$u = \frac{Q}{V}$ 

u: Strahlungsenergiedichte [J/m³]

Q: Strahlungsenergie [J]

V: Volumen [m³]

Die aus der Öffnung eines Hohlraumstrahlers austretende Wärmestrahlung.

Für  $hf \gg kT$  gilt:

$$u_f(f,T) = \frac{8\pi f^3 h}{c^3} e^{-\frac{hf}{kT}}$$

Beschreibt die Frequenz- und Temperaturabhängigkeit der spektralen Strahlungsenergiedichte der Hohlraumstrahlung:

$$u_f(f,T) = \frac{8\pi f^2}{c^3} \frac{hf}{\exp\left(\frac{hf}{kT}\right) - 1}$$

Das Maximum von  $u_f(f,T)$  wird mit wachsender Temperatur zu höherer Photonenenergie verschoben, bei maximalem  $u_f$  gilt:

$$\lambda_{\max} = \frac{b}{T}$$
 $b = 2,898 \cdot 10^{-3} m \cdot K$  (Wiensche Konstante)

Für  $hf \ll kT$  gilt:

$$u_f(f,T) = \frac{8\pi f^2}{c^3} kT$$

Photonen lösen aus einem Material Elektronen aus.

Die Integration von  $u_f(f,T)$  über alle f ergibt den Gesamtstrahlungsfluss  $\Phi_{\rm ges}$  der von einer Fläche A emittierten Strahlung:  $\Phi_{\rm ges} = \sigma A T^4$ 

$$\sigma=5,671\cdot 10^{-6} rac{W}{m^2 K^4}$$
 (Stefan-Boltzmann-Konstante)