

**Aufgabe 1** (Ultra-)relativistisches ideales Gas

4 P.

Betrachten Sie ein klassisches relativistisches ideales Gas mit einer kinetischen Energie

$$T(\vec{p}_1, \dots, \vec{p}_N) = \sum_{i=1}^N \sqrt{m^2 c^4 + (c\vec{p}_i)^2}, \quad (1)$$

wobei  $c$  die Lichtgeschwindigkeit bezeichnet. Jedes der  $N$  Teilchen habe die Masse  $m$  und die Teilchen befinden sich in einem Volumen  $V$ . Betrachten Sie der Einfachheit halber den ultrarelativistischen Grenzfall  $m = 0$ .

- a) Berechnen Sie die kanonische Zustandssumme  $Z(T, V, N)$  in drei Dimensionen. 2 P.
- b) Berechnen Sie aus der kanonischen Zustandssumme die innere Energie  $E = \langle \mathcal{H} \rangle$  und vergleichen Sie ihr Ergebnis mit der inneren Energie des nicht-relativistischen idealen Gases. 1 P.
- c) Berechnen Sie mit Hilfe der kanonischen Zustandssumme den Druck  $p$  und leiten Sie daraus die Zustandsgleichung her. 1 P.

$$T = c \sum_{i=1}^N |\vec{p}_i| \quad \text{im Grenzfall}$$

Die Zustandssumme eines Teilchens in der kanonischen Ensemble in (in 3-dim)

$$Z_1 = \frac{V}{h^3} \int e^{-\beta c |\vec{p}|} d\vec{p}$$

$$\begin{aligned} Z_1 &= \frac{V}{h^3} \int e^{-\beta c r} r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi \\ &= \frac{4\pi V}{h^3} \int_0^\infty e^{-\beta c r} r^2 dr \\ &= \frac{4\pi V}{h^3} \frac{2}{c^3 \beta^3} = \frac{V}{\pi^2 c^3 \beta^3} = \frac{V k_B^3 T^3}{\pi^2 c^3} \end{aligned}$$

Und damit die Zustandssumme von  $N$  Teilchen

$$Z = \frac{1}{N!} Z_1^N = \frac{V^N}{N! \pi^2} \frac{1}{(c \beta \hbar)^3 N} = \frac{1}{N!} \frac{V^N}{\pi^2} \left( \frac{k_B T}{c \hbar} \right)^{3N}$$

In der kanonischen Ensemble

$$\begin{aligned} \langle E \rangle &= - \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z \\ &= - \frac{\partial}{\partial \beta} (-3N \ln \beta) = 3N k_B T \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} p &= k_B T \frac{\partial}{\partial V} \ln Z \\ &= \frac{N k_B T}{V} \end{aligned}$$

$$pV = N k_B T$$

- a) Zeigen Sie, dass im kanonischen Ensemble die Schwankung  $\Delta E$  der Energie durch 2 P.

$$(\Delta E)^2 = k_B T^2 \frac{\partial E(T, \alpha)}{\partial T} \quad (2)$$

gegeben ist. Hierbei gilt  $E(T, \alpha) = \langle \mathcal{H} \rangle$  und  $\alpha$  seien zwei äußere Parameter (zum Beispiel  $V$  und  $N$ ). Die Varianz hat die folgende Form:

$$(\Delta x)^2 = \langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2 \quad (3)$$

- b) Zeigen Sie mit Gleichung (2), dass die Wärmekapazität  $C_V = \frac{\partial E(T, V, N)}{\partial T}$  positiv 1 P.  
ist.

$$\langle E^2 \rangle = \frac{1}{Z} \int \mathcal{H}(\vec{p}, \vec{q})^2 \rho(\vec{p}, \vec{q}) d\Gamma(\vec{p}, \vec{q})$$

$$= \frac{1}{Z} \int \mathcal{H}^2 e^{-\beta \mathcal{H}} d\Gamma$$

$$= \frac{1}{Z} \int \left( \frac{\partial^2}{\partial \beta^2} e^{-\beta \mathcal{H}} \right) d\Gamma$$

$$= \frac{1}{Z} \frac{\partial^2}{\partial \beta^2} \int e^{-\beta \mathcal{H}} d\Gamma$$

$$= \frac{1}{Z} \frac{\partial^2}{\partial \beta^2} Z$$

$$(\Delta E)^2 = \langle E^2 \rangle - \langle E \rangle^2$$

$$= \frac{1}{Z} \frac{\partial^2}{\partial \beta^2} Z - \bar{E}^2$$

$$= \frac{1}{Z} \frac{\partial}{\partial \beta} \left( Z \frac{1}{Z} \frac{\partial}{\partial \beta} Z \right) - \bar{E}^2$$

$$= \frac{1}{Z} \frac{\partial}{\partial \beta} (-Z \bar{E}) - \bar{E}^2$$

$$= - \frac{\partial \bar{E}}{\partial \beta} - \bar{E} \frac{\partial Z}{\partial \beta} - \bar{E}^2$$

$$= - \frac{\partial \bar{E}}{\partial \beta} + \bar{E}^2 - \bar{E}^2 = - \frac{\partial \bar{E}}{\partial \beta}$$

$$\frac{d}{d\beta} = \frac{d}{dT} \frac{dT}{d\beta}$$

$$\frac{1}{T} = \frac{1}{k_B \beta}, \quad \frac{dT}{d\beta} = - \frac{1}{k_B \beta^2}$$

$$\frac{d}{d\beta} = - \frac{1}{k_B \beta^2} \frac{d}{dT}$$

$$(\Delta E)^2 = k_B T^2 \frac{\partial E}{\partial T}$$

$$b) \quad 0 \leq (\Delta E)^2 = k_B T^2 \frac{\partial E}{\partial T}$$

$$\text{Daher} \quad \frac{\partial E}{\partial T} \geq 0$$

**Aufgabe 3** Das Tonks Gas: harte Kugeln in 1D

Betrachten Sie ein Gas mit  $N$  harten Kugeln (Tonks Gas) in einer Dimension. Die harten Kugeln haben einen Durchmesser von  $l$  und wechselwirken ansonsten nicht miteinander. Die entsprechende Hamiltonfunktion lautet:

$$\mathcal{H}(x, p) = \sum_{i=1}^N \frac{p_i^2}{2m} + \sum_{i=2}^N \mathcal{V}_{\text{hart}}(|x_i - x_{i-1}|), \quad (4)$$

wobei  $\mathcal{V}_{\text{hart}}(|x|) = \infty$  für  $|x| \leq l$  und  $\mathcal{V}_{\text{hart}}(|x|) = 0$  für  $|x| > l$  das Potential der harten Kugeln beschreibt.

- a) Berechnen Sie die kanonische Zustandssumme  $Z(T, V, N)$  des Tonks Gases in einer Dimension (mit  $V \equiv L$ ). 4 P.

*Hinweis:* Machen Sie sich zur Berechnung des Volumenintegrals eine Skizze einer konkreten Anordnung von Kugeln mit  $x_{i+1} > x_i$ . Welches Volumen steht für die erste Kugel für gegebene Positionen  $x_2, \dots, x_N$  der restlichen Kugeln zur Verfügung? Welche Integrationsgrenzen ergeben sich für  $x_2$ , usw.?

Das Endergebnis für die Zustandssumme lautet:

$$Z(T, V, N) = \frac{[V - (N-1)l]^N}{N! \lambda_T^N}, \quad (5)$$

mit  $\lambda_T = \sqrt{\frac{h^2}{2\pi m k_B T}}$ .

- b) Berechnen Sie die Helmholtz'sche freie Energie  $F(T, V, N)$  und die Entropie  $S(T, V, N)$  des Systems. Leiten Sie auch die innere Energie  $E$  und aus dem Druck  $p$  die Zustandsgleichung her. 4 P.

$$Z(T, V, N) = \frac{1}{N! h^N} \int e^{-\frac{p_1^2}{2m}} e^{-\frac{p_2^2}{2m}} \dots e^{-\frac{p_N^2}{2m}} dp_1 dp_2 \dots dp_N dV_1 dV_2 \dots dV_N$$

p integral von  $-\infty$  bis  $\infty$

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-\frac{p^2}{2m}} dp = \sqrt{\frac{2\pi m}{\beta}}$$

$$Z(T, V, N) = \frac{1}{N! h^N} \left( \frac{2\pi m}{\beta} \right)^{N/2} \int dV_1 \dots dV_N$$

$$= \frac{1}{N!} \left( \frac{2\pi m k_B T}{h^2} \right)^{N/2} \int dV_1 \dots dV_N$$

$$= \frac{1}{N! \lambda_T^N} \int dV_1 \dots dV_N$$

$$= \frac{1}{N! \lambda_T^N} V(V-2l) \dots (V-2(N-1)l)$$

Näherung:  $V(V-2(N-1)l) \approx (V-(N-1)l)^2$

Gilt für  $l \ll V$ , da

$$V(V-2(N-1)l) = [(V-(N-1)l) + (N-1)l][(V-(N-1)l) - (N-1)l]$$

$$= (V-(N-1)l)^2 - (N-1)^2 l^2$$

$$\approx (V-(N-1)l)^2$$

$$Z(T, V, N) = \frac{1}{N! \lambda_T^N} (V-(N-1)l)^N$$

$$F = -k_B T \ln Z$$

$$= -k_B T [N \ln(V - (N-1)\ell) - \ln N! - N \ln \lambda_T]$$

$$\approx -k_B T [N \ln(V - (N-1)\ell) - N \ln N + N - N \ln \lambda_T]$$

$$\approx -k_B T N \left[ \ln \frac{V - (N-1)\ell}{N \lambda_T} + 1 \right]$$

$$-S = \left( \frac{\partial F}{\partial T} \right)_{N, V} = -k_B N \left[ \ln \frac{V - (N-1)\ell}{N \lambda_T} + 1 \right] - k_B N T \frac{\partial}{\partial T} (-\ln \lambda_T)$$

$$\frac{\partial}{\partial T} \ln \lambda_T = -\frac{1}{T} \frac{\partial}{\partial T} \ln T = -\frac{1}{T}$$

$$S \approx k_B N \left[ \ln \frac{V - (N-1)\ell}{N \lambda_T} + 1 \right] + \frac{k_B N}{T}$$

$$= k_B N \left[ \ln \frac{V - (N-1)\ell}{N \lambda_T} + \frac{5}{2} \right]$$

$$E = - \frac{\partial \ln Z}{\partial \beta} = \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \lambda_T^N$$

$$= \frac{N}{2} \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \beta$$

$$= \frac{N}{2} k_B T$$

$$p = - \frac{\partial F}{\partial V} = \frac{\partial}{\partial V} [k_B N T \ln(V - (N-1)\ell)]$$

$$= \frac{k_B N T}{V - (N-1)\ell}$$