

Teplotní záření

Záření - šíření energie prostorem

Záření vázané na látku - např. akustické záření

Záření, které není vázané na látku :

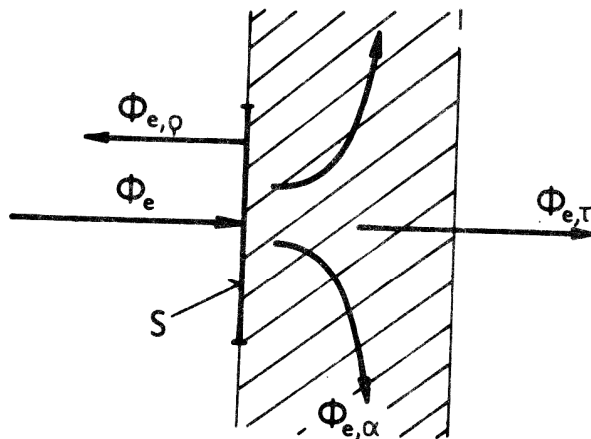
- částicové (korposkulární) : záření se přenáší formou kinetické energie letících částic.
- elektromagnetické : přenos energie formou elektromagnetického vlnění.

Pro elektromagnetické záření musí platit : $c = \lambda * f$

Popis teplotního záření :

- zářivý tok $\Phi_e = \frac{dW}{dt}$ W

- Intenzita vyzařování..... $H_e = \frac{d\Phi_e}{dS}$ W/m²



Obr. 4.2

..... je znázorněna
schematická situace, kdy celkový zářivý tok Φ_e dopadá na těleso, část z něj $\Phi_{e\rho}$ se od povrchu tělesa odráží, další část $\Phi_{e\alpha}$ se v tělese pohltí a část $\Phi_{e\tau}$ tělesem projde do okolního prostředí. Nyní lze tyto vlastnosti popsat následujícími součiniteli:

$$\rho = \frac{\Phi_{e\rho}}{\Phi_e} \quad \text{součinitel odrazivosti}$$

$$\tau = \frac{\Phi_{e\tau}}{\Phi_e} \quad \text{součinitel propustnosti}$$

$$\alpha = \frac{\Phi_{e\alpha}}{\Phi_e} \quad \text{součinitel pohltivosti}$$

Vzhledem k tomu, že

$\rho = 1$, což je absolutně /dokonale/ lesklé těleso - odráží veškerý dopadající zářivý tok

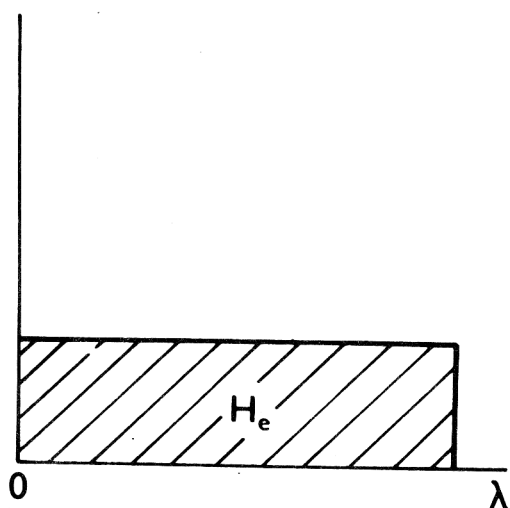
$\alpha = 1$, což je absolutně /dokonale/ černé těleso, které pohltí veškerý dopadající zářivý tok.

Vyzařovací zákony (zjednodušeně absolutně černé těleso)

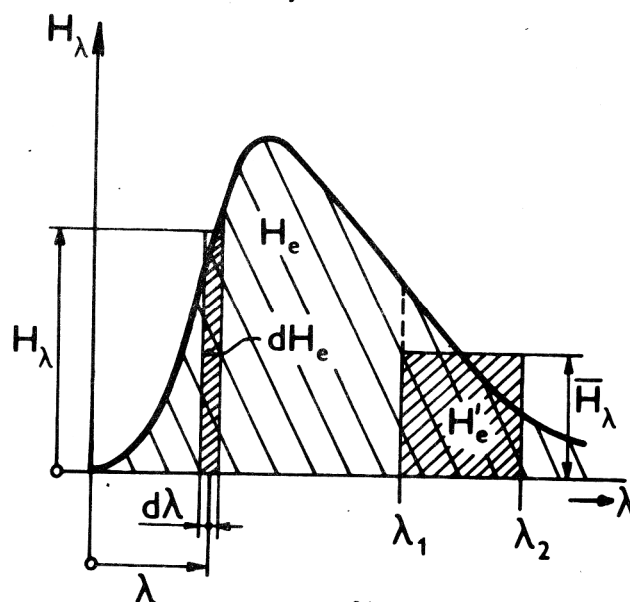
- první pokus (Kirchhoff, Stefan, Boltzmann 1859,1879)

$$H_o = f(T) \dots\dots H_o = C_o \left(\frac{T}{100} \right)^4 \dots\dots \text{intenzita vyzařování v celém intervalu } \langle 0, \lambda \rangle$$

Spektrální hustota intenzity vyzařování $H_\lambda = f(\lambda, T)$

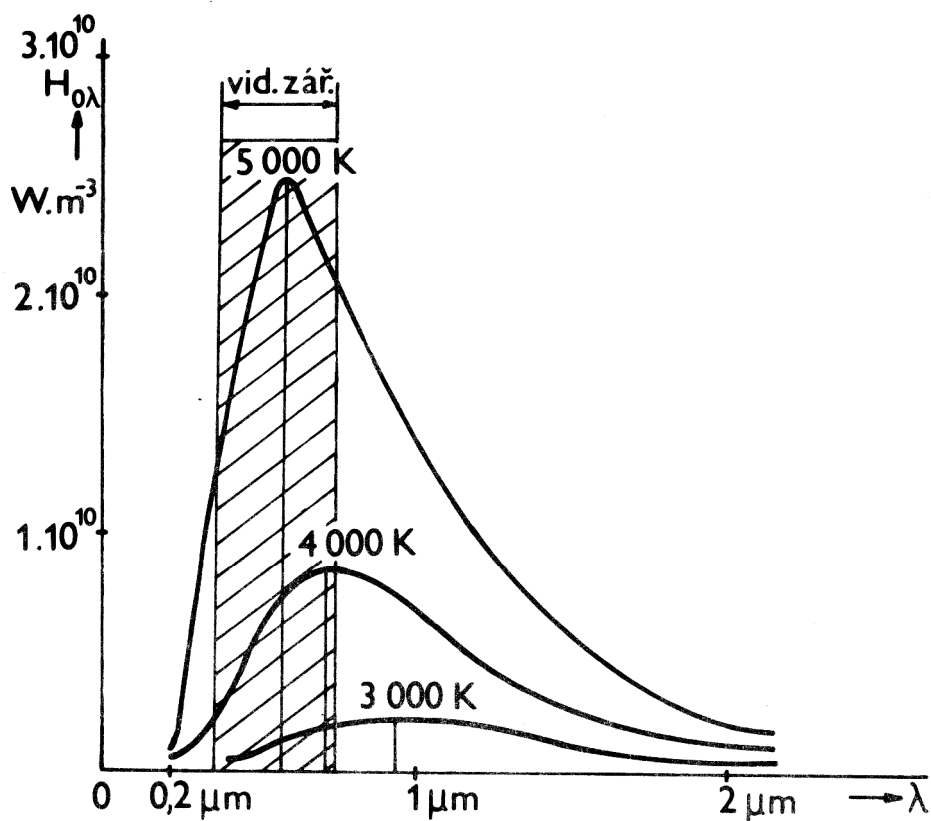


Obr. 4.4a/



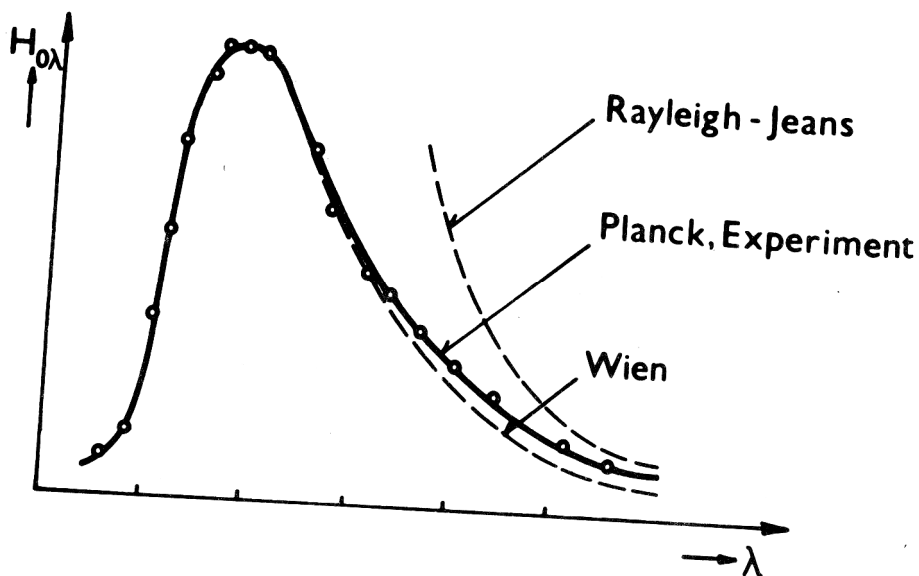
Obr. 4.4b/

Naměřeno pro černé těleso :



Jak najít matematickou funkci této křivky ?

Mnoho pokusů :



Výsledný tvar až Max Planck (1900) , kdy černé těleso nevyzařuje energii spojitě, ale po určitých kvantech $E = h \cdot f$

h ...Planckova konstanta $6,625 \cdot 10^{-34}$ J.s , položil tak základ kvantové fyziky.

Dodatky :

$$H_{0\lambda} = \frac{2 \pi h c^2}{\lambda^5 \left(e^{\frac{hc}{kT \lambda}} - 1 \right)}$$

Wienův zákon posunu (posunovací zákon)

$$\lambda_{\max} = \frac{b}{T} \quad b = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ m.K}$$