Simulação Computacional dos Materiais

Caetano Rodrigues Miranda Henrique Musseli Cezar



AULA 13 – 01/10/2020

Parte A















Simulação de vendas usando Monte Carlo

		Street	Prelaunch	Postlaunch	Total
Artist	Title	Date	Weeks	Weeks	Sales
Dave Matthews Band	Before These Crowded Streets	4/28/1998	4	14	6336
Madonna	Ray of Light	3/3/1998	5	22	<u>621</u> 9
Sarah McLachlan	Surfacing	7/15/1997	5	55	5588
Eric Clapton	Pilgrim	3/10/1998	4	21	526 9
Eltan John	Something About the Way You	9/23/1997	2	45	4601
Celine Dion	Let's Talk About Love	11/18/1997	4	37	4436
Bob Dylan	Time Out of Mind	9/30/1997	5	44	3938
Natalie Imbruglia	Left of the Middle	3/10/1998	4	21	3728
Beastie Boys	Hello Nasty	7/14/1998	5	3	3698
Pearl Jam	Yield	2/3/1998	5	26	3568
Garbage	Version 2.0	5/12/1998	5	12	3345
Tori Amos	From the Choirgirl Hotel	5/5/1998	5	13	3305
Natalie Merchant	Ophelia	5/19/1998	5	11	3254
Smashing Pumpkins	Adore	6/2/1998	5	9	3252
Enya	Paint the Sky With Stars-Best	11/11/1997	5	38	3135

Table 1 Product Descriptions

Estocástico vs Determinístico



Calculando o valor de π de maneira estocástica

Uma classe muito importante de métodos de Monte Carlo são os que calculam uma integral de • maneira estocástica



- Consideramos um círculo de lado *r* dentro de quadrado de lado 2r
- Sorteamos pontos aleatórios dentro do quadrado, e com • a razão das áreas podemos estimar o valor de π

$$\frac{\pi r^2}{4r^2} = \frac{N_{\rm in}}{N_{\rm steps}} \implies \pi = 4 \frac{N_{\rm in}}{N_{\rm steps}}$$

Loop to calculate π with Monte Carlo

- 1: for i = 1 to N_{steps} do
- *x* = rand[0,1]; *y* = rand[0,1] 2:
- if $x^2 + y^2 \le 1$ then 3:

4:
$$N_{in} = N_{in} + 1$$

- end if
- 6: end for



http://iwant2study.org/lookangejss/math/ejss_model_CalculoPl/

Aplicações em reatores ...

Blindagem de fonte de nêutrons.

- Fonte se localiza na origem (0,0,0).
- Distribuição de energia das partículas é:



- Os nêutrons podem ser, refletidos, espalhados ou transmitidos.
- É possível escolher o número de nêutrons e a espessura da camada absorvedora.



Calculando outras integrais

- Além do valor de π (integral do círculo) podemos obter outras integrais e razões entre integrais com • Monte Carlo
- Podemos inclusive determiner o valor de integrais em espaços com alta dimensionalidade, • onde os métodos numéricos convencionais de integração tipicamente tem problemas



6

Simulações moleculares

 Dinâmica Molecular: integra as equações de movimento

 Monte Carlo: amostragem por importância



Visitando a superfície de energia potencial

 Durante uma simulação, visitamos diferentes configurações do sistema para calcular as contribuições para as médias

$$\left\langle A \right\rangle_{\text{NVT}} = \int d\Gamma \rho_{\text{NVT}} A(\Gamma)$$

$$\rho_{\text{NVT}}(\Gamma) = \frac{e^{-\beta \mathcal{H}(\Gamma)}}{Z_{\text{NVT}}} \quad \text{where} \begin{cases} \beta = \frac{1}{k_{\text{B}}T} \\ \mathcal{H} = K + V \\ Z_{\text{NVT}} = \int d\Gamma \rho_{\text{NVT}} \end{cases}$$

$$r_{u}$$
 r_{u} r_{u

- As configurações de mais baixa energia tem um peso de Boltzmann maior
- Configurações com energia muito alta não contribuem para as médias
- Durante a amostragem, queremos visitar todas as configurações acessíveis naquelas condições termodinâmicas



Diferenças de abordagem na amostragem

Dinâmica **Molecular**





9

Vantagens e desvantagens do Monte Carlo

Vantagens

- Não é preciso calcular forças e velocidades •
- Podemos propor movimentos que dão • grandes saltos na superfície de energia potencial



Facilidade em utilizar ensembles em que N • não é constante

Desvantagens

- Não trás informação temporal •
- Implementações podem ser bem complexas • e depender do tipo específico de problema a ser estudado (tipo de movimento)
- Em geral, programas menos otimizados •



Médias de ensemble com Monte Carlo

No ensemble canônico (NVT) sendo as posições e momentos das partículas

$$\mathbf{R}^{N} = \{\mathbf{R}_{1}, \mathbf{R}_{2}, \dots, \mathbf{R}_{N}\} \qquad \qquad \mathbf{P}^{N} = \{\mathbf{P}_{1}, \mathbf{P}_{2}, \dots, \mathbf{P}_{N}\}$$

O valor médio de uma propriedade A' é dado por

$$\langle A' \rangle = \frac{\iint \cdots \int d\mathbf{P}^N d\mathbf{R}^N A'(\mathbf{R}^N, \mathbf{P}^N) \exp\left[-\beta \mathbb{H}(\mathbf{R}^N, \mathbf{P}^N)\right]}{\iint \cdots \int d\mathbf{P}^N d\mathbf{R}^N \exp\left[-\beta \mathbb{H}(\mathbf{R}^N, \mathbf{P}^N)\right]}$$

Se a energia potencial depende somente da posição e as contribuições da propriedade podem ser separadas $\mathbb{H}(\mathbf{R}^N, \mathbf{P}^N) = \mathbb{K}(\mathbf{P}^N) + \mathbb{U}(\mathbf{R}^N) \qquad A'(\mathbf{R}^N, \mathbf{P}^N) = A_p(\mathbf{P}^N) + A(\mathbf{R}^N)$

Podemos separar as contribuições devido ao momento e posição

$$\langle A' \rangle = \underbrace{\frac{\iint \cdots \int d\mathbf{P}^{N} A_{p}(\mathbf{P}^{N}) \exp[-\beta \mathbb{K}(\mathbf{P}^{N})]}{\iint \cdots \int d\mathbf{P}^{N} \exp[-\beta \mathbb{K}(\mathbf{P}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \int d\mathbf{R}^{N} A(\mathbf{R}^{N}) \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \int d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \int d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint \cdots \iint d\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N})} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N})} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N})} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^{N})]} + \underbrace{\frac{1}{\iint (\mathbf{R}^{N} \exp[-$$

 $\mathbb{E}\mathbb{U}(\mathbf{R}^N)]$ \mathbf{R}^{N}

Médias de ensemble com Monte Carlo

Estamos interessados em calcular então a parte configuracional

$$\langle A \rangle = \frac{\int \int \cdots \int d\mathbf{R}^N A(\mathbf{R}^N) \exp\left[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^N)\right]}{\mathcal{Z}} \qquad \qquad \mathcal{Z} \equiv \int \int \cdots \int d\mathbf{R}^N \exp\left[-\beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^N)\right]$$

Para isso, faremos uma amostragem por importância (lembre que altas energias pouco contribuem)



$\cdot \beta \mathbb{U}(\mathbf{R}^N)$

Médias de ensemble com Monte Carlo

Sabendo que a distribuição de estados é dada pela distribuição de Boltzmann

$$p_{\mu}^{\beta} \equiv \frac{\exp[-\beta \mathbb{U}_{\mu}]}{\sum_{\nu} \exp[-\beta \mathbb{U}_{\nu}]}$$

Se tivermos uma maneira de **amostrar estados com essa distribuição**, podemos calcular as médias como $\langle A \rangle_{N_{MCS}} = \frac{1}{N_{MCS}} \sum^{N_{MCS}} A(\mathbf{R}_i^N)$

O algoritmo de Metropolis foi proposto em 1953 por Nicholas Metropolis, e é baseado na aceitação e rejeição de novas configurações.

A ideia é construir uma cadeia de Markov, isto é, gerar configurações em sequência de modo que uma configuração nova é construída baseada somente na anterior.



Metropolis Monte Carlo

Sendo a probabilidade de transição de ir de uma configuração o para uma n:

$$\pi(o \to n) = \alpha(o \to n) \times acc(o \to n)$$

Com $\alpha(o \rightarrow n)$ dando a probabilidade de fazer a mudança de coordenadas que leve de o para n e sendo $acc(o \rightarrow n)$ a probabilidade de aceitar tal movimento.

Uma condição bem forte que é suficiente para amostrarmos estados da distribuição de equilíbrio (de Boltzmann) é satisfazer o balanço detalhado:

$$p_o^\beta \pi(o \to n) = p_n^\beta \pi(n \to o)$$

No algoritmo de Metropolis, assumimos que a probabilidade $\alpha(o \rightarrow n)$ é a mesma tanto indo de o para *n* quanto de *n* para *o*, e chegamos no critério de aceitação que envolve a razão dos fatores de Boltzmann das duas configurações,

$$acc(o \to n) = \begin{cases} \exp\{-\beta [\mathbb{U}(\mathbf{R}_n^N) - \mathbb{U}(\mathbf{R}_o^N)]\} \text{ se } \mathbb{U}(\mathbf{R}_o^N) < \mathbb{U}(\mathbf{R}_n^N) \\ 1 \quad \text{ se } \mathbb{U}(\mathbf{R}_o^N) \ge \mathbb{U}(\mathbf{R}_n^N) \end{cases}$$

Algoritmo para Metropolis Monte Carlo (NVT)

- 1. Selecione aletoriamente uma partícula do sistema
- Dê um deslocamento aleatório na sua coordenada: r' = r + Δ
- 3. Calcule a energia da nova configuração
- 4. Se a energia for menor que a da configuração antiga, aceite e substitua a configuração anterior pela nova
- 5. Se for maior, sorteie um número aleatório no intervalo [0,1]:
 - aceite caso seja menor que a probabilidade do critério Metropolis, e aceite e substitua a configuração anterior pela nova
 - caso seja maior, rejeite a configuração e mantanha a configuração antiga
- 6. Acumule o valor das propriedades de interesse às médias



Cálculo das médias de ensemble

Assim como na dinâmica molecular, é necessário esperar o equilíbrio antes de começar a computar médias



Modelo de Ising

Amostragem por importância

Generalização multidimensional de

$$I = \int_a^b g(x) \ p(x) dx$$

Sistema Discreto: *Modelo de Ising*

Função de Distribuição da Probabilidade

$$P_i = \frac{1}{Z} \exp\left[-\beta E_i\right]$$

Função de Partição

$$Z = \sum_{i} \exp\left[-\beta E_i\right]$$

Valor médio: energia

$$\langle E \rangle = \sum_{i} E_i P_i$$



Modelo de Ising e sua extensão a Materiais

•Hamiltoniano do sistema é dado por:

$$\mathcal{H} = -J\sum_{\langle ij\rangle} s_i s_j - h\sum_i s_i$$

Onde $s_i = \pm 1$, i = 1,...,N

 $\langle ij \rangle =$ soma de todos os pares de spins (1^{os} viz.)

- J= constante de acoplamento
- h = campo magnético externo





Modelo de Ising

- Modelo de rede
- Um dos mais simples modelos de sistemas com graus de liberdade interagentes, porém não trivial
- Introduzido por Lenz e Ising para modelar transições de fase em materiais magnéticos (~1920)
- Resolvido exatamente em 2D por Onsager (Nobel 1968)
- 3D ainda não resolvido analiticamente

n graus de nsições de

Modelo de Ising

- Bastante útil em Física da Matéria Condensada, Teoria de Campo e Ciência dos Materiais
- Modelo para magnetismo (não muito sofisticado)
- Usado como modelo para ligas binárias em Ciência dos Materiais
- Usado para modelar partículas adsorventes em Superfícies
- Pode ser extendido em diversas direções e situações.

Ferromagnetismo

Domínios magnéticos de um material se alinham em uma direção

Em geral, os domínios não se alinham

→ nenhuma magnetização macroscópica

Configuração de menor energia, em T baixas

 \rightarrow todos spins alinhados \rightarrow 2 configurações (up e down)

Temp de Curie - temperatura onde o ferromagnetismo desaparece

Fe: 1043 K

Ponto Critico → Transição de fase de 2 ordem





Podem ser obrigados a alinhar-se em uma direção

Modelos

Classe de universalidade - grande classe de sistemas cujas propriedades são independentes dos detalhes dinâmicos do sistema

Modelo de Ising– Vetores apontam <i>APENAS</i> UP OU DOWN → Modelo mais simples	Modelo de Potts - vetores apontam em qualquer direção Em um plano	Moo veto qua NO	Modelo de vetores apo qualquer di NO ESPAÇ		
				Ð	
$\begin{array}{c} T & T & \Psi & \Psi \\ \Psi & \Psi & \Psi & \Psi \\ \Psi & \Psi & \Psi & \Psi$	$\begin{array}{c} \uparrow / / \longrightarrow \longrightarrow \\ \uparrow / / / \longrightarrow \longrightarrow \end{array}$		Ð	÷.	
Ligas hinárias			⊕⊾	÷,	
- Misturas líquidas binárias	 Hélio superfluido 	\oplus (⊕►	⊕ 	
- Gás-líquido	 Metais supercondutores 	①	⊕►	⊕ →	

 Gás-líquido (átomos e vacâncias)

Dimensionalidade distinta \rightarrow classe de universalidade diferente

e Heisenberg pontam em direção \ÇO



Ising Model



Com o aumento de T, aumenta-se S, mas magnetização líquida diminui

Modelo de Ising



Caso unidimensional

A função de partição, Z, é dada por:

$$Z = \sum_{\sigma_k = \pm 1} f_L(\sigma_1) \exp\left\{K\sum_{i=1}^N \sigma_i \sigma_{i+1} + m\sum_{i=1}^{N+1} \sigma_i\right\} f_R(\sigma_{N+1})$$

where $K = \frac{J}{T}$ and $m = \frac{H}{T}$ where H is the magnetic field

Com nenhum campo magnético externo m = 0.

Com condições de contorno livres

 $f_L(\sigma) = f_R(\sigma) = 1.$

Fazendo a substituição

$$\sigma_i \sigma_{i+1} = s_i.$$

$$Z = \sum_{s_k = \pm 1} e^{K \sum_{i=1}^N s_i} =$$

O modelo de Ising 1-D não têm uma transição de fase.



Caso 2-D

A energia é dada por

$$E = -J\sum_{\langle i,j\rangle} s_i s_j$$

Para uma rede de 2 x 2 há $2^4 = 16$ configurações



Energia, E, é proporcional ao comprimento dos limites, e maior o limite, maior (mais positivo) a energia.

Em um caso-1D, E \sim # de paredes

No caso de 3-D, E ~ área de fronteira

O limite superior para a entropia, S, é kBln3 por unidade de comprimento.

O sistema quer minimizar F = E - TS.

Em baixas T, a configuração de menor energia dominam.

Em altas T, as configurações com entropia mais elevada domina.





distinguished by the direction of the magnetic moment, coexist. As the magnetic field is varied at constant temperature (the grey path)the orientation of the magnetisation, M, is reversed at the line of phase coexistence (inset). The line of coexistence ends at T_e where the magnetic moment vanishes, and the different phases merge into a single paramagnetic phase.

"The New Physics" 1989. p 237 Davies.

O que ocorre em Tc?

Comprimento de correlação - distância sobre a qual os efeitos de uma perturbação espalhar.

<u>Aproximando-se do lado de alta Tc</u>

Cadeias longas



Filme fino w

Comprimento de correlação aumenta sem limite (diverge) em Tc, torna-se comparável ao comprimento de onda da luz (opalescência crítica).

Susceptibilidade magnética - relação entre o momento magnético induzido ao campo magnético aplicado, também diverge em Tc.



(solid lines), and (b) a bar of square cross-section.

Calor específico, C, diverge em Tc.

Magnetização, M, é contínua.

Entropia, S, é contínua.

Transição de Fase de 2ª ordem

Magnetização, M, (parâmetro de ordem) - 1 ª derivada da energia livre - contínuo

Entropia, S - 1 ^a derivada da energia livre -<u>contínuo</u>

Calor específico, C - 2 ^a derivada da energia livre - descontínua

Susceptibilidade magnética, X - segunda derivada da energia livre - descontínua



Parâmetro de ordem, M (magnetização), calor específico, C e susceptibilidade magnética, X, próximo do ponto crítico para o Modelo de Ising 2D onde Tc = 2,269.



Ising 2-D – Qual o valor de Tc

De

Onsager

$$2 \tanh^2 (2\beta J) = 1$$

$$\tan x = \frac{e^{2x} - 1}{e^{2x} + 1}$$

$$2 \left(\frac{e^{2x} - 1}{e^{2x} + 1}\right)^2 = 2 \frac{e^{4x} - 2e^{2x} + 1}{e^{4x} + 2e^{2x} + 1} = 1$$

$$2\beta J = \frac{1}{2} \ln \left(3 \pm 2\sqrt{2}\right)$$

$$2e^{4x} - 4e^{2x} + 2 = e^{4x} + e^{2x} + 1$$

$$e^{4x} - 6e^{2x} + 1 = 0$$

$$4x - 6e^{2x} + 1 = 0$$

$$4y - 1 = 1$$

$$4y - 1$$



Expoentes críticos

Temperatura reduzida, t

$$t \equiv \frac{T - T_C}{T_C}$$

Calor específico

Magnetização

Susceptibilidade magnética

comprimento de correlação

 $\alpha = 0$ (log divergence)

$$\beta = \frac{1}{8} \quad \gamma = \frac{7}{4} \quad \nu = 1$$





Os expoentes exibem universalidade ponto crítico (independem de detalhes do modelo). Isto explica o sucesso do modelo de Ising em fornecer uma descrição quantitativa de ímãs reais.

Modelo de Ising usando Metropolis

- 1. Define a temperatura T e o campo externo h
- 2. Inicializa o sistema (configuração aleatória ou de simulação anterior)
- 3. Realiza N número de ciclos Monte Carlo através da rede
- 4. Excluir as 1 as configurações (equilibração)
- 5. Calcula as médias e errors das configurações estatísticamente independentes (Produção)

Modelo de Ising usando Metropolis

Seção do Metropolis:

3a. Realiza uma tentativa de mudança, invertendo um spin escolhido aleatoriamente \uparrow -> \downarrow

3b. Determina a diferença de energia ΔE

3c. Se $\Delta E \leq$ aceita a nova configuração

3d. Se $\Delta E > O$, gera um número aleatório **r** entre 0 e 1 e compara com a probabilidade: $Exp(-\Delta E/k_{B}T) \ge \mathbf{r}$ (aceita), se não rejeita e mantém a configuração

Modelo de Ising

*Equilibração :*Verificar se o sistema atingiu a condição de equilíbrio

Condições Períodicas de Contorno





Modelo de Ising: simulações



Temperatura em unidades de J/k_B

Exato vs simulação



Correlações de spin

Função de correlação espacial

 $f(i) = \langle s_i s_o \rangle$, onde $s_i \notin o$ spin localizado no site da rede i, distante de s_0 .

A temperatura T tem unidades de J/k_B



T = 2.0



Ligas binárias (sistema Cu-Zn)

Equilibrium phase diagram



CuZn (β-brass)



temperature

Ligas binárias (sistema Cu-Zn)

Liga AB com estrutura BCC

Caso: Cu-Zn (β -estanho)



N átomos A e N átomos B Rede BCC = combinação de 2 redes cúbicas (a e b)

Parâmetro de ordem de longo alcance P

Número de átomos A na sub-rede a

- = 1/2 (1+P)N
- $P = \pm 1$ ordem perfeita
- P = 0 (sem ordem)

Parâmetro de ordem de curto alcance P

Q= número de 1os vizinhos da ligação AB

r = 1/4 (q-4)

- r =1 completamente ordenado
- r = 0 completamente disordenado

A energia: $E = N_{AA}E_{AA} + N_{BB}E_{BB} + N_{AB}E_{AB}$

Onde Nij é o número de 1os vizinhos da ligação ij e E_{ii} é a energia de uma ligação ij Aproximação de campo médio:

Sem correlações:

$$N_{AA} = 8 \left[\frac{1}{2}(1+P)N\right] \left[\frac{1}{2}(1-P)\right] = 2(1-P^2)N$$

$$N_{BB} = 8 \left[\frac{1}{2}(1+P)N\right] \left[\frac{1}{2}(1-P)\right] = 2(1-P^2)N$$

$$N_{AB} = 8N \left[\frac{1}{2}(1+P)\right]^2 + 8N \left[\frac{1}{2}(1-P)\right]^2 = 4(1+P^2)N$$

$$E_{MF} = E_0 - 2NP^2 \Delta E \qquad E_0 = 2N(E_{AA} + E_{BB})$$
$$\Delta E = E_{AA} + E_{BB} - 2R$$

$+2E_{AB}$) E_{AB}

Número de configurações

$$W = \left[\frac{N!}{[\frac{1}{2}(1+P)N]! [\frac{1}{2}(1-P)N]!}\right]^2$$

Número de configurações

$$W = \left[\frac{N!}{[\frac{1}{2}(1+P)N]! [\frac{1}{2}(1-P)N]!}\right]^2$$

Entropia

$$S = k_B \ln W$$

= 2Nk_B \ln 2 - Nk_B [(1+P) \ln (1+P) + (1-P) \ln (1-P)]

Número de configurações

$$W = \left[\frac{N!}{[\frac{1}{2}(1+P)N]! [\frac{1}{2}(1-P)N]!}\right]^2$$

Entropia

$$S = k_B \ln W$$

= 2Nk_B \ln 2 - Nk_B [(1+P) \ln (1+P) + (1-P) \ln (1-P)]

Energia livre

$$F = U - TS$$

= $E_0 - 2NP^2 \Delta E$
- $2Nk_B T \ln 2 + Nk_B T [(1+P) \ln(1+P) + (1-P) \ln(1-P)]$

Número de configurações

$$W = \left[\frac{N!}{[\frac{1}{2}(1+P)N]! [\frac{1}{2}(1-P)N]!}\right]^2$$

Entropia

$$S = k_B \ln W$$

= 2Nk_B \ln 2 - Nk_B [(1+P) \ln (1+P) + (1-P) \ln (1-P)]

Energia livre

$$F = U - TS$$

= $E_0 - 2NP^2 \Delta E$
- $2Nk_B T \ln 2 + Nk_B T [(1 + P) \ln(1 + P) + (1 - P) \ln(1 - P)]$

A estrutura de equilíbrio é obtida a partir da optimização do mímino da energia livre em relação ao parâmetro de ordem P. A Temperatura crítica da transição de fase é

$$T_c = 2\Delta E/k_B$$

O modelo de Ising

- Uma importante aplicação do Metropolis Monte Carlo é na mecânica estatística em modelos na rede, como o de Ising
- Considere uma rede 2D como a ao lado (os spins cinzas representam as condições periódicas de contorno)
- Se os spins interagem com a Hamiltoniana

$$\mathcal{H} = -J\sum_{(ij)}\sigma_i\sigma_j$$

Podemos usar o algoritmo de Metropolis para estudar as propriedades do sistema alterando spins aleatóriamente, computando a energia e aplicando o critério de aceitação



Kinetic Monte Carlo

- Um método de Monte Carlo que pode trazer informações temporais é o Kinetic Monte Carlo
- O limite máximo de tempo de simulação de uma dinâmica molecular é de no máximo micro segundos
- Contudo, diversos eventos na natureza são mais raros, e ocorrem com uma frequência que mesmo uma dinâmica de micro segundos não consegue observar, ao menos não com uma estatística razoável



Kinetic Monte Carlo

- Imagine uma superfície de energia potencial como a ao lado
- Se as barreiras de energia (linha azul) entre \bullet uma "bacia" e outra são altas, a probabilidade de uma dinâmica escapar é muito pequena
- O que o Kinetic Monte Carlo faz é a evolução temporal do sistema, assumindo que as **taxa de transição** *k*_{ii} entre essas bacias são conhecidas
- Portanto é necessário conhecer todos os \bullet possíveis processos e suas taxas



Kinetic Monte Carlo

- Assumindo que **taxa de transição** *k*_{ii} entre lacksquareessas bacias são conhecidas evoluímos os sistema no tempo
 - Selecionando um dos caminhos para escapar e movendo para um novo estado
 - Avançando o tempo
- Podemos determinar as taxas de transição \bullet baseados em barreiras conhecidas

$$k^{\text{HTST}} = D_0 \exp[-E_{\text{static}}/k_{\text{B}}T]$$





Monte Carlo reverso

