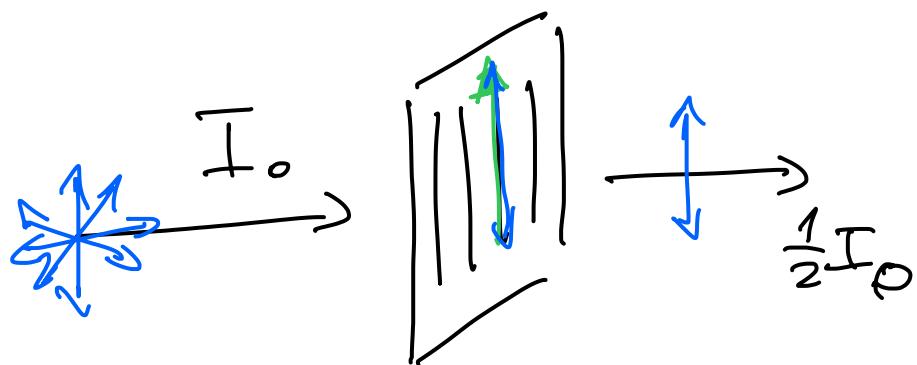
Svetło słoneczne jest mieszanie wątków polaryzacji:



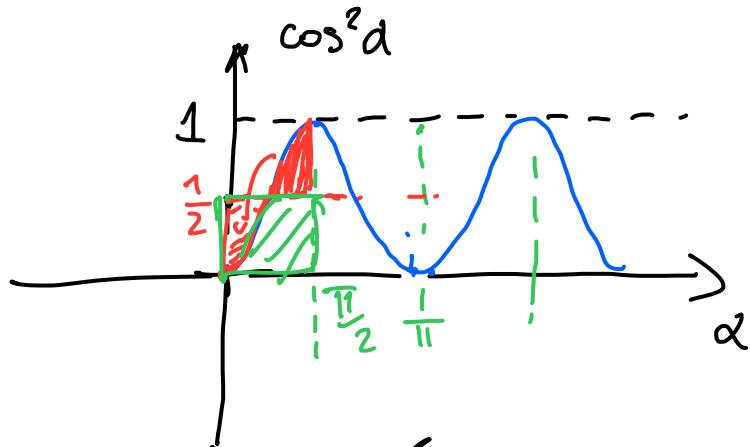
$$\vec{E}_{||} = \vec{E} \cos \alpha$$

$$I = I_0 \cos^2 \alpha$$

Prawo Malusa



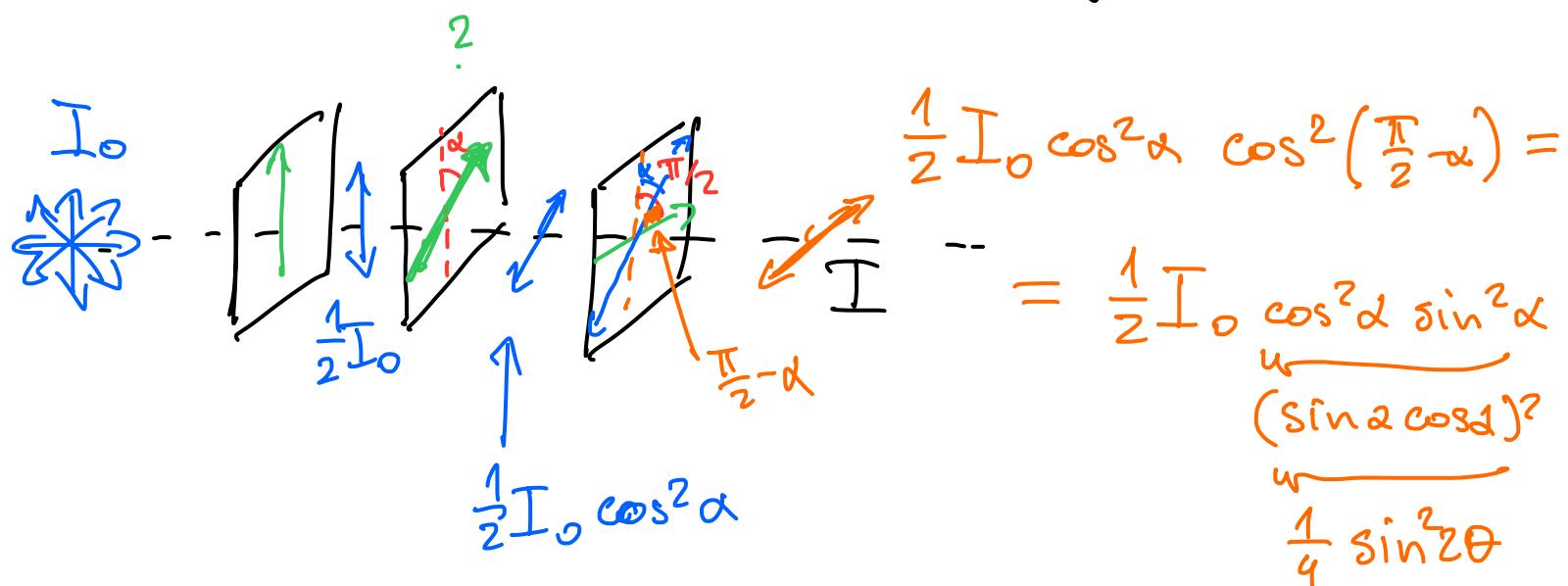
Należenie światła
w spłaszczonego
z ujemną sią
o połówce gęsi prześcier
przez polaryzator, i następuje
 $\pi/2$ pełna polaryzacja



$$I = \int dI = \frac{2}{\pi} \int_0^{\pi/2} I_0 \cos^2 \alpha \, d\alpha = I_0 \frac{2}{\pi} \int_0^{\pi/2} \cos^2 \alpha \, d\alpha = \frac{1}{2} I_0$$

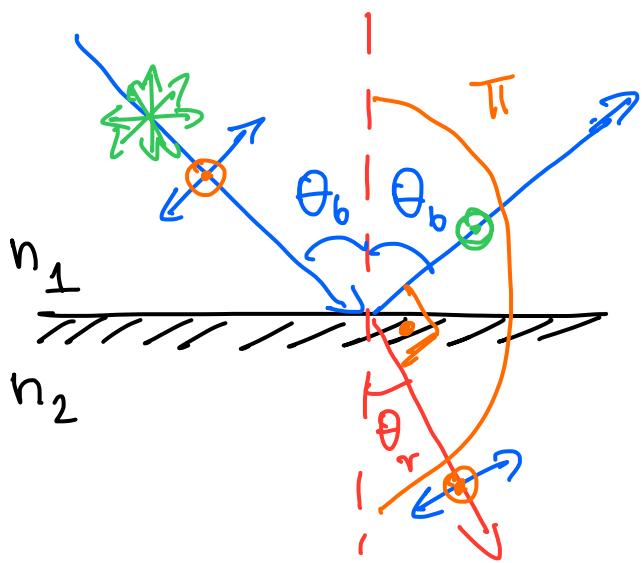
Uśrednianie po dawce

$$\left\{ \begin{array}{l} \langle \cos^2(2\pi \frac{t}{T}) \rangle_T = \frac{1}{T} \int_t^{t+T} \cos^2(2\pi \frac{t}{T}) dt = \frac{1}{2} \\ \langle \sin^2(\pi \frac{t}{T}) \rangle_T = \frac{1}{T} \int_t^{t+T} \sin^2(\pi \frac{t}{T}) dt = \frac{1}{2} \end{array} \right.$$



$$I = \frac{1}{8} I_0 \sin^2 2\theta$$

jest maksymalne, gdy $\theta = 45^\circ$



Kiedy stojąc z odbiciem
pod kątem Brewstera
można społaryzować
światło

$$\pi = \theta_b + \frac{\pi}{2} + \theta_r$$

$$\theta_b + \theta_r = \frac{\pi}{2} \Rightarrow \theta_r = \frac{\pi}{2} - \theta_b$$

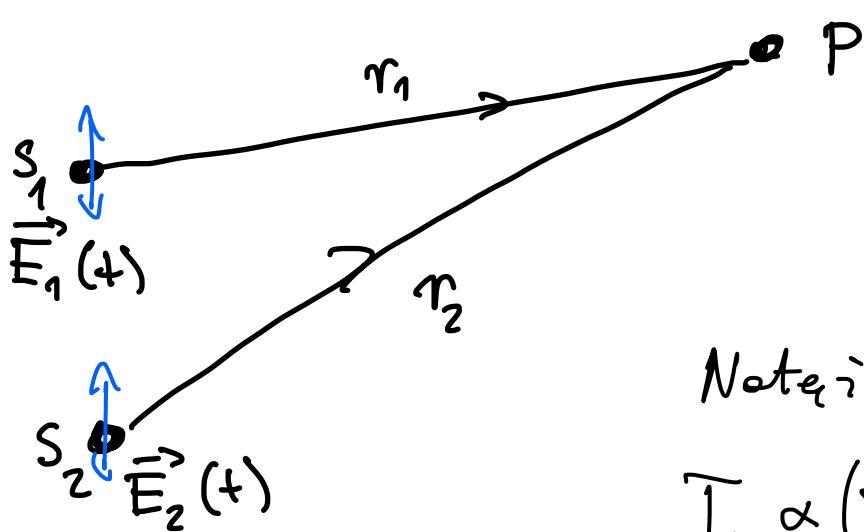
$$n_1 \sin \theta_b = n_2 \sin \theta_r$$

$$n_1 \sin \theta_b = n_2 \underbrace{\sin \left(\frac{\pi}{2} - \theta_b \right)}_{\cos \theta_b}$$

$$\tan \theta_b = \frac{n_2}{n_1}$$

$$\Rightarrow \theta_b = \arctan \left(\frac{n_2}{n_1} \right)$$

Interferencja



$$\vec{E}_1 = \vec{\epsilon}_1 \cos(kr_1 - \omega t + \alpha_1)$$

$$\vec{E}_2 = \vec{\epsilon}_2 \cos(kr_2 - \omega t + \alpha_2)$$

Notowanie światła w punkcie P:

$$I \propto (\vec{E}_1 + \vec{E}_2)^2$$

$$I = c \epsilon_0 (\vec{E}_1 + \vec{E}_2)^2$$

$$\tilde{E}_1 = \epsilon_1 e^{i(kr_1 - \omega t + \alpha_1)}$$

$$\tilde{E}_2 = \epsilon_2 e^{i(kr_2 - \omega t + \alpha_2)}$$

$$\vec{E}_1 \cdot \vec{E}_2 = |\vec{E}_1|^2$$

$$|\tilde{E}_1 + \tilde{E}_2|^2 = (\tilde{E}_1 + \tilde{E}_2)(\tilde{E}_1^* + \tilde{E}_2^*) = \tilde{E}_1 \tilde{E}_1^* + \tilde{E}_2 \tilde{E}_2^* + \tilde{E}_1^* \tilde{E}_2 + \tilde{E}_2^* \tilde{E}_1$$

R

$$= |\tilde{E}_1|^2 + |\tilde{E}_2|^2 + \varepsilon_1 \varepsilon_2 e^{i(kr_1 - \omega t + \alpha_1)} e^{-i(kr_2 - \omega t + \alpha_2)}$$

$$+ \varepsilon_1 \varepsilon_2 e^{-i(kr_1 - \omega t + \alpha_1)} e^{+i(kr_2 - \omega t + \alpha_2)} =$$

$$= |\tilde{E}_1|^2 + |\tilde{E}_2|^2 + \varepsilon_1 \varepsilon_2 \left(e^{i(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2)} + e^{-i(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2)} \right)$$

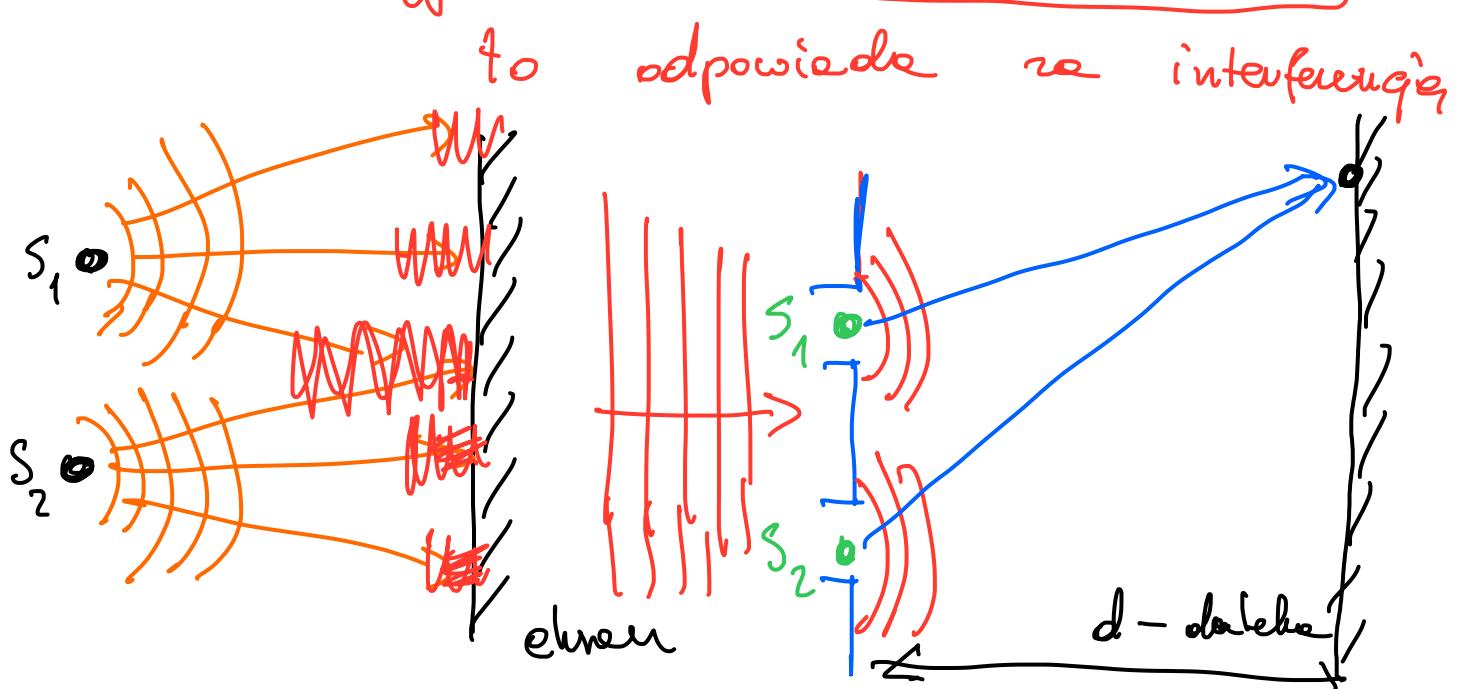
//

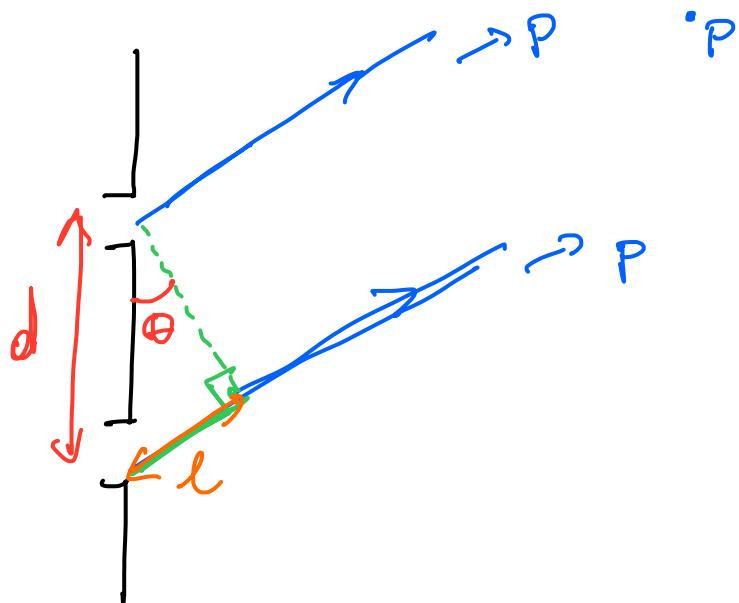
$$\left\{ \tilde{E}^* \tilde{E} = \varepsilon e^{i\varphi} \varepsilon e^{-i\varphi} = \varepsilon^2 \right\} \quad 2 \cos(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2)$$

$$= \varepsilon_1^2 + \varepsilon_2^2 + 2 \varepsilon_1 \varepsilon_2 \cos(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2)$$

$$I = \varepsilon_0 c \left[\varepsilon_1^2 + \varepsilon_2^2 + 2 \varepsilon_1 \varepsilon_2 \cos(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2) \right] =$$

$$= I_1 + I_2 + 2 \underbrace{\sqrt{I_1 I_2} \cos(k(r_1 - r_2) + \alpha_1 - \alpha_2)}_{\text{to odpowiede za interferencje}}$$





$$\frac{l}{d} = \sin \theta$$

Jeli l biebie
wielokrotoscia
foli, wtezy
 P na stepuje
konstruktywna
interferencja

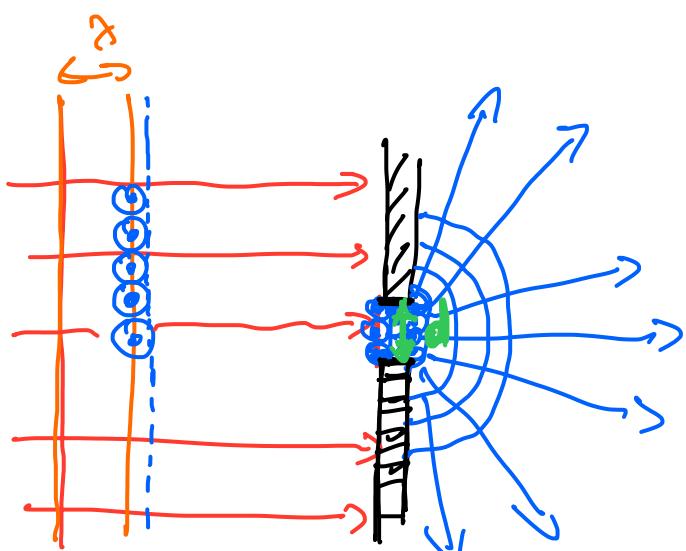
$$n\lambda = d \sin \theta$$

nael prakika

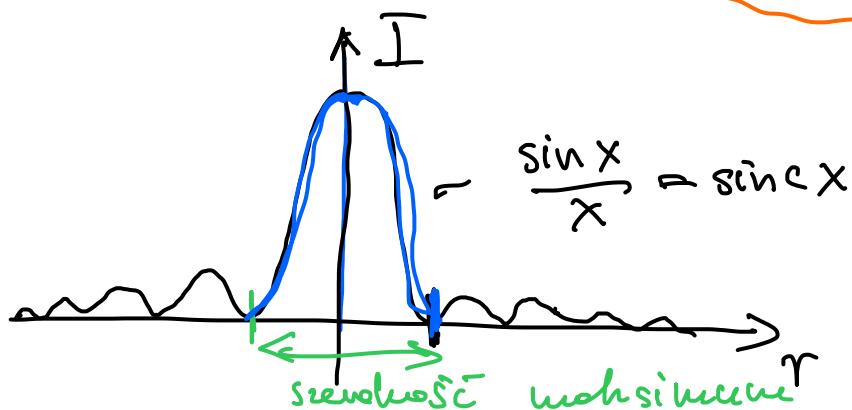
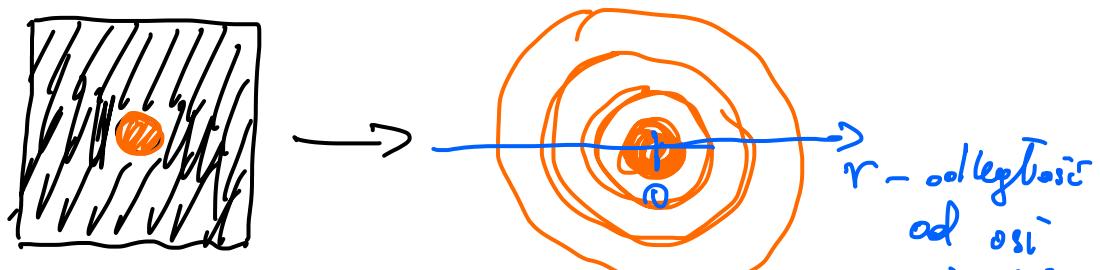
Dyfrakcja

Zesada Huygensa:

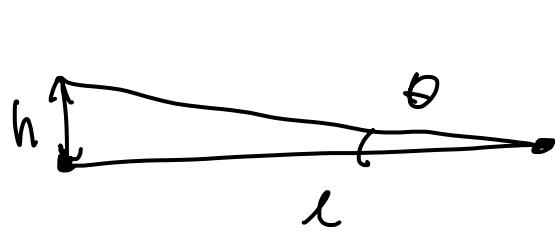
Kioly punkt do ktorego dochodzi
fale jest zrodlem nowej fali
kuli stej.



Dyfrakcja = ugięcie foli na
przeszkodzie



r - odleglosc
od osi
wierzki



normalny katowy

$$\theta = \operatorname{tg} \frac{h}{l} \approx \frac{h}{l}$$

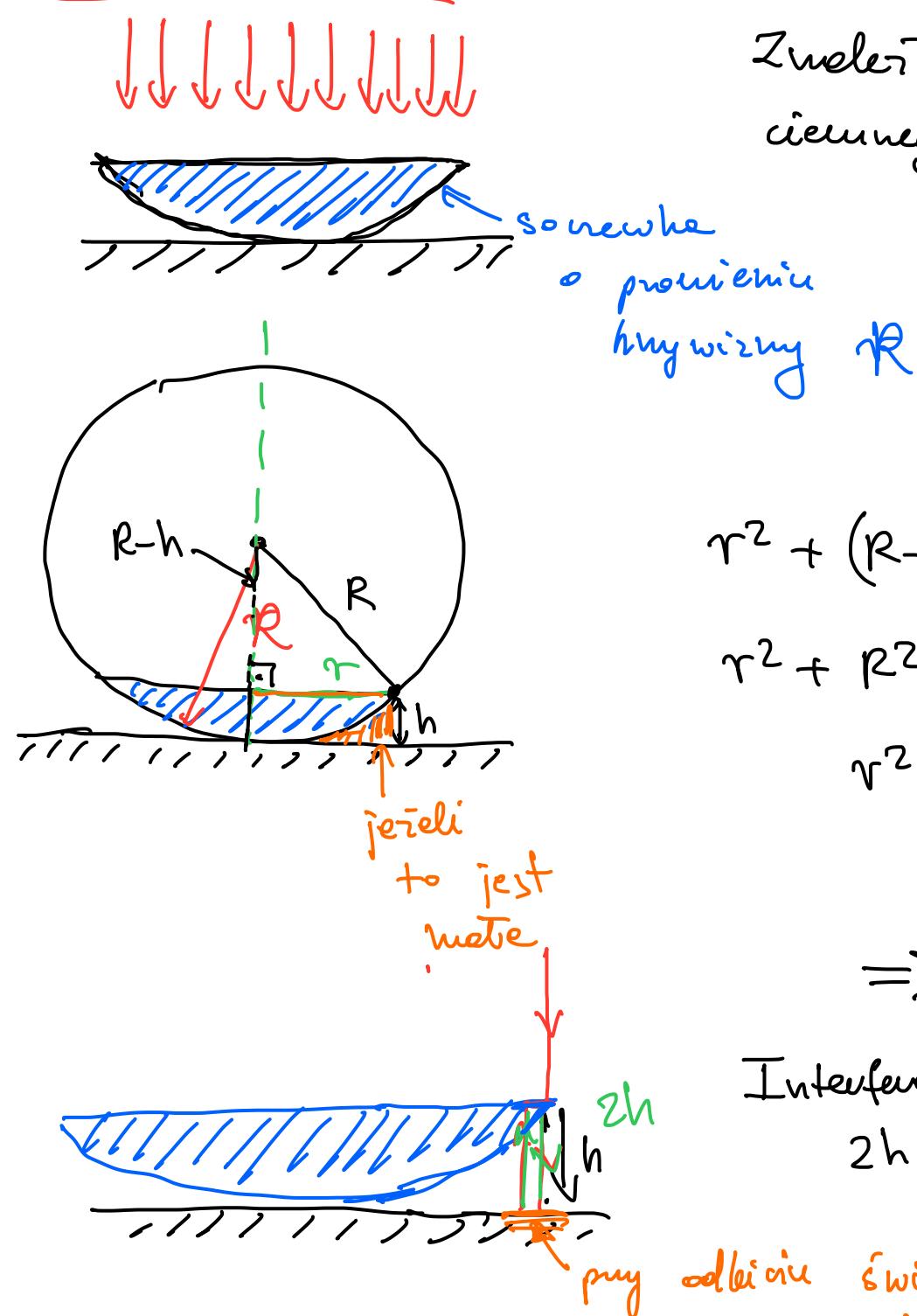
$l \gg h$

Kątowa zdolność rozdzielcza
względna optycznego jest ograniczona
ze względu na optymalne:

$$\varphi = 1,22 \frac{\lambda}{d}$$

Obiektyw lub zwierciadło o średnicy
wchłodnie.

Pierścienie Newtona



$$r^2 + (R-h)^2 = R^2$$

$$r^2 + R^2 - 2Rh + h^2 = R^2$$

$$r^2 = 2Rh - h^2 \approx h(2R-h) \approx h^2$$

$$\Rightarrow h \approx \frac{r^2}{2R}$$

Interferencja konstruktywna:

$$2h = (n - \frac{1}{2})\lambda$$

przy oddzieleniu światła od lustra następuje
przesunięcie fazowe o π

Interferencje destruktywne:

$$2h = \left(n - \frac{1}{2} - \frac{1}{2}\right) \lambda = (n-1)\lambda$$

↑
po to, aby światło padaćce
i odbićie było w pionie fazy

$$r_{\text{jednego}}^{(n)} = \sqrt{\left(n - \frac{1}{2}\right) \lambda R}$$

$$r_{\text{ciemny}}^{(n)} = \sqrt{(n-1)\lambda R}$$

