

---

## 14. PRAWO STEFANA-BOLTZMANNA. PRAWO WIENA.

---

### PRAWO STEFANA-BOLTZMANNA

$$\text{do fotonów: } \bar{p} = \frac{1}{3} \frac{E}{V}$$

Dla fotonów nie jest zachowana liczba cząstek i w związku z tym ciśnienie nie zależy od objętości: (fotonu tworzą się lub znikają na ściankach naczynia):

$$T = \text{const} \Rightarrow p = \text{const}$$

$$3pV = E$$

$$\begin{cases} dE = 3pdV + \overbrace{3Vdp}^{=0} = 3pdV \\ dE = TdS - pdV \end{cases} \Rightarrow 4pdV = TdS$$

$$\frac{4p}{T} = \frac{dS}{dV} \Big|_T = \left( \frac{\partial p}{\partial T} \right)_V$$

$$\frac{4p}{T} = \frac{dp}{dT} \Big|_R \Rightarrow \frac{4dT}{T} = \frac{dp}{p} \Rightarrow \ln(p) = 4\ln(T) + C(V)$$

$$p = CT^4$$

$$E = 3pV = 3CT^4 \cdot V$$

$$\frac{E}{V} = \sigma T^4 \quad \text{prawo Stefana (1879 r)}$$

$$\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \frac{W}{m^2 K^4} \quad \text{—stała Stefana-Boltzmannna}$$

## Prawo Wiena

Rozkład Plancka

$$\rho(\nu) d\nu = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \frac{h\nu}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT}\right) - 1} d\nu$$

$$\nu = \frac{c}{\lambda} \quad \Rightarrow \quad d\nu = -\frac{c}{\lambda^2} d\lambda; \quad \rho(\lambda) d\lambda = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right) - 1} d\lambda$$

$$\frac{d\rho}{dT} = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{d}{d\lambda} \left[ \lambda^5 \left( \exp\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right) - 1 \right) \right] = 0$$

$$\text{Jeżeli: } \alpha \equiv \frac{hc}{\lambda kT} \quad \text{to} \quad 5(e^\alpha - 1) = e^\alpha \alpha$$

Jest to równanie nieliniowe, którego rozwiązanie możemy znaleźć w następujący sposób:

$$\text{Jeżeli: } \alpha > 1 \quad \Rightarrow \quad e^\alpha \gg 1 \quad \Rightarrow \quad 5e^\alpha \approx e^\alpha \alpha \quad \Rightarrow \quad \alpha \approx 5$$

Dokładnie:  $\alpha \approx 4.966$ .

$$\text{Ostatecznie: } \lambda_{\max} = \frac{C}{T} = \frac{2898 \mu\text{m} \cdot \text{K}}{T}$$