# Mapeamento Clássico-Quântico - Estudando o Emaranhamento Quântico simulando Modelos Clássicos para o Modelo de Ising

Alex Enrique Crispim\*

Neste trabalho exploraremos a técnica do mapeamento clássico-quântico, com base no Modelo de Ising. De forma geral, acredita-se que a função de partição de um modelo quântico de dimensão D possa ser mapeada na função de partição de uma modelo clássico de dimensão D+1. Aplicandose tal técnica ao Modelo de Ising Quântico, podemos calcular observáveis quânticos por meio de simulações computacionais do Modelo Clássico. Por meio do método de Monte Carlo, jutamente com o Algoritmo de Metropolis, calcularemos observáveis quânticos e veremos a vantagem de tal procedimento. Esta abordagem nos permitirá estudar propriedades de emaranhamento a respeito do sistema quântico por meio do sistema clássico. Ao final, seremos levados à hipótese de que a transição de fase no Modelo de Ising se mostra como uma transição de fase da forma localidade—não localidade, onde as desigualdades de Bell passam a ser violadas.

#### CONTENTS

I.	. Introdução		
	I.1.	Contextualização	1
	I.2.	Objetivo	2
П.		a e Metodologia	2
	II.1.	O Modelo Clássico e o Modelo Quântico de	
		Ising	2
	II.2.	Variáveis Termodinâmicas e Mecânica	
		Estatística	3
	II.3.	Amostrando-se o Espaço de Fase e	
		Calculando-se Médias	4
	II.4.	Monte Carlo e o algoritmo de Metropolis	5
	II.5.	Simulação via Monte Carlo - Cálculo dos	
		Observáveis Clássicos	6
	II.6.	Mapeamento de observáveis quânticos	7
	II.7.	Vantagens do Cálculo de Observáveis	
		Quânticos via Modelo Clássico	9
III. Resultados			9
111.		Observáveis Clássicos para o Modelo	9
	111.1.	Isotrópico	9
	III.2.	Observáveis Quânticos - Modelo Clássico	
		Anisotrópico	9
IV	V. Conclusão		
Ιν.	v. Concrusao		9
	Referências		11

#### I. INTRODUÇÃO

#### I.1. Contextualização

O Modelo de Ising surgiu no início da década de 1920. O mesmo foi cunhado por Wilhelm Lenz, o qual delegou o trabalho sobre o modelo ao seu orientando Ernest Ising. O modelo original era um  $modelo\ clássico$  no sentido que as variáveis (spins) comutavam; eram representadas por números como +1 e -1. [2]

De início, o modelo visava estudar e entender os fenômenos de ferromagnetismo e transição de fase ferromagnética-paramagnética. Ainda que sem sucesso de início, com o resultado de que não haveria transição de fase para o modelo em uma dimensão, resultado apresentado por Ising que o levou a concluir que o modelo não apresentaria uma transição de fase para nenhuma dimensão [4], em 1936 R. Peirls mostrou o surgimento de transições de fase para dimensões maiores do que dois [14].

Posteriormente, já no início da década de 1940, é publicada a chamada dualidade de Krammers-Wannier para o Modelo de Ising [10, 11]. Tal dualidade se apresenta como uma relação de simetria intrinseca do modelo. A utilização da mesma posibilitou aos autores estabelescer a temperatura de transição de fase para o modelo, sob a hipótese de que a mesma deveria ser única. A apresentação dos supracitados resultados foram apresentada em uma conferência onde Lars Onsager se encontrava presente. Ao final, Onsager anunciar ter encontrado a solução exata para o modelo bi-dimensional e que o resultado obtido era o mesmo apresentado por Krammers e Wannier [16]. Em 1944, Onsager publica a solução exata para o modelo, na ausencia de campo magnético externo [13].

A solução encontrada, no entanto, não permitia a avaliação direta da magnetização resultante após a remoção de um campo magnético externo não nulo. Entretanto, em 1949, Onsager determina uma dependência entre a magnetização resultante e a razão  $T/T_c$ , onde T representa a temperatura e  $T_c$  a temperatura de transição de fase para o modelo. A publicação só se deu em 1952 por Yang [1].

Tinha-se então o primeito modelo a apresentar uma transição de fase, históricamente [16]. Foi o marco do início do estudo de transições de fase, futuramente le-

<sup>\*</sup> alex.enrique@aluno.ufabc.edu.br

vando a avanços significativos para a Física de muitos corpos.

Tempos depois, mostrou-se que a Hamiltoniana de Ising (clássica) pode ser mapeada numa Hamiltoniana quântica, se se considera uma das dimensões do modelo como sendo uma dimensõe espacial [6, 8]. Tal procedimento introduz uma anisotropia na rede [6, 8]. O Modelo de Ising passa a ser a base para o entendimento de transições quânticas de fase e a construção do mapeamento clássico-quântico se torna fundamental para o entendimento de teorias fortemente correlacionadas.

#### I.2. Objetivo

O objetivo deste trabalho é apresentar brevemente o mapeamento de um problema quântico de Ising em um problema clássico de forma a simular os valores esperados quânticos utilizando-se do problema clássico, com algoritmos menos custosos computacionalmente [9]. Apresentar as vantagens e desvantagens de tal construção teórica e apresentar o Método de Monte Carlo e o Algoritmo de Metrópolis para o cálculo de observáveis em mecânica estatística clássica.

#### II. TEORIA E METODOLOGIA

Esta seção busca desenvolver, de forma simples, os conhecimentos necessários para se entender a física em questão e apresentar a métodologia do trabalho; como os observáveis foram calculados.

### II.1. O Modelo Clássico e o Modelo Quântico de Ising

O Modelo de Ising é o modelo de vértices mais simples que se pode construir (tanto quântico como clássico), seguido do modelo de Heisenberg. Trataremos do modelo numa rede quadrada.

De forma geral, modelo clássico consiste em um hipercubo  $\Omega$  em um espaço de dimensão d,  $\mathbb{Z}^d$ ,

$$\Omega = [-a, a] \times ... \times [-a, a] \cap \mathbb{Z}^d, \quad a > 0,$$

com o produto cartesiano sendo tomado d vezes.  $\Omega$  é uma estrutura a qual é chamama rede. Cada elemento da rede é denominado sitio, sendo cada sitio descrito por uma d-upla; por exemplo  $i=(i_1,...,i_d)$ .

Para cada sítio, existe uma associação bijetiva que mapeia-o em uma variável  $\sigma$ , denominada spin;

$$\Omega \to \mathcal{D}_{\Omega}; i \mapsto \sigma_i.$$

A variável spin é tomada como pertencendo a um *grupo* abeliano. Isso significa que existe uma operação "·"

denotada produto definida entre dois spins, de sítios diferentes, tal que a operação é comutativa. O fato de ser comutativa difere o modelo clássico do modelo quântico, a ser apresentado ainda nesta subseção.

Usualmente, o grupo a qual os spins pertencem são números reais, no máximo. Para muitos casos, também o deste trabalho, tomaremos que os spins podem assumir os valores do conjunto  $\{-1, +1\}$ . Formalmente,

**Definição 1** Dada uma rede  $\Omega$  com spins  $\sigma_i$  associados a cada sítio i. Então, chama-se uma configuração de spins, denotada  $\{\sigma\}$ , o mapa

$$\{\sigma\}: \Omega \to \{-1,1\}^{|\Omega|}$$
  
 $i \mapsto \sigma_i$ 

A Figura 1 ilustra uma rede para d=2 e de cardinalidade 16.

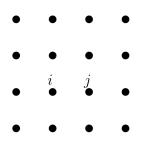


Figura 1. Rede quadrada (d=2)

Ernerst Ising, em seu trabalho, formulou duas premissas [4]. As premissas apresentadas se justificam por uma crítica à hipótese do campo molecular, para o ferromagnetismo, devida a Weiss. Ising toma como premissa que a interação entre os spins da rede deve decair muito rapidamente, de tal forma que podemos tomar o que se chama de primeiros vizinho [4]. Definiremos mais formalmente logo abaixo.

A segunda premissa é a de que os elementos constintuintes do sistema ocupam apenas alguns níveis distintos de energia e que a energia interna é a mínima para quando os spins estão alinhados (para o caso do ferromagnetismo). Excitações térmicas devidas a um acoplamento com um banho seriam responsáveis pela população de outros níveis de energia. [4]

Mais formalmente,

Definição 2 Seja  $\|\cdot\|$  a métrica definida como

$$\|\cdot\| \colon \mathbb{Z}^d \to \mathbb{Z}$$

$$i \mapsto \max\{|i_k|, \quad k = 1, ..., d\}$$

Chamamos os j primeiros vizinhos de i, denotado  $\langle i,j \rangle$ , o conjunto

$$\langle i, j \rangle = \{ j \in \mathbb{Z}^d \colon ||j - i|| = 1 \}$$

Seja  $V_{ij}$  a interação entre dois spins  $\sigma_i$ ,  $\sigma_j$ , as hipóteses

para o modelo levam a

$$V_{ij} \propto \sigma_i \sigma_j = J_{ij} \sigma_i \sigma_j; \quad J_{ij} \sim \|i - j\|^{-\alpha}, \alpha > 0.$$

O termo  $J_{ij}$  é chamado termo de troca ou acoplamento entre os spins i e  $j^1$  A energia da rede, para uma dada configuração  $\{\sigma\}$  se dá pela energia de interação entre os spins e a possível interação dos mesmos com algum agente externo. Para o caso do ferromagnetismo, a interação com agentes externos é justamente a interação com o campo magnético externo.

Matemáticamente, a energia é

$$H(\{\sigma\}) = -\sum_{\langle i,j\rangle} J_{ij}\sigma_i\sigma_j - \sum_i B_i\sigma_i, \tag{1}$$

onde  $J_{ij}$  é o termo de troca e  $B_i$  é o coeficiente que descreve a interação do spin i com o campo magnético externo. O simbolo  $\langle i,j \rangle$  presente na primeira soma significa que a soma é feita sobre os j primeiros vizinhos de i, para cada i em  $\Omega$ .

A equação (1) é chamada *Hamiltoniana de Ising*, para o modelo clássico.

Costumeiramente, toma-se os acoplamentos  $J_{ij}$  iguais, ao menos para cada indíce fixo de i e j, ou seja, para o índice  $i_k$  de i, todas as constantes são iguais, para cada k.

Abaixo apresentamos dois exemplos.

$$H(\{\sigma\}) = -J\sum_{i} \sigma_{i}\sigma_{i+1} - B\sum_{i} \sigma_{i}, \qquad (2)$$

$$H(\{\sigma\}) = -J_1 \sum_{i,j} \sigma_i^{\ j} \sigma_{i+1}^{\ j} - J_2 \sum_{i,j} \sigma_i^{\ j} \sigma_i^{\ j+1}.$$
 (3)

A hamiltoniana (2) representa o modelo em uma dimensão, com acoplamento igual para todos os spins e mesma ação devido ao campo magnético e (3) represente um modelo de hamiltoniana em duas dimensões, denotadas pelos indices subscritos e sobrescritos em  $\sigma$ , com acoplamento anisotrópico na direção vertical e horizontal  $(J_1 \ e \ J_2)$  e na ausência de campo magnético.

O trabalho de Ising constitiu na análise da hamiltoniana (2), concluindo que não haveria trasição de fase para uma dimensão. Com alguns argumentos, Ising afirma que não haveria para qualquer dimensão. Sua tese fora publicada dessa forma. Até que, futuramente, se mostrou haver uma transição de fase para o dimensões maiores ou iguas a 2. O trabalho de Onsager produziu uma solução exata para a hamiltoniana em (3).

Com um pouco de análise, pode-se mapear a hamiltoniana em (3) numa hamiltoniana quântica dada por

[6, 8]

$$\hat{H} = -J \sum_{i} \hat{\sigma}_{i}^{z} \hat{\sigma}_{i+1}^{z} + \lambda \hat{\sigma}_{i}^{x}. \tag{4}$$

Os operadores  $\hat{\sigma}^z$  e  $\hat{\sigma}^x$  são os operadores de spin dados pelas matrizes Z e X de Pauli [12]. A hamiltoniana em (4) representa a tendência dos spins de alinharem na direção  $\hat{\sigma}^z$  e um campo transverso  $\hat{\sigma}^x$ , mediado pelo termo  $\lambda$ . O parâmetro  $\lambda$  equivale à temperatura do modelo clássico². À temperatura zero, os spins tendem a se alinhar em  $\hat{\sigma}^z$  para minimizar a energia, estando em um dos estados chamados estado de Néel. Quando se tem a temperatura, ocorre a ação do termo  $\hat{\sigma}^x$  que, ao se medir na auto-base do operador  $\hat{\sigma}^z$  faz surgir os flips.

A passagem de (3) para (4) não é feita de forma trivial. Um dos passos mais importantes é tomar uma das dimensões da hamiltoniana clássica como sendo uma dimensão espacial imaginária, mapeando-se um espaço euclidiano de dimensão (2+0) em um espaço de Minkowski de dimensão (1+1). Para maiores detalhes: [6, 8].

Em vista do mapeamento de (3) em (4), podemos calcular observáveis em cada um dos dois modelos e determinar equivalentes no outro. Neste trabalho, utilizou-se a técnica do mapeamento clássico-quântico para o cálculo de observáveis quânticos por meio de simulações do sistema clássico.

A partir desta subseção, a base para o entendimento do que será estudado sobre o modelo de Ising, neste trabalho, está fundamentada. Conceitos importantes de termodinâmica e mecânica estatística foram deixados para a subseção II.2.

#### II.2. Variáveis Termodinâmicas e Mecânica Estatística

O fenômeno de ferromagnetismo; o alinhamento preferêncial dos spins do material, é estudado via Modelo de Ising por meio de dois princípios fundamentais que governam a dinâmica dos spins: minimização de energia e maximização da entropia. O entendimento destes dois últimos conceitos se dá no âmbito da termodinâmica e da mecânica estatística.

Um sistema termodinâmico é completamente determinado por uma função f(p, V, T, ...) chamada função de estado, onde as variáveis que recebe são as que descrevem todo o sistema termodinamicamente [3]. Existem funções de estado específicas denominadas potenciais termodinâmicos das quais algumas recebem o nome de função energia livre. As mais comuns funções são as energia livre de Gibbs, de Helmholtz e a Entalpia [3, 7].

A energia livre de Helmholtz F = U - TS, com U sendo a energia interna, T a temperatura e S a entropia

 $<sup>^1</sup>$  Por vezes, nos referimos aos spins mencionando suas localizações, visto que o mapa  $\{\sigma\}$  é bijetivo.

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> Não proporcionalmente.

do sistema, tem a seguinte forma diferencial

$$dF = dU - T dS. (5)$$

A entidade em (5) é o que descreve a ideia de minimizar a energia e maximizar a entropia. Note que uma redução em U, acarreta em uma redução em F. Em contraposição, um aumento em S, leva a uma redução de F [3].

Para o Modelo de Ising clássico, o estado fundamental é composto por todos os spins apontando em uma direção. Considere o modelo unidimensional para melhor entendimento. Se um spin é flipado na posição i e outro na posição j da rede, há um aumento de energia, se a configuração anterior corresponderia ao estado fundamental. Considerando agora que se o spin j seja i+2, fazendo um flip na posição i+1, pode-se ver que a energia do sistema é a mesma que se j fosse o sítio i+3 e os spins i+1 e i+2 estivessem sofrido um flip. Da mesma forma, escolhidas duas posições i e j quaisquer distintas, a energia do sistema para o qual todos os spins entre as posições escolhidas também sofreram um flip é a mesma que das configurações anteriores.

O último exemplo ilustra como estados de mais alta energia apresentam mais configurações possíveis para a mesma energia; uma espécie de degenerescência. Esse maior número de configurações significa uma maior entropia. Vê-se, portanto, que um aumento na entropia está fortemente relacionado a um aumento na energia. A equação (5) representa uma "disputa" entre energia e entropia. Essa dinâmica é justamente a dinâmica do sistema dado pelo Modelo de Ising [7, 15].

**Distribuição de Boltzmann -** Partindo da energia livre, podemos chegar ao chamado *peso de Boltzmann*, o qual é responsável pela distribuição de Boltzmann. O peso de Boltzmann é dado por

$$P(\{\sigma\}) = e^{-\beta H(\{\sigma\})},\tag{6}$$

onde  $\beta=1/kT$ , com k representando a constante de Boltzmann. A normalização do peso de Boltzmann leva a medida de probabilidade

$$\mu_{\beta}(\{\sigma\}) = \frac{1}{Z} e^{-\beta H(\{\sigma\})}, \quad Z = \sum_{\{\sigma\}} e^{-\beta H(\{\sigma\})}.$$
 (7)

Z é uma entidade chamada função de partição. A soma é feita sobre todas as configurações de spin  $\{\sigma\}$ . A distribuição de probabilidade (7) descreve a dinâmica dos Modelos Clássicos e Quânticos de Ising, uma vez que ambos funcionam sobre os mesmos princípios de minimização da energia livre. As últimas expressões serão utilizadas na criação do algoritmo para a simulação da dinâmica da rede de spins.

Uma vez dada a energia de cada estado possível, a medida (7) fornece a probabilidade de cada estado (para uma dada temperatura) [3, 7]. Quantidades macroscópicas podem então ser calculadas fazendo uso da distribuição de probabilidade do sistema. A energia média por exemplo pode ser obtida como<sup>3</sup>

$$\langle H \rangle = \sum_{\{\sigma\}} H(\sigma) \mu_{\beta}(\sigma) = \frac{1}{Z} \sum_{\{\sigma\}} H(\sigma) e^{-\beta H(\sigma)}.$$
 (8)

Expressões como (8) são inviáveis de se calcular configuração a configuração, visto que o espaço de configurações de spins  $\{\sigma\}$  cresce com cardinalidade  $2^N$ , onde N é o número de spins. Se faz necessário um método para o cálculo de observáveis médios utilizando um algoritmo computacionalmente menos custoso. [9]

#### II.3. Amostrando-se o Espaço de Fase e Calculando-se Médias

Um meio de se calcular observáveis médios como em (8) é amostrando o espaço de fase do sistema de forma a tomar as regiões de maior probabilidade de ocorrência com maior frequência que regiões de baixa probabilidade. Para tal, utilizamos a distribuição de probabilidade do próprio sistema estatístico.

Seja x um ponto do espaço de fase, o valor médio de um observável para a temperatura T em um ensamble canônico é

$$\langle A(x)\rangle_T = \frac{1}{Z} \int dx \, A(x)e^{-\beta H(x)},$$

ou, para um caso discreto,

$$\langle A(x)\rangle_T = \frac{1}{Z} \sum_x A(x) e^{-\beta H(x)}.$$

Consideramos uma porção finita do espaço de fase. Precisamos garantir que a distribuição estará com pico na região a ser considerada. Fazemos uso agora da ideia de se escolher os pontos do espaço de fase de acordo com a disribuição própria do sistema. Escolhendo os pontos  $\boldsymbol{x}$  do espaço de fase desta forma, o valor médio para  $\boldsymbol{A}$  passa a ser

$$\langle A \rangle = \frac{\sum_{l=1}^{M} e^{-\beta H(x_l)} A(x_l) / p(x_l)}{\sum_{l=1}^{M} e^{-\beta H(x_l)} / p(x_l)} = \frac{1}{M} \sum_{l=1}^{N} A(x_l).$$

A equação acima é uma tentativa de se reduzir a distribuição de probabilidade de um espaço de fase infinito, (correpondente ao limite onde o número de spins tende para infinito) por meio de uma porção da rede, com um número finito M de pontos  $x_l$  [9]. A abordagem acima é um modo mais simples de se tratar o  $Teorema\ Ergódico$ .

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup> Passaremos a fazer uso da convenção de que quando a configuração de spins for argumento de uma função, omitiremos as chaves { }.

Apresentaremos o resultado de forma mais formal após tratarmos de cadeias de Markov em II.4.

A geração do conjunto  $\{x_l\}$  é feita pelo algoritmo de Metropolis. Utilizamos, com isso, o método de Monte Carlo para o cálculo do valor médio de um observável A.

#### II.4. Monte Carlo e o algoritmo de Metropolis

O Método de Monte Carlo consiste em realizar cálculos por meio de amostragem estatística, fazendo uso de distribuições de probabilidades ou para o cálculo de probabilidades. O método consiste em sortear, um grande número de vezes, estados possíveis para uma quantidade a qual queremos calcular e então determinar a mesma de forma estatística.

Para o cálculo do valor médio de um observável, o sorteio supracitado se refere a sortear valores possíveis deste observável. A geração do conjunto de valores é então feita pelo já citado algoritmo de Metropolis.

O algoritmo de Metropolis faz uso das cadeias de Mar-kov.

Cadeias de Markov - Considere uma sequência de variáveis aleatórias  $\Gamma = (\Gamma_1, \Gamma_2, ...)$  onde as variáveis  $\Gamma_i$  tomam valores no conjunto das possíveis configurações de spin  $\{\sigma\}$  da rede. Neste sentido,  $\Gamma_k$  representa a configuração do sistema no instante k. Se para cada instante k e configuração  $\Gamma_k = \{\sigma_k\}$  que o sistema pode assumir existir uma probabilidade  $p_{kj}$  de o sistema passar da configuração  $\{\sigma_k\}$  para a configuração  $\{\sigma_j\}$ , então a sequência  $\Gamma$  chama-se cadeia de Markov.  $p_{kj}$  chamam-se probabilidade de transição.

Note que o fato de para cada instante existir tal probabilidade significa que o passo seguinte independe dos anteriores; a dinâmica da rede é sem memória.

É fácil ver que este é o caso para o Modelo de Ising. Se em algum instante, o sistema está na configuração  $\{\sigma_k\}$ , para toda configuração  $\{\sigma_j\}$ , com  $j \neq k$ , existe uma probabilidade de transição entre os estados j e k, a depender da distribuição (7), responsável pela dinâmica de redução da energia livre.

Cadeias Ergódicas - Um importante ponto a se notar é que a probabilidade de transição

$$p_{ij}^{(n)} = \mu_{\beta}(\Gamma_{n+m} = \{\sigma_j\} | \Gamma_m = \{\sigma_i\})$$

é sempre positiva. A mesma recee o nome de probabilidade de transição entre n estados. Cadeias que tem tal propriedade  $(p_{ij}^{(n)}>0)$  são cadeias ergódicas. Para entender melhor, precisamos de alguns conceitos de teoria de medidas.

**Definição 3** Seja  $\mathcal X$  um conjunto não vázio e  $\mathcal P(\mathcal X)$  o conjunto das partes de  $\mathcal X$ . O subconjunto  $\Sigma \subset \mathcal P(\mathcal X)$  é chamado uma  $\sigma$ -álgebra se

1.  $X \in \Sigma$  e X é o conjunto universo, no dado contexto.

- 2.  $\Sigma$  é fechado sob complementação, i.e., se  $A \in \Sigma$ , então  $A \setminus \mathcal{X} \in \Sigma$ .
- 3.  $\Sigma$  é fechado sob uniões contáveis, i.e., se  $A_1, ... A_n \in \Sigma$ , então  $\bigcup_{i=1}^n A_i \in \Sigma$ .

**Definição 4** Seja  $\mathcal{X}$  um conjunto e  $\Sigma \subset \mathcal{P}(\mathcal{X})$  uma  $\sigma$ -álgebra. Uma **medida**  $\mu$  é um mapa  $\mu \colon \Sigma \to I \subset \mathbb{R}$  satisfazendo

- 1. Não negtividade: Para todo  $A \in \Sigma$ ,  $\mu(A) > 0$ .
- 2. Medida nula para  $\emptyset \ \mu(\emptyset) = 0$ .
- 3. Aditividade contável:  $\mu(\bigcup_{i=1}^{\infty} A_i) = \sum_{i=1}^{\infty} \mu(A_i)$ .

Em especial  $\mu$  (definição 4) recebe o nome de medida de probabilidade quando o contradomínio em questão é I = [0, 1].

**Definição 5** Chama-se um **espaço mensurável** a dupla  $(\mathcal{X}, \Sigma)$ , onde  $\mathcal{X}$  é um conjunto não vázio e  $\Sigma$  é uma  $\sigma$ -álgebra sobre  $\mathcal{X}$ .

Definição 6 Chama-se um espaço de medida a tripla  $(\mathcal{X}, \Sigma, \mu)$ , onde  $\mathcal{X}$  é um conjunto não vázio,  $\Sigma$  é uma  $\sigma$ -álgebra sobre  $\mathcal{X}$  e  $\mu$  é uma medida em  $(\mathcal{A}, \Sigma)$ .

**Definição 7** Sejam  $(\mathcal{X}, \Sigma^1)$  e  $(\mathcal{Y}, \Sigma^2)$  espaços mensuáveis, a aplicação  $T \colon \mathcal{X} \to \mathcal{Y}$  é dita uma transformação mensurável se

$$T^{-1}(A) = \{x \in \mathcal{X} | T(x) \in A\} \in \Sigma, \quad \forall A \in \Sigma^2.$$

Quando satisfeita a condição acima, às vezes escreve-se  $T: (\mathcal{X}, \Sigma^1) \to (\mathcal{Y}, \Sigma^2)$ .

Definição 8 A transformação  $T\colon (\mathcal{X},\Sigma) \to (\mathcal{X},\Sigma)$  é uma transformação mensuável que preserva a medida  $\mu$  se  $\mu(T^{-1}(A)) = \mu(A)$ , para todo  $A \in \Sigma$ . À quadrupla  $(\mathcal{X},\Sigma,\mu,T)$  chamamos sistema dinâmico que preserva a medida.

**Definição 9** Seja  $(\mathcal{X}, \Sigma, \mu, T)$  um sistema dinâmico que preserva medida. Então T é **ergódica** se, para cada  $A \in \Sigma$ , com  $T^{-1}(A) = A$ , ou  $\mu(A) = 1$  ou  $\mu(A) = 0$ .

**Definição 10** Sejam  $(\mathcal{X}, \Sigma)$  um espaço mensurável e  $f: A \in \Sigma \to \mathbb{R}$ .  $f \notin dita \Sigma$ -mensuável se

$$\forall k \in \mathbb{R}, \{x \in A \colon f(x) \le k\} \in \Sigma.$$

O conjunto de tais funções é denotado  $\mathcal{M}(\Sigma)$ .

Definição 11 Um espaço  $\Sigma$ -mensuável positivo extendido de funções reais, denotado  $\mathcal{M}^+_{\mathbb{R}}(\Sigma)$ , é por definição

$$\mathcal{M}_{\bar{\mathbb{D}}}^+(\Sigma) = \{ f \colon \mathcal{X} \to \bar{\mathbb{R}} \colon f \ \text{\'e } \Sigma\text{-mensur\'avel } ef \geq 0 \},$$

onde  $\mathbb{R} = \mathbb{R} \cup \{-\infty, +\infty\}$  é o conjunto dos reais extendidos.

**Definição 12** Seja  $(\mathcal{X}, \Sigma, \mu)$  um espaço mensurável e  $f \in \mathcal{M}_{\overline{R}}^+$ .  $f \notin dita$  ser  $\mu$ -integrável se

$$\int f^+ \, \mathrm{d}\mu < +\infty \quad e \quad \int f^- \, \mathrm{d}\mu < +\infty,$$

com  $f^{\pm}$  denotando as partes positivas e negativas de f, respectivamente.

Com as definições acima, podemos dar significado ao nome  $transformação\ ergódica$  e enunciar o Teorema Ergódico.

É fácil ver que existe uma  $\sigma$ -álgebra sobre o espaço de configurações para o modelo de Ising, com probabilidade  $\mu_{\beta}$ . A transformação que leva uma configuração de spins em outra é claramente mensurável e preserva a medida. Com isso, para o modelo de Ising, vale o

Teorema 1 (Teorema Ergódico): Seja  $(\mathcal{X}, \Sigma, \mu, T)$  um sistema dinâmico que preserva medida e f uma função  $\mu$ -integrável. Então, as seguintes médias

Média temporal: 
$$\hat{f}(x) = \lim_{n \to \infty} \frac{1}{n} \sum_{k=0}^{n-1} f(T^k x),$$

Média Espacial: 
$$\bar{f}(x) = \frac{1}{\mu(\mathcal{X})} \int f \, \mathrm{d}\mu$$
,

São iquais.

Nota:  $T^k x$  denota k iterações da transformação T, a começar pelo estado x.

A aplicação do teorema esgódico nos permite justificar as expressões encontradas em II.3 formalmente. O teorema nos permite fazer uso do fato de que o modelo é ergódico para amostrar o espaço de fase amostrando no tempo.

Por fim, uma última propriedade importante de cadeias markovianas esgódicas justifica a convergência do cálculo acima.

Teorema 2 Para uma cadeia de Markov ergódica, o li-

$$\pi_j = \lim_{n \to \infty} p_{ij}^{(n)}$$

existe e  $\pi_j$ ,  $0 \le j \le M$  são as únicas soluções não negativas de

$$\begin{cases} \pi_j = \sum_{k=0}^{N} \pi_k p_{kj}, \\ \sum_{j=0}^{N} \pi_j = 1. \end{cases}$$

O teorema acima nos garante que a probabilidade do sistema estar em uma configuração  $\{\sigma_j\}$  depende apenas de j, i. e., não depende do estado inicial do sistema. Este teorema é responsável por garantir a convergência do algoritmo de Metropolis. O teorema 1, por outro lado, nos

permite amostrar o espaço de fase, amostrando-se o sistema para diversas iterações, o que justifica o algoritmo de Monte Carlo a ser desenvolvido em II.5.

#### II.5. Simulação via Monte Carlo - Cálculo dos Observáveis Clássicos

Por meio da utilização do mapeamento clássicoquântico, pudemos mapear observáveis do Modelo Quântico de Ising em observáveis do Modelo Clássico. Partindo de tal mapa, calculamos os oberváveis clássicos requeridos por meio do Método de Monte Carlo.

Para o cálculo dos observáveis clássico, utilizamos o Algoritmo de Metropolis. O algoritmo para o cálculo de um observável qualquer se dá da seguinte forma: Inicializada a rede, próxima ao ou no estado de mais baixa energia<sup>4</sup>, procedimento chamado de termalização. Calculamos os observáveis inicialmente por meio das expressões encontradas no mapeamento<sup>5</sup>. Escolhe-se então uma posição aleatória na rede e verifica se o spin de tal posição sofrerá um flip ou não.

A distribuição de probabilidade  $\mathcal{A}$  para a aceitação de um possível flip é

$$\mathcal{A}(\{\sigma\} \to \{\sigma'\}) = \begin{cases} 1, & \text{se } E(\{\sigma'\}) \le E(\{\sigma\}) \\ e^{-\beta \Delta E}, & \text{se } E(\{\sigma'\}) \ge E(\{\sigma\}), \end{cases}$$

onde  $\Delta E = E(\{\sigma'\}) - E(\{\sigma\})$ . A aceitação de um flip é feita por meio da distribuição acima. Computacionalmente, a implementação se dá por uma expressão da forma

Se 
$$(\Delta E \leq 0)$$
 ou  $(R < e^{-\beta \Delta E})$ , então  $\{\sigma\} \rightarrow \{\sigma'\}$ ,

com R representando um número aleatório sorteado no intervalo [0,1), por meio de uma distribuição uniforme.

Caso seja aceita a nova configuração  $\{\sigma'\}$ , uma mudança no valor dos observáveis é feita; caso contrário, mantém-se os valores que devem ser calculados no início do algoritmo, após a termalização.

Todo esse procedimento representa uma iteração dentro do laço do algoritmo de Metropolis. Terminado o laço de Metropolis, as mudanças nos observáveis são armazenadas em uma posição de um vetor (para cada obserável).

O laço do algoritmo de Metropolis se passa dentro de um laço maior; o laço do Monte Carlo. Como em cada laço do Metropolis as mudanças nos observáveis são guardadas em uma nova posição de algum vetor, o laço do Monte Carlo consiste em se preencher os vetores de cada observável para que calculemos a média dos valores obtidos, fazendo uso do teorema 1.

<sup>&</sup>lt;sup>4</sup> Trataremos da forma como tal inicialização pode ser feita em III.1, apesar de o teorema 2 nos dizer que é independente do estado inicial, no limite de muitas iterações.

 $<sup>^5</sup>$  Subseção II.6

As médias são calculadas à temperatura fixa e outros parâmetros que o observável possa requerir, como a distância entre dois spins.

#### II.6. Mapeamento de observáveis quânticos

O mapeamento de observáveis quântico em observáveis clássicos pode ser feito por meio do *Teorema de Trotter*.

**Teorema 3** Sejam  $\hat{A}$  e  $\hat{B}$  operadores auto-adjuntos, limitados inferiormente, então, par algum s,

$$e^{-\beta(\hat{A}+\hat{B})} = s - \lim_{L \to \infty} \left( e^{-\frac{\beta}{L}\hat{A}} e^{-\frac{\beta}{L}\hat{B}} \right)^{L}.$$

A utilização do teorema acima para o mapeamento de observáveis quânticos em clássico é um processo trabalhoso e muito demorado. Para maiores detalhes, o trabalho presente no endereço<sup>6</sup> https://github.com/AlexEnrique/IC-ising-sim/tree/relatorioFinal contém todos os cálculos dos observáveis a serem expostos nesta subseção<sup>7</sup>.

A função de partição para o modelo quântico pode ser exatamente mapeada na função de partição do modelo clássico de Ising<sup>8</sup>, qual seja,

$$Z_{cl} = \sum_{\{\sigma\}} e^{\beta J_1 \sum_{i,j} \sigma_i^j \sigma_{i+1}^j + \beta J_2 \sum_{i,j} \sigma_i^j \sigma_i^{j+1}}.$$

Alguns observáveis que nos serão de interesse são  $\hat{\sigma}_i^z$ ,  $\hat{\sigma}_i^x$ ,  $\hat{\sigma}_i^z\hat{\sigma}_j^z$ ,  $\hat{\sigma}_i^x\hat{\sigma}_j^x$ ,  $\hat{\sigma}_i^z\hat{\sigma}_j^x$ , com  $i\neq j$ . O mapeamento é feito para o valor médio dos observáveis. Tal procedimento é feito calculando

$$\langle \hat{A} \rangle = \text{Tr} \Big( \hat{A} \cdot e^{-\beta \hat{H}} \Big).$$
 (9)

Para calcular (9), inserimos o que chamamos de fontes; variáveis auxiliadoras que nos permitem definir uma "hamiltoniana" modificada  $\tilde{H} = \hat{H} + \mu \hat{A}$ , de tal forma que

$$\operatorname{Tr}\left(\hat{A}e^{-\beta\hat{H}}\right) = -\frac{1}{\beta}\frac{\partial}{\partial\mu}\operatorname{Tr}\left(\hat{A}e^{-\beta\hat{H}}\right)\Big|_{\mu=0}.$$

A justificativa para tal procedimento é que o cálculo se torna semelhante ao feito para obtero mapeamento de  $Z_q$ , a função de partição para o modelo quântico.

Denotemos  $\langle \cdot \rangle_q$  o valor esperado quântico e  $\langle \cdot \rangle_{cl}$  o valor esperado para o modelo clássico. Os resultados para os observáveis de interesse são os seguintes<sup>9</sup>:

$$\begin{split} \left\langle \hat{\sigma}_{i}^{z} \right\rangle_{q} &= \frac{1}{N_{y}} \left\langle \sum_{k=1}^{N_{y}} \sigma_{i}^{k} \right\rangle_{cl}, \\ \left\langle \hat{\sigma}_{i}^{z} \hat{\sigma}_{j}^{z} \right\rangle_{q} &= \frac{1}{N_{y}} \left\langle \sum_{k=1}^{N_{y}} \sigma_{i}^{k} \sigma_{j}^{k} \right\rangle_{cl}, \\ \left\langle \hat{\sigma}_{i}^{x} \right\rangle_{q} &= \frac{1}{N_{y}} \left\langle \sum_{k=0}^{N_{y}} \sigma_{i}^{k} \sigma_{i}^{k+1} \right\rangle_{cl}, \\ \left\langle \hat{\sigma}_{i}^{x} \hat{\sigma}_{j}^{x} \right\rangle_{q} &= \frac{1}{N_{y}} \left\langle \left( \sum_{k=0}^{N_{y}} \sigma_{i}^{k} \sigma_{i}^{k+1} \right) \left( \sum_{k=0}^{N_{y}} \sigma_{j}^{k} \sigma_{j}^{k+1} \right) \right\rangle_{cl}, \\ \left\langle \hat{\sigma}_{i}^{z} \hat{\sigma}_{j}^{x} \right\rangle_{q} &= \frac{1}{N_{y}^{2}} \left\langle \left( \sum_{k=0}^{N_{y}} \sigma_{i}^{k} \right) \left( \sum_{k=0}^{N_{y}} \sigma_{j}^{k} \sigma_{j}^{k+1} \right) \right\rangle_{cl}. \end{split}$$

Tudo o que é escrito à esquerda da igualdade se refere à hamiltoniana unidimensional quântica (4) e tudo o que se encontra à direita se refere à hamiltoniana clássica (3). O interesse em tais observáveis se dá por nos permitires calcular as funções de correlação de cada um dos sítios i e j e tais correlações apresentam uma transição de fase, mostrando dois regimes da rede; um fortemente correlacionado e outro fracamente, separados pela transição de fase. Mais ainda, os observáveis acima podem ser utilizados para escrever uma das desigualdades de Bell, que nos levará a resultados interessantes.

Emaranhamento Quântico e Desigualdades de Bell - Uma propriedade muito peculiar alguns sistemas quânticos é o emaranhamento. O emaranhamento consiste em uma propriedade de sistemas quânticos que em algum momento do passado interagiram e vieram a se encontrar em um estado quântico peculiar de tal forma que a extração de informação de um dos sistemas, via medição, nos permite afirmar exatamente qual será o resultado da mesma medida para o outro sistema.

O estado quântico de um sistema é descrito por um vetor de estado em um espaço de Hilbert  $|\psi\rangle.$  O estado quântico de um sistema composto por dois outros sistemas é dado por um vetor de estado pertencente ao espaço produto tensorial entre os espaços dos sistemas constituintes. Tal espaço tem como uma base cujos elementos são os produtos tensoriais dos elementos da base dos espaços de cada sistema.

Matematicamente, sejam  $\mathcal{H}_1$  e  $\mathcal{H}_2$  dois espaços vetoriais cujas bases são  $\{|\psi_i\rangle\}$  e  $\{\phi_j\}$ , respectivamente, a base do espaço  $\mathcal{H}_1 \otimes \mathcal{H}_2$  é  $\{|\psi_i\rangle \otimes |\phi_j\rangle\}$ . Usualmente, escreve-se  $|\psi_i\rangle \otimes |\phi_j\rangle$  como  $|\psi_i\phi_j\rangle$  ou  $|\psi_i,\phi_j\rangle$ .

<sup>&</sup>lt;sup>6</sup> O arquivo do trabalho tem nome atual "main.pdf". Após o dia 31 de Agosto de 2018, será criado um arquivo de nome "RelatorioFinal.pdf", posto separadamente dos arquivos editáveis.

O trabalho ainda está sendo escrito e é garantido estar finalizado até o dia 31 de Agosto de 2018. No entanto, alguns cálculos já se encontram presentes, caso o leitor deseje consultar.

<sup>&</sup>lt;sup>8</sup> Trabalharemos com a hamiltoniana (3)

<sup>9</sup> Alguns destes não são exatamente os resultados calculados, podem os termos adicionais podem ser desprezados. Discutiremos ao final da subseção.

Uma propriedade interessante é que a cardinalidade de  $\mathcal{H}_1 \otimes \mathcal{H}_2$  é maior do que o produto da cardinalidade de  $\mathcal{H}_1$  e  $\mathcal{H}_2$ . Isso significa que nem todo elemento do espaço produto tensorial pode ser escrito como o produto de dois vetores de estados, cada um pertencente a um dos espaços. Considere por exemplo o seguinte estado:

$$|s\rangle = \frac{|01\rangle - |10\rangle}{\sqrt{2}},\tag{10}$$

usualmente chamado de singleto. É fácil mostrar das propriedades do produto tensorial que  $|s\rangle \neq |\psi\rangle \otimes |\phi\rangle$ , para quaisquer dois estados pertencentes ao espaço de base  $\{|0\rangle\,,|1\rangle\}$ . Uma medida do estado  $|s\rangle$  dada pelo operador  $M_1 = |01\rangle\langle 01| + M_1 = |10\rangle\langle 10|$  é tal que se se medir o estado  $|0\rangle$  para o primeiro sistema, sabe-se que uma medida imediata para o segundo sistem retornará  $|1\rangle$ . Em geral, uma medida de spin ao longo de um eixo  $\vec{v}$ , dada pelo observável  $\vec{v}\cdot\vec{\sigma}=v_x\hat{\sigma}^x+v_y\hat{\sigma}^y+v_z\hat{\sigma}^z$  resultando no valor  $\pm 1$  para um sistema nos permite afimar que o resultado obtido para o outro é precisamente  $\mp 1$ .

O estado  $|s\rangle$  é um dos estados chamados pares EPR, apresentados em um artigo proposto por Einstein, Podolsky e Rosen em 1935 [5]. O famoso artigo EPR questiona a mecânica quântica acerca das medidas. A essência do argumento utilizado era baseada no que os autores chamaram de "elementos de realidade" [12]. A crença é que qualquer elemento de realidade deveria estar representado em qualquer teoria física completa. Argumentouse que uma condição suficiente para um elemento de realidade era a de se prever exatamente o valor da propriedade antes de uma medição.

Como estado singleto é tal que se um observador mede o spin na direção  $\vec{v}$  e obtém, sem perca de generalidade, +1, ele pode afirmar com certeza que um observador medindo o segundo spin irá encontrar o valor -1. Nas ideias de EPR, esse deveria ser, portanto, um elemento de realidade [12].

A mecânica quântica no entanto, apenas fornece probabilidades para os valores de  $\vec{v} \cdot \vec{\sigma}$  e não uma forma de se obter o mesmo, para todos as direções  $\vec{v}$ , o que os levou a argumentar que a teoria quântica era incompleta.

30 anos após o trabalho de EPR, foi-se feita uma proposta experimental para verificar se o caminho para o qual o trabalho de Einsten *et. al*, estava correto. O meio de se avaliar foi pela chamada desigualdade de Bell<sup>10</sup>.

De forma simplificada, considere dois observadores, Alice e Bob, tal que cada um recebe uma das partículas a qual foi criada por um terceiro integrante, Charlie. Alice pode realizar medidas para obter os observáveis Q e R e Bob pode medir S e T. Considere que ambos escolham aleatóriamente qual medida realizar. Por simplicidade, digamos que os resultados dos quatro observáveis possa ser apenas +1 e -1. Considerando a quantidade

QS+RS+RT-QT=(Q+R)S+(R-Q)T,é facil ver que

$$(Q+R)S = 0$$
 ou  $(R-Q)T = 0$ 

e, logo, 
$$QS + RS + RT - QT = \pm 2$$
.

Duas posições são feitas sobre os experimentos de Alice e Bob: ambos os observadores realizam a medida no mesmo instante. Relativisticamente, de forma não-causal. Suponha também que os estados dos observáveis eram determinados antes da medida com probabilidade p(q,r,s,t) de serem  $Q=q,\,R=r,\,S=s$  e T=t.

Sendo  $\mathbf{E}(\cdot)$  o valor médio esperado (clássico), então

$$\mathbf{E}(QS+RS+RT-QT) = \sum_{q,r,s,t} p(q,r,s,t)(qs+rs+rt-qt) \leq 2.$$

O valor esperado tem a propriedade distributiva sobre a soma, i. e.,  $\mathbf{E}(A+B) = \mathbf{E}(A) + \mathbf{E}(B)$ . Com isso, chegamos a (uma das) desigualdade de Bell

$$\mathbf{E}(QS) + \mathbf{E}(RS) + \mathbf{E}(RT) - \mathbf{E}(QT) < 2. \tag{11}$$

Considere agora o estado  $|s\rangle$  em (10). Se os operadores Q, R, S e T forem os operadores quânticos

$$Q = \hat{\sigma}_1^z, \quad S = \frac{-\hat{\sigma}_2^z - \hat{\sigma}_2^x}{\sqrt{2}},$$
 
$$R = \hat{\sigma}_1^x, \quad T = \frac{\hat{\sigma}_2^z - \hat{\sigma}_2^x}{\sqrt{2}},$$

pode-se ver que o valor esperado (quâtico) das quantidades em (11) é

$$\langle QS \rangle = \frac{1}{\sqrt{2}}, \quad \langle RS \rangle = \frac{1}{\sqrt{2}}, \quad \langle RT \rangle = \frac{1}{\sqrt{2}}, \quad \langle QT \rangle = -\frac{1}{\sqrt{2}},$$

de modo que

$$\langle QS \rangle + \langle RS \rangle + \langle RT \rangle - \langle QT \rangle = 2\sqrt{2} > 2.$$
 (12)

O resultado em (12) contradiz (11). Logo, uma verificação experimental deve selecionar apenas um dos resultados. O resultado que se mostra verdade é o previsto pela mecânica quântica.

O significado deste resultado é que pelo menos uma das suposições feitas para a desigualdade de Bell está errada. Põe-se em questão as suposições de os observáveis têm valores determinados antes da medida (suposição de realismo) e a suposição a medida de Alice não influecia na medida de Bob (suposição de localidade).

Nosso interesse nesta desigualdade se apresenta no fato de podermos calculá-la fazendo uso do mapeamento clássico-quântico e estudar a desigualdade de Bell para diferentes temperaturas, para o Modelo Quântico de Ising, estudando assim, propriedades de emaranhamento para o sistema quântico.

<sup>&</sup>lt;sup>10</sup> Todo o trabalho que se segue sobre desigualdade de Bell foi adaptado da referência [12].

#### II.7. Vantagens do Cálculo de Observáveis Quânticos via Modelo Clássico

Para finalizar esta seção teórica, comentaremos a respeito das vantagens deste estudo.

O espaço de fase do modelo clássico, dado por todas as configurações  $\{\sigma\}$  de spins tem cardinalidade  $2^{|\Omega|}$ , como mostramos em II.1. Para um spin quântico, no entanto, na base do operador  $\hat{\sigma}^z$ , cada sítio pode ser medido como  $|\downarrow\rangle$  ou  $|\uparrow\rangle$ . Assim, a base do espaço de todos os N spins pode ser tomada como

$$\{|\sigma_1\rangle\otimes...\otimes|\sigma_N\rangle=|\sigma_1,...,\sigma_N\rangle\}$$

e, logo, tem a mesma fórmula para a cardinalidade  $2^N$ . Neste ponto pode parecer que a simulação da rede bidimensional é menos interessante, porém, por serem as variáveis de spins números, ao invés de vetores de estados, o cálculo dos observáveis é computacionalmente muito mais simples, por conta de as operações serem de multiplicação e soma de inteiros, enquanto que a simulação quântica se dá pela aplicação de operadores matriciais. Para N spins, o operador  $\hat{\sigma}_i^x$ , por exemplo, tem  $2^N$  componentes, de tal forma que a aplicação do mesmo a um estado resulta em  $N^2$  multiplicações. Isso sendo feito para cada aplicação de  $\hat{\sigma}^x$ .

Para o sistema clássico, o número de operações é muito menor do que para o sistema quântico. Assim, o ganho em eficiência no cálculo de observáveis é muito grande, de forma a compensão o dimensão extra do sistema clássico. A vantagem de se utilizar o mapeamento clássico-quântico para os cálculos se apresenta na forma de eficiência computacional, reduzindo tempo de processamento.

#### III. RESULTADOS

#### III.1. Observáveis Clássicos para o Modelo Isotrópico

Esta subseção tem por objetivo apresentar algumas características da simulação da rede. Discutir a questão do limite termodinâmico e apresentar justificativa para o que se segue.

A Figura 2 representa alguns teste para o cálculo da energia média por spin, variândo-se o número N de spins.

Note que os gráficos parecem se aproximar de um gráfico limite, que parece começar a revelar uma descontinuidade na região de temperatura entre  $2 \ e \ 2.5^{11}$ 

É importante citar que o cálculo feito acima se deu inicializando os spins de maneira aleatória. Compararemos com os resultados de uma outra forma de inicialização,

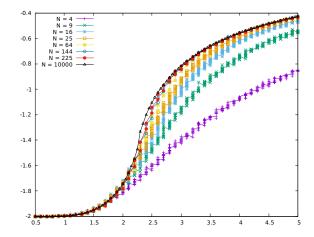


Figura 2. Energia média por spins para valores de  ${\cal N}=2$  até  ${\cal N}=1000.$ 

ainda nesta subseção. Calculando a magnetização absoluta média, encontramos um resultado que parece colaborar para a ideia de surgir uma descontinuidade (Figura ??).

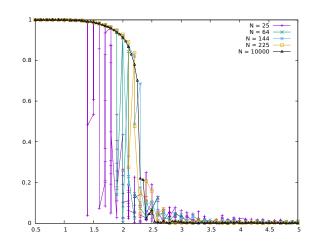


Figura 3. Magnetização absoluta média variando-se as quantidades de spins de 25 até 1000.

O resultado obtido para 10000 spins se aproxima muito da solução exata do modelo de Ising [7, 15].

## III.2. Observáveis Quânticos - Modelo Clássico Anisotrópico

#### IV. CONCLUSÃO

Conclusão a ser feita.

 $<sup>^{11}</sup>$  Para a simulação definimos  $J=k=1,\,$  visto que, segundo a solução de Onsager, o que importa é a razão J/K para a temperatura de transição de fase.

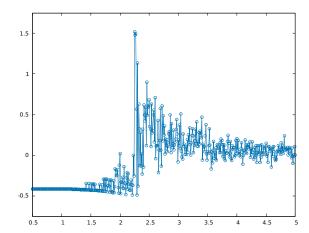


Figura 4. Simulação para a desigualdade de Bell para o modelo clássico isotrópico.

- C. N. Yang. The spontaneous magnetization of a twodimensional ising model. *Physical Revier (Series I)*, 85, March 1952.
- [2] B. A. Cipra. An introduction to the ising model. The American Mathematical Monthly, 1987.
- [3] Daniel V. Schroeder. An introduction to thermal physics. Addison Wesley, us ed edition, 1999.
- [4] E. Ising. Beitrag zur Theorie des Ferromagnetismus. Zeitschrift für Physik, 31:253–258, 1925.
- [5] A. Einstein, B. Podolsky, and N. Rosen. Can quantum-mechanical description of physical reality be considered complete? Physical Review. 47 (10): 777-780. Bib-code:1935PhRv...47..777E. doi:10.1103/PhysRev.47.777, 1935
- [6] E. Fradkin and L. Susskind. Order and disorder in gauge systems and magnets. *Phys. Rev. D*, 17:2637–2658, May 1978.
- [7] Huang and Kerson. Statistical Mechanics. John Wiley and Sons, 1987.
- [8] J. B. Kogut. An introduction to lattice gauge theory and spin systems. Rev. Mod. Phys., 51:659-713, Oct 1979.
- [9] J. Kotze. Introduction to monte carlo methods for an ising model of a ferromagnet. arXiv:0803.0217 [cond-

- mat.stat-mech/, Mar 2008.
- [10] G. Kramers, H.; Wannier. Statistics of the twodimensional ferromagnet. part i. *Physical Review (Series* I), 60, 1941.
- [11] G. H. Kramers, H. A.; Wannier. Statistics of the twodimensional ferromagnet. part ii. *Physical Review (Series* I), 60, 8 1941.
- [12] Michael A. Nielsen and Isaac L. Chuang. Quantum Computation and Quantum Information. Cambridge, 2000.
- [13] L. Onsager. Crystal statistics i a two-dimensional model with and order-disorder transition. *Physical Review*, 65, February 1944.
- [14] R. Peierls and M. Born. On ising's model of ferromagnetism. Mathematical Proceedings of the Cambridge Philosophical Society, 32, 10 1936.
- [15] R. J. Baxter. Exactly solved models in statistical mechanics. London: Academic Press, 1982.
- [16] Somendra M. Bhattacharjee and Avinash Khare. Fifty years of the exact solution of the two-dimensional ising model by onsager. February 2008.