

I.2 Promieniowanie Ciała Doskonale Czarne

CIAŁO DOSKONALE CZARNE (CDCz)

CDCz jest to takie ciało, którego zdolność absorpcyjna $a(\lambda, T)$ nie zależy od długości fali i wynosi 100%.

Promieniowanie CDCz o temperaturze T : interesuje nas promieniowanie e-m pozostające w **równowadze** z CDCz (dla każdej długości fali tyle samo promieniowania jest emitowane co absorbowane).

Prawo Stefana- Boltzmannna

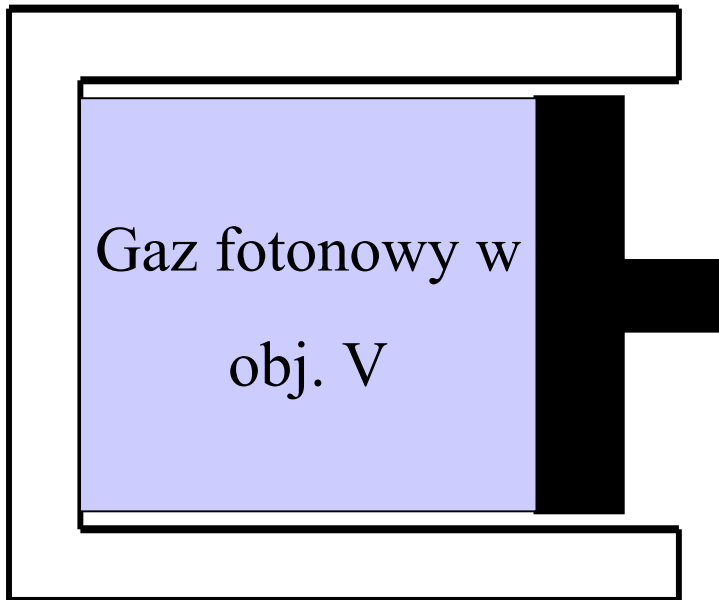
$$R(T) = \int d\lambda \cdot e(\lambda, T)$$

$$e(\lambda, T) = \frac{c}{4} u(\lambda, T)$$

$$R(T) = \sigma \cdot T^4$$

Doświadczalnie odkrył Stefan 1879, wyprowadzenie: Boltzmann 1884

Temperatura T



Promieniowanie elektromagnetyczne zamknięte w naczyniu o lustrzanych ściankach, zmiennej objętości V i temperaturze T .

Wyprowadzenie Boltzmannna:

Energia wewnętrzna: $U = Vu(T)$ ciśnienie: $p = \frac{u}{3}$
 I zasada termodynamiki: $dQ = dU + pdV$

Wniosek z
teorii
Maxwella



$$\text{Entropia: } dS = \frac{dQ}{T} = \frac{d(Vu) + pdV}{T} = \frac{udV + Vdu + \frac{1}{3} \cdot udV}{T} = \frac{\frac{4}{3} \cdot udV + V \frac{du}{dT} dT}{T},$$

Pamiętamy, że entropia jest funkcją stanu zmiennych (V, T) czyli jej różniczka jest zupełna:

$$dS = \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_T dV + \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V dT$$

Z zupełności różniczki wynika równość 2-gich pochodnych: $\frac{\partial^2 S}{\partial T \partial V} = \frac{\partial^2 S}{\partial V \partial T}$

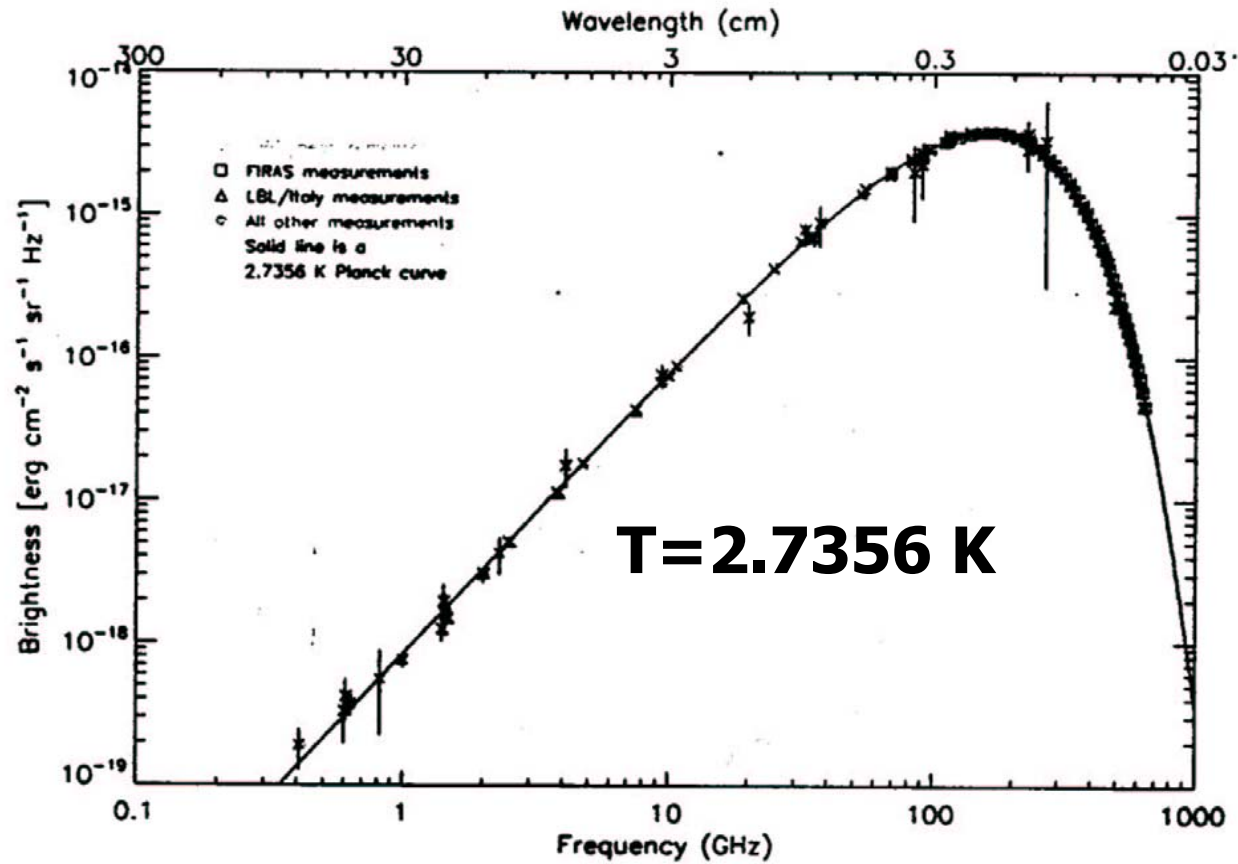
$$\frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{4u}{3T} \right) = \frac{\partial}{\partial V} \left(\frac{V}{T} \frac{\partial u}{\partial T} \right), \quad \text{co daje nam: } \frac{1}{3} \cdot \frac{du}{dT} = \frac{4}{3} \cdot \frac{u}{T}, \quad \text{czyli } \frac{du}{u} = 4 \frac{dT}{T}.$$

$$u(T) = \int_0^{\infty} d\lambda \cdot u(\lambda, T) = \sigma' \cdot T^4$$

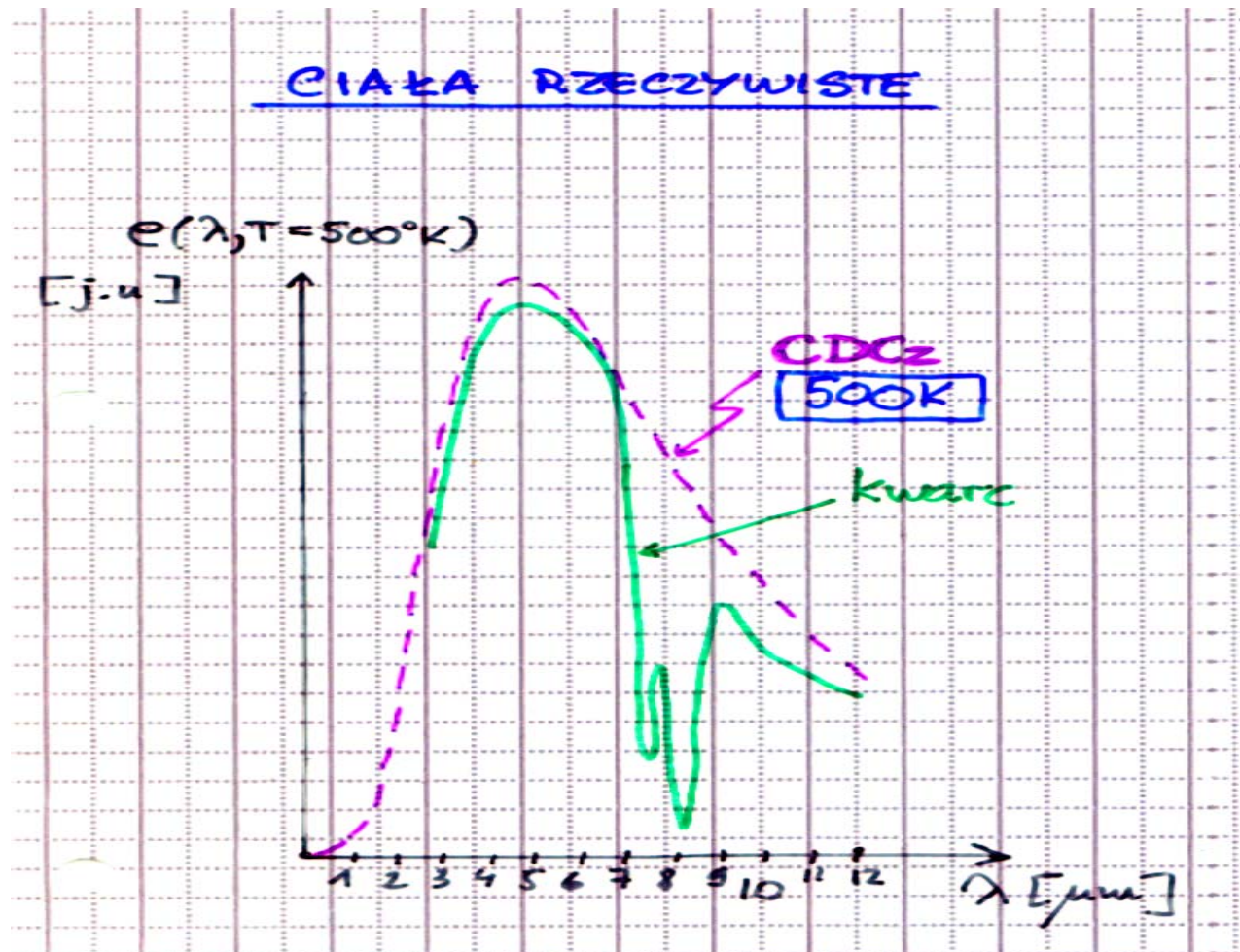
$$R(T) = \int d\lambda \cdot \frac{c}{4} u(\lambda, T) = \sigma \cdot T^4$$

Przykład widma $CDCz$

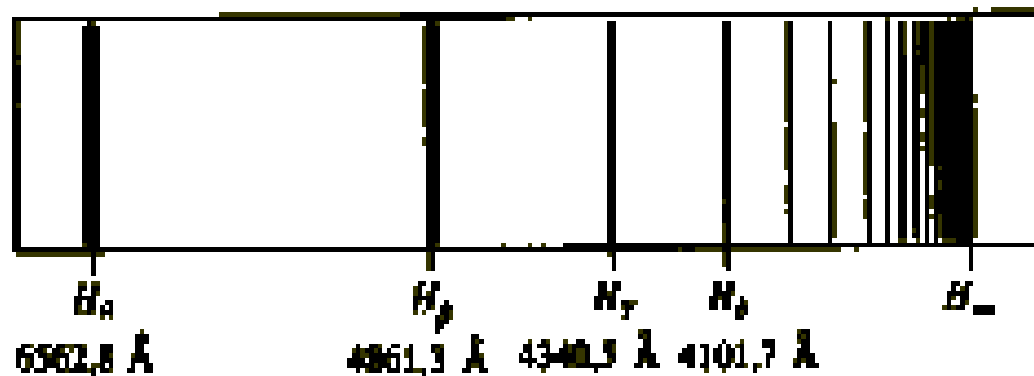
Kosi



Zdolność emisyjna kwarcu

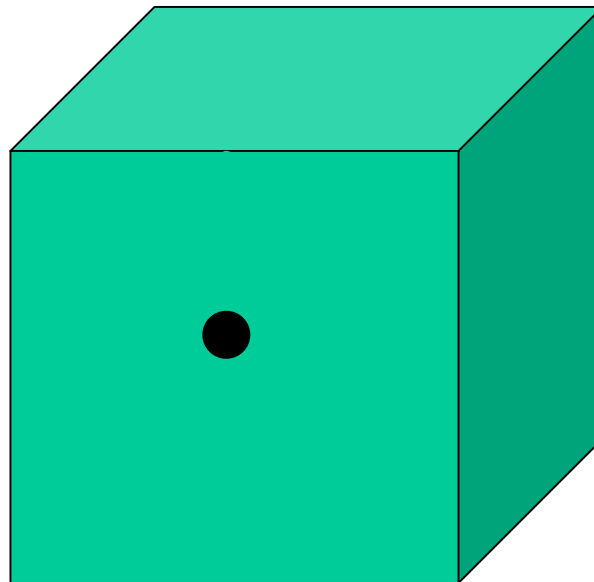


Pamiętajmy, że oprócz widm ciągłych ciała promieniują widma liniowe, pasmowe etc. Przykładem są serie widmowe atomów wodoru. Seria Balmera czyli przejścia z różnych poziomów do poziomu o $n=2$



Model CDCz: wnęka z promieniowaniem

Wewnątrz wnęki – e-m fale stojące z węzłami na ściankach wnęki.



krawędź a

CDCz i wnioski z prawa Kirchhoffa

Z prawa Kirchhoffa:

$e(\lambda, T) = f(\lambda, T)$ bo $a(\lambda, T) = 1$ dla CDCz

Pamiętamy, że $e = (c/4) \cdot u$,

tak więc $u(\lambda, T) = (c/4) f(\lambda, T)$

Prawo Wiena

Wien udowodnił, że postać gęstości energii promieniowania CDCz jest następująca:

$u(\lambda, T)d\lambda = \left(\frac{F(\lambda \cdot T)}{\lambda^5} \right) d\lambda$, gdzie F - pewna uniwersalna funkcja

(inna niż f w prawie Kirchhoffa).

Dygresja: zamiana zmiennych $\lambda = \frac{c}{\nu}$ czyli $d\lambda = \left| -\frac{c}{\nu^2} \right| d\nu$

$$u(\nu, T)d\lambda = \frac{F(cT / \nu)}{(c / \nu)^5} \left| -\frac{c}{\nu^2} \right| d\nu = \frac{F(cT / \nu)}{c^4} \nu^3 d\nu$$

Rozkład Boltzmann

Najbardziej prawdopodobny rozkład liczb cząstek o danych energiach dla układu N cząstek w temperaturze T :

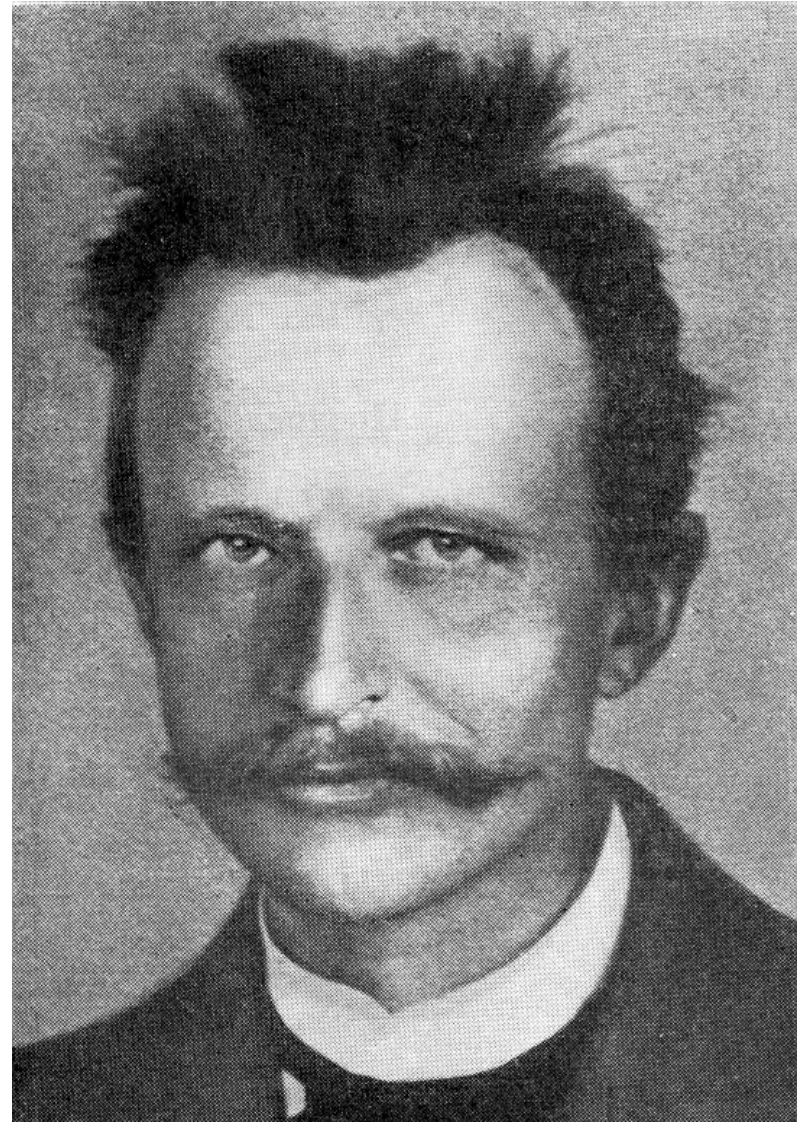
$$N(E) dE = \frac{N}{Z} e^{-\frac{E}{kT}} g(E) dE$$

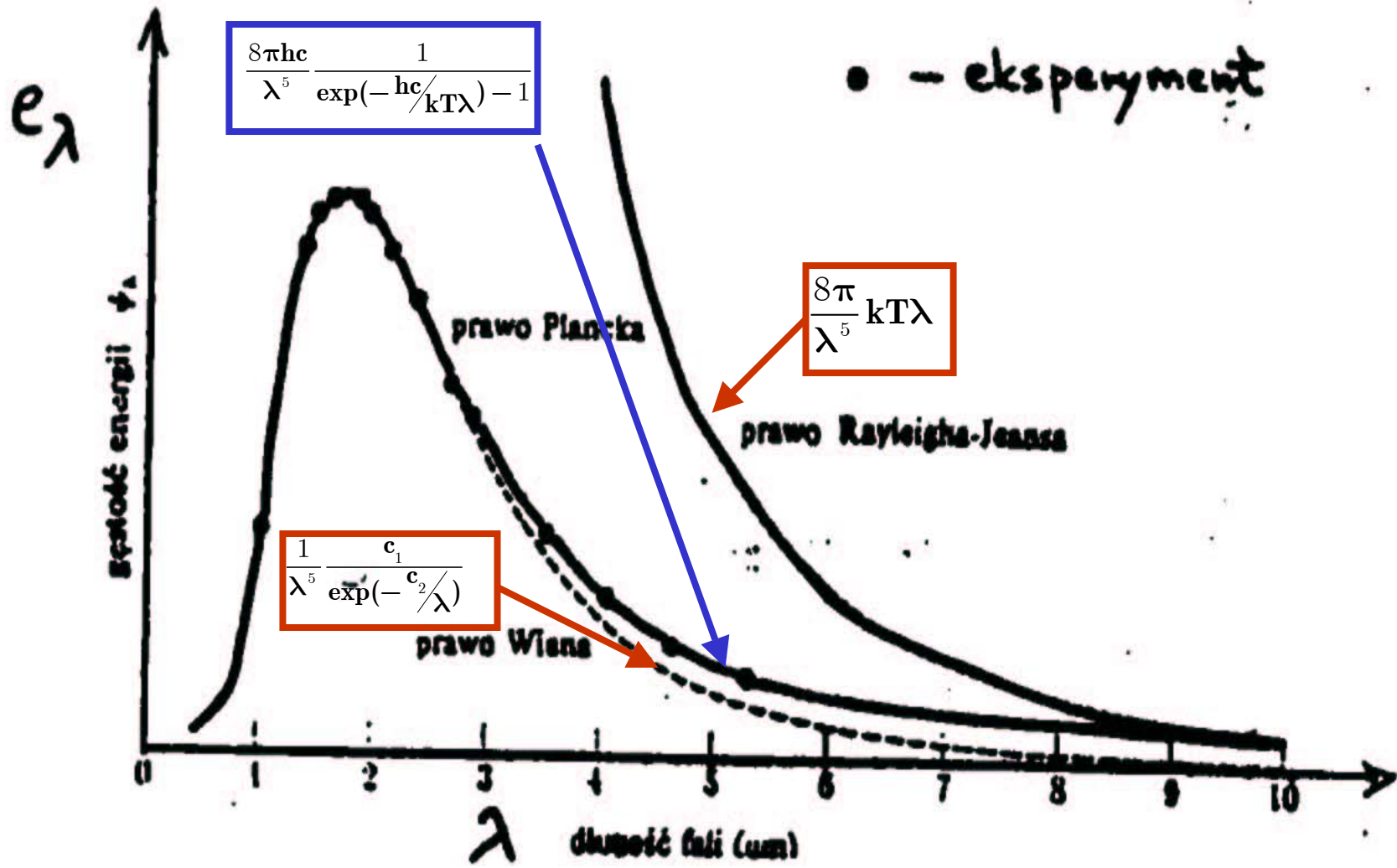
gdzie normalizacja dana jest przez:

$$Z = \int_{-\infty}^{\infty} g(E) e^{-\frac{E}{kT}} dE \quad \text{i} \quad N = \int N(E) dE$$

Funkcja $g(E)$ jest gęstością stanów o danej energii E .

Max Planck ok. roku
1900





Wzór empiryczny Plancka

$$u(\lambda, T) d\lambda = \frac{c_1}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{c_2}{\lambda T}} - 1} d\lambda$$

Wzór Plancka

$$u(\lambda, T) d\lambda = \frac{8 \pi h c}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda kT}} - 1} d\lambda$$

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

Dalsze badania: znalezienie postaci $f(\lambda T)$ ze wzoru Wiena

Metoda:

- Wnęka z promieniowaniem o obj. V jest dobrym modelem CDCz.
- Można łatwo obliczyć liczbę fal stojących o częstotliwości ν (czy też długości fali λ): $N(\nu) = n(\nu) \cdot V$
- Średnia energia fal o określonej częstotliwości ν : $\langle E(\nu, T) \rangle$; obliczenia wymagają znajomości rozkładu Boltzmann'a i są nieco bardziej złożone.
- Klasycznie, na gruncie falowej teorii promieniowania e-m energia fali nie zależy od ν , a tylko od amplitudy (natężenia) fali. Wtedy $\langle E(\nu, T) \rangle = \langle E(T) \rangle$.

Ostatecznie

$$u(\nu, T) d\nu = n(\nu) \langle E(\nu, T) \rangle d\nu$$

Obliczenie $N(\nu)$ i $n(\nu) = N(\nu) / V$ (Rayleigh-Jeans)

Będziemy badali e-m fale stojące we wnęce CDCz. Przyjmiemy dla prostoty rachunków, że wnęka jest sześcianem o krawędzi a i objętości $V=a^3$. Na ściankach wnęki fale e-m mają węzły, co narzuca warunki periodyczności tj. całkowitą liczbę $\lambda/2$ na odległości a .

Dla fali o wektorze falowym \vec{k} ($k=2\pi/\lambda$) możemy napisać:

$$\begin{aligned} k_x &= k \cos \alpha & \lambda_x / 2 &= \lambda / 2 \cos \alpha \\ k_{yx} &= k \cos \beta & \lambda_y / 2 &= \lambda / 2 \cos \beta \\ k_z &= k \cos \gamma & \lambda_z / 2 &= \lambda / 2 \cos \gamma \end{aligned}$$

Warunki periodyczności:

$$\frac{2a}{\lambda_x} = n_x, \quad \frac{2a}{\lambda_y} = n_y, \quad \frac{2a}{\lambda_z} = n_z,$$

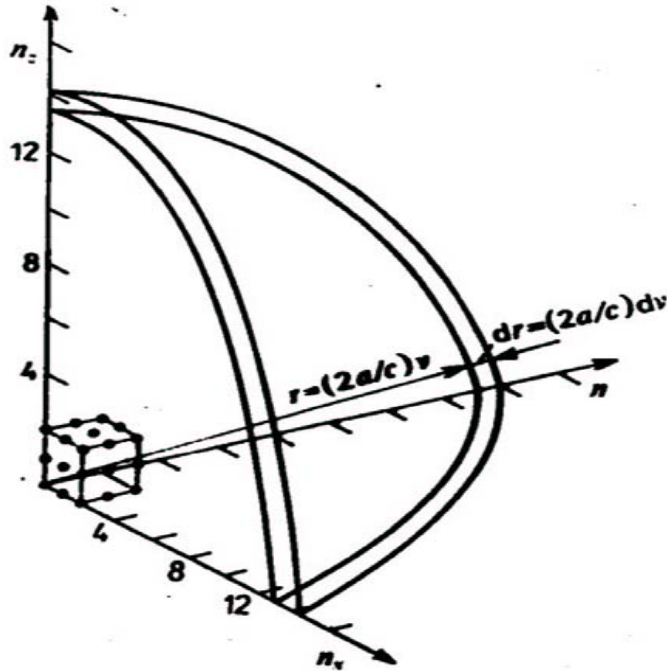
Wynika stąd, że:

$$\left(\frac{2a}{\lambda}\right)^2 (\cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma) = n_x^2 + n_y^2 + n_z^2$$

Ponieważ cosinusy kierunkowe dodają się w kwadratach do jedynki dostajemy ostatecznie:

$$\frac{2a}{\lambda} = \sqrt{n_x^2 + n_y^2 + n_z^2}$$

Całkowanie w przestrzeni węzłów



$$\mathbf{r} = \left(\frac{2a}{c} \right) \nu = \sqrt{\mathbf{n}_x^2 + \mathbf{n}_y^2 + \mathbf{n}_z^2}$$

$$\mathbf{r}^2 d\mathbf{r} = \frac{1}{3} d(\mathbf{r}^3) = \frac{1}{3} \left(\frac{2a}{c} \right)^3 3\nu^2 d\nu$$

$$\mathbf{r}^2 d\mathbf{r} = \left(\frac{2a}{c} \right)^3 \nu^2 d\nu$$

Ile fal o częstościach pomiędzy ν a $\nu+d\nu$ i różnych kierunkach wektorów falowych znajduje się we wnętrzu CDCz?

Należy policzyć liczbę węzłów w 1/8 warstwy kulistej o promieniu $r = \frac{2a}{c}\nu$ i grubości dr w przestrzeni węzłów n_i .

Wprowadźmy gęstość węzłów $N'(r)$

$$\text{Liczba węzłów} : \frac{4\pi r^2 N'(r) dr}{8} = \frac{\pi r^2 N'(r) dr}{2}$$

$$\text{Zamieniamy zmienne} : r^2 dr = \left(\frac{2a}{c}\right)^3 \nu^2 d\nu$$

Wobec tego liczba fal stojących o jednej polaryzacji w przedziale częstości $[\nu, \nu+d\nu]$ wynosi:

$$N(\nu)d\nu = N'(r)dV = \left(\frac{2a}{c}\right)^3 \frac{\pi}{2} \nu^2 d\nu, \text{ zaś uwzględniając obie polaryzacje: } N(\nu)d\nu = \frac{8\pi a^3}{c^3} \nu^2 d\nu$$

Ostatecznie gęstość fal stojących:

$$n(\nu)d\nu = \frac{N(\nu)d\nu}{V} = \frac{8\pi}{c^3} \nu^2 d\nu$$

Obliczenie średniej energii $\langle E(\nu) \rangle$

Rozkład liczby cząstek w funkcji ich energii dany jest rozkładem Boltzmann'a:

$$N(E, T) = \frac{N}{Z} e^{-E/kT} \quad \text{gdzie } Z(T) = \int_0^{\infty} \exp(-E/kT) dE$$

$$\text{Średnia energia } \langle E(T) \rangle = \frac{\int N(E, T) \cdot E dE}{N}$$

Rayleigh - Jeans:

Średnia energia promieniowania e-m CDCz nie zależy od częstości

i

dla każdej wartości częstości wynosi $\langle E(T) \rangle = kT$.

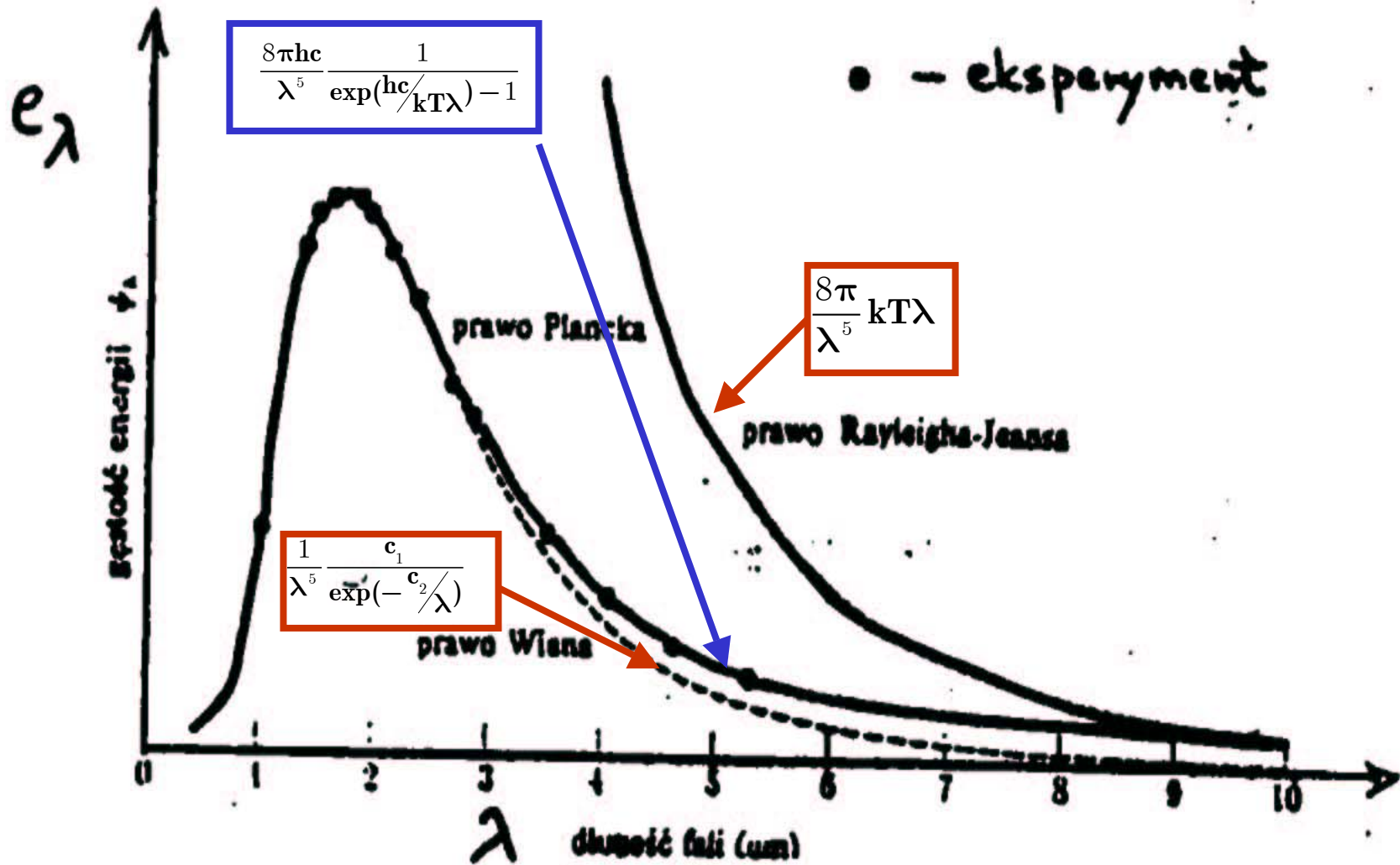
Wobec tego gęstość energii promieniowania wg. R-J wynosi:

$$u(\nu, T) d\nu = n(\nu) \cdot \langle E(T) \rangle d\nu = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot kT \cdot d\nu$$

$$u(\lambda, T) d\lambda = \frac{8\pi\nu^2}{\lambda^5} \cdot kT \lambda \cdot d\lambda$$

Max Planck: Wzór R-J nie zgadza się z danymi doświadczalnymi opisanymi fenomenologicznym wzorem Plancka. Potrzebne inne założenia przy obliczaniu $\langle E(\nu, T) \rangle$:

- Atomy w ściankach to elementarne oscylatory, które pochłaniają i emitują energie $E_n = nh\nu$, $n=1,2,\dots$ Stała h jest uniwersalna.
- Liczba fal stojących jest taka sama jak w wyprowadzeniu R-J.



Obliczenie $\langle E(\nu, T) \rangle$ i $u(\nu, T)$ przez Plancka

$$\langle E(\nu, T) \rangle = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} E_n(\nu, T) \cdot P_n(\nu, T)}{\sum P_n(\nu, T)} = \frac{\sum nh\nu \cdot \exp(-nh\nu/kT)}{\sum \exp(-nh\nu/kT)} = -\frac{d}{d(1/kT)} \ln \left(\sum \exp(-nh\nu/kT) \right)$$

Wyrażenie w nawiasie pod logarytmem jest sumą postępu geometrycznego z $q = \exp(-h\nu/kT)$:

$$\begin{aligned} \langle E(\nu, T) \rangle &= -\frac{d}{d(1/kT)} \ln \frac{1}{1 - \exp(-h\nu/kT)} = h\nu \frac{\exp(-h\nu/kT)}{(1 - \exp(-h\nu/kT))^2} (1 - \exp(-h\nu/kT))(-1) = \\ &= \frac{h\nu}{\exp(h\nu/kT) - 1} \end{aligned}$$

Ostatecznie :

$$u(\nu, T)d\nu = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \frac{h\nu}{\exp(h\nu/kT) - 1} d\nu \quad \text{lub} \quad u(\lambda, T)d\lambda = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{\exp(hc/kT\lambda) - 1} d\lambda$$