

Aufgabe 1: (Klassische Zustandssumme) (5 Punkte)

N nicht miteinander wechselwirkende klassische Teilchen befinden sich im Inneren einer Kugel (um den Ursprung) mit dem Radius R in einem Potential $U(\vec{r}) = \alpha |\vec{r}|^3$.

(a) Berechnen Sie die klassische kanonische Zustandssumme Z .

(b) Berechnen Sie die innere Energie U .

Wie lautet diese für die Grenzfälle (i) $R \rightarrow \infty$ und (ii) $\alpha \rightarrow 0$?

Wie verhält sich die innere Energie U für hohe Temperaturen T ?

(c) Berechnen Sie die spezifische Wärme C_v . Wie verhält sich diese für hohe bzw. tiefe Temperaturen T ?

$$\begin{aligned}
 a) \quad Z_{\text{klass.}} &= \frac{1}{N!} \left(\int_0^{2\pi} \int_0^\pi \int_0^R e^{-\beta \alpha |\vec{r}|^3} |\vec{r}|^2 \sin \vartheta \, d\vartheta \, d\varphi \, d|\vec{r}| \right)^N \cdot \frac{1}{\lambda_T^{3N}} \\
 &= \frac{1}{N! \lambda_T^{3N}} \left(\frac{4\pi}{3} \int_0^R e^{-\beta \alpha |\vec{r}|^3} d(|\vec{r}|^3) \right)^N = \dots \\
 &= \frac{1}{N! (4\pi \lambda_T^3)^{3N}} \left(\frac{4\pi}{3\beta\alpha} (1 - e^{-\beta\alpha R^3}) \right)^N = \dots \\
 &= \frac{1}{N!} \left(\frac{4\pi \lambda_B T}{3\alpha} \cdot \left(\frac{m R_B T}{2\pi \hbar^2} \right)^{3/2} \cdot \left(1 - e^{-\frac{\beta\alpha R^3}{\frac{1}{R_B T}}} \right) \right)^N \quad \text{mit } \beta = \frac{1}{k_B T}
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 b) \quad U &= -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z_{\text{klass.}} = -\frac{\partial}{\partial \beta} \left(-\ln N! + N \ln \left(\frac{4\pi}{3\alpha} \left(\frac{m}{2\pi \hbar^2} \right)^{3/2} \cdot \left(\frac{1}{\beta} \right)^{5/2} (1 - e^{-\beta\alpha R^3}) \right) \right) \\
 &= -N \frac{\partial}{\partial \beta} \left(-\frac{5}{2} \ln \beta + \ln(1 - e^{-\beta\alpha R^3}) \right) = \frac{5}{2} N \frac{1}{\beta} - N \frac{\alpha R^3 e^{-\beta\alpha R^3}}{1 - e^{-\beta\alpha R^3}} \\
 c) \quad C_v &= \frac{5}{2} N k_B T - N \alpha R^3 \frac{1}{e^{\frac{\alpha R^3}{k_B T}} - 1} = U \quad \checkmark
 \end{aligned}$$

$$c) \lim_{R \rightarrow \infty} U = \lim_{R \rightarrow \infty} \left(\frac{5}{2} N R_B T - N \alpha R^3 \frac{1}{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1} \right) \rightarrow \frac{5}{2} N R_B T$$

cc) für $\alpha \rightarrow 0$ folgt:

$$\lim_{\alpha \rightarrow 0} U = \lim_{\alpha \rightarrow 0} \left(\frac{5}{2} N R_B T - N R^3 \frac{\alpha}{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1} \right) = \dots$$

$$\dots = \frac{5}{2} N R_B T - N R^3 \lim_{\alpha \rightarrow 0} \frac{1}{\frac{R^3}{R_B T} e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}}} = \frac{5}{2} N R_B T - N R_B T = \frac{3}{2} N R_B T$$

$$\text{bzw.} \lim_{\alpha \rightarrow 0} U = \frac{3}{2} N R_B T \quad (\text{ideales Gas für } \alpha \rightarrow 0)$$

Für hohe Temperaturen $T \rightarrow \infty$ folgt:

$$\lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1} = \lim_{\frac{\alpha R^3}{R_B T} \rightarrow 0} \frac{1}{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1} \approx \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} = \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{R_B T}{\alpha R^3}$$

Daher folgt für $T \rightarrow \infty$:

$$\lim_{T \rightarrow \infty} U \approx \lim_{T \rightarrow \infty} \left(\frac{5}{2} N R_B T - N R_B T \right) = \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{3}{2} N R_B T$$

$$c) C_V = \frac{\partial U}{\partial T} = - R_B \beta^2 \frac{\partial}{\partial \beta} U = \frac{5}{2} N R_B + N \alpha R^3 \beta^2 \frac{\partial}{\partial \beta} \frac{1}{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1}$$

$$\dots = \frac{5}{2} N R_B + \frac{N \alpha R^3}{R_B T^2} \left(- \frac{\alpha R^3 e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}}}{(e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1)^2} \right)$$

$$\text{bzw.} \quad C_V = \frac{5}{2} N R_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \frac{e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}}}{T^2 (e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1)^2}$$

$$\lim_{T \rightarrow \infty} C_V = \frac{5}{2} N R_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T^2 (e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 2 + e^{-\frac{\alpha R^3}{R_B T}})} \approx \dots$$

$$\dots \approx \frac{5}{2} N R_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T^2 \left(1 + \frac{\alpha R^3}{R_B T} - 2 + 1 - \frac{\alpha R^3}{R_B T} + \frac{1}{2} \left(\frac{\alpha R^3}{R_B T} \right)^2 \right)}$$

~~Dist~~ Dist con 1c)

$$\Rightarrow \lim_{T \rightarrow \infty} C_V \approx \lim_{T \rightarrow \infty} \left(\frac{5}{2} NR_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \frac{\lambda_B^2 T^2}{T^2 \alpha^2 R^6} \right) \approx \frac{3}{2} NR_B$$

Ans: $\lim_{T \rightarrow \infty} C_V \approx \frac{3}{2} NR_B$ ✓

$$\lim_{T \rightarrow 0} C_V = \frac{5}{2} NR_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \lim_{T \rightarrow 0} \frac{1}{T^2 \left(e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}} - 1 \right) e^{-\frac{\alpha R^3}{R_B T}}} = 0$$

$$= \frac{5}{2} NR_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \lim_{T \rightarrow 0} \frac{e^{-\frac{\alpha R^3}{R_B T}}}{T^2} = \dots$$

$$\dots = \frac{5}{2} NR_B - \frac{N \alpha^2 R^6}{R_B} \lim_{T \rightarrow 0} \frac{1}{T^2 e^{\frac{\alpha R^3}{R_B T}}} \rightarrow \frac{5}{2} NR_B$$

Ans: $\lim_{T \rightarrow 0} C_V \rightarrow \frac{5}{2} NR_B$ ✓ Order?

5/5

Aufgabe 2: (Dreinevensystem) (5 Punkte)

Ein quantenmechanisches System besitze drei Energieniveaus, $E = 0$ und $E = \pm \epsilon$ und befinde sich im Kontakt mit einem Wärmebad der Temperatur T . Das Energieniveau $E = 0$ sei zweifach entartet. Berechnen Sie in Abhängigkeit von T den Mittelwert der Energie und die Entropie. Berechnen Sie für beide Größen den Grenzwert für $T \rightarrow \infty$, für die mittlere Energie auch den Grenzwert für $T \rightarrow 0$.

~~$$Z_{QM} = \sum_i e^{-\beta E_i} = e^{-\beta E_0} + e^{-\beta E_1} + e^{-\beta E_2} = 1 + e^{-\beta \epsilon} + e^{-\beta \epsilon} = 2 + 2e^{-\beta \epsilon}$$

$$\langle U \rangle = \frac{1}{Z_{QM}} \sum_i E_i e^{-\beta E_i} = \frac{0 \cdot 2 + \epsilon e^{-\beta \epsilon} + \epsilon e^{-\beta \epsilon}}{2 + 2e^{-\beta \epsilon}} = \epsilon \frac{e^{-\beta \epsilon}}{1 + e^{-\beta \epsilon}}$$

$$Z_{QM} = 2 + 2e^{-\beta \epsilon}$$

$$\langle U \rangle = \frac{0 \cdot 2 + \epsilon e^{-\beta \epsilon} + \epsilon e^{-\beta \epsilon}}{2 + 2e^{-\beta \epsilon}} = \epsilon \frac{e^{-\beta \epsilon}}{1 + e^{-\beta \epsilon}}$$~~

$$\langle U \rangle = \frac{0 \cdot 2 + \epsilon e^{-\beta \epsilon} + \epsilon e^{-\beta \epsilon}}{2 + 2e^{-\beta \epsilon}} = \epsilon \frac{e^{-\beta \epsilon}}{1 + e^{-\beta \epsilon}}$$

$$\text{Abw: } \langle E \rangle(T) = \epsilon \frac{e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}$$

Für $T \rightarrow \infty$ gilt:

$$\lim_{T \rightarrow \infty} \langle E \rangle = \epsilon \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}} = 0$$

$$\lim_{T \rightarrow 0} \langle E \rangle = \lim_{\beta \rightarrow \infty} \epsilon \frac{e^{-\beta \epsilon} - e^{\beta \epsilon}}{2 + e^{-\beta \epsilon} + e^{\beta \epsilon}} = \lim_{\beta \rightarrow \infty} \frac{-\epsilon e^{\beta \epsilon}}{e^{\beta \epsilon}} = -\epsilon$$

Zur Entropie:

$$S = -k_B \ln Z - \frac{\partial \Phi}{\partial T} = -\frac{\partial}{\partial T} (-k_B T \ln Z) =$$

$$\dots = k_B \ln Z + k_B T \frac{\partial}{\partial T} \ln Z = k_B \ln \left(2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}} \right) + k_B T \frac{\frac{\epsilon}{k_B T^2} e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - \frac{\epsilon}{k_B T^2} e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}$$

$$S = -k_B \ln(\beta H S^1), \quad \beta = \frac{1}{T} \begin{pmatrix} 2 & 0 & 0 \\ 0 & e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} & 0 \\ 0 & 0 & e^{\frac{\epsilon}{k_B T}} \end{pmatrix} \quad \ln S^1 = -\ln 2 + \ln \left(2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}} \right)$$

~~$$S = -k_B \ln \left(\frac{1}{T} \begin{pmatrix} 2 & 0 & 0 \\ 0 & e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} & 0 \\ 0 & 0 & e^{\frac{\epsilon}{k_B T}} \end{pmatrix} \right)$$~~

$$S = -\frac{\partial}{\partial T} (-k_B T \ln Z) = -\frac{\partial \Phi}{\partial T} = k_B \ln Z + k_B T \frac{\partial}{\partial T} \ln Z = \dots$$

$$\dots = k_B \ln \left(2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}} \right) + \frac{\epsilon}{T} \frac{e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}} = S \quad \checkmark$$

$$\lim_{T \rightarrow \infty} S = \lim_{T \rightarrow \infty} k_B \ln(4) = k_B \ln(4) + \epsilon \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{T(2 + e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} + e^{\frac{\epsilon}{k_B T}})} = \dots$$

$$\dots = k_B \ln 4 + \epsilon \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{e^{-\frac{\epsilon}{k_B T}} - e^{\frac{\epsilon}{k_B T}}}{4T} \quad \text{L'Hôpital's rule}$$

~~$$\dots = k_B \ln 4 + \frac{\epsilon^2}{k_B T^2}$$~~

$$\dots \approx k_B \ln 4 + \epsilon \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{k - \frac{\epsilon}{k_B T} - k + \frac{\epsilon}{k_B T}}{4T}$$

$$\lim_{T \rightarrow \infty} S \approx k_B \ln(4) - \frac{\epsilon^2}{4k_B T^2} \quad \text{für } T \rightarrow \infty$$

$$\Rightarrow \lim_{T \rightarrow \infty} S \approx \lim_{T \rightarrow \infty} \left(k_B \ln(4) - \frac{\epsilon^2}{2k_B T^2} \right) = k_B \ln(4) \quad \checkmark$$

Aufgabe 3: (Dichteoperator) (5 Punkte)

Ein quantenmechanisches System besitze drei normierte Energieeigenzustände $|\Psi_1\rangle$, $|\Psi_2\rangle$, $|\Psi_3\rangle$ mit den Energien E_1, E_2, E_3 . Es befinde sich zur Zeit $t = 0$ mit den Wahrscheinlichkeiten p_i in den Zuständen $|\Psi_i\rangle$, mit $p_1 = p < 1$ und $p_3 = 0$.

- Geben Sie den Hamiltonoperator und den Dichteoperator zur Zeit $t = 0$ explizit (als Matrix) an.
Was muß für p_2 gelten?
- Ist der Dichteoperator stationär?
- Berechnen Sie $\langle \hat{H} \rangle$ und $\langle \hat{H}^2 \rangle$.
- Handelt es sich um einen reinen Zustand?

a) $\langle \Psi_i | \Psi_j \rangle = \delta_{ij}$

$$\hat{H} = \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 \\ 0 & E_2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3 \end{pmatrix} \quad \hat{\rho} = \begin{pmatrix} p_1 & 0 & 0 \\ 0 & p_2 & 0 \\ 0 & 0 & p_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & p_2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \quad \checkmark$$

Normierung: $\text{Tr}(\hat{\rho}) \stackrel{!}{=} 1 = p + p_2 + 0 \Rightarrow \underline{p_2 = 1 - p} \quad \checkmark$

Also: $\hat{\rho} = \begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & 1-p & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \quad \checkmark$

b) Liouville: $i\hbar \frac{\partial \hat{\rho}}{\partial t} = \{ \hat{H}, \hat{\rho} \}$

$$\Rightarrow \{ \hat{H}, \hat{\rho} \} = \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 \\ 0 & E_2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & 1-p & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & 1-p & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 \\ 0 & E_2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3 \end{pmatrix} = \dots$$

$$= \begin{pmatrix} E_1 p & 0 & 0 \\ 0 & E_2(1-p) & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} p E_1 & 0 & 0 \\ 0 & (1-p) E_2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} = 0 = i\hbar \frac{\partial \hat{\rho}}{\partial t}$$

\Rightarrow Der Dichteoperator ist stationär! \checkmark



$$c) \langle \hat{x} \rangle = \sum_{\mu} \langle \hat{\rho} \hat{x} \rangle = \text{Nahm berechnen}$$

$$\Rightarrow \sum_{\mu} \begin{pmatrix} p E_1 & 0 & 0 \\ 0 & (1-p) E_2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} = \underline{p E_1 + (1-p) E_2 = \langle \hat{x} \rangle} \checkmark$$

$$\langle \hat{x}^2 \rangle = \sum_{\mu} \left(\begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & 1-p & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 \\ 0 & E_2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 \\ 0 & E_2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3 \end{pmatrix} \right) = \sim$$

$$\Rightarrow \sum_{\mu} \left(\begin{pmatrix} p & 0 & 0 \\ 0 & 1-p & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_1^2 & 0 & 0 \\ 0 & E_2^2 & 0 \\ 0 & 0 & E_3^2 \end{pmatrix} \right) = \sum_{\mu} \begin{pmatrix} p E_1^2 & 0 & 0 \\ 0 & (1-p) E_2^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\Rightarrow \underline{\langle \hat{x}^2 \rangle = p E_1^2 + (1-p) E_2^2} \checkmark$$

d) Resonanz Zustand?

$$\hat{\rho}^2 \stackrel{!}{=} \hat{\rho} \text{ für reson. Zustand} (\Rightarrow) \hat{\rho}^2 = \begin{pmatrix} p^2 & 0 & 0 \\ 0 & (1-p)^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Resonanz Zustand für $p^2 = p$ und $(1-p)^2 = 1-p$!

Aber Resonanz Zustand bei $p = 0$ oder $p = 1$! \checkmark

Klar!

Aufgabe 4: (Freie Fermionen) (5 Punkte)

Berechnen Sie für ein dreidimensionales Gas von freien Fermionen mit Spin s die Kompressibilität bei $T = 0$, ausgedrückt durch die Teilchendichte $\rho = N/V$...

(a) ... für nicht relativistische Teilchen.

(b) ... für extrem relativistische Teilchen.

Hinweis: Berechnen Sie zunächst den Druck.

$$\frac{1}{V} \frac{\partial U}{\partial p}$$

Kompressibilität?

?

Freie Fermionen:

a) $Z = \prod_{\vec{p}, s} \left(1 + e^{-\beta \frac{\vec{p}^2}{2m}} \right)$ ~~falsch abgeschrieben!~~

$\Rightarrow \ln Z = \sum_{\vec{p}, s} \ln \left(1 + e^{-\beta \frac{\vec{p}^2}{2m}} \right) = \dots$

$\Rightarrow \frac{(2s+1)V}{(2\pi\hbar)^3} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \ln \left(1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}} \right) p^2 dp \sin\theta d\theta d\phi =$

$\dots = \frac{4\pi V (2s+1)}{(2\pi\hbar)^3} \int_0^\infty \ln \left(1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}} \right) p^2 dp$

~~$\dots = \frac{4\pi V (2s+1)}{(2\pi\hbar)^3} \left(\frac{1}{3} \int_0^\infty \frac{p^4 dp}{1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}} - \frac{1}{3} \int_0^\infty \frac{p^4 dp}{1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}} \right) =$~~

~~$\dots = \frac{4\pi V (2s+1)}{(2\pi\hbar)^3} \left(\frac{1}{3} \int_0^\infty \frac{p^4 dp}{1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}} - \frac{1}{3} \int_0^\infty \frac{p^4 dp}{1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}} \right)$~~

$p = - \frac{\partial (-\frac{1}{\beta} \ln Z)}{\partial V} = \frac{1}{\beta} R_B T \frac{4\pi (2s+1)}{(2\pi\hbar)^3} \int_0^\infty \ln \left(1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}} \right) p^2 dp$

Partielle Integration:

$\dots = \frac{4\pi (2s+1)}{3 (2\pi\hbar)^3} \frac{1}{R_B T m} \int_0^\infty \frac{p^4 dp}{1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}}$

Subst. $1 + e^{-\beta \frac{p^2}{2m}} = X$