

## Moderne Theoretische Physik III (Theorie F – Statistische Mechanik) SS 17

Prof. Dr. Alexander Mirlin  
PD Dr. Igor Gornyi, Janina KlierMusterlösung: Blatt 5  
Besprechung: 26.05.2017

## 1. Entropie des Boltzmann-Gases: (8+6=14 Punkte)

Betrachten Sie ein System von  $N$  nichtwechselwirkenden ununterscheidbaren Teilchen (ohne interne Freiheitsgrade) im dreidimensionalen Raum (Volumen  $V$ ). Nehmen Sie an, dass die Gesamtenergie  $E$  des Gases erhalten bleibt.

- (a) Ausgehend von der mikrokanonischen Gleichgewichtsverteilung leiten Sie die Entropie  $S(U, V, N)$  des idealen Gases im klassischen Limes her.

**Lösung:**

Die mikrokanonische Verteilungsfunktion ist durch

$$\rho(\vec{x}) = \begin{cases} \frac{1}{\Sigma(E)\Delta E}, & E < H(\vec{x}) < E + \Delta E, \\ 0, & \text{sonst} \end{cases}$$

gegeben. Hier ist  $\Sigma(E)$  die  $(2ND - 1)$ -dimensionale Oberfläche konstanter Gesamtenergie einer  $2DN$ -dimensionalen Kugel. Bei einem klassischen nichtrelativistischen idealen Gas mit  $N$  Teilchen gilt für die Gesamtenergie:

$$H = \sum_{i=1}^N \frac{\vec{p}_i^2}{2m}$$

Im Folgenden werden wir das Volumen  $\Omega(E)$  und daraus mit  $\Sigma(E) = d\Omega(E)/dE$  die Oberfläche (für  $D = 3$ ) berechnen. Das Volumen  $\Omega(E)$  einer  $6N$ -dimensionalen Kugel im Phasenraum lautet:

$$\Omega(E) = \frac{1}{N!} \int \prod_{i=1}^N \frac{d^3 p_i d^3 q_i}{(2\pi\hbar)^3} \Theta \left( \sum_{i=1}^N \frac{p_i^2}{2m} - E \right).$$

Der Faktor  $1/N!$  berücksichtigt die Ununterscheidbarkeit der Teilchen.

Die Integration über die Ortskoordinaten führt zu dem Faktor  $V^N$ . Die verbleibende Integration im Impulsraum wird analog zu Aufgabe 2b Blatt 4 in Kugelkoordinaten ausgeführt. Mit der radialen Koordinate  $p = \sqrt{\sum_{i=1}^N p_i^2}$  dies führt zu

$$\Omega(E) = \frac{V^N}{N!(2\pi\hbar)^{3N}} \int d^{3N} p \Theta \left( \frac{p^2}{2m} - E \right) = \frac{V^N}{N!(2\pi\hbar)^{3N}} \sigma_{3N} \int_0^{\sqrt{2mE}} dp p^{3N-1},$$

wobei die Oberfläche einer Einheitskugel im  $n$ -dimensionalen Raum durch

$$\sigma_n = \frac{2\pi^{n/2}}{\Gamma(n/2)} \quad (1)$$

gegeben ist (s. Aufgabe 2 Blatt 4 und die Bemerkung unten). Daher erhalten wir

$$\Omega(E) = \frac{V^N}{N!(2\pi\hbar)^{3N}} \frac{2\pi^{3N/2}(2mE)^{3N/2}}{3N\Gamma\left(\frac{3N}{2}\right)}.$$

Die  $(6N - 1)$ -dimensionale Oberfläche lautet nun

$$\Sigma(E) = \frac{V^N}{N!\Gamma\left(\frac{3N}{2}\right)} \left(\frac{mE}{2\pi\hbar^2}\right)^{\frac{3N}{2}} \frac{1}{E}.$$

Die Entropie  $S(E, V, N)$  kann aus

$$S = -k_B \langle \ln \rho \rangle$$

berechnet werden. Zudem kann man im thermodynamischen Limes großer  $N$  die Stirling-Formel (Aufgabe 1 Blatt 1) und mit der Definition der Gammafunktion über die Fakultät die Näherung

$$\Gamma\left(\frac{3N}{2}\right) \approx \left(\frac{3N}{2e}\right)^{\frac{3N}{2}}$$

mit der Eulerschen Zahl  $e$  verwenden. Dies führt zu

$$S = -k_B \ln \left( \frac{1}{\Sigma(E)\Delta E} \right) \underset{N \gg 1}{\approx} Nk_B \ln \left( \frac{8V(\pi mE)^{3/2}}{3^{3/2}(2\pi\hbar)^3 N^{5/2}} \right) + \frac{5}{2} Nk_B. \quad (2)$$

**Bemerkung:**

Man kann die Oberfläche  $\sigma_n$  einer Einheitskugel im  $n$ -dimensionalen Raum mit Hilfe der Integrale der Funktion

$$f(z_1, \dots, z_n) = \exp \left( -\frac{1}{2} \sum_{i=1}^n z_i^2 \right)$$

in kartesischen Koordinaten und in Kugelkoordinaten bestimmen:

$$\int f dV_n = \prod_{i=1}^n \left[ \int_{-\infty}^{\infty} \exp(-\frac{1}{2}z_i^2) dz_i \right] = (2\pi)^{\frac{n}{2}}, \quad (3)$$

$$\int f dV_n = \sigma_n \int_0^{\infty} dr r^{n-1} \exp(-\frac{1}{2}r^2) \underset{t=r^2/2}{=} 2^{\frac{n-2}{2}} \sigma_n \underbrace{\int_0^{\infty} e^{-t} t^{\frac{n-2}{2}} dt}_{\Gamma(n/2)}. \quad (4)$$

Vergleichen liefert Gl. (1), wobei  $\Gamma(x)$  die Eulersche Gammafunktion ist.

- (b) Aus  $S(U, V, N)$  finden Sie die Temperatur, den Druck und das chemische Potential.

**Lösung:**

Wir gehen aus von der Entropie, Gl. (2), die wir in Aufgabe 1(a) berechnet haben. Im mikrokanonische Ensemble ist die innere Energie festgelegt:  $U = E$ . Also gilt für die Funktion  $S$  offensichtlich  $S = S(U, V, N)$ . Dann benutzen wir die „thermodynamische Fundamentalbeziehung“:

$$TS = U + pV - \mu N \quad \Rightarrow \quad S = \frac{U + pV - \mu N}{T}$$

Wir berechnen das Differential

$$dS = \left. \frac{\partial S}{\partial U} \right|_{V,N} dU + \left. \frac{\partial S}{\partial V} \right|_{U,N} dV - \left. \frac{\partial S}{\partial N} \right|_{V,U} dN = \frac{1}{T} dU + \frac{p}{T} dV - \frac{\mu}{T} dN$$

damit erhalten wir dann:

$$\frac{1}{T} = \left. \frac{\partial S}{\partial U} \right|_{V,N} = \frac{3 N k_B}{2 U} \Rightarrow T = \frac{2E}{3 N k_B},$$

$$\frac{p}{T} = \left. \frac{\partial S}{\partial V} \right|_{U,N} = \frac{N k_B}{V} \Rightarrow p = \frac{N k_B T}{V} = \frac{2 E}{3 V}$$

und:

$$\frac{\mu}{T} = - \left. \frac{\partial S}{\partial N} \right|_{U,V} = -k_B \ln \frac{8V (\pi m E)^{3/2}}{3^{3/2} (2\pi \hbar)^3 N^{5/2}} \Rightarrow \mu = -\frac{E}{N} \ln \frac{m k_B E}{3\pi \hbar^2 k_B N (N/V)^{2/3}}$$

$$\Rightarrow \mu = -\frac{3k_B T}{2} \ln \frac{m k_B T}{2\pi \hbar^2 n^{2/3}},$$

wobei wir die Dichte  $n = N/V$  gesetzt haben.

Wir haben also jeweils für die Temperatur und den Druck die ideale Gasgleichung reproduziert, wobei wir von der statistischen Definition der Entropie ausgegangen sind.

## 2. Harmonischer Oszillator:

(8+8=16 Punkte)

- (a) Betrachten Sie den eindimensionalen harmonischen Oszillator mit der klassischen Hamilton-Funktion

$$\mathcal{H} = \frac{p^2}{2m} + \frac{m\omega^2 q^2}{2}.$$

Ausgehend vom kanonischen Zustandsintegral,

$$Z = \int \frac{dq dp}{2\pi \hbar} e^{-\beta \mathcal{H}},$$

berechnen Sie (i) die freie Energie, (ii) die Entropie, (iii) die innere Energie und (iv) die spezifische Wärme als Funktionen der Temperatur.

### Lösung:

Zustandsintegral:

$$Z = \int \frac{dq dp}{2\pi \hbar} e^{-\beta \mathcal{H}} = \frac{1}{2\pi \hbar} \underbrace{\int dp e^{-\frac{\beta}{2m} p^2}}_{\left(\frac{2\pi m}{\beta}\right)^{1/2}} \underbrace{\int dq e^{-\beta \frac{m}{2} \omega^2 q^2}}_{\left(\frac{2\pi}{\beta m \omega^2}\right)^{1/2}} \Rightarrow \boxed{Z = \frac{k_B T}{\hbar \omega}}.$$

Damit erhalten wir

$$F = -k_B T \ln Z \Rightarrow \boxed{F = -k_B T \ln \frac{k_B T}{\hbar \omega}}$$

$$S = -\frac{\partial F}{\partial T} \Rightarrow \boxed{S = k_B \ln \frac{k_B T}{\hbar \omega} + k_B}$$

$$U = F + TS \Rightarrow \boxed{U = k_B T}$$

$$c_V = \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_V \Rightarrow \boxed{c_V = k_B}$$

- (b) Wiederholen Sie die unter (a) durchgeführten Berechnungen für den quantenmechanischen Fall,

$$\hat{H} = \hbar\omega \left( \hat{a}^\dagger \hat{a} + \frac{1}{2} \right)$$

indem Sie von der kanonischen Zustandssumme

$$Z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta E_n},$$

ausgehen. Diskutieren Sie die innere Energie und die spezifische Wärme für hohe und tiefe Temperaturen.

**Lösung:**

$$Z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta \hbar \omega (n+1/2)} = e^{-\beta \hbar \omega / 2} \frac{1}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}} \Rightarrow \boxed{Z = \frac{1}{2 \sinh(\beta \hbar \omega / 2)}}$$

$$F = -k_B T \ln Z \Rightarrow \boxed{F = k_B T \ln \left[ 2 \sinh \left( \frac{\hbar \omega}{2 k_B T} \right) \right]}$$

$$S = -\frac{\partial F}{\partial T} \Rightarrow \boxed{S = -k_B \ln \left[ 2 \sinh \left( \frac{\hbar \omega}{2 k_B T} \right) \right] + \frac{\hbar \omega}{2T} \coth \left( \frac{\hbar \omega}{2 k_B T} \right)}$$

$$U = F + TS \Rightarrow \boxed{U = \frac{\hbar \omega}{2} \coth \left( \frac{\hbar \omega}{2 k_B T} \right)}$$

$$c_V = \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_V \Rightarrow \boxed{c_V = \frac{1}{k_B} \left( \frac{\hbar \omega}{2T} \right)^2 \frac{1}{\sinh^2 \left( \frac{\hbar \omega}{2 k_B T} \right)}}$$

$$T \rightarrow \infty : \quad U = k_B T, \quad c_V = k_B \quad (\text{wie klassisch})$$

$$T \rightarrow 0 : \quad U = \frac{\hbar \omega}{2} \quad (\text{Nullpunktsenergie})$$

$$c_V = \frac{1}{k_B} \left( \frac{\hbar \omega}{2T} \right)^2 \exp \left( -\frac{\hbar \omega}{k_B T} \right) \propto \frac{\Delta^2}{T^2} \exp \left( -\frac{\Delta}{k_B T} \right), \quad \Delta = \hbar \omega = \text{Energieschlecke.}$$

### 3. Schwankungen im großkanonischen Ensemble: (10 Punkte)

Beweisen Sie die folgende Relation für die Kleinheit der Energie- und Teilchenzahlschwankungen im großkanonischen Ensemble:

$$\frac{\sqrt{\langle (\Delta E)^2 \rangle}}{\langle E \rangle} \propto \frac{\sqrt{\langle (\Delta N)^2 \rangle}}{\langle N \rangle} \propto \frac{1}{\sqrt{N}} \rightarrow 0.$$

*Hinweis:* analog zum Beweis für Energieschwankungen im kanonischen Ensemble aus der Vorlesung können Sie hier  $\langle (\Delta N)^2 \rangle$  auch als eine Ableitung eines entsprechenden Mittelwertes darstellen.

### Lösung:

Zustandssumme:

$$Z_G(T, \mu, V) = \sum_{\alpha} e^{-\beta(E_{\alpha} - \mu N_{\alpha})}$$

$$U = \langle E \rangle = \frac{1}{Z_G} \sum_{\alpha} E_{\alpha} e^{-\beta(E_{\alpha} - \mu N_{\alpha})}, \quad N = \langle N \rangle = \frac{1}{Z_G} \sum_{\alpha} N_{\alpha} e^{-\beta(E_{\alpha} - \mu N_{\alpha})}.$$

Schwankung der Teilchenzahl:

$$\begin{aligned} \left( \frac{\partial Z_G}{\partial \mu} \right)_{\beta} &= \beta \sum_{\alpha} N_{\alpha} e^{-\beta(E_{\alpha} - \mu N_{\alpha})} \Rightarrow \frac{1}{Z} \left( \frac{\partial Z_G}{\partial \mu} \right)_{\beta} = \beta \langle N \rangle \\ \frac{1}{Z} \left( \frac{\partial^2 Z_G}{\partial \mu^2} \right)_{\beta} &= \beta^2 \langle N^2 \rangle \\ \beta \left( \frac{\partial \langle N \rangle}{\partial \mu} \right)_{\beta} &= \frac{1}{Z} \left( \frac{\partial^2 Z_G}{\partial \mu^2} \right)_{\beta} - \frac{1}{Z^2} \left( \frac{\partial Z_G}{\partial \mu} \right)_{\beta}^2 = \beta^2 \langle N^2 \rangle - (\beta \langle N \rangle)^2 \\ \Rightarrow \langle (\Delta N)^2 \rangle &= \frac{1}{\beta} \left( \frac{\partial \langle N \rangle}{\partial \mu} \right)_{\beta} = k_B T \left( \frac{\partial N}{\partial \mu} \right)_{T, V} \end{aligned}$$

$$\mu - \text{intensive Größe} \Rightarrow \left( \frac{\partial N}{\partial \mu} \right)_{T, V} \propto N \Rightarrow \langle (\Delta N)^2 \rangle \propto N, \quad (5)$$

$$\Rightarrow \frac{\sqrt{\langle (\Delta N)^2 \rangle}}{\langle N \rangle} \propto \frac{1}{\sqrt{N}} \rightarrow 0. \quad (6)$$

Schwankung der Energie:

Es ist sinnvoll,  $\beta$  und  $\beta\mu$  als unabhängige Variablen zu betrachten:

$$Z_G = Z_G(\beta, \beta\mu, V) = \sum_{\alpha} e^{-\beta E_{\alpha} + \beta\mu N_{\alpha}}.$$

Dann

$$\begin{aligned} \frac{1}{Z_G} \left( \frac{\partial Z_G}{\partial \beta} \right)_{\beta\mu} &= -\langle E \rangle, \quad \frac{1}{Z} \left( \frac{\partial^2 Z_G}{\partial \beta^2} \right)_{\beta\mu} = \langle E^2 \rangle. \\ \Rightarrow \langle (\Delta E)^2 \rangle &= - \left( \frac{\partial \langle E \rangle}{\partial \beta} \right)_{\beta\mu} = - \left( \frac{\partial U}{\partial \beta} \right)_{\beta\mu, V} = k_B T^2 \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_{\frac{\mu}{T}, V}. \end{aligned}$$

$$U = \langle E \rangle \propto N \Rightarrow \langle (\Delta E)^2 \rangle \propto N, \quad (7)$$

$$\Rightarrow \frac{\sqrt{\langle (\Delta E)^2 \rangle}}{\langle E \rangle} \propto \frac{1}{\sqrt{N}} \rightarrow 0. \quad (8)$$