Introdução à Física Computacional II (4300318)

Prof. André Vieira apvieira@if.usp.br Sala 3120 – Edifício Principal

Aula 11

Amostragem por importância na mecânica estatística O método das cadeias de Markov

Simulações de Monte Carlo

- A mecânica estatística lida com processos que envolvem sistemas complexos, quase sempre compostos de muitas partículas, em que ingredientes aleatórios (ou aparentemente aleatórios) desempenham um papel central.
- Esses ingredientes aleatórios podem ser representados por números aleatórios, permitindo a simulação computacional desses sistemas.

Descrição estatística de um sistema físico

- Trocas de energia entre um sistema físico e seu entorno são essenciais em fenômenos térmicos. Por isso, a descrição estatística de um sistema físico passa por caracterizar os diferentes estados de um sistema físico em termos das energias correspondentes a esses estados.
- As interações com o entorno fazem com que o sistema "passeie" entre seus diferentes estados, nos quais não apenas a energia pode variar, mas também outras grandezas tais como volume (em fluidos), a magnetização (em ímãs) etc.

Descrição estatística de um sistema físico

• Por simplicidade, vamos considerar um sistema físico cujos estados tenham energias discretas. Vamos representar o conjunto de estados por $\{j\}$ e o conjunto de energias correspondentes por $\{E_j\}$. Note que mais de um estado pode corresponder à mesma energia.

• Considere que um sistema físico seja mantido a uma temperatura absoluta constante T. Como se discute em Física 2, <u>no equilíbrio</u> <u>térmico</u>, a probabilidade de observar o sistema em um **estado** i caracterizado pela energia E_i é dada pela **distribuição de Boltzmann**

$$P_{i} = \frac{e^{-\beta E_{i}}}{\sum_{i} e^{-\beta E_{j}}} \equiv \frac{e^{-\beta E_{i}}}{Z}, \quad \beta = (k_{B}T)^{-1}$$

Nas unidades do SI, a constante de Boltzmann $k_{\!\scriptscriptstyle B}$ vale $1,38\times10^{-23}$ J/K. A quantidade representada por Z é chamada de "função de partição".

• Se quisermos determinar o valor médio no equilíbrio de uma quantidade X qualquer associada ao sistema, temos que calcular a média ponderada sobre os valores X_j de X em cada estado do sistema:

$$\langle X \rangle = \sum_{j} X_{j} P_{j} = \frac{\sum_{j} X_{j} e^{-\beta E_{j}}}{Z}.$$

 Para calcular o valor médio de X, basta então que computemos as somas acima.

• Se quisermos determinar o valor médio no equilíbrio de uma quantidade X qualquer associada ao sistema, temos que calcular a média ponderada sobre os valores X_j de X em cada estado do sistema:

$$\langle X \rangle = \sum_{j} X_{j} P_{j} = \frac{\sum_{j} X_{j} e^{-\beta E_{j}}}{Z}.$$

 Analiticamente, esse cálculo pode ser feito em muito poucos casos. (Vejam a disciplina de Mecânica Estatística.)

• Se quisermos determinar o valor médio no equilíbrio de uma quantidade X qualquer associada ao sistema, temos que calcular a média ponderada sobre os valores X_j de X em cada estado do sistema:

$$\langle X \rangle = \sum_{j} X_{j} P_{j} = \frac{\sum_{j} X_{j} e^{-\beta E_{j}}}{Z}.$$

 Podemos entretanto efetuar o cálculo numericamente. Mas quantas configurações estão envolvidas nas somas?

- Vamos considerar o caso em que o sistema é composto de partículas cada uma das quais pode estar em um de dois estados individuais. Um exemplo é o modelo de Ising, em que cada partícula possui um momento magnético que pode "apontar" apenas para cima ou para baixo. Chamamos essas partículas de spins.
- Se o sistema é composto por 2 spins, há 4 possíveis estados coletivos (ou configurações):



- Vamos considerar o caso em que o sistema é composto de partículas cada uma das quais pode estar em um de dois estados individuais. Um exemplo é o modelo de Ising, em que cada partícula possui um momento magnético que pode "apontar" apenas para cima ou para baixo. Chamamos essas partículas de spins.
- Com N spins, quantas são as configurações?

$$M_{\text{total}} = 2 \times 2 \times \cdots \times 2 = 2^{N}$$

N fatores

 Para um sistema cúbico contendo 10 spins por aresta, quantas são as configurações?

$$M_{\text{total}} = 2^{10^3} = (2^{10})^{100} \simeq (10^3)^{100} = 10^{300}$$

 Se fôssemos capazes de processar 10 bilhões de configurações por segundo, levaríamos quantos anos para processar todas as configurações?

• Para um sistema cúbico contendo 10 spins por aresta, quantas são as configurações?

$$M_{\text{total}} = 2^{10^3} = (2^{10})^{100} \simeq (10^3)^{100} = 10^{300}$$

 Se fôssemos capazes de processar 10 bilhões de configurações por segundo, levaríamos quantos anos para processar todas as configurações?

$$\sim 10^{283}$$
 anos!

Estimando a média por Monte Carlo

 Sendo impossível levar em conta todas as configurações, podemos então sortear N estados e estimar as médias a partir de

$$\langle X \rangle \simeq \frac{\sum_{k=1}^{N} X_k e^{-\beta E_k}}{\sum_{k=1}^{N} e^{-\beta E_k}} = \frac{\sum_{k=1}^{N} X_k P_k}{\sum_{k=1}^{N} P_k}.$$

• Note que agora X_k e E_k referem-se ao k-ésimo estado sorteado.

Estimando a média por Monte Carlo

$$\langle X \rangle \simeq \frac{\sum_{k=1}^{N} X_k e^{-\beta E_k}}{\sum_{k=1}^{N} e^{-\beta E_k}}.$$

• Essa abordagem, no entanto, não funciona, uma vez que o fator exponencial de Boltzmann é muito pequeno para qualquer estado tal que $E_k \gg k_B T$, condição válida, em geral, para a vasta maioria dos estados (exceto em $T \rightarrow \infty$). É improvável que escolhamos ao acaso estados que efetivamente contribuam para a soma original. O que podemos fazer então?

Amostragem por importância

- Temos que escolher os estados de modo não uniforme, para que tenhamos chances de selecionar aqueles estados <u>importantes</u>, ou seja, que de fato contribuem para a soma.
- Vamos definir a média ponderada

$$\langle g \rangle_{w} = \frac{\sum_{j} g_{j} w_{j}}{\sum_{j} w_{j}},$$

em que g é uma grandeza qualquer e $\{w_j\}$ é um conjunto de pesos definidos para cada estado.

Amostragem por importância

• Escolhendo $g_j = X_j P_j / w_j$, temos

$$\left\langle \frac{XP}{w} \right\rangle_{w} = \frac{\sum_{j} (X_{j}P_{j}/w_{j})w_{j}}{\sum_{j} w_{j}} = \frac{\sum_{j} X_{j}P_{j}}{\sum_{j} w_{j}} = \frac{\langle X \rangle}{\sum_{j} w_{j}}.$$

$$\langle X \rangle = \left\langle \frac{XP}{W} \right\rangle_{w} \sum_{j} w_{j} \simeq \left(\frac{1}{N} \sum_{k=1}^{N} \frac{X_{k}P_{k}}{w_{k}} \right) \sum_{j} w_{j}.$$

 Na expressão acima, os estados k são sorteados a partir de w e a soma sobre j envolve todos os estados. O truque é escolher w para privilegiar os estados importantes.

Amostragem por importância

$$\langle X \rangle = \left\langle \frac{XP}{W} \right\rangle_{w} \sum_{j} w_{j} \simeq \left(\frac{1}{N} \sum_{k=1}^{N} \frac{X_{k}P_{k}}{w_{k}} \right) \sum_{j} w_{j}.$$

• Uma escolha fisicamente intuitiva é $w_k = P_k$. Isso faz com que os estados sejam selecionados segundo seu peso exponencial de Boltzmann, que é como estão presentes no equilíbrio. Ou seja, estamos **simulando** o comportamento térmico. Além disso, a soma sobre j acima é por definição igual a 1. Com essa escolha:

$$\langle X \rangle \simeq \frac{1}{N} \sum_{k=1}^{N} X_k.$$

- A dificuldade trazida por essa escolha é que não conseguimos escolher os estados a partir da probabilidade P_k , que envolve a função de partição, cujo cálculo não sabemos fazer. (Se soubéssemos, não precisaríamos da simulação!)
- A saída é percorrer uma "cadeia de Markov" de estados, alterando a cada vez a configuração de elementos do sistema, com o auxílio de taxas de transição (probabilidades por unidade de tempo) que façam o sistema visitar os estados com probabilidade P_k .

Processos estocásticos markovianos são aqueles em que a probabilidade de um evento depende apenas do estado atual, e não dos estados anteriores. Diz-se que esses processos não "guardam memória".

- Concretamente, se em um passo da cadeia o estado do sistema é i, o próximo estado é escolhido de tal forma que a probabilidade de transição $\Delta t W_{ij}$ do estado i para o estado j durante aquele passo não dependa do tempo.
- Para avaliarmos se após um grande número de passos os estados visitados na cadeia de Markov seguem a distribuição de Boltzmann, precisamos tratar com as probabilidades de que os diversos estados sejam visitados em cada passo da cadeia.

Aqui Δt é a duração de um passo da cadeia de Markov.

- Concretamente, se em um passo da cadeia o estado do sistema é i, o próximo estado é escolhido de tal forma que a probabilidade de transição $\Delta t W_{ij}$ do estado i para o estado j durante aquele passo não dependa do tempo.
- A probabilidade $p_i(t)$ de que o sistema esteja no estado i no instante t, ao longo da cadeia de Markov, é determinada por três possibilidades:
 - o estado anterior era *i* e se manteve;
 - o estado anterior era i e mudou para outro;
 - o estado anterior era outro e mudou para i.

- Concretamente, se em um passo da cadeia o estado do sistema é i, o próximo estado é escolhido de tal forma que a probabilidade de transição $\Delta t W_{ij}$ do estado i para o estado j durante aquele passo não dependa do tempo.
- Se $p_i(t)$ é a probabilidade de que o sistema esteja no estado i no instante t, então vale a "equação mestra"

$$p_{i}(t+\Delta t) = p_{i}(t) + \Delta t \sum_{j \neq i} \left[W_{ji} p_{j}(t) - W_{ij} p_{i}(t) \right].$$
ficando em i chegando a i saindo de i

Aqui Δt é a duração de um passo da cadeia de Markov.

$$p_i(t+\Delta t) = p_i(t) + \Delta t \sum_{j \neq i} [W_{ji} p_j(t) - W_{ij} p_i(t)].$$

 No equilíbrio, queremos obter a distribuição de Boltzmann, portanto temos que impor

$$\lim_{t\to\infty} p_i(t) = P_i = \frac{e^{-\beta E_i}}{Z}.$$

• Substituindo na equação mestra, concluímos que devemos escolher o conjunto $\{W_{ii}\}$ tal que

$$\sum_{j\neq i} \left(W_{ji} P_j - W_{ij} P_i \right) = 0.$$

$$\sum_{j\neq i} \left(W_{ji} P_j - W_{ij} P_i \right) = 0.$$

 Uma forma de satisfazer a equação acima é tornar nulo cada termo entre parênteses, ou seja, impor para quaisquer i e j que

$$\frac{W_{ij}}{W_{ji}} = \frac{P_{j}}{P_{i}} = \frac{e^{-\beta E_{j}}/Z}{e^{-\beta E_{i}}/Z} = e^{-\beta(E_{j}-E_{i})},$$

condição chamada de "balanceamento detalhado". Note o cancelamento da função de partição, que não precisamos conhecer!

$$\frac{W_{ij}}{W_{ji}} = \frac{P_{j}}{P_{i}} = \frac{e^{-\beta E_{j}}/Z}{e^{-\beta E_{i}}/Z} = e^{-\beta(E_{j}-E_{i})},$$

 O balanceamento detalhado sugere uma escolha para as taxas de transição, mas não demonstramos que, se o respeitarmos, a distribuição de Boltzmann será <u>sempre</u> atingida para tempos longos, qualquer que seja a condição inicial. Para essa demonstração, veja Newman, apêndice D.

A abordagem adotada por Newman é ligeiramente diferente daquela que adotamos aqui. Ele trabalha com probabilidades de transição $T_{ij} = \Delta t W_{ij}$ cuja soma sobre j vale 1. Deve-se escolher Δt com isso em mente.

O algoritmo de Metropolis

 Há muitas formas de escolher as taxas de transição para satisfazer o balanceamento detalhado. A mais simples delas é o algoritmo de Metropolis:

$$W_{ij} = \begin{cases} 1, & \text{se } E_j < E_i \\ e^{-\beta(E_j - E_i)}, & \text{se } E_j \ge E_i \end{cases}.$$

• Verifique explicitamente que, com a escolha acima, tanto se $E_i \ge E_i$ quanto se $E_i < E_i$ vale

$$\frac{W_{ij}}{W_{ji}} = e^{-\beta(E_j - E_i)}.$$

Simulações de Monte Carlo

- Eis a receita para implementar uma simulação de Monte Carlo com uma cadeia de Markov.
 - 1. Escolha um estado inicial aleatório.
 - 2. Escolha aleatoriamente um movimento a partir de um conjunto de possibilidades (por exemplo, mudar a configuração de uma única partícula).
 - 3. Calcule a taxa de transição W_{ii} associada.
 - 4. Aceite o movimento com probabilidade W_{ij} ; em particular, movimentos que diminuem a energia são sempre aceitos.
 - 5. Meça e acumule as quantidades de interesse.
 - 6. Repita a partir do passo 2.

Simulações de Monte Carlo

- O conjunto de possíveis movimentos tem que permitir que todos os estados do sistema sejam visitados. (O algoritmo deve ser ergódico.)
- Para aceitar um movimento com probabilidade W_{ij} , você pode compará-la com um número aleatório entre 0 e 1.
- As quantidades de interesse devem ser medidas e acumuladas mesmo que um movimento seja rejeitado.
- O número de movimentos para atingir a distribuição de Boltzmann, conhecido como tempo de equilibração, pode ser longo!

 As partículas de um gás ideal não interagem diretamente, de modo que a energia total do gás varia apenas quando a energia cinética varia. Em Física 2, discute-se o gás ideal clássico, cuja energia cinética pode variar continuamente. A energia cinética de uma partícula quântica de massa *m* presa a uma caixa cúbica de lado L, no entanto, somente pode assumir valores discretos dados por

$$E(n_x, n_y, n_z) = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2 m L^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2) \equiv \epsilon (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2),$$

em que n_x , n_y e n_z são inteiros quaisquer.

- Em baixas temperaturas ($k_BT\ll\epsilon$), determinar os possíveis estados de uma coleção de partículas quânticas requer levar em conta eventuais efeitos do princípio da exclusão de Pauli. Esses efeitos tornam-se irrelevantes em altas temperaturas ($k_BT\gg\epsilon$). Vamos supor que as partículas são bósons (ou seja, que não estão sujeitas ao princípio da exclusão).
- A energia cinética de um gás de N partículas é

$$E = \sum_{i=1}^{N} E(n_x^{(i)}, n_y^{(i)}, n_z^{(i)}) = \epsilon \sum_{i=1}^{N} \left[(n_x^{(i)})^2 + (n_y^{(i)})^2 + (n_z^{(i)})^2 \right].$$

- Vamos utilizar uma simulação de Monte Carlo para estimar a energia cinética desse gás em altas temperaturas.
 - Vamos partir do estado fundamental, em que todos os ns são iguais a 0.
 - Admitiremos movimentos que alterem um n ao acaso por uma quantidade ± 1 . (Essa escolha é ergódica?) Por exemplo, alterar um único n_x significa alterar a energia segundo

$$\Delta E = \epsilon \left[(n_x \pm 1)^2 + n_y^2 + n_z^2 \right] - \epsilon \left[n_x^2 + n_y^2 + n_z^2 \right]$$

$$= \epsilon \left[(n_x^2 \pm 2n_x + 1) + n_y^2 + n_z^2 \right] - \epsilon \left[n_x^2 + n_y^2 + n_z^2 \right]$$

$$= \epsilon (\pm 2n_x + 1).$$

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                  # Número de átomos
                         # Lado do cubo
L = 1e-6
                         # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
h = 1.055e-34
                         # Massa de um átomo de hélio-4
m = 6.645e-27
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
T = 10*epsilon/kB
# Temperatura
# Número de passos de Monte Carlo da simulação
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                           # Partimos do estado fundamental
# Laço principal
E lista = []
                           # Lista para armazenar a energia
E = 0.0
for i in range(N):
    E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos): # Percorremos os passos de Monte Carlo
    # Escolhemos um número quântico que tentaremos alterar
                               # Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
    for l in range(N):
        i = randrange(N)
                                     # Partícula
                                  # Número quântico da partícula
        j = randrange(3)
if random() < 0.5:</pre>
                                # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
            dn = 1
            dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                     # Caso contrário propomos n->n-1
        else:
            dn = -1
            dE = (-2*n[i,i]+1)*epsilon
        if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
            n[i,i] += dn
            E += dE
    # Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
    E lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                             # Número de átomos
L = 1e-6
                             # Lado do cubo
                            # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
h = 1.055e-34
m = 6.645e-27
                            # Massa de um átomo de hélio-4
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e - 23
                            <del># Constante de</del> Boltzmann
T = 10*epsilon/kB
                            # Temperatura
Passos = 300
                             # Número de passos de Monte Carlo da simulação
kBT = kB*T
```

Matriz que armazena os números quânticos

Como o fator de Boltzmann envolve a razão entre a energia e $k_B T$, é conveniente definir a temperatura como um múltiplo de ϵ/k_B .

```
for i in range(N):
    E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos):
                            # Percorremos os passos de Monte Carlo
   # Escolhemos um número quântico que tentaremos alterar
                                # Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
    for l in range(N):
        i = randrange(N)
                                       # Partícula
       j = randrange(3)
if random() < 0.5:</pre>
                                      # Número quântico da partícula
                                      # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
            dn = 1
            dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                       # Caso contrário propomos n->n-1
        else:
            dn = -1
            dE = (-2*n[i,i]+1)*epsilon
        if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
            n[i,i] += dn
            E += dE
    # Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
    E lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                           # Número de átomos
                        # Lado do cubo
L = 1e-6
                        # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
h = 1.055e-34
                          # Massa de um átomo de hélio-4
m = 6.645e-27
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                          # Constante de Boltzmann
                        # Temperatura
T = 10*epsilon/kB
                     # Número de passos de Monte Carlo da simulação
Passos = 300
kBT = kB*T
```

Matriz que armazena os números quânticos

Um passo de Monte Carlo corresponde a 1 tentativa de movimento para cada partícula do sistema. Vamos registrar a energia somente após finalizar cada passo de Monte Carlo.

```
E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos):
                            # Percorremos os passos de Monte Carlo
   # Escolhemos um número quântico que tentaremos alterar
                                # Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
    for l in range(N):
        i = randrange(N)
                                       # Partícula
       j = randrange(3)
if random() < 0.5:</pre>
                                      # Número quântico da partícula
                                      # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
            dn = 1
            dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                       # Caso contrário propomos n->n-1
        else:
            dn = -1
            dE = (-2*n[i,i]+1)*epsilon
        if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
            n[i,i] += dn
            E += dE
    # Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
    E lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                           # Número de átomos
                         # Lado do cubo
L = 1e-6
                         # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
h = 1.055e-34
m = 6.645e-27
                           # Massa de um átomo de hélio-4
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                         # Constante de Boltzmann
                        # Temperatura
T = 10*epsilon/kB
                       # Número de passos de Monte Carlo da simulação
Passos = 300
kBT = kB*T
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                           # Partimos do estado fundamental
# Laço principal
E lista = []
                           # Lista para armazenar a energia
```

Especificamos a configuração (ou estado) inicial, que aqui será o estado de mais baixa energia, em que todos os números quânticos são nulos.

```
TOT L IN Tange(N):
                           # Caua particuta em meuia tem i chance de mudar
   i = randrange(N)
                                  # Partícula
   j = randrange(3)
                                 # Número quântico da partícula
   if random() < 0.5:
                                 # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
        dn = 1
       dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                  # Caso contrário propomos n->n-1
    else:
        dn = -1
       dE = (-2*n[i,i]+1)*epsilon
   if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
       n[i,i] += dn
        E += dE
# Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
E lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                           # Número de átomos
L = 1e-6
                           # Lado do cubo
                           # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
h = 1.055e-34
                           # Massa de um átomo de hélio-4
m = 6.645e-27
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                           # Constante de Boltzmann
T = 10*epsilon/kB
                         # Temperatura
Passos = 300
                        # Número de passos de Monte Carlo da simulação
kBT = kB*T
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                           # Partimos do estado fundamental
```

A cada tentativa, sorteamos um número quântico de alguma partícula propomos modificá-lo.

```
TOT 1 in range(N):
    E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos):
                           # Percorremos os passos de Monte Carlo
   # Escolhemos um número quântico que tentaremos alterar
                               # Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
    for l in range(N):
       i = randrange(N)
                                       # Partícula
                                       # Número quântico da partícula
       j = randrange(3)
        if random() < 0.5:
                                      # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
            dn = 1
            dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                      # Caso contrário propomos n->n-1
        else:
            dn = -1
            dE = (-2*n[i,i]+1)*epsilon
       if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
            n[i,i] += dn
            E += dE
   # Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
    E lista.append(E/N/kBT)
                                  # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                # Número de átomos
L = 1e-6
                       # Lado do cubo
                # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
# Massa de um átomo de hélio-4
h = 1.055e-34
m = 6.645e-27
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                      # Constante de Boltzmann
                       # Temperatura
T = 10*epsilon/kB
                     # Número de passos de Monte Carlo da simulação
Passos = 300
kBT = kB*T
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                          # Partimos do estado fundamental
# Laço principal
E lista = []
                         # Lista para armazenar a energia
E = 0.0
```

Damos chances iguais para que o número quântico aumente ou diminua, calculando a variação correspondente da energia.

```
# Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
for l in range(N):
   i = randrange(N)
                                 # Partícula
   j = randrange(3)
                                 # Número quântico da partícula
   if random() < 0.5:
                                 # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
       dn = 1
       dE = (2*n[i,j]+1)*epsilon # Variação da energia
                                # Caso contrário propomos n->n-1
   else:
       dn = -1
       dE = (-2*n[i,j]+1)*epsilon
   if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração</pre>
       n[i,i] += dn
       E += dE
# Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
E lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                           # Número de átomos
                        # Lado do cubo
L = 1e-6
h = 1.055e-34
                         # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
m = 6.645e-27
                         # Massa de um átomo de hélio-4
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                         # Constante de Boltzmann
                  # Temperatura
# Número de passos de Monte Carlo da simulação
T = 10*epsilon/kB
Passos = 300
kBT = kB*T
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                           # Partimos do estado fundamental
# Laço principal
E lista = []
                           # Lista para armazenar a energia
E = 0.0
for i in range(N):
    E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos): # Percorremos os passos de Monte Carlo
```

Definida a alteração, determinamos agora se a aceitamos. Note que se a energia diminuir a condição será sempre satisfeita, logo a alteração será sempre aceita.

```
else: # Caso contrário propomos n->n-1

dn = -1

dE = (-2*n[i,j]+1)*epsilon

if random() < exp(-dE/kBT): # Decidimos se aceitamos a alteração

n[i,j] += dn

E += dE

# Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo

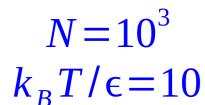
E_lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```

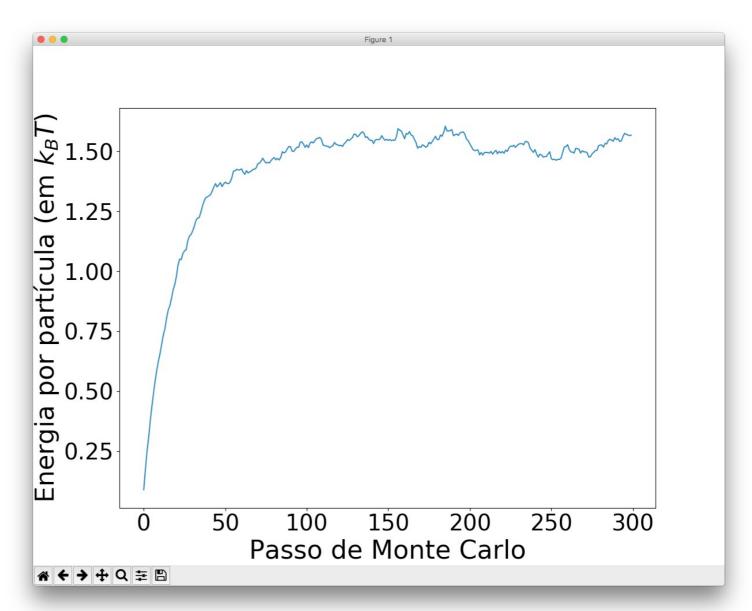
```
# Parâmetros e constantes da simulação
N = 10**5
                           # Número de átomos
L = 1e-6
                           # Lado do cubo
h = 1.055e-34
                           # Valor da constante de Planck dividida por 2*pi
m = 6.645e-27
                           # Massa de um átomo de hélio-4
epsilon = (pi*h/L)**2/(2*m) # Escala de energia
kB = 1.381e-23
                           # Constante de Boltzmann
T = 10*epsilon/kB
                         # Temperatura
Passos = 300
                        # Número de passos de Monte Carlo da simulação
kBT = kB*T
# Matriz que armazena os números quânticos
n = zeros([N,3],int)
                           # Partimos do estado fundamental
# Laço principal
E lista = []
                           # Lista para armazenar a energia
E = 0.0
for i in range(N):
    E += n[i,0]**2 + n[i,1]**2 + n[i,2]**2
E *= epsilon
for k in range(Passos):
                        # Percorremos os passos de Monte Carlo
   # Escolhemos um número quântico que tentaremos alterar
                               # Cada partícula em média tem 1 chance de mudar
    for l in range(N):
       i = randrange(N)
                                      # Partícula
       i = randrange(3)
                                     # Número quântico da partícula
       if random() < 0.5:
                                      # Com probabilidade 1/2 propomos n->n+1
            dn = 1
            dE = /2*n[i i] \cdot 1) * oncilon # Variação da onorgia
```

Vamos exibir a energia por partícula, em unidades de k_BT , para que possamos compará-la com a previsão para o gás ideal clássico.

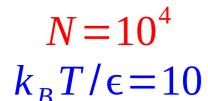
```
n[i,j] += dn
E += dE

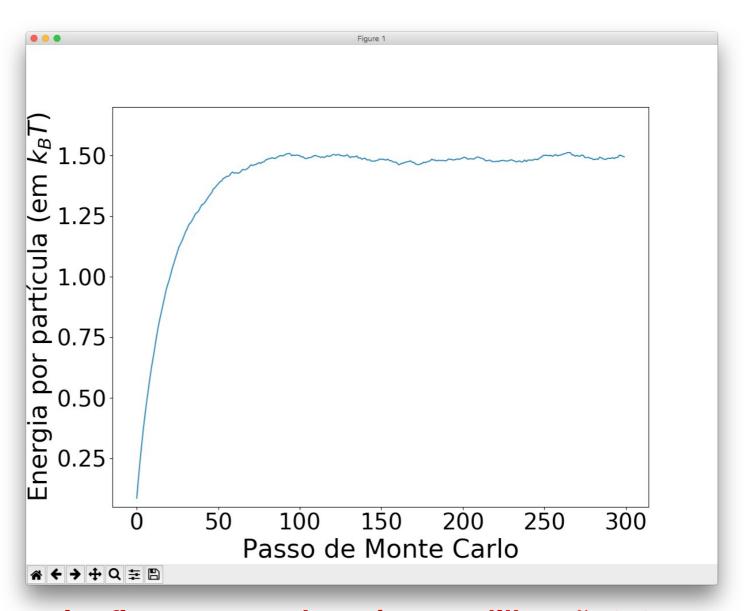
# Registramos a energia a cada passo de Monte Carlo
E_lista.append(E/N/kBT) # Energia por partícula (medida em kB*T)
```



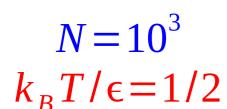


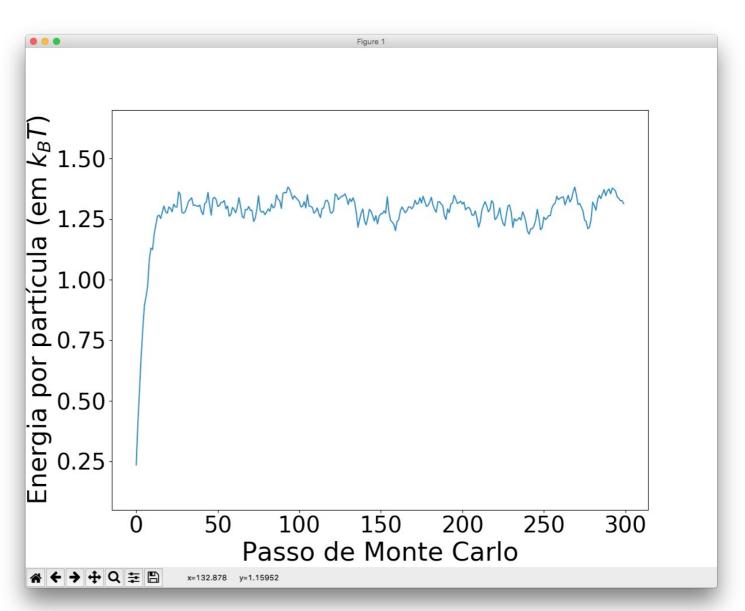
Quantos passos de MC são necessários para a equilibração? Em torno de que valor flutua a energia após a equilibração?





Em torno de que valor flutua a energia após a equilibração? O que ocorreu com as flutuações da energia em torno desse valor?





Em torno de que valor flutua a energia após a equilibração? Esse valor é compatível com o de um gás ideal clássico?

Exercício no moodle

Há um único exercício, explorando o conteúdo da aula de hoje, e que pode ser feito com base nos programas dos exemplos desta aula e da aula anterior, disponíveis no moodle. O exercício deve ser entregue até o dia 3 de junho.