| Molehul dynam | h |
|---------------|---|
| | |

Quellen: Thijssen, Kap. 7.1, 8

Def: Simulation der Dynamik einer Systems Klassischer Teilchen

Physikalische Frageslellung

· N Teilchen mut Positionen $\vec{n}_i = \vec{n}_i(\varepsilon) \in \mathbb{R}^3$

Geschwindigheilen vi = ñ;

Impulsen Di=Mivi

Maxen mi

Ladungen Gi

i=1,..,N

Die Bahn jedes Teilchens wurd durch die

Newton-Gleichung bestimmt Mira = Fi

Summe aller Krafte, die auf Teilchen i wurken $\vec{F}_i = \vec{F}_i \left(\{ \vec{r}_i \}, \{ \vec{v}_j \}, E \right) = \vec{F}_i^{(a)} + \vec{F}_i^{(w)}$

· Auxere Krâfte (hangen nicht von der anderen Teilchen ale)

 $\widehat{F}_{i}^{(a)} = \widehat{F}_{i}(\widehat{n}_{i}, \widehat{v}_{i}, t)$

Beisquéle: - Schwerbraft Fi = - m; q

- Lorents-Kraft Fi = 9.[E(Pin,t)+, 0, × B(Pi,t)]

- Reibungsbraft Fi = - P. f. (Wil) vi - Harte Wand Fi > |

- Ewanyskráfte

- Zufallskráfti (Langeven - Dynamik => Brown sche Bewegung) · Weckselwirhungen

Übliche Amnahmen

- Zweihørpen krufte
$$F_i = \sum_{j=1}^{N} F_{ij}$$

EN MARINE THE THE

Fij = Kraft die Teilchen i ubt

Ablio = Reablio => Fiz = -Fji

Unabhängig von Zeit und Geschwindigkeit

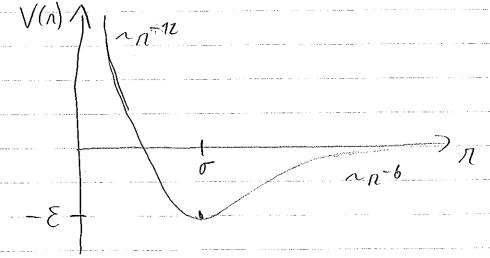
=> Fig = Fig (Ri, Ri)

Zentrale Krafte => Fig // ñj-ñi

Konservalive Kráfti;

Beispiele:

$$V(n) = E\left[\left(\frac{\sigma}{n}\right)^{12} - Z\left(\frac{\sigma}{n}\right)^{6}\right]$$



Potential rwischen neutralen Molepülen

- Coulombe - Potential

$$V_{ij}(\vec{R}_i,\vec{n}_j) = \frac{q_i q_j}{4\pi \epsilon_s |\vec{n}_i - \vec{n}_j|}$$

Simulation von Plasma, Elektrolyten



- Gravitationsfraft

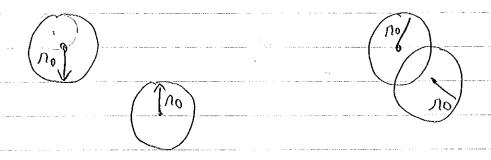
$$V_{ij}(\vec{n}_{i},\vec{n}_{j}) = -6 \frac{M_{i}M_{j}}{|\vec{n}_{i}-\vec{n}_{j}|}$$

Simulationen von Planeten/rystemen und Galaxien in der Astrophysik

(wenn relativistische Effekte vernachlässibar rind)

Kugel mit einem harlin Kern (hard-core particles) 1, MD-Simulation überhaupt (1957)

$$V(n) = \begin{cases} 00 & \pi < 2\pi_0 \\ 0 & \pi > 2\pi_0 \end{cases}$$



$$V=0$$
 $V=00$

- Harmonischer Potential

 $V_{ij}(\vec{n}_i,\vec{n}_j) = \frac{1}{2} K_{ij}(\vec{n}_i-\vec{n}_j)^2$

mut Federhonstanten Kij = Kji

Simulationen von Schwingungen in Molehalen Festkörpern, Maschinen, Gebäuden, Fahrseugen, Erdfrugel (-> Erdbeben)

Grundide: System von gehoppelten Vrillatoren

+ aussere (periodische) Krafte

+ Reibungsfrafti

Frage: Sodin
Resonanz = Zerstvrung

Sehr wichtig in der Prancis (Industrie, Medium, ...)

· Ziele

- I) Visualiseerung
 - der Bahnen Fi (t) für hurre Zeit und fleine Teilchen sahl , Z.B. Brownsche Bewegung
 - des Observables A(t) = A({Ri}, {vi}, t) wie henelische Energie, polentielle Energie
 - der statistischen Verleilungen wie

Ortsverteilung (Dichte) oder

Geschwindigkeitsverleilung

Zeitrnittelung der Observablen und Verteilungen

$$\bar{A} = \frac{1}{7} \int_0^T A(t) dt$$

- un thermodynamischen bleichgewicht,
 - Z.B. Druch, Temperatur Ensemble-Simulation

=> Eustands gleichungen



- Ausserhalt des Gleichgewichts

7. B. Transport (Warmestrom, ...)

oder Streben ens Gleichgewichts (Deimpfung, Relaxation, Entropununahme, ...)

Mathematische Aufgabe

3N-dimensionale gewöhnliche Differentialgleichung 2. Ordnung

 Ω

6N-dim. 6DG 1. Ordnung

 $m_i \vec{v}_i = \vec{F}_i \left(\{\vec{n}_i \}, \vec{v}_i, t \right)$

ii = vi

t Berechnungen der Observablen eine Stat. Verteilungen

Allgemeine Anmerbungen

- 1) Praktisches Problem: Visualisierung der Dynamis auf dem Computer
- 2) Randbedingungen: Simulation eines endlichen Volumen
 - · Geschlossenes System (Z. B. Gas um Behälter)
 - harte Wand
 - elastische Wand
 - periodische Randbedingungen
 - · Offener System
 - schwacher harmonischer Polential
 - Schwerpunktberrugssystem
- 3) Initialiserung (= Anfangsbedingungen)
 - $R_i(t=0)$, $v_i(t=0) = ?$

Vi=1-,N

Die optimalen Anfanysbedingungen hangen vom Problem ab:

- · deterministische Berechnungen
- · Ensemble Berechnungen
 - Z.B. Zufallige Positionen eind Geschwindigheilen gem. Maxwell-Boltzmann-Verleilung

4) Teilchenrahl

Ein Kubihrentemeler Materie enthalt-10²² Molehule Größte Sernulationen (1997) N~ 10⁹ <<10²²

Folgerungen:

• Fluhtuationen $\sim \sqrt{N}$ in Emsemble-Berechnungen kind vernachlässigbar für $N=10^{27}$ aber muht für $N=10^9$

Finite-size scaling ist enforderlich

(Bereshmung für mehrere N and)

(Entrapolation für N > 00)

S) Rechenaufwand

Warum nur N < 109 ?

Rechenaufwand für einen Zeitschritt ~ N2 (Berechnung aller Kräfte Fiz.)

Im Folius den Forschung: Entwicklung linearer Methoden (Rechenaufwand ~ N)

6) Teitdispretisierung

Zeitsbala der molehularen Bewegung ≈ ph ≈ 10-125

Zeitschritt At << 10-12/3, E.B. 10-14/5

teitshala eine physipalischen Prosesses TZ Wh

 $\Rightarrow \frac{T}{\Delta t} \approx 10^8 \text{ Zeitschrifte}$

In anderen Gebielen (Z.B. Astrophyrik) herrschen andere teitshalen aber Ehnliche Probleme treten ouf.