

Statistik / Thermodynamik

VL Mi 12¹⁵ - 14⁰⁰ (15 Minute länger,
Fr. 08¹⁵ - 10⁰⁰ Werk nötig)

Sprechstunde 13-14 Di, EW 742

(nicht am 21. &.)

1. Einführung

1.1. Grundlegende Konzepte

Aufgabe: Übergang v. Mechanik / QM isolierter Systeme
zu Systeme in Umgebung (makroskopisch!)
dh. typischerweise 10^{23} Teilchen behandeln

Andererseits i.a. • Übermaß an Information!
• nicht exakt lösbar!

Antwort auf dieses Problem: man misst nur einige Observablen f_{ν}

makroskopisch Umgebung

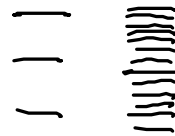


sehr dichte E -Spektrum
mit vielen Freiheitsgraden

Wechsel-
wirkung



interessantes System



von wenigen Zuständen bis zu
sehr vielen Zuständen geht.

Bsp:



Bsp. Druckmessung

(i) Umgebung wird durch Parameter λ_{ν} beschrieben

Beispiele: Temperatur, chemisches Potential

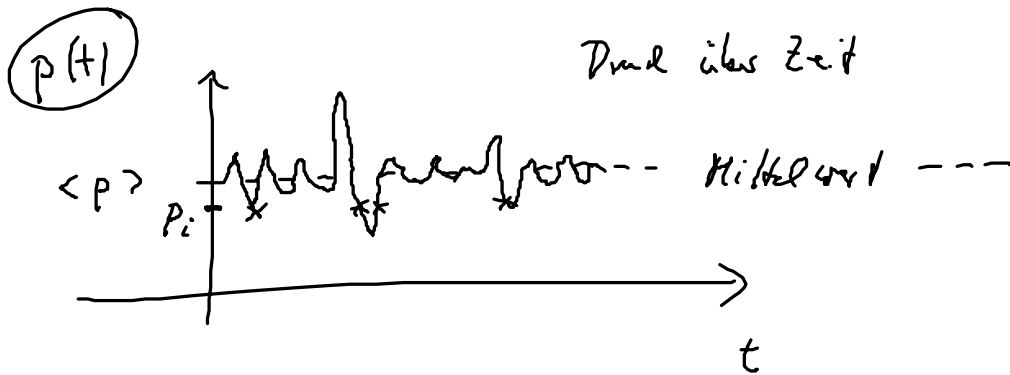
(ii) System wird durch die beobachtbaren Größen Observablen f_{ν}

Beispiel: Druck, Energie

(iii) externe Felder die auf System angriffen h_{ν}

Beispiel: elektrische Felder, Volumen

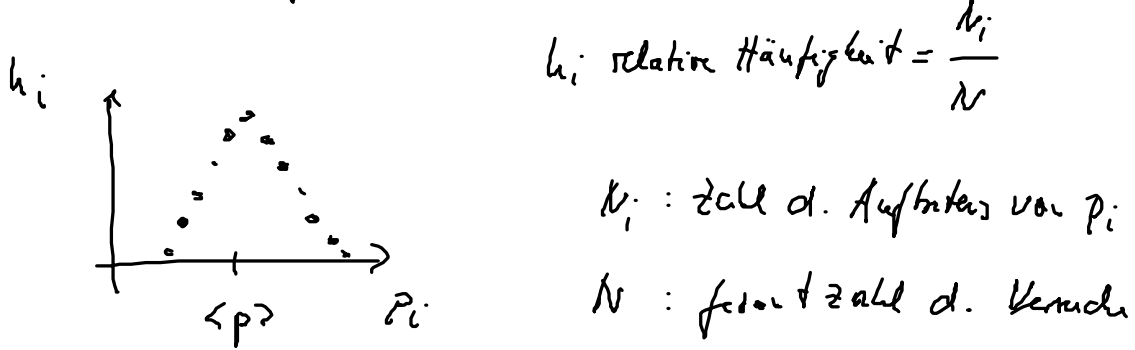
- Mangel an Info über Vielteilchen System wird mit Mangel (bewußt gewählt) an Frage beantwortet
- Strafe: gewisse Observierte Schwankungen



Hoffnung: Mittelwert beschreibt das System gut

a) zeitlich Mittelwert $\langle p \rangle_t$

aus zeitl. Beschreibung ein Histogramm definieren



$h_i \rightarrow w_i$: Wahrscheinlichkeiten
 $N \rightarrow \infty$

alternative Berechnung d. Mittelwerts $\langle p \rangle_E = \sum_i w_i p_i$

man kann 2 Art v. Mittelwert definieren:

zeitlichen $\langle p \rangle_t$, Ensemblemittelwert $\langle p \rangle_E$

1 System wird f : N -Zeitpunkte gemessen
 N Systeme werden 1mal gemessen

grundlegend Arbeitshypothese:

Ensemble mittel = Zeitmittel

4 Ergodenhypothese

gilt nicht i.a., aber: für wechselwirkende Systeme gültig

$$\langle f_v \rangle_t = \langle f_v \rangle_E$$

Statistische Physik beschäftigt sich mit der Ableitung von
Gesetzen f. mechanische Systemgröße unter dem
Einfluß der Umgebungsparameter.

Grundlage: Bestimmung der Wahrscheinlichkeiten
in Ensemble

$$w_i = w_i(\text{Umgebung})$$

Gleichgewicht - statistische Physik:

nach ein gewisse Zeit ohne da E: und abten externen Felder

wird $\langle f_v \rangle = \text{konst}$

Nicht Gleichgewicht - statistisch Physik

ein offenes System wird d. externen Felder
aus dem Gleichgewicht gebracht

1.2. kurzes historisches Abriss

- A. Avogadro (1776 - 1856)

Zustandsgleichung ideales Gas

$$p = \frac{N}{V} k T$$

N - Teilzahl

V - Volumen

T - Temperatur

k - Boltzmann Konstante

(dient Festleg. T -Skala)

$$p = p(T)$$

↑

↑

System

unabhängige

„Hessische Zustandsgleichung“

- J. Loschmidt (1821 - 1895)

Avogadro / Loschmidt Zahl:

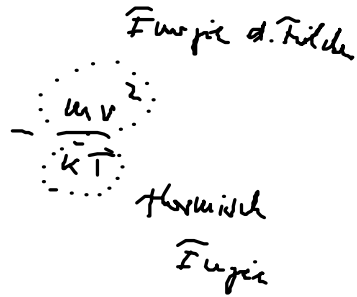
wieviele Teilchen / Atome findet man in molarem Volumen:

$$12 \text{ g }^{12}\text{C} \rightarrow 6 \cdot 10^{23} \text{ Teilchen}$$

- J. C. Maxwell (1831 - 1879)

Wahrscheinlichkeitsverteilung der idealen Gase

Bsp: $w_i \rightarrow w(v) = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{3/2} v^2 e^{-\frac{mv^2}{2kT}}$



$w(v) dv$ Wahrscheinlichkeit im Intervall dv ein Teilchen mit v zu finden

- J. W. Gibbs (1839 - 1903)

Wahrscheinlichkeit zur Einnahme eines Systemzustands $|i\rangle$

$$w_i \sim e^{-\epsilon_i / kT}, \text{ wobei } \epsilon_i \text{ die Energie von } |i\rangle \text{ ist}$$

Normierung: $w_i = \frac{e^{-\epsilon_i / kT}}{Z}$

Z
Zustandsumme: Z enthält, weil Potentialeigenschaften

$$P = \frac{\partial}{\partial \nu} \ln Z$$

- L. Boltzmann (1844 - 1906) /

Einführung Entropie $S = -k \sum_i w_i \ln w_i$

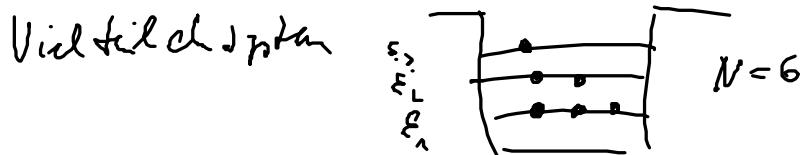
Brücke zwischen mikroscop. Größen und Wahrscheinlichkeiten w_i

$$\left| \frac{1}{T} = \frac{\partial S}{\partial E} \right| \text{Temperaturdefinition!}$$

- C. Shannon (1946)
 - E_i / kT
 - Gibbs Ansatz f $w_i \sim e$
 - kan mit $S = \text{maximal}$ gerechtfertigt werden

- E. Fermi (1901-1954)
- N. Bose (1894-1955)

u_ϵ mittlere Besetzungszahl von Teilchen im
Energiezustand $|\epsilon\rangle$ bestimmen



Bose / Fermi verteilungen:

$$u_\epsilon = \frac{1}{e^{\frac{(\epsilon - \mu)}{kT}} \pm 1}$$

μ : chemisches Potential

+ Fermionen (Spin $\frac{1}{2}$ -zahlig)

- Bosonen (Spin ganzzahlig)

- M. Planck (1858-1947)

Strehl's formula: $u(\omega) = \frac{(4\pi)^2}{c^3} \frac{h \omega^3}{e^{\frac{h\omega}{kT}} - 1}$

E-Dichte über
Frequenz

- P. Debye (1884-1966)

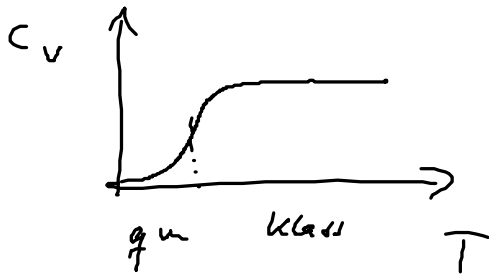
spezifische Wärme d. Festkörper
(longe Schwingungen)

$c_v(T) = 3kN$

klassisch
(T hoch)

$c_v(T) \sim T^3$

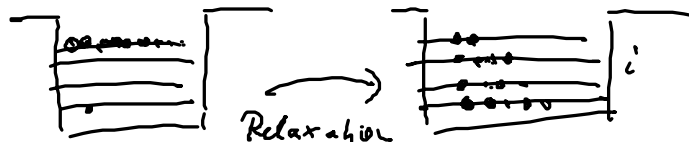
quantenmechanisch
(T tief)



- bisher ohne Wechselwirkung

einfachster Ansatz: "Boltzmann" ähnlicher bzw. "Mastverteilung"

Relaxation:



Weg von Nichtgleichgewicht ins Gleichgewicht u_E

$$\dot{n}_i(t) = - \sum_e \Gamma_{i \rightarrow e} n_i(t) + \sum_e \Gamma_{e \rightarrow i} n_e(t)$$

↑
 Besetzungszahl

$\frac{1}{\text{Zeit}} \hat{=} \text{Rate}$

• Verallgemeinerung der Schrödinger gl. in eine Umgebung

J. v. Neumann (1903 - 57)

$$i\hbar |\dot{\psi}\rangle = H |\psi\rangle \implies i\hbar \dot{\rho} = [H, \rho]$$

Umgebgs. ↑
 Stabilität
 Operator

$$\langle 0 \rangle = \langle \psi | 0 | \psi \rangle \implies \langle G \rangle = \text{sp}(G \rho)$$