

## Ergänzung zum Übungsblatt 8

### Aufgabe 1: Hohlraumstrahlung

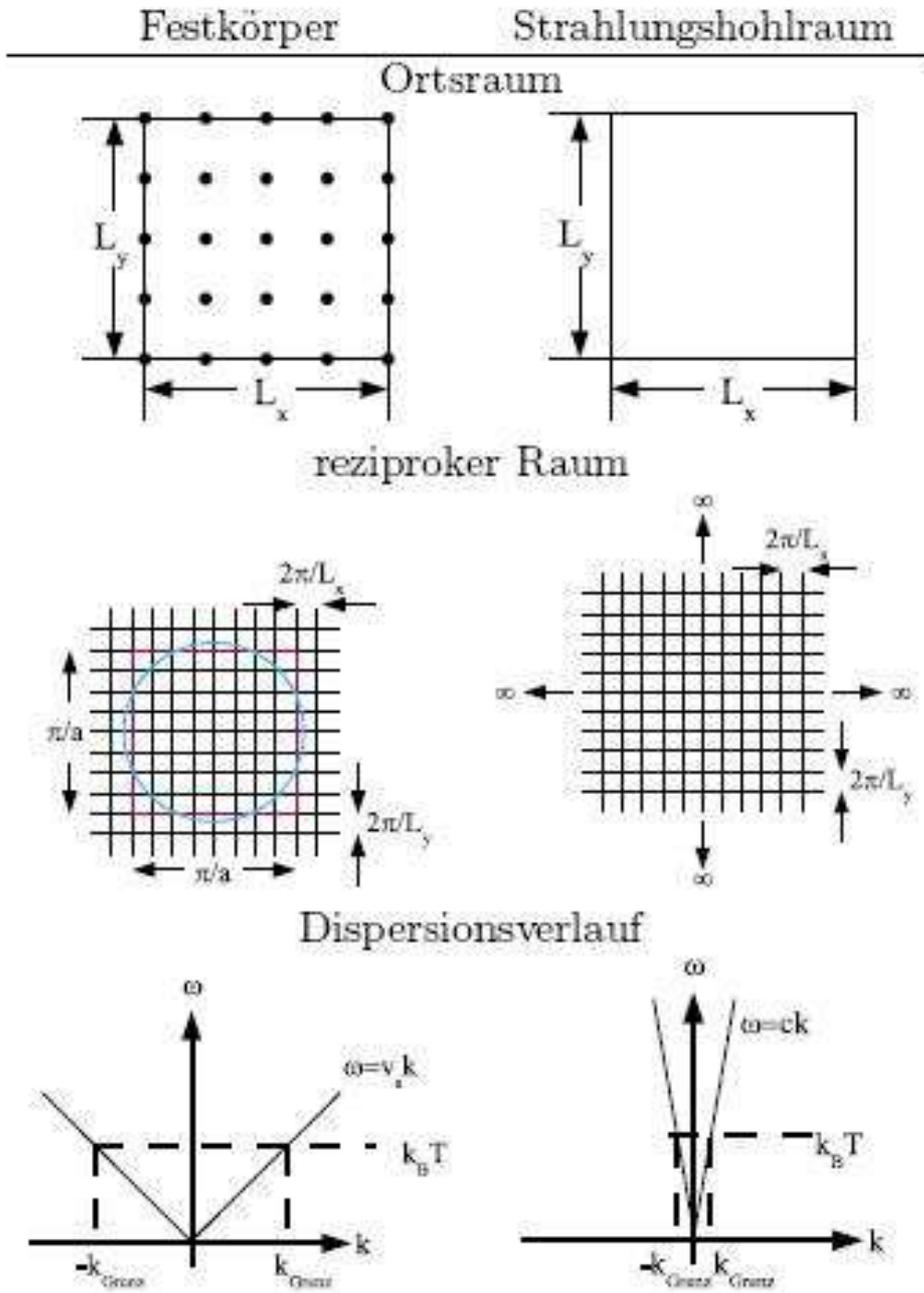
Energieinhalt eines Bose-Einstein-Gases bei Raumtemperatur und bei tiefen Temperaturen unter Vernachlässigung der Nullpunktsenergie:

$$\langle U \rangle = \sum_{\vec{k},s} \frac{\hbar\omega}{\exp\left(\frac{\hbar\omega_s(\vec{k})}{k_B T}\right) - 1}$$

s Polarisationszweige

	Festkörper (nur akust. Äste)	Strahlungshohlraum
Quanten	Phononen: Quanten des Ionen- auslenkungsfeldes	Photonen: Quanten des Strahlungsfeldes
Polarisations- richtungen	1 longitudinal +2 transversal (s=3)	2 transversal
Zahl der Zustände	nur Zustände innerhalb der 1. BZ haben phys. Bedeutung	Zahl der Zustände ist unbegrenzt
Dispersion	nur in der Debye Nähe- rung gilt der lin. und isotrope Zusammenhang $\omega(\vec{k}) = v_s k$	Es gilt streng ein lin. und isotroper Zusam- menhang $\omega(\vec{k}) = ck$
Summation der Zustände	$\sum_{\vec{k}} \rightarrow \int_{k=0}^{k_D} d^3k$	$\sum_{\vec{k}} \rightarrow \int_{k=0}^{\infty} d^3k$
Energieinhalt für $T \rightarrow 0$	Integration kann bis $\infty$ ausgedehnt werden $\langle U \rangle_{\text{FK}} = \frac{3V(k_B T)^4}{2\pi^2 \hbar^3 v_s^3} \cdot$ $\underbrace{\int_0^{\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx}_{\pi^4/15}$ $\langle U \rangle_{\text{FK}} = V \frac{\pi^2}{10} \frac{(k_B T)^4}{(\hbar v_s)^3}$	Man erhält das Stefan- Boltzmann-Gesetz $\langle U \rangle_{\text{SB}} = \frac{2V(k_B T)^4}{2\pi^2 \hbar^3 c^3}$ $\underbrace{\int_0^{\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx}_{\pi^4/15}$ $\langle U \rangle_{\text{SB}} = V \frac{\pi^2}{15} \frac{(k_B T)^4}{(\hbar c)^3}$
Energieinhalt bei hohen $T$ : $k_B T \gg \hbar\omega_D$	$\langle u \rangle_{\text{FK}} = 3nk_B T$ $= 3 \frac{N}{V} k_B T$	$\langle u \rangle_{\text{SB}}$ wie oben

Anschauliche Darstellung für 2 Dimensionen:



(x-Achse beim Dispersionsverlauf jeweils von  $-k_{\text{Grenz}}$  bis  $+k_{\text{Grenz}}$ )