# Uma abordagem didática sobre Monte Carlo

### Matheus Roos

29 de dezembro de 2023

# 1 Introdução

A investigação teórica em física passa pela solução de equações, sejam elas diferenciais ou integrais, por exemplo. Uma ampla gama de problemas físicos envolve a resolução de integrais multidimensionais, e.g., no cálculo da função de partição em problemas de mecânica estatística.

Para ilustrar este caso, consideramos uma hamiltoniana genérica

$$\mathcal{H} = \frac{p^2}{2m} + U(\vec{r}, t) ,$$

onde a energia potencial U dependerá do problema em questão (para o caso de um gás ideal U=0) e o termo  $K=p^2/2m$  corresponde a energia cinética. Passamos agora para o cálculo da função de partição, para uma única partícula será

$$Z_1 = \int \int e^{-\beta \mathcal{H}} dp_1 dr_1 ,$$

e a função de partição do sistema como um todo pode ser escrito como

$$Z = Z_1 Z_2 \cdots Z_N = \int \int \cdots \int dr_1 dr_2 \cdots dr_N \int \int \cdots \int dp_1 dp_2 \cdots dp_N e^{-\beta \mathcal{H}} . \tag{1}$$

Temos o problema de resolver 2N integrais, na ausência de soluções analíticas devemos recorrer a métodos aproximativos/numéricos. Neste último caso, poderíamos pensar primeiro em utilizar um método de integração simples, como a regra de Simpson 1/3.

Vamos fazer um exercício mental conhecido como "estimativa de Fermi". Supomos que vamos calcular a função de partição como na Eq. (1) utilizando uma quadratura com 10 pontos (valor muito abaixo do usual) para um gás tridimensional, portanto vamos avaliar  $10^{3N}$  pontos. Imaginemos um valor bastante modesto de partículas, N=20. Um dos melhores supercomputadores, Fugaku, é capaz de realizar  $10^{15}$  cálculos/s. Então o Fugaku levaria

$$t = \frac{10^{60}}{10^{15}} = 10^{45} s \ .$$

Para termos uma melhor noção deste número, a idade do universo é de cerca de alguns bilhões de anos, digamos  $10^9 s$ . Dessa forma, o Fugaku levaria  $10^{36}$  a idade do universo para realizar o cálculos desta simples função de partição. Este exemplo dramático mostra que os métodos usuais de quadratura são são viáveis para integrais multidimensionais, devemos recorrer a um outro método.

O problema descrito acima era semelhante ao enfrentado por físicos durante a II Guerra Mundial no projeto Manhattan. Esse problema foi resolvido por *Stanislaw Ulam*, *John von Neumann* e

Nicholas Metropolis, dentre outros. O método foi chamado de Monte Carlo (MC), com a primeira publicação sendo 1949 [2]. O nome foi inspirado pelo famoso cassino Monte Carlo, em Mônaco. O nome é adequado devido a natureza estocástica e aleatória das simulações desenvolvidas pelos cientistas para resolver os problemas complexos e os jogos de azar do cassino.

A ideia fundamental das simulações de MC é usar a aleatoriedade para resolver problemas que podem ser determinísticos em princípio, mas cuja complexidade torna-os inviáveis de serem tratados pelos métodos convencionais.

Antes de explicar o método, façamos uma última comparação com os método usuais de quadratura. Pegamos como exemplo a quadratura Simpson 1/3, ela é mais precisa que Monte Carlo, desde que a dimensão seja D < 4 [4]. Além deste valor o método de MC se sobressai, além é claro, do fator tempo de processamento.

# 2 Integral de Monte Carlo

### 2.1 Caso unidimensional

Inciamos com o caso mais simples para ilustrar a ideia básica do método, a integral unidimensional. Consideremos o cálculo da seguinte integral

$$I = \int_a^b f(x)dx ,$$

para alguma função f bem comportada. Ao invés de dividirmos o intervalo de integração em subintervalos igualmente espaçados, consideremos tomar a média,

$$I \approx \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} f(x_i) ,$$

onde  $x_i$  serão os pontos escolhidos de forma randômica dentro do intervalo de integração [a,b].

A amostragem de Monte Carlo dará o resultado exato quando  $N \to \infty$ . No entanto isso não é possível de ser obtido na prática; temos que escolher um valor finito. Consequentemente, devemos fazer uma estimativa do erro estatístico, que é normalmente definido como o desvio padrão  $\sigma$ . Se repetirmos o procedimento por M vezes para o mesmo n conjunto de pontos, mas com uma sequência de números aleatórios diferentes (Fig. do erro por N), teremos então M médias independentes.

$$\langle A_i \rangle = \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} A_{ij}$$

onde  $A_{ij}$  são os valores da função amostrada para a execução  $i, j = 1, \dots M$ . O erro estatístico associado a cada uma destas médias individuais é o desvio padrão  $\sigma$  da distribuição destas médias, que pode ser estimado a partir dos dados gerados.

Como estamos tomando a média de uma medida estatística, devemos estimar o quanto nossos valores se distanciam da média, ou seja, calcular o desvio padrão da média. Do teorema do limite central [1], para um longo número N segue a seguinte lei estatística:

$$\sigma_I^2 \approx \frac{1}{N} \sigma_f^2 = \frac{1}{N} \left[ \frac{1}{N} \sum_{i=1}^N f_i^2 - \left( \frac{1}{N} \sum_{i=1}^N f_i \right)^2 \right]$$
 (2)

Como obtemos M médias diferentes, podemos claramente melhorar nossa estimativa se tomarmos a média das médias, ou seja

$$\langle A \rangle = \frac{1}{M} \sum_{i}^{M} \langle A_i \rangle .$$

A incerteza sobre esta média é o desvio padrão da média (esta forma garante que se M = 1, ou seja, uma única varredura, a incerteza é indeterminada),

$$\langle \sigma \rangle = \frac{\sigma}{\sqrt{M-1}} = \sqrt{\frac{1}{M(M-1)} \sum_{i=1}^{M} (\langle A_i^2 \rangle - \langle A \rangle^2)} \ .$$
 (3)

Podemos nos referir ao resultado de M execuções (bins), como  $\langle A \rangle \pm \langle \sigma \rangle$ .

O desvio padrão só possui significado se as médias  $\langle A_i \rangle$  obedeça à uma distribuição gaussiana [6]. Embora amostas individuais de  $A_{ij}$  possam fugir de uma distribuição gaussiana, a "lei dos grandes números" garante que no infinito  $(N \to \infty)$  a média assumirá a forma da distribuição gaussiana. Isso é ilustrado na fig. (FAZER FIGURA DOS HISTOGRAMAS)

Podemos reduzir a variância ao multiplicar o integrando por um peso w(x) normalizado,

$$\int_{a}^{b} w(x)dx = 1.$$

A integral pode então ser reescrita como

$$I = \int_{a}^{b} dx w(x) \frac{f(x)}{w(x)}$$

se fizermos uma mudança de variável, obtemos (detalhes em [1])

$$I = \int_0^1 dy \frac{f(x(y))}{w(x(y))} .$$

A abordagem em MC é avaliar esta integral como

$$I \approx \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} \frac{f(x(y_i))}{w(x(y_i))} .$$

O benefício desta mudança de variável é a redução da incerteza pelo seguinte mecanismo; devemos buscar encontrar um w(x) que possua um comportamento semelhante a f(x), i.e., que seja grande quando f também for, e pequeno quando f seja pequeno.

Uma outra maneira de entender esta melhoria é que a distribuição uniforme de pontos em y, implica que a distribuição de pontos em x é w=dy/dx, ou seja, que os pontos estarão mais concentrados nos valores mais importantes de x, onde w é grande e que dessa forma, pouco poder computacional será gasto no cálculo o integrando para pontos insignificantes.

Exemplo 1. Consideremos a seguinte integral

$$I = \int_0^1 \frac{dx}{1+x^2} = \frac{\pi}{4} = 0.7854 \ . \tag{4}$$

```
program Ex1
    implicit none
2
    integer :: seed = 987654321 !seed for random number generator
3
    real :: exact = .78540
                                 !exact answer
    integer :: N, iX
5
    real :: sumF, sumF2, fx
6
    real :: f_ave, f2_ave, sigma
9
      print *, 'Enter number of points (0 to stop)'
10
      read *, N
if ( N == 0 ) STOP
11
12
      sumF = 0.
                  !zero sums
14
      sumF2 = 0.
15
16
      do iX = 1, n
                     !loop over samples
17
        fx = fun(ran(seed)) !integrand
18
19
20
        !add contributions to sums
21
        sumF = sumF + fX
        sumF2 = sumF2 + fX**2
22
      end do
23
24
      f_ave = sumF/N
25
      f2_ave = sumF2/N
26
27
      sigma = sqrt((f2_ave - f_ave**2) / N)
28
                                               !incerteza
29
      print *, 'integral =', f_ave, '+/-', sigma, 'error =', exact - f_ave
30
31
    contains
32
      real function fun(x)
33
34
        implicit none
        real, intent(in) :: x
35
36
        fun = 1./(1. + x**2)
      end function
37
38
  end program Ex1
```

Listing 1: Script Fortran para calcular uma integral 1D via Monte Carlo (adaptado de [1]).

Neste caso, utilizamos a função  $\mathbf{RAN}$  (intríseca do Fortran) para gerar números aleatórios, também fazemos uso de uma semente (seed) para inicializar a sequência de números pseudo-aleatórios. O processo encerra quando o usuário digita 0. As variáveis sumF e sumF2 são inicializadas nas linhas 14 e 15 respectivamente. O loop sob as n amostras é inicializado na linha 17. O erro é estimado na linha 28, avaliada conforme a Eq. (2).

Exemplo 2. Para a mesma integral do Exemplo 1, Eq. (4), escolhemos um peso

$$w(x) = (4 - 2x)/3$$
,

com a nova variável de integração sendo

$$y = \frac{x(4-x)}{3} ,$$

que pode ser invertida para

$$x = 2 - \sqrt{4 - 3y} .$$

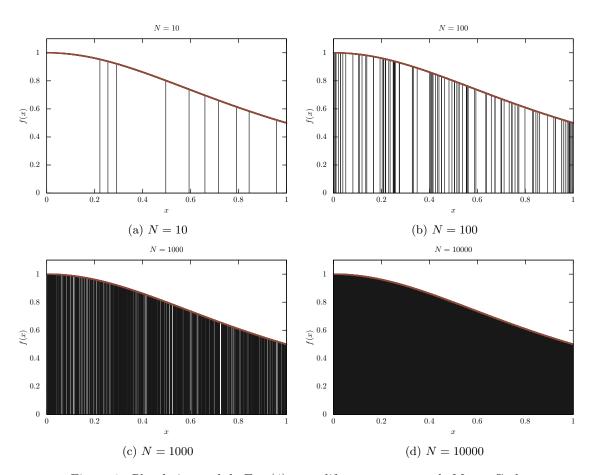


Figura 1: Plot da integral da Eq. (4) para diferentes passos n de Monte Carlo.

```
module Ex2_mod
    contains
      real function fun(x)
3
        implicit none
        real, intent(in) :: x
        fun = 1./(1. + x**2)
6
      end function
      real function weight(x)
9
10
        implicit none
        real, intent(in) :: x
11
        weight = (4. - 2*x)/3.
12
13
      end function
14
      real function xx(y)
15
        !x as a function of y
16
        implicit none
17
        real, intent(in) :: y
        xx = 2. - sqrt(4. - 3*y)
19
      end function
20
  end module Ex2_mod
```

```
22
23
    program Ex2
24
    use Ex2_mod
    implicit none
    integer :: seed = 987654321
26
27
    real, parameter :: exact = .78540
    integer :: N, iX
    real :: sumF, sumF2, fX, f_ave, f2_ave, sigma
29
                   !Add weight.
30
    real :: x, y
31
32
      print *, 'Enter number of points (0 to stop)'
33
34
      if ( N == 0 ) STOP
35
36
      sumF = 0.
                   !zero sums
37
      sumF2 = 0.
38
39
      do iX = 1, n
40
41
        y = ran(seed)
        x = xx(y)
42
        fx = fun(x) / weight(x) !integrand
43
44
        sumF = sumF + fX
45
        sumF2 = sumF2 + fX**2
46
47
      end do
48
      f_ave = sumF/N
49
      f2_ave = sumF2/N
50
51
      sigma = sqrt((f2_ave - f_ave**2) / N)
52
      print *, 'integral =', f_ave, '+/-', sigma, 'error =', exact - f_ave
54
55
    end program Ex2
56
```

Listing 2: Integral de Monte Carlo com um peso específico w(x).

Escrevemos as funções dentro de um módulo por ser o procedimento mais adequado, pois dessa forma todas as interfaces serão explícitas, ou seja, a função  $\mathbf{xx}(\mathbf{y})$  "conhece" a função  $\mathbf{weight}(\mathbf{x})$ .

### 2.2 Caso bidimensional

Avançando em complexidade, passando a considerar agora o caso de uma integral bidimensional. A mudança de variável discutida anteriormente também pode ser generalizada para mais dimensões. Para uma função peso w(x) normalizada sob os limites de integração, a então nova variável de integração será y, no qual o Jacobiano fornece  $w(x) = |\partial y/\partial x|$ . Isso é geralmente muito difícil (se não impossível) de se construir x(y) explicitamente, então é mais conveniente pensar na mudança de variável para o caso multidimensional no sentido de distribuir os pontos  $x_i(y_i)$  com uma certa distribuição w.

**Exemplo 3.** Como "cavalo de guerra" escolhemos uma das formas de se estimar o valor da constate  $\pi$ , que é através do cálculo da área de um círculo, avaliada da seguinte maneira;

$$\pi = 4 \int_0^1 dx \int_0^1 dy \theta (1 - x^2 - y^2) ,$$

onde  $\theta$  é uma função degrau para o primeiro quadrante de uma unidade de círculo. Neste exemplo vamos trabalhar com a questão de rejeição de dados, ao sortear pontos de coordenadas (x,y). Se um ponto sorteado satisfizer a relação

 $x^2 + y^2 \leqslant 1 ,$ 

então aceitamos (pois pertencem a área do círculo) ele e caso contrário o rejeitamos. Esta relação está ilustrada na Fig. 2.

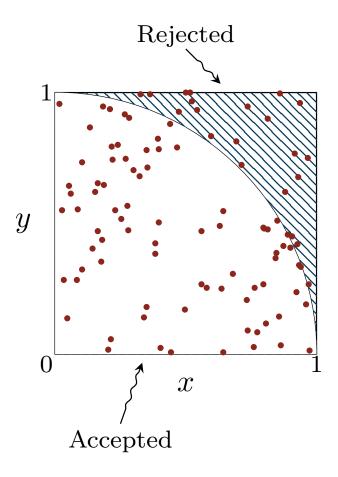


Figura 2: Estimativa do valor de  $\pi$  através do cálculo da área de um arco de circunferência. Os pontos na região hachurada são desprezados, enquanto que os demais serão aceitos.

```
program Ex_3
implicit none
integer :: seed = 3274927 !seed for random number generator
real, parameter :: exact = 4*atan(1.)
integer :: n, icount, ix
real :: x, y, pi4, sigma

do
```

```
print *, 'Enter number of points (0 to stop)'
9
10
      read *, n
      if (n == 0) stop
      icount = 0
                           !zero count
      do ix = 1, n
14
                           !loop over samples
        x = ran(seed)
15
        y = ran(seed)
17
        if (x**2 + y**2) \le 1. ) icount = icount + 1
18
19
20
      pi4 = real(icount)/n
21
      sigma = sqrt(pi4*(1 - pi4)/n) !error
22
23
      print *, 'pi = ', 4*pi4, '+/-', 4*sigma, 'error = ', exact - 4*pi4
24
25
    end program Ex_3
```

Listing 3: Integral de Monte Carlo bidimensional: estimativa do valor de  $\pi$ .

O critério da Eq. (3) está presente no scrpit sob a condicional da linha 18.

CRIAR UM GRÁFICO DO ERRO SIMULAÇÃO-EXATO ()EIXO Y), POR NÚMERO DE PASSOS (N) (EIXO X), PLOTAR JUNTO A CURVA RAIZ DE N E MOSTRAR QUE NO INFINITO O ERRO DENTE A ISSO[6].

# 2.3 Geração de números aleatórios

A quadratura com Monte Carlo envolve duas tarefas básicas:

- 1. Gerar números aleatórios distribuídos sobre um volume de integração com uma distribuição específica w(x);
- 2. Avaliar a função f/w.

Sobre a primeira tarefa, há diversas formas de gerar números ditos, pseudo-aleatórios, que são gerados através de alguma regra, equação determinística, mas mesmo assim, preservam propriedades estatísticas importantes (e suficientes para resolver nossos problemas) que são inerentes aos números aleatórios reais.

Um dos algoritmos mais comuns é utilizar um gerador linear congruente. Neste método a sequência de números aleatórios são gerados a partir de uma semente (seed). Portanto, a mesma semente produzirá sempre a mesma sequência idêntica de números aleatórios, permitindo assim reproduzir resultados obtidos em uma simulação. A qualidade destes números aleatórios gerados é essencial. Em suma, no gerador linear congruente teremos

$$x_{i+1} = (ax_i + c)|m| ,$$

onde a, c e m são chamados de "números mágicos".

# 3 Simulações de Monte Carlo

O termo "simulações" refere-se a duas características marcantes, que é o caráter aleatório e de simular "experimentos virtuais", diferindo-se portanto de "cálculos de campo médio", que são possuem um caráter determinístico.

# 3.1 O algoritmo *Metropolis*

Os métodos discutidos anteriormente para a geração de números aleatórios sob uma distribuição específica podem ser muito eficientes. No entanto, para o caso multidimensional devemos buscar uma outra abordagem, vamos considerar nesta seção um algoritmo amplamente conhecido, *Metropolis*. O algoritmo *Metropolis* pode ser implementado de diferentes formas, vamos começar descrevendo uma realização simples.

Suponha que desejamos gerar um conjunto de pontos em um espaço de variáveis x distribuídos com uma densidade de probabilidade w(x). O algoritmo gera uma sequência de pontos  $x_0, x_1, \cdots x_n$ , como aqueles visitados sucessivamente por um caminhante aleatório, movendo-se no espaço x. Então à medida que o caminhada torna-se cada vez mais longa, os pontos que ela conecta se aproximaram da distribuição desejada. Esta caminhada possui as seguintes regras:

- Suponha que o caminhante esteja em um ponto  $x_n$  da sequência.
- Para gerar o ponto  $x_{n+1}$  ele realiza um passo experimental até um novo ponto x'. Este novo ponto pode ser escolhido de qualquer maneira conveniente, por exemplo, uniformemente aleatório dentro de um cubo multidimensional de lado pequeno  $\delta$  em torno de  $x_n$ .
- Este passo pode ser "aceito" ou "rejeitado" de acordo com a seguinte razão

$$r = \frac{w(x')}{w(x_n)} \ . \tag{5}$$

- Se r > 1 o passo será aceito, i.e.,  $x_{n+1} = x'$ ;
- No entanto, se r < 1, o passo será aceito com probabilidade r. Neste caso, comparamos r com um número aleatório  $\eta$  uniformemente distribuído no intervalo [0,1];
  - Se  $\eta < r$  o passo é aceito;
  - Mas se  $\eta > r$  rejeitamos o passo, ou seja,  $x_{n+1} = x_n$ .
- Repetimos este procedimento para  $x_{n+2}$  e os demais passos(pontos). Qualquer ponto  $x_0$  pode ser utilizado como ponto de partida para o nosso passeio aleatório.

Na Fig. 3 apresentamos um fluxograma com caráter didático que ilustra o algoritmo Metropolis.

Exemplo 4. Algoritmo Metropolis para um caso com duas variáveis.

A sub-rotina a seguir ilustra a aplicação do algoritmo Metropolis para amostrar uma distribuição bidimensional nas variáveis x e y. Cada chamada à sub-rotina executa mais um passo do passeio aleatório e retorna os próximos valores de x e y; o programa principal deve inicializar estas variáveis, bem como definir o valor de **DELTA** e definir a distribuição **WEIGHT**(x,y).

```
module metrop
implicit none
integer :: seed = 39249187

contains

real function weight(x, y)
implicit none
real, intent(in) :: x, y
weight = x**2 + y**2
end function
```

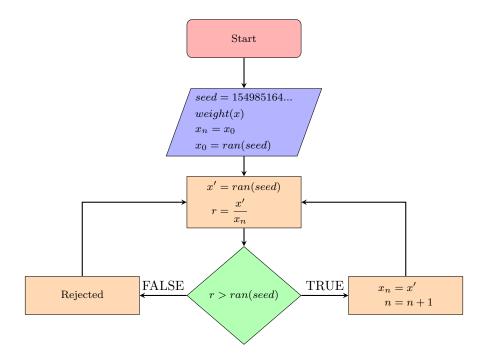


Figura 3: Fluxograma para o algoritmo *Metropolis*. O processo encerra quando  $n = n_{max}$ .

```
subroutine metropolis(x, y, delta)
11
12
       implicit none
       real :: x, y, delta
14
       !local variables:
15
       real :: new_x, new_y, ratio
16
17
       !take a trial step in square about (x,y)
       new_x = x + delta*(2*ran(seed) - 1)
new_y = y + delta*(2*ran(seed) - 1)
18
19
       ratio = weight(new_x, new_y) / weight(x, y)
20
21
       if ( ratio > ran(seed) ) then
22
         x = new_x
23
         y = new_y
24
25
       end if
       end subroutine
26
     end module metrop
27
```

Listing 4: Módulo para o algoritimo Metropolis.

O cálculo do peso w costuma ser a parte mais demorada no algoritmo Metropolis [1].

Para provar que o algoritmo acima é capaz de gerar uma sequência de pontos distribuídos de acordo com o peso w. Consideremos um grande número de caminhantes partindo de diferentes pontos iniciais e movendo-se independentemente através do espaço x. Se  $N_n(x)$  for a densidade desses caminhantes em x após n passos, então o número líquido de caminhantes movendo-se do

ponto x para o ponto y na próxima etapa será:

$$\Delta N(X) = N_n(X)P(X \to Y) - N_n P(Y \to X)$$
  
=  $N_n(Y)P(X \to Y) \left[ \frac{N_n(X)}{N_n(Y)} - \frac{P(Y \to X)}{P(X \to Y)} \right]$ .

Aqui,  $P(X \to Y)$  é a probabilidade que o caminhante faça a transição de X para Y. O equilíbrio será atingido quando (e após um grande número de passos)

$$\frac{N_n(X)}{N_n(Y)} = \frac{P(Y \to X)}{P(X \to Y)} = \frac{N_e(X)}{N_e(Y)} \ .$$

A probabilidade de dar um passo de X para Y é

$$P(X \to Y) = T(X \to Y)A(X \to Y) ,$$

onde T é a probabilidade de dar um passo experimental de X para Y e A é a probabilidade de aceitar esse passo. Se a transição puder ser alcançada com um único passo, então

$$T(X \to Y) = T(Y \to X)$$

de modo então que a distribuição de equilíbrio dos caminhantes aleatórios de Metropolis satisfaçam

$$\frac{N_e(X)}{N_e(Y)} = \frac{A(Y \to X)}{A(X \to Y)} \ .$$

Se w(X) > w(Y), então  $A(Y \to X) = 1$  e

$$A(X \to Y) = \frac{w(Y)}{w(X)} ,$$

enquanto se w(X) < w(Y) então

$$A(Y \to X) = \frac{w(X)}{w(Y)} ,$$

e  $A(X \to X) = 1$ . Em ambos os casos, a população de equilíbrio de caminhantes Metropolis satisfaz

$$\frac{N_e(X)}{N_e(Y)} = \frac{w(X)}{w(Y)} ,$$

Embora tenhamos tomado x' na vizinhança de  $x_0$ , poderíamos usar quaisquer regras de transição e aceitação desde que satisfaçam

$$\frac{w(X)}{w(Y)} = \frac{T(Y \to X)A(X \to Y)}{T(X \to Y)A(Y \to X)}$$

Na verdade, uma escolha limitante é  $T(X \to Y) = w(Y)$ , independente de X, e A=1. Esta é a escolha mais eficiente, pois nenhuma etapa de teste é "desperdiçada" por rejeição. Contudo, esta escolha é um tanto impraticável, porque se soubéssemos como amostrar w para dar o passo experimental, não precisaríamos usar o algoritmo para começar.

Outra questão pertinente é o tamanho do passo. Se ele for muito grande, provavelmente x(x') >> w(x), e então uma grande parcela dos passos experimentais será rejeitada. No entanto, se o passo for

muito pequeno, a maioria dos passos experimentais será aceito, mas não seremos muito audaciosos e resultando em uma amostragem pobre. Um bom ponto de partida é escolher o passo, tal que metade deles seja aceito.

Um problema no uso deste algoritmo, é que os pontos não são estatisticamente independentes, o próximo passo estará sempre na vizinhança do passo anterior, e portanto deve ser tomado cuidado ao utilizar para avaliar integrais.

Onde iniciar o passeio aleatório  $(x_0)$ ? A princípio, qualquer valor é válido, pois "no final do dia" o processo irá "termalizar", não dependendo do ponto de partida. Mas podemos começar com um valor mais provável, onde w(x) seja grande.

# 4 Aplicação: modelo de Ising 2D

# 4.1 Introdução

Existem diversos modelos nos quais os graus de liberdade residem em um rede e interagem localmente, e o mais simples deles é o modelo de Ising, o qual vamos utilizar para investigar as propriedades termodinâmicas de um sistema magnético.

Em termos magnéticos, o modelo de Ising pode ser descrito como uma abordagem para mapear um conjunto de graus de liberdade de *spins* que interagem entre si, podendo ter sofrer a ação de um campo externo. Estes graus de liberdade podem representar os *momenta* magnéticos dos átomos em um sólido a menos de uma constante de proporcionalidade [5].

Vamos considerar o caso particular bidimensional, onde os sítios (spins) são localizados em uma rede quadrada  $N_x \times N_y$ . Os spins podem ser rotulados como  $S_{\alpha\beta}$ , onde  $\alpha$  e  $\beta$  localizam o spin na rede quadrada, podendo assumir os valores  $S_i = \pm 1$ . Dessa forma estaremos "imitando" os estados up e down do spin (que é quântico), embora os consideremos aqui este grau de liberdade como clássico, não impondo as regras de comutação do momentum angular que são inerentes em mecânica quântica (se fizéssemos, isso corresponderia ao modelo de Heisenberg).

A hamiltoniana para este sistema pode ser escrita como

$$\mathcal{H} = \sum_{(ij)} S_i S_j - H \sum_i S_i ,$$

onde a notação (ij) indica que esta é uma soma especial, e se estende para os primeiros vizinhos,  $J_{ij}$  é o termo de troca, medido em unidades de energia, se  $J_{ij} > 0$  o anti-alinhamento entre spins é favorecido (antiferromagnético), enquanto que para  $J_{ij} < 0$  o alinhamento entre primeiros vizinhos será favorecido (ferromagnético). O termo  $H = \mu_B$  representa o termo de troca com o campo externo, e  $\mu_B$  é o magneton de Bohr. Para o caso clássico (campo longitudinal) podemos escrever H = h e para o campo transverso (caso quântico) H = h

Gamma. É assumida condições periódicas de contorno, é dito que a rede possui a topologia de um toroide.

Como estamos interessados em obter a termodinâmica do sistema, é conveniente medir a energia em unidade de J e H em unidades de temperatura, de modo que o aquecimento do sistema corresponda à uma diminuição destes acoplamentos.

As configurações do sistema são especificadas fornecendo os valores de todas as variáveis de spin  $N_x \times N_y = N_s$  e a ponderação sobre qualquer uma das  $2^{N_s}$  configurações, que no ensamble canônico é

$$w(S) = \frac{e^{-\beta \mathcal{H}(S)}}{Z}$$

e a função de partição escrita como

$$\mathcal{Z}(J,h) = \sum_{S} e^{-\beta \mathcal{H}(S)}$$

As quantidades termodinâmicas de interesse são a magnetização, que pode ser obtida através da relação

$$M = \frac{\partial \ln \mathcal{Z}}{\partial h} = \sum_{S} w(S) \sum_{\alpha} S_{\alpha} ,$$

a suscetibilidade como

$$\chi = \frac{\partial M}{\partial h} = \frac{\partial^2 \ln \mathcal{Z}}{\partial h^2} = \sum_{S} w(S) \left(\sum_{\alpha} S_{\alpha}\right)^2 - M^2$$

a energia interna

$$U = \sum_{S} w(S) \mathcal{H}(S)$$

e o calor específico a campo constante.

$$C_h = \sum_{S} w(s)H^2(S) - U^2 .$$

No limite de uma rede infinita é possível obter a solução analítica, sendo mais simples na ausência de campo externo [3].

# 4.2 Configuração inicial

A solução numérica do modelo de Ising é útil tanto para ilustrar as técnicas que foram discutidas, como também para generalizar para hamiltonianas mais complicadas. Devido ao grande número de termos envolvidos para calcular as quantidades termodinâmicas, a realização direta de suas somas está fora de questão. Portanto, será mais eficiente gerar configurações de spin S com probabilidade w(S) utilizando o algoritmo Metropolis e então calcular o valor esperado dos observáveis sobre estas configurações.

**Exemplo 5.** Construindo a configuração inicial da rede de spins (tabuleiro de spins): Definimos uma rede quadrada de dimensão  $N \times N$ , percorremos elem. a elem. "jogando um dado", ou seja, sorteamos um número 0 < r < 1, tal que se r < 0.5 então a variável de spin S = -1, caso contrário S = 1. Abaixo segue o script que gera essa tabela com a configuração inicial dos spins e na Fig. uma representação gráfica da configuração de spins dessa etapa inicial.

```
if ( r < 0.5 ) S(Nx, Ny) = -1
end do
end do
END PROGRAM Examp_5</pre>
```

Listing 5: Criando a configuração incial de spins.

# Inicial config

# Figura 4: Configuração inicial de spins. Quadrados escuros representam os $spins\ up$ , e os amarelos $spins\ down$ .

# 4.3 O caminhante aleatório

Para implementar o algoritmo Metropolis, podemos realizar um passo experimental de S para S' alterando aleatoriamente todos os spins. Isto, no entanto levaria a uma configuração muito diferente de S, e portanto haveria uma grande probabilidade de rejeição. Portanto, é melhor dar passos menores, e por isso, consideramos configurações de testes que diferem da anterior apenas pela inversão de um spin.

**Exemplo 6.** Caminhante aleatório em 1D: Consideremos um caso simples de um caminhante que move-se em uma dimensão, especificamente, ele anda em círculos devido as condições de contorno periódicas que impomos. Isto é, se ele passa da borda, trazemos o caminhante de volta pro início. O código a seguir mostra como podemos definir isso.

```
9 integer :: x
                            !posição
    integer :: step
                             !próximo passo do caminhante
10
11
    delta = 1
12
13
    !Iniciamos a caminhada: sorteamos uma fração do espaço disponível 0 < x < n.
14
    x = int(N*ran(seed))
15
    print *, x
16
17
18
     !sorteamos um número 0 < r < 1
19
20
      r = ran(seed)
     sweep = (2*r - 1)
21
22
23
      !Normalizamos para o tamanho do passo e pegamos a direção do passo
      step = int(sign(delta, sweep))
24
25
      x = x + step
26
27
      !Condições periódicas de contorno.
28
      if (x > n) then
29
       !passou da borda superior, deve retornar pro início
30
       x = x - n
31
      end if
32
      if (x < 1) then
33
      !passou da borda inferior.
34
       x = x + n
35
36
      end if
37
38
     print *, x
      read(*,*)
40
41
    end do
42 END PROGRAM Examp_6
```

Listing 6: Caminhate aleatório em uma rede unidimensional.

Podemos facilmente estender nosso caminhante aleatório para duas dimensões e ao impor as condições periódicas de contorno, obtemos uma simetria toroidal.

Exemplo 7. Consideramos agora o caminhante aleatório em uma rede de spins 2D (com condições de contorno) com uma configuração aleatória de spins. Consideramos primeiro um caminhante que se move como o rei do tabuleiro de xadrez. E depois mostramos um outro caso, onde o caminhante pula para um ponto aleatório da rede.

```
PROGRAM Examp_7
2 implicit none
3 integer, parameter :: db = 8
4 integer, parameter :: n = 4
5 integer :: seed = 987654321
integer .. bocc
6 real(kind=db) :: delta !tamanno
!posição
                                  !tamanho do passo.
8 integer, dimension(n,n) :: S !variável de spin
9
    !Carrega a config. inicial
10
   call base(seed, n, S)
11
12
13
    delta = 1
14
```

```
15
      !Iniamos a caminha num ponto qualquer da rede.
16
      x = int(n*ran(seed))
17
      y = int(n*ran(seed))
18
19
      !impedindo uma coord. nula
20
      if (x > 0 .AND. y > 0) exit
21
22
23
    ! Devemos escolher uma das duas formas para fazer a caminhada:
24
25
26
    !Passo do rei, em todas as direções, por uma casa apenas.
    call king_walk(seed, n, delta, x, y)
27
28
    !Pula para um ponto aleatórios da rede.
    !call crazy_walk(seed, n, x, y)
30
31 END PROGRAM Examp_7
32
subroutine king_walk(seed, N, delta, x, y)
34
    implicit none
    ! I/O variables:
35
    integer :: seed
36
    integer, intent(in) :: n
37
    real(kind=8), intent(in) :: delta
38
    integer, intent(inout) :: x, y
39
    ! Local variables:
40
    real, parameter :: pi = 4*atan(1.)
41
    real(kind=8) :: r
42
43
44
    r = ran(seed)
    !nint faz a conversão de forma adequada. nint(0.6) = 1
46
    x = x + int(delta*nint(cos(r*pi)))
47
48
    y = y + int(delta*nint(sin(r*pi)))
49
50
    !Condições de contorno:
    if (x > n) x = x - n
51
    if (x < 1) x = x + n
52
    if (y > n) y = y - n
    if ( y < 1 ) y = y + n
54
55 end subroutine
```

Listing 7: Caminhate aleatório em uma rede bidimensional. Um passo de cada vez.

```
subroutine crazy_walk(seed, size_lattice, x, y)
   implicit none
    ! I/O variables:
    integer :: seed
    integer, intent(in) :: size_lattice
5
6
    integer, intent(inout) :: x, y
8
9
     x = int( size_lattice*ran(seed) )
     y = int( size_lattice*ran(seed) )
10
11
      !Coord. nula não está definida.
12
      if (x > 0 .AND. y > 0) return
13
14
   end do
15 end subroutine
```

Listing 8: Caminhate aleatório que pode salta para pontos leatórios da rede.

# 4.4 O algoritmo *Metropolis* para uma rede Ising

Conseguimos construir o algoritmo do caminhante aleatório. Devemos agora atribuir uma função a este cainhante; que é definir se flipa o spin ou não. Isso será feito consideramos duas configurações,  $S \in S'$ , diferindo apenas pela inversão de um spin,  $S_i = S_{\alpha\beta}$ . A aprovação desta etapa experimental depende da proporção das funções de peso,

$$r = \frac{w(S')}{w(S)} = e^{-\beta \left[\mathcal{H}(S') - \mathcal{H}(S)\right]}.$$

Especialmente, se r>1 o spin é invertido  $[\Delta\mathcal{H}=\mathcal{H}(S')-\mathcal{H}(S)<0,$  ou seja, essa nova configuração leva a um estado de menor energia]. Caso r<1, mas maior que um certo número aleatório uniformemente distribuído entre 0 e 1, então o spin é invertido (esta etapa pode ser interpretada como a introdução do conceito de entropia, i.e., permitindo com probabilidade que cresce com a temperatura que o sistema acesse configurações que levam um aumento da energia, ou seja, estados mais desordenados); caso contrário, nada é feito. Os termos envolvendo  $S_{\alpha\beta}$  serão os mais relevantes em r. Podemos reescrever r como:

$$r = e^{-2\beta S_{\alpha\beta}(Jf+h)}$$
;  $f = S_{\alpha+1\beta} + S_{\alpha-1\beta} + S_{\alpha\beta+1} + S_{\alpha\beta-1}$ .

Aqui f é a soma dos quatro *spins* primeiros vizinhos que pode ser invertido. Como f pode assumir apenas 5 valores distintos, 0,  $\pm 2$ ,  $\pm 4$ , consequentemente, apenas 10 valores de r, pois  $(S_{\alpha\beta} = S_i = \pm 1)$ ; os quais podemos calcular antecipadamente e armazená-los em uma tabela, evitando assim de calcular repetidamente as exponenciais.

Exemplo 8. No script a seguir realizamos uma simulação de Monte Carlo do modelo de Ising utilizando o algoritmo Metropolis. Iniciamos com uma configuração aleatória de spins para iniciar o passeio aleatório de Metropolis.

```
PROGRAM Examp_8
    implicit none
    integer, parameter :: db = 8
    integer, parameter :: n = 20
    integer :: seed = 987654321
    integer, parameter :: B = 0   !Campo mag. ext
integer, parameter :: sweep = 10000 !Varreduras
                                        !Campo mag. externo
    real(kind=db), parameter :: delta = 1.d0 !tamanho do passo.
    real(kind=db), parameter :: T = 1.d0
                                                    !temperatura
9
    real(kind=db), parameter :: J = 1
                                                    !Termo de troca
    integer, dimension(n,n) :: S !variável de spin
11
    integer :: x, y
                                   !posição
12
                                   !indice das varreduras
13
    integer :: NN_sum
                                  !soma dos primeiros vizinhos: Si-1,j +...+Sij+1.
14
    real(kind=db), dimension(-4:4, -1:1) :: ratio !razão entre o estado exp. e o antigo
15
    integer :: accept !Passos aceitos
16
17
    !Carrega a config. inicial.
    call base(seed, n, S)
19
20
    !Visitando o primeiro estado
21
    call first_step(seed, n, x, y)
22
23
    !Definimos a hamiltoniana do modelo e a razão r=w(S')/w(S)
24
25
    call hamiltonian(J, B, T, ratio)
```

```
accept = 0
27
28
     do i = 1, sweep
29
30
      !Realizamos um passo experimental
       call king_walk(seed, n,delta, x, y)
31
32
      !Somamos as contribuições dos primeiros vizinhos:
33
      !nn_sum = Si-1j + Si+1j + Sij-1 + Sij+1
call sum_neighbors(n, S, x, y, NN_sum)
34
35
36
       ! Algoritmo Metropolis
37
       call metropolis(seed, NN_sum, ratio, S(x,y), accept)
38
39
40 END PROGRAM Examp_8
subroutine hamiltonian(J, B, T, ratio)
43
    implicit none
    integer, parameter :: db = 8
44
    ! I/O variables:
45
46
    real(kind=db), intent(in) :: J, T
    integer, intent(in) :: B
47
    real(kind=db), dimension(-4:4, -1:1), intent(out) :: ratio
48
    ! Local variables:
    real(kind=db) :: beta
50
    integer :: i
51
52
    beta = 1.d0 / T
53
54
     ! A razão 'ratio' neste caso pode assumir apenas os valores:
55
    !0, +/-2 e +/- 4.
56
    do i = -4, 4, 2
57
      ratio(i, -1) = exp(2*beta*(J*i - B)) ! Spin down
58
      ratio(i, +1) = 1.d0 / ratio(i, -1)
                                                 !Spin up
59
60
61 end subroutine
62
subroutine sum_neighbors(size_lattice, S, Sx, Sy, NN_sum)
    implicit none
64
    ! I/O variables:
    integer, intent(in) :: size_lattice !Dimensão da rede
66
    integer, intent(in) :: Sx, Sy !Indice horizontal e vertical do sítio visitado
67
    integer, dimension(size_lattice, size_lattice), intent(in) :: S
68
    integer, intent(out) :: NN_sum
! Local variables:
69
70
    integer :: i, j !indice
71
    integer :: x, y !indice dos primeiros vizinhos
72
73
    integer, external :: Ccontour
74
    NN sum = 0
75
76
    do i = -1, 1, 2
77
      do j = -1, 1, 2
78
        x = Sx + i
79
         y = Sy + j
80
81
         !Condições de contorno
82
         x = Ccontour(x , size_lattice)
83
         y = Ccontour(y , size_lattice)
84
85
       NN_sum = NN_sum + s(x,y)
86
```

```
end do
87
88
     end do
89 end subroutine
90
   subroutine metropolis(seed, NN_sum, ratio, spin, accept)
91
     implicit none
92
     integer, parameter :: db = 8
93
     ! I/O variables:
94
95
     integer :: seed
     integer, intent(in) :: nn_sum
96
     real(kind=db), dimension(-4:4,-1:1), intent(in) :: ratio
97
     integer :: spin
98
     integer :: accept
99
100
     ! Através da variável nn_sum acessamos o valor da exponencial para
     !o spin = S(x,y).
     if ( ran(seed) < ratio(nn_sum, spin) ) then</pre>
       !Flip the spin
104
       spin = -spin
106
107
       !update accept count
108
       accept = accept + 1
109
     end if
110 end subroutine
```

Listing 9: Algoritmo *Metropolis* para uma rede de Ising 2D.

A partir deste código geramos a sequência de plots a seguir, onde variamos o tamanho da rede (L=4 e L=20) e a temperatura (T=1 e T=5).

Começamos com a configuração inicial (i=1) à T=1 na Fig. 5(a) que sabemos de antemão corresponder a uma fase ordenada. Avançamos então com 10 passos Metrópolis, Fig. 5(b), onde o sistema começa a exibir um padrão. Na Fig. 5(c) aumentamos a quantidades de passo para 100, e encontrados todos os spins alinhados com valores  $S_i = -1$ . Então exploramos essa quantidade de passos para uma temperatura onde a fase é desordenada (para simulações de MC, cálculos de campo médio indicam que a fase ainda é ordenada) que é T=3 e notamos que a ordem que anteriormente foi encontrada, agora foi destruída por flutuações térmicas.

Avançamos um pouco em nossa análise, e consideramos uma rede de dimensões mais realísticas para simulações. Neste caso, consideremos uma rede de  $20 \times 20$  spins.

Podemos nota na Fig. 6(a) que os n=100 passos que antes foram suficiente, agora já não são para uma rede de maior dimensão. Então na Fig. 6(b) aumentamos o número de passos Metrópolis para n=1000 e notamos que começa a surgir um padrão de ordenamento. Seguimos então, e aumentamos para n=10 mil passos na Fig. 6(c), que tem a mesma cara da Fig. 5(c), onde havíamos utilizado 100 passos apenas.

Então surge a pergunta: como determinar o número de passos onde o sistema vai termalizar? Nos casos abordados nas Fig. 5 e 6 nós já sabíamos de antemão qual deveria ser mais ou menos a resposta. Mas e para um sistema desconhecido, em que estamos de fato investigando e não sabemos a resposta? Devemos então definir um critério para isso (ou mais)!

### 4.5 Critérios de convergência

Existem diversas formas para determinar quando a simulação estabilizou, no entanto não há uma regra geral. Podemos olhar para algumas quantidades termodinâmicas (calcular médias) e analisar sua estabilidade.

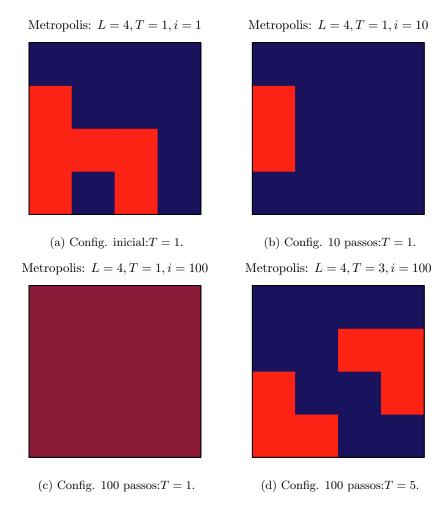


Figura 5: Diferentes configurações para uma rede de  $4 \times 4$  spins à uma temperatura T. Quadrados vermelhos e azuis representam os estados de spin S=-1 e S=1, respectivamente.

Como estamos interessados em obter a termodinâmica do sistema, é conveniente medir a energia em unidade de J e H em unidades de temperatura, de modo que o aquecimento do sistema corresponda à uma diminuição destes acoplamentos.

As configurações do sistema são especificadas fornecendo os valores de todas as variáveis de spin  $N_x \times N_y = N_s$  e a ponderação sobre qualquer uma das  $2^{N_s}$  configurações, que no ensamble canônico é

$$w(S) = \frac{e^{-\beta \mathcal{H}(S)}}{Z}$$

e a função de partição escrita como

$$\mathcal{Z}(J,h) = \sum_{S} e^{-\beta \mathcal{H}(S)}$$

As quantidades termodinâmicas de interesse são a magnetização, que pode ser obtida através da

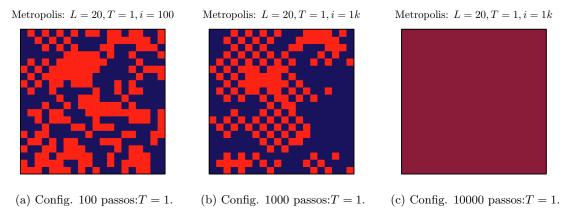


Figura 6: Configurações de spins em uma rede de  $20 \times 20$  spins à uma temperatura T. Quadrados vermelhos e azuis representam os estados de spin S = -1 e S = 1, respectivamente.

relação

$$M = \frac{\partial \ln \mathcal{Z}}{\partial h} = \sum_{S} w(S) \sum_{\alpha} S_{\alpha} ,$$

a suscetibilidade (flutuação) como

$$\chi = \frac{\partial M}{\partial h} = \frac{\partial^2 \ln \mathcal{Z}}{\partial h^2} = \sum_{S} w(S) \left( \sum_{\alpha} S_{\alpha} \right)^2 - M^2 .$$

a energia interna

$$U = \sum_{S} w(S) \mathcal{H}(S)$$

e o calor específico a campo constante,

$$C_h = \sum_S w(s)H^2(S) - U^2 .$$

No limite de uma rede infinita é possível obter a solução analítica, sendo mais simples na ausência de campo externo [3].

A rede é mostrada após cada varredura  $\mathbf{NFREQ}$ , se solicitado. Varreduras de termalização (sem cálculo dos observáveis) são permitidas; estes permitem que o passeio aleatório "se estabilize" antes que os observáveis sejam calculados. Os valores de energia, magnetização, suscetibilidade e calor específico por spin são exibidos à medida que o cálculo avança, assim como a fração das etapas experimentais aceitas.

Uma característica deste programa requer mais explicações. Esta é uma técnica simples usada para monitorar as correlações varredura a varredura nos observáveis inerentes ao algoritmo *Metropolis*. Os observáveis básicos (energia e magnetização) são calculados a cada varredura **NFREQ**. Esses valores são então agrupados em "grupos" com membros **NSIZE**. Para cada grupo são calculadas as médias e desvios padrão da energia e da magnetização. À medida que mais grupos são gerados, suas médias são combinadas em uma média geral. Uma maneira de calcular a incerteza nesta média geral é tratar as médias do grupo como medidas independentes e usar a Eq. (2). Alternativamente,

a incerteza pode ser obtida calculando a média dos desvios padrão dos grupos em quadratura. Se a frequência de amostragem for suficientemente frouxa, estas duas estimativas concordarão. Contudo, se a frequência de amostragem for muito pequena e houver correlações significativas nas medições sucessivas, os valores dentro de cada grupo serão distribuídos de forma muito estreita e a segunda estimativa da incerteza será consideravelmente menor que a primeira. Estas duas estimativas da incerteza para a média geral da energia e magnetização por spin são, portanto, exibidas. Observe que esta técnica não é tão facilmente implementada para o calor específico e a suscetibilidade, pois eles próprios são flutuações na energia e na magnetização, e assim apenas as incertezas em suas grandes médias calculadas pelo primeiro método são exibidas.

Algoritmo: Este programa simula o modelo bidimensional de Ising usando o algoritmo de Metropolis. Antes de iniciar os cálculos, a taxa de aceitação r é calculada para os 10 casos diferentes (sub-rotina PARAM), e a configuração inicial é escolhida aleatoriamente (DO loop 5 em sub-rotina ARCHON). Após a realização das varreduras de termalização (loop 10), inicia-se a coleta de dados para os grupos (loop 20). As duas sub-rotinas básicas são METROP, que realiza uma varredura Metropolis da rede, e SUM, que calcula a energia e a magnetização para a configuração da rede a cada varredura NFREQ. Durante a obtenção de dados, as somas totais e de grupo para a energia e a magnetização são acumuladas (sub-rotina AVERAG) para que os efeitos das correlações de varredura a varredura possam ser monitorados, conforme discutido imediatamente acima do Exercício 8.6. Após o número solicitado de grupos ter sido calculado, você será solicitado a informar o número de grupos adicionais a serem realizados [10.].

Entrada: Os parâmetros físicos são o campo magnético [0.] e a força de interação [.3], ambos em unidades de  $k_BT$ . Os parâmetros numéricos são o número de pontos da rede em x [20] e y [20], a semente de número aleatório [54767], o número de varreduras de termalização [20], a frequência de amostragem [5], o tamanho do grupo [10] e o número de grupos [10]. O número máximo de x pontos é fixado em  $\mathbf{MAXX} = \mathbf{79}$ ; e pontos y, por  $\mathbf{MAXY} = \mathbf{20}$ . Esses limites são para garantir que a exibição de caracteres da configuração caiba na tela típica, que tem 24 linhas de comprimento e 80 caracteres de largura. Se o seu terminal não for 24 X 80, ou se você não estiver exibindo a configuração, você pode ajustar estes parâmetros. O parâmetro de saída de texto permite escolher a versão resumida da saída para a qual as somas de amostra não são exibidas. Consulte a nota em C.7 sobre a semente de números aleatórios e o armazenamento de números inteiros no compilador.

Saída: A cada varredura do NFREQ, a saída de texto exibe o índice do grupo, o índice da amostra, o tamanho do grupo, a taxa de aceitação, a energia e a magnetização. (Todas as grandezas termodinâmicas são por spin.) Se a saída curta for solicitada, esta saída não será impressa. A cada varredura NFREQ\*NSIZE (quando um grupo é concluído), a saída de texto exibe o índice do grupo, as médias do grupo para energia, magnetização, suscetibilidade e calor específico, bem como a incerteza em energia e magnetização. Além disso, neste momento as grandes médias (incluindo todos os grupos calculados até agora) são exibidas com duas incertezas para energia e magnetização, conforme discutido no texto.

Se você solicitar gráficos para a tela ou arquivo, a cada varredura do NFREQ a configuração será exibida ou impressa usando caracteres: o spin para cima é indicado por um  $\mathbf{X}$  e o spin para baixo é indicado por um espaço em branco. Não há saída gráfica mais sofisticada disponível, pois ela não pode dizer mais do que isso.

# Referências

[1] Steven E. Koonin and Dawn C. Meredith. Computational Physics-Fortran Version. 1998.

- [2] Nicholas Metropolis and S. Ulam. The monte carlo method. *Journal of the American Statistical Association*, 44(247):97–111, 1949.
- [3] Lars Onsager. A two-dimensional model with an order-disorder transition. Phys. Rev., 65, 1944.
- [4] José Pedro Rino and Bismarck Vaz da Costa. ABC da Simulação Computacional. 2013.
- [5] J. J. Sakurai and Jim Napolitano. Mecânica Quântica Moderna. 2013.
- [6] Anders W. Sandvik. Numerical integration and monte carlo integration. PY 502, Computational Physics, Fall 2023, 2023. Department of Physics, Boston University.