

**Aufgabe 1.1 System mit einem Freiheitsgrad**

- a) Betrachte ein System mit einem Freiheitsgrad, das Zustände mit Energien  $E \in [0, \infty[$  annehmen kann. Die Wahrscheinlichkeit, dass sich das System bei der Temperatur  $T$  in einem Zustand mit Energie  $E$  befindet ist gegeben durch den Boltzmann-Faktor. Berechne den Erwartungswert für die Energie

$$\langle E \rangle_{\text{klass.}} = \frac{\int_0^\infty dE E e^{-\beta E}}{\int_0^\infty dE e^{-\beta E}}, \quad \text{mit } \beta = \frac{1}{kT}.$$

- b) Modifiziere obiges System dahingehend, dass nur mehr diskrete Energien  $E_n = \hbar\omega n$ ,  $n \in \mathbb{N}$  erlaubt sind. Wie ändert sich der Erwartungswert der Energie?

$$\langle E \rangle_{\text{quant.}} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} E_n e^{-\beta E_n}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta E_n}}$$

- c) Diskutiere die Grenzfälle hoher ( $kT \gg \hbar\omega$ ) und tiefer ( $kT \ll \hbar\omega$ ) Temperaturen.

**Aufgabe 1.2 Hohlraumstrahlung**

In der Geburtsstunde der Quantenmechanik gelang es Max Planck 1900 eine Vorhersage für die Energiedichte von thermischer elektro-magnetischer Strahlung zu machen. Wir wollen diesen physikalischen Meilenstein nun nachvollziehen.

Betrachte dazu einen kubischen Hohlraum mit Kantenlänge  $L$ . Im Inneren des Körpers befindet sich ein Strahlungsfeld im thermischen Gleichgewicht bei Temperatur  $T$ .

- a) Unter Annahme von Randbedingungen ( $\vec{E}_{\parallel} = 0$  auf dem Rand), welche Werte des Wellenvektors  $\vec{k}$  sind für die Moden im Inneren erlaubt? Berechne das Volumen pro Mode im Impulsraum.
- b) Fasse nun jede einzelne Mode als System im Sinne von Aufg.(1.1) auf (es gilt  $\omega = c|\vec{k}|$ , ausserdem gibt es zu jedem Wellenvektor  $\vec{k}$  zwei von einander unabhängige Polarisationen/Freiheitsgrade). Berechne nun die spektrale Energiedichte  $u(\omega, T)$  im makroskopischen Limes  $\lambda \ll L$ , für den klassischen (Rayleigh-Jeans) und den quantisierten Fall (Planck).

$$\frac{U}{L^3} = \int_0^\infty d\omega u(\omega, T)$$

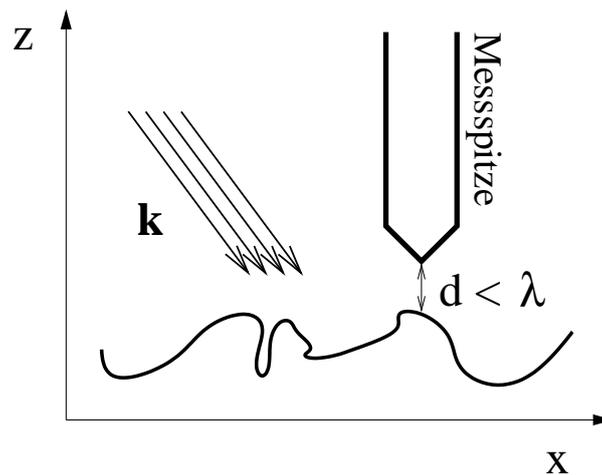
- c) Berechne für den quantisierten Fall die gesamte Energiedichte der Hohlraumstrahlung  $U/L^3$  als Funktion von  $T$  (Stefan-Boltzmann) und zeige, dass im klassischen Fall das Ergebnis divergent ist.

**Aufgabe 1.3 De Broglie Wellenlänge**

Berechne die De Broglie-Wellenlänge für Elektronen mit Energien im eV-Bereich  $\lambda(E[eV])$  (siehe Skript Glg.(0.17))

### Aufgabe 1.4 Nahfeldmikroskopie

Das Auflösungsvermögen eines herkömmlichen Mikroskops ist durch die Lichtwellenlänge gegeben,  $\Delta x = \lambda/2 \sin \theta$ , und gehorcht damit der Heisenberg'schen Unschärferelation. In den letzten Jahren wurde es möglich, das Nahfeld einer gestreuten Welle zu messen und so jene Teile der Streuwelle zu detektieren die in  $z$ -Richtung exponentiell gedämpft sind (siehe Skizze). Zeige, dass in diesem Fall die Auflösung in  $x$ -Richtung nicht obiger Beschränkung unterliegt. Wodurch ist das Auflösungsvermögen in diesem Fall limitiert?



### Aufgabe 1.5 Klassische Wirkung

In der klassischen Mechanik ist die Wirkung definiert durch

$$S[q, t] = \int_{t_0}^t dt' L(q, \dot{q}, t') .$$

- a) Für klassische Bahnen  $\delta S[q, t]|_{q_{\text{klass.}}} = 0$  mit festgehaltenem Anfangspunkt  $q(t_0) = q_{t_0}$  kann man  $S$  auffassen als Funktion von  $S(q_t, t)$ . Zeige nun, dass gilt

$$\frac{\partial S}{\partial q_t} = p_t \quad \text{und} \quad \frac{\partial S}{\partial t} = -H .$$

- b) Berechne die Wirkung entlang der klassischen Bahn für folgende Systeme:

- (i) Freies Teilchen
- (ii) Harmonischer Oszillator ( $V(q) = m\omega^2 q^2/2$ )
- (iii) Konstante Kraft ( $V(q) = -Fq$ )

Benutze als Anfangsbedingung jeweils  $q_{t_0} = 0$ .

S.H.