

1 Volumina hochdimensionaler Objekte (16 P) In der Vorlesung wurde zur Herleitung der Zustandsgleichungen des idealen Gases das Volumen einer ($3N \gg 1$)-dimensionalen Kugel benutzt. Hier werden wir diesen Ausdruck herleiten.

Dies ist auch von allgemeinem Interesse, denn Systeme in der statistischen Physik haben quasi per Definition einen hochdimensionalen Konfigurations- bzw. Phasenraum, da sie aus vielen Teilchen bestehen. Um Mikrozustände abzuzählen müssen wir daher oft hochdimensionale Volumina berechnen. Im n -dimensionalen Raum ist das Volumen eines Gebiets \mathcal{D} definiert durch

$$V(\mathcal{D}) = \int_{\mathcal{D}} dx_1 dx_2 \dots dx_n$$

wobei über das Gebiet \mathcal{D} integriert wird. Zur Veranschaulichung könnte es hilfreich sein, sich das Gebiet \mathcal{D} jeweils für $n = 2$ zu skizzieren.

- a) (6 P) Zeigen Sie, dass das Volumen $I_n(1)$ eines n -dimensionalen Einheits-Simplex, definiert durch $\{\mathbf{x} \in \mathbb{R}^n \mid \sum_{i=1}^n x_i \leq 1 \text{ und } x_i \geq 0\}$, gegeben ist durch:

$$I_n(1) = \frac{1}{n!}$$

Hinweis: Sei $I_n(L)$ der Simplex definiert durch $\sum_{i=1}^n x_i \leq L$ und $x_i \geq 0$. Zeigen Sie, dass $I_n(L) = I_n(1)L^n$. Beweisen Sie, mit Hilfe der Beziehung $I_n(L) = \int_0^L dx_1 I_{n-1}(L - x_1)$, die Rekursionsrelation $I_n(1) = I_{n-1}(1)/n$. Hieraus erhält man dann die Formel für $I_n(1)$ durch Induktion.

- b) (6 P) Zeigen Sie, dass das Volumen $V_n(1)$ der n -dimensionalen Einheitssphäre, definiert durch $\{\mathbf{x} \in \mathbb{R}^n \mid x_1^2 + x_2^2 + \dots + x_n^2 \leq 1\}$, gegeben ist durch

$$V_{2k}(1) = \frac{\pi^k}{k!} \quad \text{und} \quad V_{2k+1}(1) = \frac{2^{k+1} \pi^k}{(2k+1)!!}$$

für $k \in \mathbb{N}$. Wir erinnern hier an die Definition von $(2k+1)!!$ als das Produkt aller ungeraden Zahlen kleiner gleich $(2k+1)$.

Nutzen Sie die Gamma-Funktion um beide Ausdrücke zu

$$V_n(1) = \frac{\pi^{n/2}}{\Gamma(\frac{n}{2} + 1)}$$

zusammenzufassen.

Hinweis: Sei $V_n(R)$ das Volumen der Sphäre mit Radius R , definiert durch $x_1^2 + x_2^2 + \dots + x_n^2 \leq R^2$, dann gilt $V_n(R) = R^n V_n(1)$. Beweisen Sie, mit Hilfe der Beziehung $V_n(R) = \int_{x_1^2 + x_2^2 \leq R^2} dx_1 dx_2 V_{n-2}(\sqrt{R^2 - x_1^2 - x_2^2})$, die Rekursionsrelation $V_n(1) = (2\pi/n)V_{n-2}(1)$. Hieraus erhält man dann die Formeln für $V_n(1)$. Es könnte hilfreich sein, Polarkoordinaten zu verwenden.

- c) (4P) Erläutern Sie die Aussage dass “sich fast das gesamte Volumen an der Oberfläche befindet” falls $n \gg 1$. Betrachten Sie dazu eine dünne Kugelschale.

2 Das ultra-relativistische Gas (mikrokanonisch) (14 P) Der Ausdruck $E = 1/(2m) \|\mathbf{p}\|^2$ für die kinetische Energie eines Körpers ist der Grenzfall der allgemeingültigen, relativistischen Relation¹

$$E = c\sqrt{\|\mathbf{p}\|^2 + m^2c^2}$$

falls $\|\mathbf{p}\| \ll mc$; also für Geschwindigkeiten weit unterhalb der Lichtgeschwindigkeit.

Masselose Teilchen hingegen erfüllen dementsprechend die Energie-Impuls-Relation

$$E = c \|\mathbf{p}\|$$

Wir wollen hier die Zustandsgleichungen eines Gases aus solchen ultra-relativistischen Teilchen herleiten²

Wir benötigen folgendes Integral

$$F_N(R) = \int_{0 \leq \sum |x_i| \leq R} \left(\prod_{i=1}^N x_i^2 \right) dx_1 \cdots dx_N \quad (1)$$

- a) (3P) Zeigen Sie dass $F_N(R) = C_N R^\alpha$ wobei C_N nur von N abhängt. Wie lautet α ?
- b) (4P) Um C_N zu bestimmen, bedienen wir uns eines Tricks. Zeigen Sie, dass $\int_0^\infty e^{-r} r^2 dr = 2$ und nutzen Sie dies um C_N zu berechnen.

Tipp: Betrachten Sie das Integral zur N -ten Potenz und nutzen aus dass (per Definition)

$$\left(\prod_{i=1}^N x_i^2 \right) dx_1 \cdots dx_N = dF_N$$

Damit haben wir alle Zutaten zusammen.

- c) (4P) Stellen Sie die Formel für das Phasenraumvolumen von N masselosen Teilchen mit Gesamtenergie E , die auf ein Volumen V im dreidimensionalen Raum eingeschränkt sind, bis auf Integration über die Impulse auf. Bringen Sie das verbleibende Integral auf die Form (1) und werten es aus.
- d) (3P) Bestimmen Sie die kalorische und thermische Zustandsgleichung des Systems und diskutieren kurz Unterschiede und Gemeinsamkeiten zum nicht-relativistischen Gas.

¹ c ist die Lichtgeschwindigkeit, die wir im folgenden auf $c = 1$ setzen.

²Wobei wir an dieser Stelle den Quanten-Charakter von z.B. Photonen fürs Erste vernachlässigen.

3 Entropische Kräfte (10 P) Rekapitulieren Sie die Vorlesung zum Thema entropische Kräfte. Schreiben Sie eine (möglichst prägnante, aber kohärente) Zusammenfassung. Ihr Essay sollte (mindestens) folgende Fragen beantworten:

- Wie berechnet sich eine entropische Kraft aus der Entropie?
- Wie stehen diese Kräfte im Zusammenhang mit der mechanischen Definition von Kräften als Gradient eines Potentials?

- Insbesondere wieso

$$T \frac{\partial S}{\partial \lambda} = \left\langle -\frac{\partial H}{\partial \lambda} \right\rangle$$

gilt.

- Nennen Sie mehrere Beispiele für entropische Kräfte.