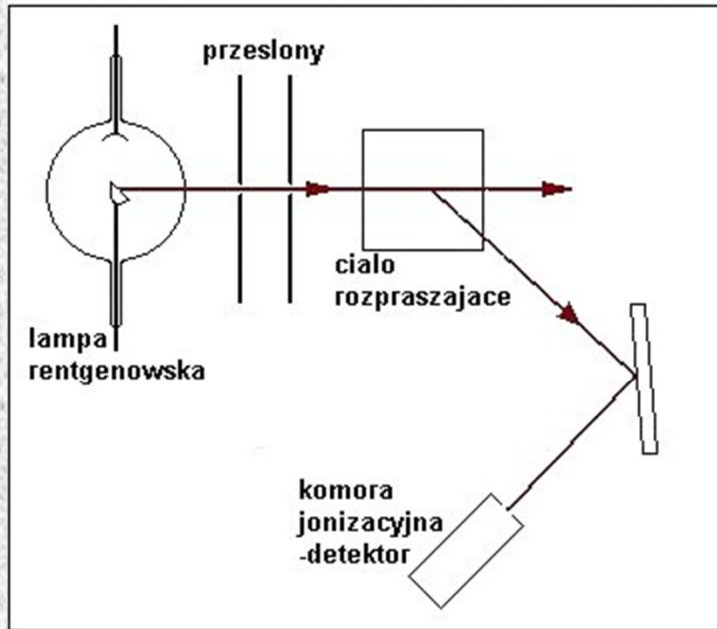


W3

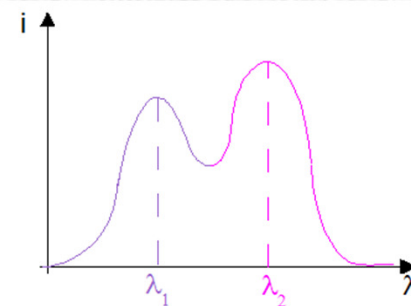
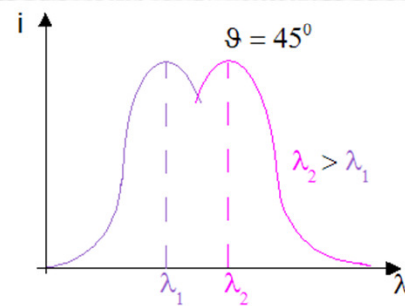
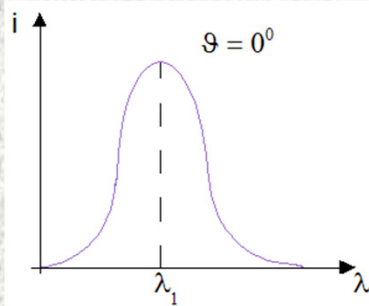
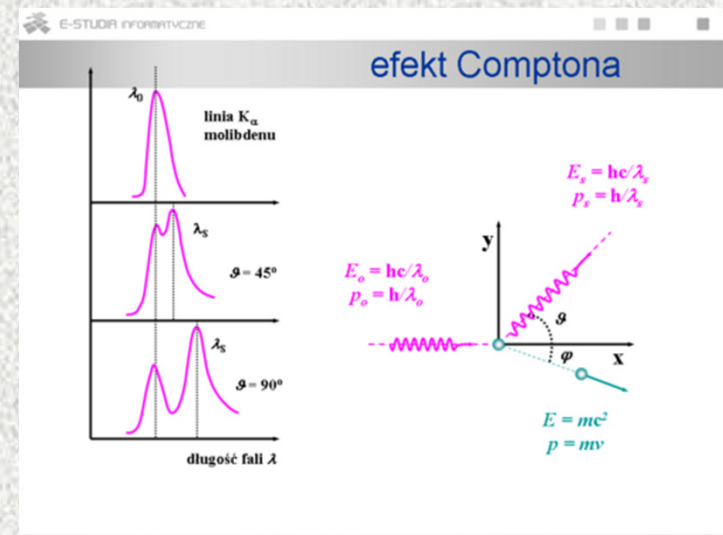
KWANTOWY OBRAZ PROMIENIOWANIA ELEKTROMAGNETYCZNEGO

1. 1920 rok PLANCK – wyjaśnienie promieniowania ciała doskonale czarnego
2. 1905 rok EINSTEIN – wyjaśnienie efektu fotoelektrycznego
3. 1921 rok COMPTON – wyjaśnienie przesunięcia dł.fali przy rozpraszaniu

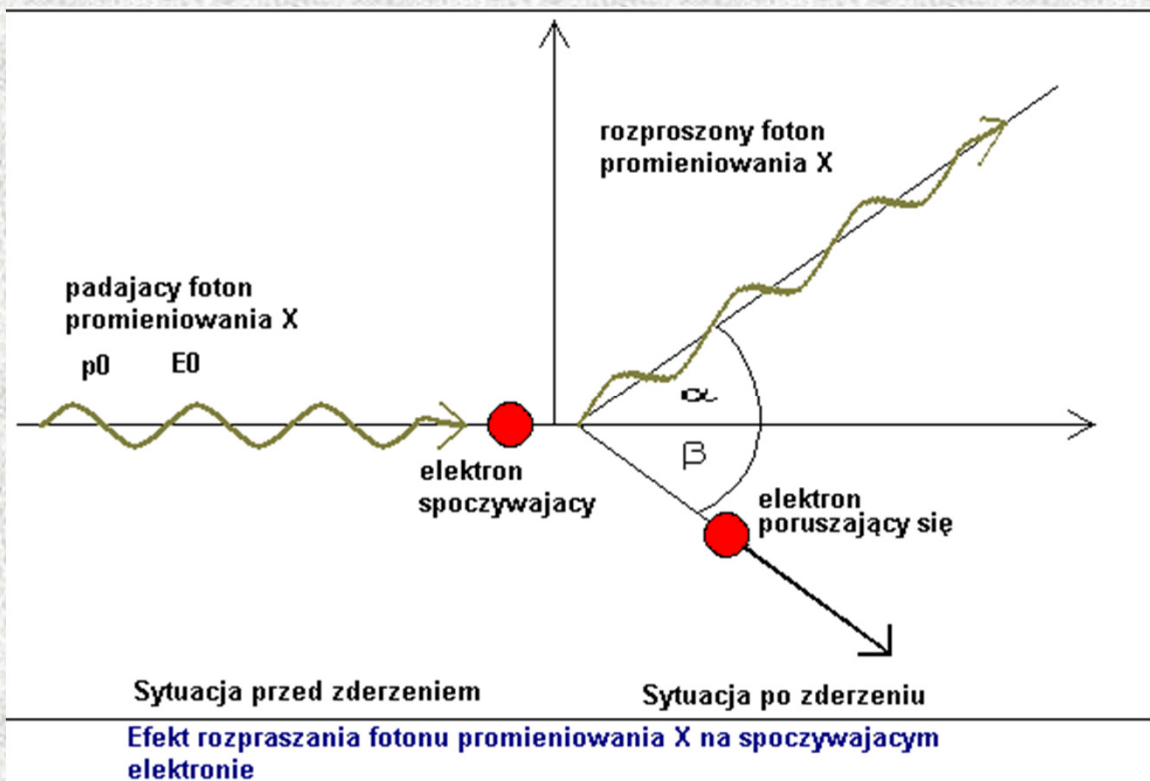
DOŚWIADCZENIE COMPTONA 1921r



Schemat do badania efektu Comptona.



WYPROWADZENIE WZORU COMPTONA



Zasada Zachowania
Energii

$$h\nu + m_0c^2 = h\nu' + mc^2$$

Zasada Zachowania
Pędu

OY

$$0 = \frac{h\nu'}{c} \sin\alpha - mV \sin\beta$$

OX

$$\frac{h\nu}{c} = \frac{h\nu'}{c} \cos\alpha + mV \cos\beta$$

$$(h\nu - h(\nu - \Delta\nu) + m_0c^2)^2 = (mc^2)^2$$

$$h^2(\Delta\nu)^2 + 2h\Delta\nu m_0c^2 + m_0^2c^4 = \frac{m_0^2c^4}{1 - \frac{V^2}{c^2}}$$

$$h^2(\Delta\nu)^2 + 2h\Delta\nu m_0c^2 = m_0^2c^4 \left(\frac{c^2}{c^2 - V^2} - 1 \right) = m_0^2c^4 \frac{V^2}{c^2 - V^2}$$

$$\sin \beta = \frac{h\nu'}{c} \frac{\sin \alpha}{mV}$$

$$\cos \beta = \frac{1}{mV} \left(\frac{h\nu}{c} - \frac{h\nu'}{c} \cos \alpha \right)$$

$$\sin^2 \beta + \cos^2 \beta = 1$$

$$1 = \frac{1}{m^2 V^2} \left[\frac{h^2 v'^2}{c^2} \sin^2 \alpha + \frac{h^2 v^2}{c^2} - \frac{2h v h v'}{c^2} \cos \alpha + \frac{h^2 v'^2}{c^2} \cos^2 \alpha \right]$$

$$m^2 V^2 c^2 = [h^2 v^2 + h^2 v'^2 - 2h^2 v v' \cos \alpha]$$

$$h^2 [(\Delta v)^2 + 2v(v - \Delta v)(1 - \cos \alpha)] = m_o^2 c^4 \frac{V^2}{c^2 - V^2}$$

$$h^2 (\Delta v)^2 + 2h \Delta v m_o c^2 = m_o^2 c^4 \left(\frac{c^2}{c^2 - V^2} - 1 \right) = m_o^2 c^4 \frac{V^2}{c^2 - V^2}$$

$$m_0 c^2 h \Delta \nu = h^2 \nu (\nu - \Delta \nu) (1 - \cos \alpha)$$

$$\frac{h}{m_0 c} (1 - \cos \alpha) = \frac{c \Delta \nu}{\nu (\nu - \Delta \nu)}$$

$$\Delta \lambda = \frac{h}{m_0 c} (1 - \cos \alpha)$$

$$\lambda_c = \frac{h}{m_0 c} \quad E(\lambda_c) = 511 \text{ keV}$$

$\lambda_c =$ komptonowska długość fali 0.024Å

WYPROWADZENIE WZORU COMPTONA II

$$E_e^2 = p_e^2 c^2 + m_e^2 c^4 \quad \text{Energia elektronu relatywistycznie}$$

$$(1) \quad \frac{hc}{\lambda} + m_e c^2 = \frac{hc}{\lambda'} + \sqrt{m_e^2 c^4 + p_e^2 c^2} \quad \text{Zasada Zachowania Energii}$$

$$p_{ey} = -\frac{h}{\lambda'} \sin \theta \quad \text{Z.Z. pędu OX i OY}$$

$$\frac{h}{\lambda} = p_{ex} + \frac{h}{\lambda'} \cos \theta$$

$$(2) \quad p_e^2 = p_{ex}^2 + p_{ey}^2$$

$$p_{ex} = \frac{h}{\lambda} - \frac{h}{\lambda'} \cos \theta$$

$$p_{ex}^2 = \frac{h^2}{\lambda^2} - 2 \frac{h^2}{\lambda \lambda'} \cos \theta + \frac{h^2}{\lambda'^2} \cos^2 \theta$$

$$p_{ey}^2 = \frac{h^2}{\lambda'^2} \sin^2 \theta$$

$$p_e^2 = \frac{h^2}{\lambda^2} - 2 \cos \theta \frac{h^2}{\lambda \lambda'} + \frac{h^2}{\lambda'^2}$$

$$h\left(\frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\lambda'}\right) + m_e c = \sqrt{m_e^2 c^2 + \frac{h^2}{\lambda^2} - 2 \cos \theta \frac{h^2}{\lambda \lambda'} + \frac{h^2}{\lambda'^2}}$$

Do (1) wstawiamy pe^{**2}

Upraszczamy dzieląc przez c

$$h^2\left(\frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\lambda'}\right)^2 + 2h\left(\frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\lambda'}\right)m_e c + m_e^2 c^2 = m_e^2 c^2 + \frac{h^2}{\lambda^2} - 2 \cos \theta \frac{h^2}{\lambda \lambda'} + \frac{h^2}{\lambda'^2}$$

$$\frac{h^2}{\lambda^2} - \frac{2h^2}{\lambda \lambda'} + \frac{h^2}{\lambda'^2} + \frac{2h(\lambda - \lambda')}{\lambda \lambda'} m_e c + \frac{h^2}{\lambda'^2} = ..$$

$$-\frac{2h^2}{\lambda \lambda'} + 2m_e c h \frac{\lambda' - \lambda}{\lambda \lambda'} = -2 \cos \theta \frac{h^2}{\lambda \lambda'} \quad / \frac{\lambda \lambda'}{2m_e c h}$$

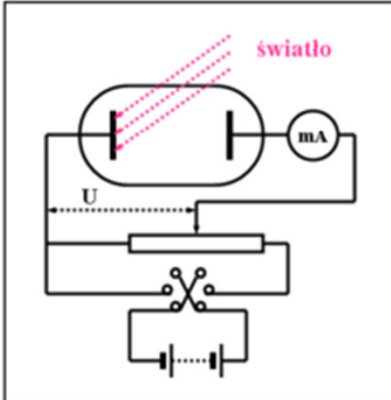
$$\lambda' - \lambda = \frac{h}{m_e c} (1 - \cos \theta)$$

Otrzymujemy wzór COMPTONA

ZJAWISKO FOTOELEKTRYCZNE


E-STUDIA INFORMATYCZNE


zjawisko fotoelektryczne



Philippe Lenard:

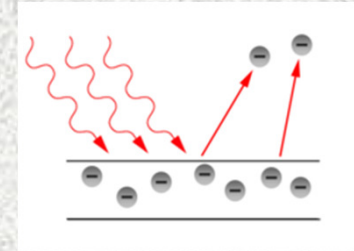
- próżnia (przewodnictwo niejonowe)
- ładunek ujemny (w polu magn.)
- pomiar $e/m \rightarrow$ elektrony
- częstość progowa $\nu > 10^{15}$ Hz



 1905

Philipp von Lenard (1862-1947)

Efekt fotoelektryczny



Równanie Einsteina

$$h\nu = W + E_{k \max}$$

E-STUDIA INFORMATYCZNE

równanie fotoelektryczne

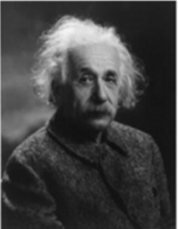
Planck: $E_f = h\nu$ (h – stała Plancka)

Einstein: $h\nu = W + \frac{1}{2} m_e v^2$

energia padającego fotonu

energia kinetyczna elektronu (maksymalna)

praca wyjścia elektronu z metalu



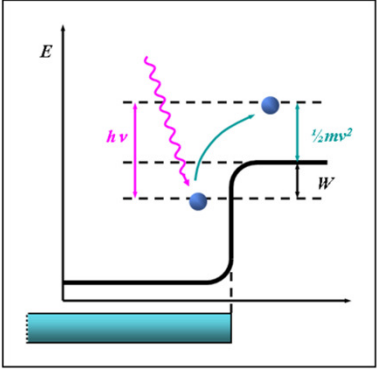
1921

częstotliwość progowa: $\nu_p = W/h$

Albert Einstein (1879-1955)

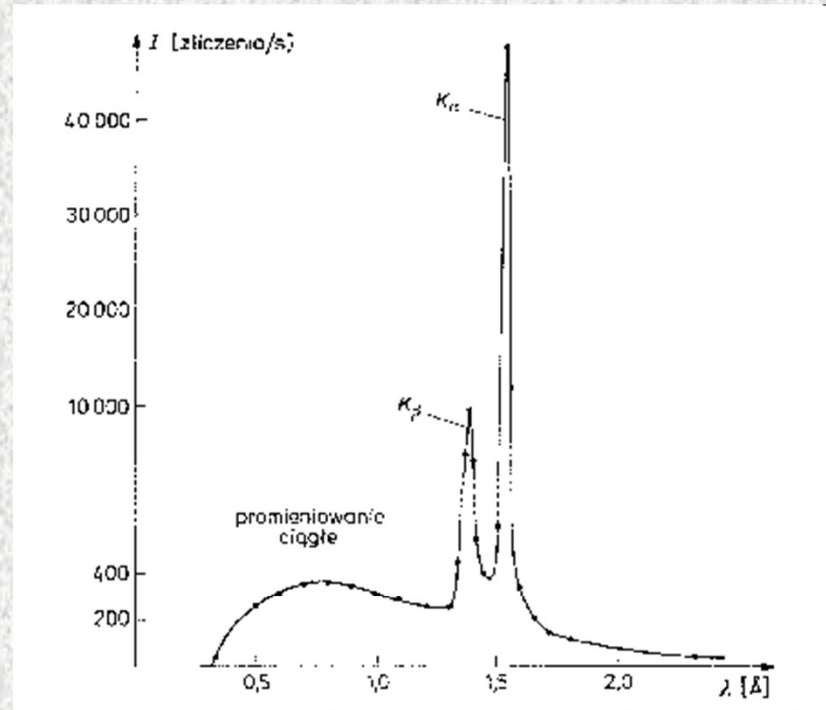
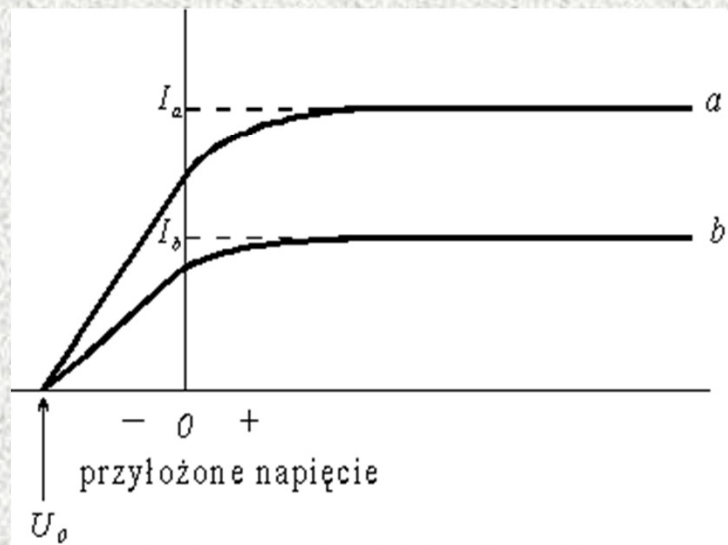
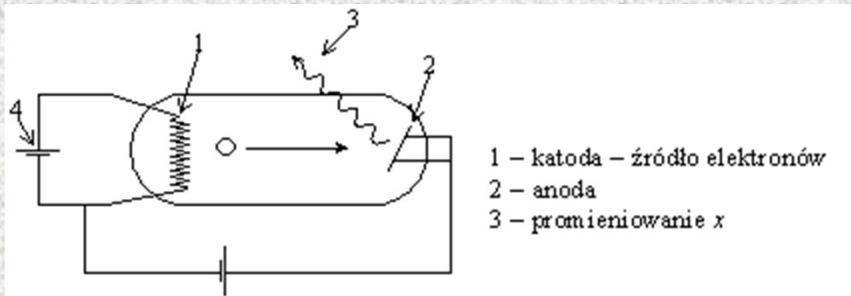
E-STUDIA INFORMATYCZNE

bilans energetyczny



$h\nu = W + \frac{1}{2} m_e v^2$

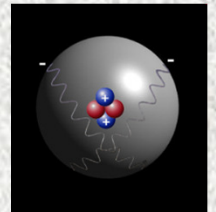




Widmo charakterystyczne
i ciągłe dla lampy rentgenowskiej

Zależność natężenia prądu I od
Natężenia światła padającego na fotokomórkę

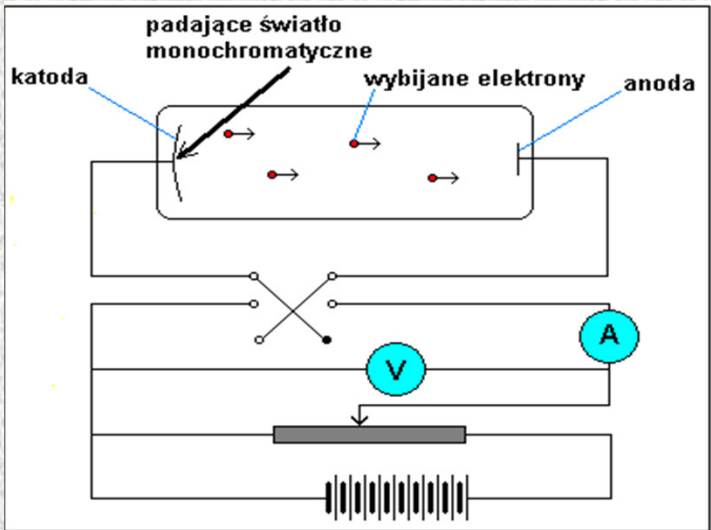
$$\frac{hc}{\lambda_{gran}} = W$$



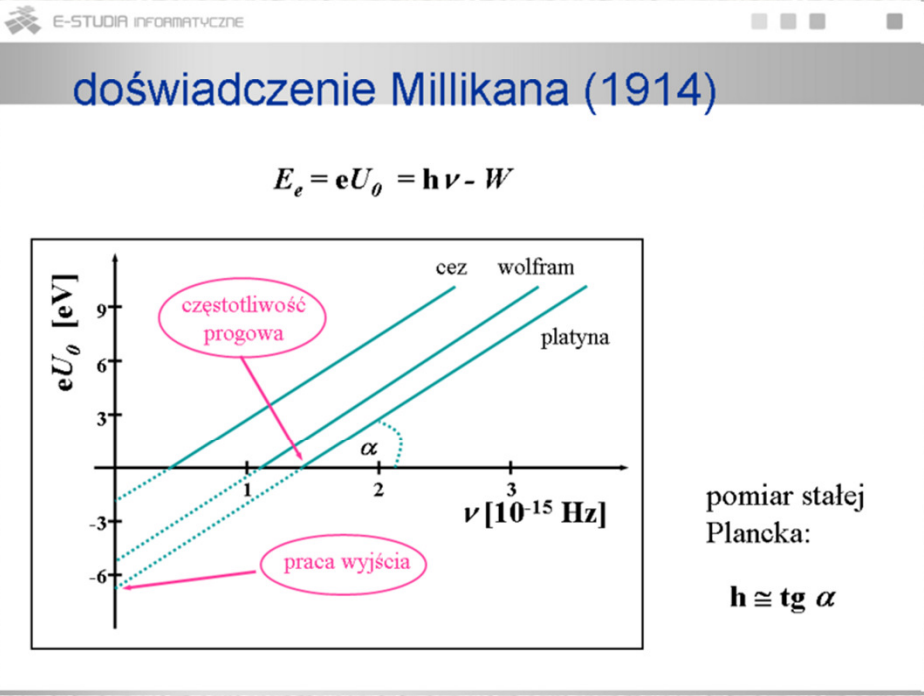
DOŚWIADCZENIE MILLIKANA 1914

Wyznaczanie napięcia hamowania dla różnych energii promieniowania i różnych metali

$$eU_{ham} = \frac{m_e V_{max}^2}{2}$$

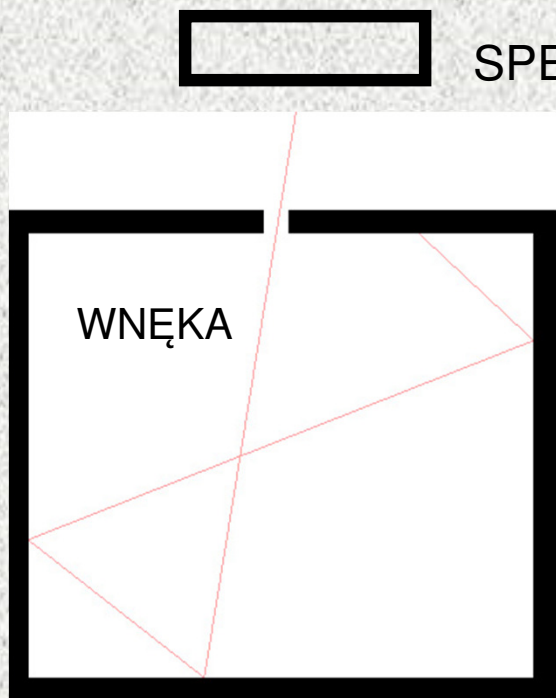


Schemat układu doświadczalnego do badania zjawiska fotoelektrycznego



$$h/e = \text{tg } \alpha$$

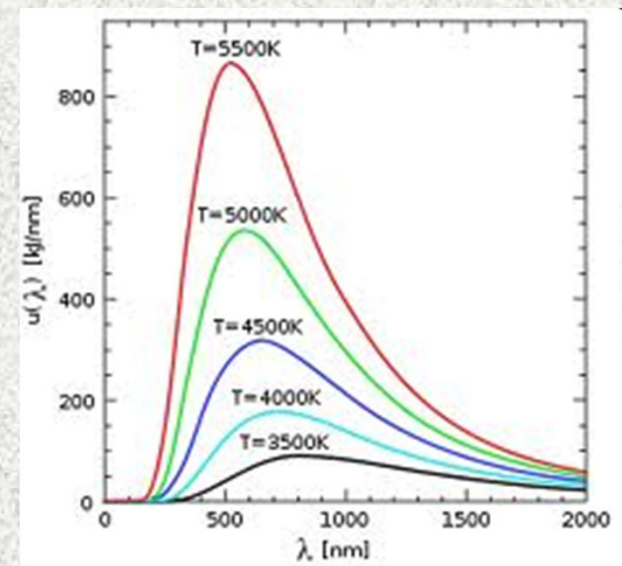
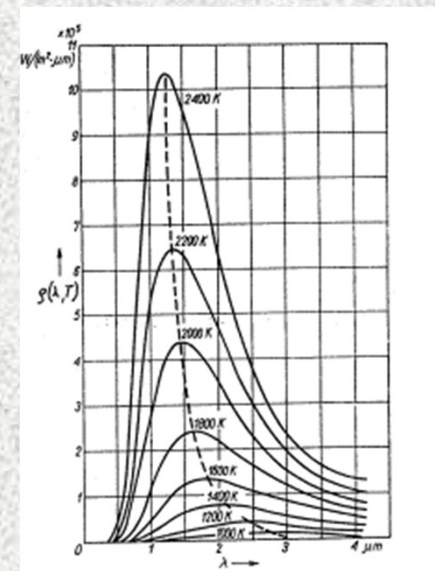
Promieniowanie ciała doskonale czarnego



SPEKTROMETR

POMIAR ENERGII
PROMIENIOWANIA

Ciało doskonale czarne – ciało którego zdolność absorbcyjna jest równa 1 dla każdej długości fali.



SPEKTRALNA ZDOLNOŚĆ ABSORBCYJNA - stosunek energii Absorbowanej w danym zakresie spektralnym do strumienia energii padającej na daną powierzchnię w tym samym zakresie.

$$a_{\lambda} = \frac{\Delta\Phi_{\lambda}}{\Delta\Phi_{o\lambda}}$$

SPEKTRALNA ZDOLNOŚĆ EMISYJNA – stosunek wartości emitowanego strumienia energii do wielkości powierzchni i przedziału długości emitowanych fal

$$r_{\lambda} = \frac{\Delta R_{\lambda}}{\Delta S \Delta \lambda}$$

Spektralna zdolność emisyjna jest funkcją temperatury i długości fali

PRAWO KIRCHOFFA- stosunek spektralnej zdolności emisyjnej do Spektralnej zdolności absorbcyjnej jest dla wszystkich ciał jednakowy -równy zdolności emisyjnej ciała doskonale czarnego.

WZÓR RAYLEIGH'A

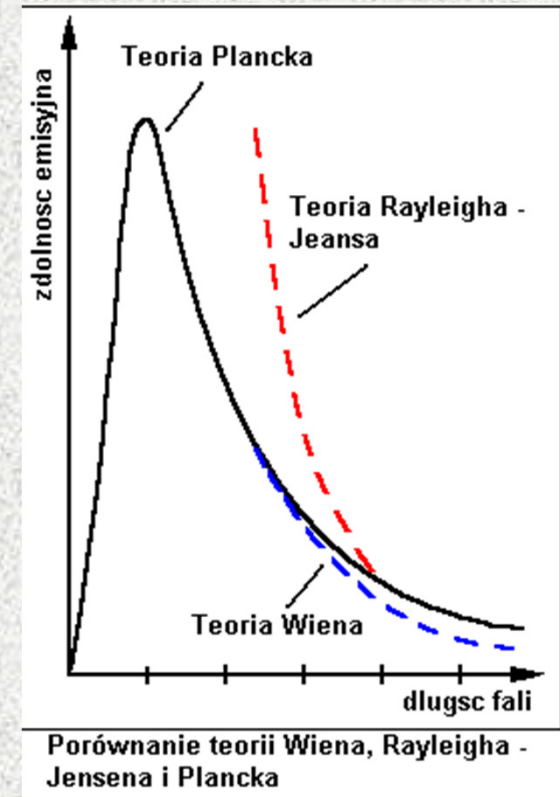
$$r(\lambda, T) = \frac{ckT}{\lambda^4}$$

WZÓR WIENA

$$r(\lambda, T) = \frac{C_1}{\lambda^5} \cdot \frac{1}{e^{\frac{C_2}{\lambda T}}}$$

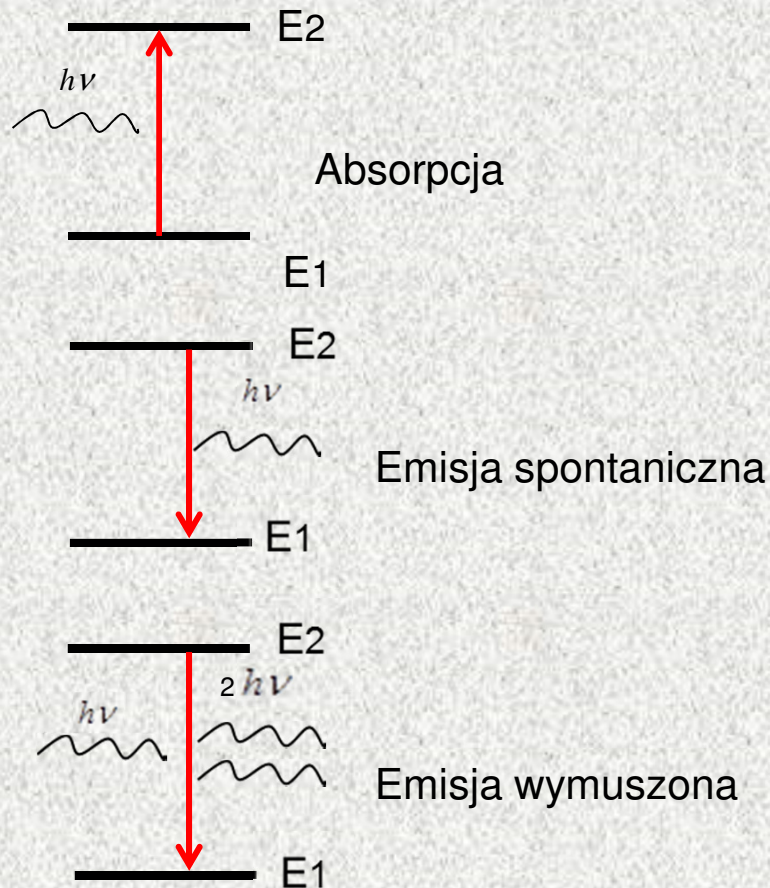
WZÓR PLANCKA

$$r(\lambda, T) = \frac{2\pi c^2}{\lambda^5} \frac{h}{e^{\frac{hc}{\lambda kT}} - 1}$$



WYPROWADZENIE WZORU PLANCKA

EINSTEIN



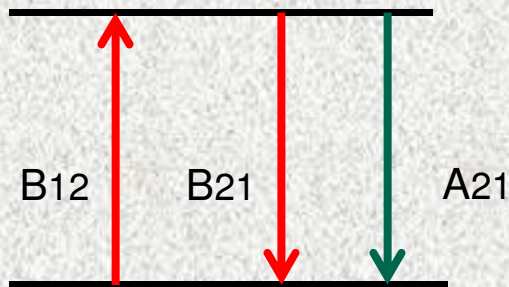
Mamy układ złożony z N atomów

N_1 atomów znajduje się na poziomie E_1

N_2 atomów znajduje się na poziomie E_2

Stan równowagi termodynamicznej

Oddziaływanie z polem promieniowania
Możliwe na drodze emisji lub absorpcji dyskretnych kwantów gamma o energii $h\nu = E_2 - E_1$



$u(\nu)$ - gęstość energii
pola promieniowania

N_1, N_2 - liczba obsadzeń poziomów
energetycznych E_1, E_2
Wg statystyki Boltzmann

B_{12} współczynnik Einsteina
Miara prawdopodobieństwa
absorpcji na sek i u

$$dN_{12} = B_{12}u(\nu)N_1 dt$$

$$dN_{21}' = A_{21}N_2 dt$$

$$dN_{21}'' = B_{21}u(\nu)N_2 dt$$

$$dN_{12} = dN_{21}' + dN_{21}''$$

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{B_{12}u(\nu)}{A_{21} + B_{21}u(\nu)}$$

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{e^{-E_2/kT}}{e^{-E_1/kT}} = e^{-(E_1-E_2)/kT} = e^{-h\nu/kT}$$

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12}e^{h\nu/kT} - B_{21}}$$

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12}(e^{h\nu/kT} - 1)}$$

Wyznaczanie stałych A_{21} i B_{12}
z warunków granicznych

1. T dąży do nieskończoności to $u(\nu)$
też dąży do nieskończoności

$$B_{12} = B_{21}$$

2. Dla małych częstotliwości obowiązuje prawo R-J

$$u(\nu) = \frac{8\pi\nu^3 kT}{c^3}$$

$$\exp(h\nu / kT) = 1 + h\nu / kT \dots\dots$$

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12}} \frac{kT}{h\nu}$$

$$h\nu \ll kT$$

$$\frac{A_{21}}{B_{12}} = \frac{8\pi h\nu^3}{c^3}$$

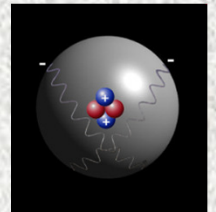
$$u(\nu) = \frac{8\pi h\nu^3}{c^3} \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1}$$

WZÓR PLANCKA – zdolność emisyjna ciała doskonale czarnego

ZAL. Promieniowanie elektromagnetyczne jest emitowane i absorbowane w postaci osobnych porcji energii ,wielokrotności porcji $E=h\nu$

$$r(\lambda, T) = \frac{2\pi c^2}{\lambda^5} \frac{h}{\left[e^{\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right)} - 1 \right]}$$

$$r(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{\left(e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1 \right)}$$



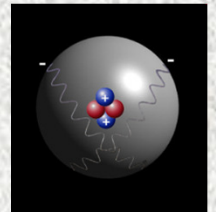
PRAWO STEFANA – BOLTZMANA

$$R(\nu) = \rho T^4$$

$R(\nu)$ - całkowita emitowana energia na jednostkę objętości w jednostkowym czasie

$$R_\nu = \int_0^\infty r_\nu d\nu = \int_0^\infty \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \frac{h\nu}{e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1} d\nu$$

$$r(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{\left(e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1 \right)}$$



$$R_\nu = \frac{8\pi h}{c^3} \int_0^\infty \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1} d\nu$$

$$x = \frac{h\nu}{kT}$$

$$\nu = \frac{xkT}{h}$$

$$d\nu = \frac{kT}{h} dx$$

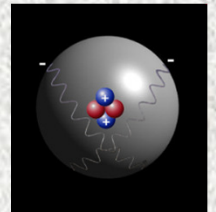
$$\nu^3 d\nu = x^3 \frac{k^4 T^4}{h^4} dx$$

$$R(x) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{k^4 T^4}{h^4} \int_0^\infty \frac{x^3}{e^x - 1} dx$$



$$\frac{\pi^4}{15}$$

$$R = \frac{8\pi^5 k^4 T^4}{15c^3 h^3} = \sigma T^4$$



PRAWO WIENA $\lambda T = \text{const}$

$$\frac{dr(\nu)}{d\nu} = 0$$

$$r(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{\left(e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1 \right)}$$

$$x = \frac{h\nu}{kT}$$

$$3(e^x - 1) - xe^x = 0$$

$$\nu = \frac{xkT}{h}$$

$$\frac{c}{\lambda} = \frac{xkT}{h}$$

$$\lambda T = \frac{ch}{xk} = \text{const} = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ mK}$$

