Dwuwymiarowy model Isinga - symulacja komputerowa

Dominik Stańczak

25 stycznia 2016

1 Model Isinga

W roku 1924 niemiecki fizyk Ernst Ising zaproponował model, nazwany później od jego nazwiska, mający na celu wytłumaczyć zjawiska zachodzące w ferromagnetykach, a zwłaszcza przejście fazowe w temperaturze Curie. Model Isinga, jak powszechnie wiadomo, opiera się na przedstawieniu spinów w materiale jako dyskretnych cząstek na siatce, obdarzonych spinem mogącym przyjmować wartości $S_i=\pm 1$. Hamiltonian takiego układu w przypadku nieuwzględniającym zewnętrznego pola magnetycznego przedstawia się jako

$$H = -\sum_{i,j \neq j} J_{ij} S_i S_j$$

gdzie J_{ij} jest tak zwaną całką wymiany, wielkością określającą siłę wzajemnego oddziaływania między dowolnymi dwiema cząstkami, zaś sumowanie odbywa się po wszystkich parach cząstek w układzie. Często przyjmuje się, że J_{ij} ma niezerową wartość (często 1) wyłącznie dla najbliższych sąsiadów danej cząstki.

Należy zwrócić uwagę, że dla J>0 korzystna energetycznie jest sytuacja, gdy wszystkie spiny mają identyczny kierunek - materiał jest wtedy ferromagnetyczny. Dla J<0 korzystna energetycznie jest sytuacja, w której wszystkie spiny mają kierunek przeciwny do swoich sąsiadów.

Magnetyzację układu definiuje się w prosty sposób jako sumę orientacji wszystkich spinów w układzie:

$$M = \sum_{i} S_i$$

¹Oczywiście można wykorzystać model Isinga do modelowania innych zjawisk, lecz dla skupienia uwagi ograniczmy się do modelowania materiałów magnetycznych.

Ising znalazł w swojej pracy doktorskiej rozwiązanie układu w jednym wymiarze, w którym mowa o tzw. łańcuchu Isinga. Niestety, w jednym wymiarze łańcuch Isinga nie przejawia przejścia fazowego, zaś uporządkowanie układu, którego spodziewamy się w systuacji ferromagnetycznej, maleje wykładniczo w czasie. Spiny są więc zorientowane losowo, a magnetyzacja krąży wokół zera - nie jest to więc dobry model magnesu. Ising błędnie wywnioskował, że jego model będzie się zachowywał podobnie w dowolnej liczbie wymiarów.

2 Dwuwymiarowy model Isinga

W roku 1944 Lars Onsager w swojej własnej pracy doktorskiej rozwiązał analitycznie model Isinga dla dwóch wymiarów, z okresowymi warunkami brzegowymi. Jest to jednoznaczne z założeniem, że materiał ma całkowitą symetrię translacyjną. Jak się okazało, w dwóch wymiarach model faktycznie wykazuje przejście fazowe w temperaturze krytycznej, zakładając izotropię (niezależność całki wymiany od kierunku oddziaływania):

$$T_C = \frac{2}{\ln\left(1 + \sqrt{2}\right)}$$

Poniżej temperatury krytycznej układ ma stabilne minima energetyczne (stany równowagi) dla średniej energii na cząstkę²

$$u = \langle U \rangle = -J \operatorname{ctgh}(2\beta J) \left(1 + \frac{2}{\pi} (2 \operatorname{tgh}^2(2\beta J) - 1) K(x) \right)$$

gdzie $\beta=(k_BT)^{-1},\,x=\sinh^22\beta J,\,$ zaś K(x) jest całką eliptyczną zupełną pierwszego rodzaju:

$$K(x) = \int_0^{\pi/2} (1 - x \sin^2(t))^{-1/2} dt$$

Należy zwrócić uwagę, że dla $T = T_C$, $K(x) = \infty$.

W stanie równowagi teoretyczna magnetyzacja na cząstkę:

$$m = \langle M \rangle = [1 - \sinh^{-4} (2\beta J)]^{1/8}$$

Układ wykazuje więc spontaniczną magnetyzację - tak, jak spodziewamy się dla ferromagnetyka.

²https://en.wikipedia.org/wiki/Square-lattice_Ising_model#Exact_solution

3 Symulacja komputerowa

Ze względu na prostotę swoich podstawowych reguł dwuwymiarowy model Isinga znakomicie nadaje się do symulacji komputerowej. Siatka spinów może być w bardzo łatwy i logiczny sposób modelowana jako dwuwymiarowa tablica liczb całkowitych o rozmiarze NxN. Spiny są wtedy jednoznacznie określone przez indeksy i,j z zakresu (0,N) na siatce. Jako początkowy stan układu przyjmujemy losową tablicę liczb całkowitych $S_i=\pm 1$.

Sąsiedzi danego spinu są łatwi do znalezienia jako spiny o indeksach

$$(i+1,j), (i-1,j), (i,j+1), (i,j-1)$$

W celu uwzględnienia okresowych warunków brzegowych obliczamy indeksy modulo N, na przykład dla spinu w prawym dolnym rogu symulacji o indeksie (N,N) indeksy sąsiadów to:

$$(0, N), (N - 1, N), (N, 0), (N, N - 1)$$

4 Dynamika układu. Algorytm Metropolis-Hastings

Pozostaje kwestia najważniejsza - implementacja dynamiki układu. Algorytm stosowany w tym celu jest nieskomplikowany:

- 1. Wybieramy losowy spin jako parę indeksów (i, j).
- 2. Obliczamy jego energię interakcji tego spinu w przypadku, gdybyśmy zdecydowali się go przerzucić, z jego czterema sąsiadami, potencjalnie uwzględniając okresowe warunki brzegowe, jako sumę $E = -JS_{ij} \sum_{\text{sasiedzi}} S_{\text{sasiad}}$. Należy zwrócić uwagę, że różnica energii między tymi dwoma stanami wynosi $\Delta E = -2E$.
- 3. Na podstawie zmiany energii interakcji danego spinu decydujemy, czy należy go przerzucić.
- 4. Opcjonalnie, jeśli nastąpiło przerzucenie, aktualizujemy energię oraz magnetyzację układu.

Oczywiście niewyjaśnioną pozostaje kwestia decyzji, czy należy przerzucić spin. Istnieje jednak proste rozwiązanie tego problemu: algorytm Metropolis-Hastings. Według tego algorytmu na podstawie reguły "równowagi szczególnej" można stwierdzić, że prawdopodobieństwo akceptacji przejścia ze

³Tłumaczenie własne, nie znam bowiem polskiej literatury na ten temat.

stanu A (na przykład spin up) do stanu B (spin down) powinno być proporcjonalne do $\frac{P(B)}{P(A)} = \frac{Z}{Z}e^{-\beta(E(B)-E(A))} = e^{-\beta\Delta E}$. Należy zwrócić uwagę, że algorytm ten nie wymaga obliczania sumy statystycznej układu Z - skraca się ona w trakcie dzielenia.

W praktyce wystarczy więc dla proponowanego przerzucenia spinu obliczyć czynnik boltzmannowski $P=e^{-\beta\Delta E}$, zawierający się dla dodatnich temperatur w przedziale (0,1). Następnie należy wylosować liczbę rzeczywistą z tego przedziału i porównać ją z P. Jeżeli wylosowana liczba jest mniejsza od P, należy zaakceptować przejście (przerzucenie spinu). Warto zauważyć, iż dla $\Delta E < 0$ każde przejście zostaje zaakceptowane: algorytm odwzorowuje przejście do minimum energetycznego jako stanu równowagi.

5 Kod symulacji w Pythonie

Program napisany jest w Pythonie 3.5 (dystrybucja Anaconda). Kod dostępny jest również w repozytorium⁴.

```
1 import numpy as np
2 import numpy.random as random
3 import matplotlib
4 import matplotlib.animation
5 import matplotlib.pyplot as plt
6 from scipy.special import ellipk
7 from time import time
8 import os.path
10
                   #Boltzmann's constant
11 k=1
                   #the exchange integral
  Theory_TC = J/k*2/np.log(1+np.sqrt(2)) #the theoretical value
      for the critical temperature
14
  def Theory_U_Formula(T):
15
16
      Calculates the theoretical energy per site as seen over at
17
      https://en.wikipedia.org/wiki/Square-lattice_Ising_model#
      Exact_solution
      T: Temperature, in units of Boltzmann's constant.
19
20
      beta = 1/k/T
21
      k_{parameter} = 1/np.sinh(2*beta*J)**2
22
      m = 4*k_parameter*(1+k_parameter)**(-2)
23
      integral = ellipk(m)
24
```

⁴https://github.com/StanczakDominik/ising

```
25
      return -J/np. tanh (2*beta*J)*(1+2/np.pi*(2*np.tanh (2*beta*J)
26
      **2-1)*integral
27
  def ising (N, NT, T, plotting=False, show=False, anim=False,
28
      continue_run=True):
29
      Runs a 2D square lattice Ising model simulation using
30
      periodic boundary conditions.
31
      N: number of rows of the square lattice. N=64 gives 64^2
32
      spins in the system.
      NT: number of time steps, or single flip trials. Preferably
33
      as a float:
          1e6 will run for a million iteration. Please limit this
34
      to 1e8 at most.
      T: Temperature, in units of Boltzmann's constant (this can
      be set to its
          actual physical value above).
36
      plotting: set to True to get a history plot of energy and
37
      magnetization
          for the whole simulation.
38
      anim: set to True to get an animation of the current run. NT
39
      (1/3) snapshots
          are taken to conserve memory and speed up the simulation
40
      continue_run: set to False to restart the run from its
41
      starting data.
          Note that this will overwrite any data already there
42
      beside starting
          from the same initial condition.
43
44
45
      ##
                    =Setup parameters =
46
      beta=1/k/T
47
      NT = int(NT)
48
      saved_parameters=4 #how many parameters do we want to keep
      in history
      Nsnapshots = int(NT**(1/3)) #how many spin array snapshots
50
      to take. 1/3 because it seemed okay.
      Theory_U = Theory_U_Formula(T)*N**2
                                                #theoretical total
51
      energy for the simulation area
      if (T<Theory_TC): #there is no spontaneous magnetization
52
      otherwise
          Theory_M = N**2*(1-np.sinh(2*beta*J)**(-4))**(1/8) #see
53
      wikipedia link above for formula
54
55
```

```
##
                         =File management, history loading, etc
56
       parameter\_string = "data/N%d\_T%.1f/"%(N,T)
57
       if not os.path.exists(r"./" + parameter_string):
58
           continue_run = False
59
           os.makedirs(r"./" + parameter_string)
60
           spins = random.randint(0,2, (N,N))*2-1
61
           np.save(parameter_string+"data_start", spins)
62
           history = np. zeros ((Nsnapshots, saved_parameters))
63
           starting_iteration = starting_history_iteration = 0
64
       elif (continue_run):
65
           spins=np.load(parameter_string+"data_finish.npy")
66
           history=np.load(parameter_string+"history.npy")
67
           starting\_iteration = int(history[-1,0]+1)
68
           starting_history_iteration = history.shape[0]
69
           history=np.append(history,np.zeros((Nsnapshots,
70
      saved_parameters)), axis=0)
      else:
71
           spins=np.load(parameter_string+"data_start.npy")
72
           history = np. zeros ((Nsnapshots, saved_parameters))
73
           starting\_iteration = starting\_history\_iteration = 0
74
75
       if anim:
76
           snapshot_history = np.empty((Nsnapshots, N,N), int)
77
78
79
      ##
                  = Define useful functions and initial diagnostics
80
       def Energy(spins):
81
82
           Takes the array of spins and calculates its energy (with
83
       PB conditions)
84
           center = spins
85
           sides = np.roll(spins, 1, 0) + np.roll(spins, 1, 1) + np
86
      . roll(spins, -1, 0) + np.roll(spins, -1, 1)
           return -J*np.sum(center*sides)/2
88
       def Mag(spins):
89
90
           Takes the array of spins and calculates its total
91
      magnetization.
           Doesn't get much simpler than this.
92
93
           return np.sum(spins)
94
95
       def FlipSpin(spins, E, M):
96
97
           The core of the Metropolis-Hastings algorithm.
98
```

```
Operates off relative changes in energy and
99
       magnetization to save time.
100
            1. pick a spin at random
            2. calculate the sum of spins of its 4 neighbors
            3. calculate the change in energy of the system should
103
       the random spin flip
            4. calculate the Boltzmann probability factor - how
104
       likely is the spin to flip?
                for T>0 this is between 0 to 1.
            5. pick a float from 0 to 1 at random
106
            6. if the random float is lesser than the Boltzmann
107
       cutoff, flip the spin
               (in-place) and update the energies.
108
109
            x, y = random.randint(0, N, 2)
                                              #1.
            test = spins[x,y]
112
            neighbor\_spins = spins [(x+1)\%N, (y)\%N] + spins [(x-1)\%N, y\%]
113
       N + spins[x%N, (y-1)%N] + spins[x%N, (y+1)%N] #2.
            deltaE=J*2*test*neighbor_spins #3.
114
            accepted = 0
115
            probability\_cutoff = np.exp(-beta*deltaE) #4.
116
            uniform_random = random.random() #5.
117
            if (uniform_random < probability_cutoff): #6.
118
                E += deltaE
119
                M \mathrel{-}= \ 2 * t \, e \, s \, t
120
                accepted = 1
121
122
                spins[x,y] *= -1
123
            return E, M, accepted
124
       def ViewSystem(title):
125
126
            Print the state of the system to console.
127
128
            print(title)
129
            print("Iteration: %d\tEnergy: %d\tMagnetization: %d\tN:
       %d\tT: %.2f" %(starting_iteration, E,M,N,T))
            print(spins[1:-1,1:-1])
132
                                = Main loop =
133
       start_time = time()
                                 #start timing the run
134
       E, M = Energy(spins), Mag(spins)
                                              #first (and only) direct
136
        calculation
       ViewSystem ("Starting")
137
       for i in range (NT):
138
            E, M, Accepted = FlipSpin(spins,E,M)
139
            if i%(Nsnapshots)==0: #saves data to history
140
```

```
snapshot_iteration = int((i/NT)*Nsnapshots)
141
                parameters = i+starting_iteration, E, M, Accepted
142
                 history [starting_history_iteration+
143
       snapshot_iteration] = parameters
                 if anim:
144
                     snapshot_history[snapshot_iteration]=spins
145
146
       #saves the final spin array
147
       np.save(parameter_string+"data_finish", spins)
148
       #saves the history array, for the energy and magnetization
149
       np.save(parameter_string+"history", history)
        ViewSystem ("Finished")
153
154
       #diagnostics
        times = history[:,0]
156
        energies = history[:,1]
157
        magnetization = history[:,2]
158
        acceptance = history[:,3]
159
        print(np.mean(acceptance))
160
        print("Acceptance ratio: %f" %np.mean(acceptance))
161
        print("Runtime: %f" % (time()-start_time))
163
       def plot():
164
            \label{eq:fig_state} \mbox{fig , } (\mbox{ax\_energy , } \mbox{ax\_magnet}) = \mbox{plt.subplots}(\mbox{2 , sharex} =
165
       True, sharey=False, figsize = (15,7))
            plt.title ("Final energy: %d Final magnetization: %d N: %
166
       d T: \%.2 f" \%(E,M,N,T)
167
            ax_energy.plot(times, energies, "b-", label="Energy")
168
            ax_energy.plot(times, np.ones_like(times)*Theory_U, "r-
       ", label="Theoretical energy")
            ax_energy.legend()
170
            ax_magnet.grid()
171
            ax_energy.set_ylabel("Energy")
173
            ax_magnet.plot(times, magnetization, "g-", label="
174
       Magnetization")
            if (T<Theory_TC):</pre>
                ax_magnet.plot(times, np.ones_like(times)*Theory_M,
176
          -", label="Theoretical spontaneous")
                ax_magnet.plot(times, -np.ones_like(times)*Theory_M,
177
            ax_magnet.set_ylabel("Magnetization")
178
            ax_magnet.legend()
179
            ax_magnet.grid()
180
            plt.xlabel("Time")
181
```

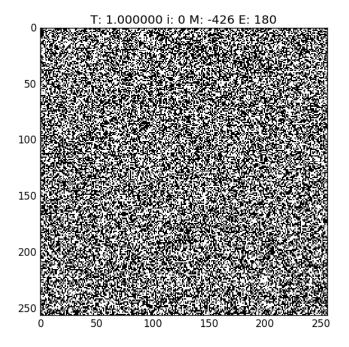
```
182
            plt.savefig(parameter_string+"plot.png")
183
            if (show):
                plt.show()
            else:
186
                plt.clf()
187
       if (plotting):
188
            plot()
189
190
       def animate():
            fig=plt.figure()
192
            ax = fig.add\_subplot(111)
193
194
            ims = [[ax.imshow(snapshot_history[i], interpolation=
195
       nearest', animated=True, cmap='Greys_r'),\
             plt.title("T: %f i: %d M: %d E: %d"%(T, times[i],
196
       magnetization[i], energies[i]))] for i in np.arange(0,
       Nsnapshots)
            ani = matplotlib.animation.ArtistAnimation(fig, ims,
197
       interval=30, blit=True, repeat_delay=1000)
            ani.save(parameter_string+"video%d.mp4"%
198
       starting_iteration, fps=30, extra_args=['-vcodec', 'libx264'
            if (show):
                plt.show()
200
201
                plt.clf()
202
       if (anim):
203
            animate()
204
```

6 Wyniki

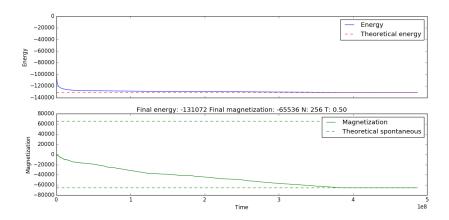
Wykonałem trzy oddzielne symulacje dla układu $256^2=65536$ cząstek w temperaturach

$$0.5, T_C = \frac{2}{\ln{(1+\sqrt{2})}}, 3.5$$

w układzie jednostek znormalizowanym do stałej Boltzmanna $k_B=1$. Jako przykładową demonstrację warunków początkowych, wygenerowany początkowo losowy stan: (dla T=1, lecz de facto niezależnie od temperatury):

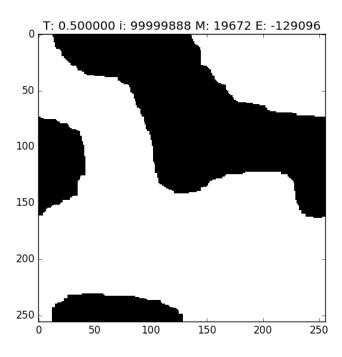


6.1 T = 0.5

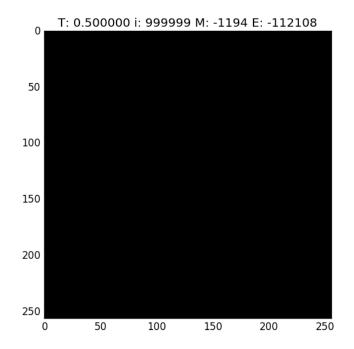


Dla temperatury poniżej T_C następuje bardzo szybka zbieżność energii do wartości bliskiej przewidywanej teoretycznie. Magnetyzacja również zbiega do wartości przewidywanej teoretycznie, lecz tym razem dużo, dużo wolniej. Ma to swoje uzasadnienie: układ przez długi czas składa się nie z

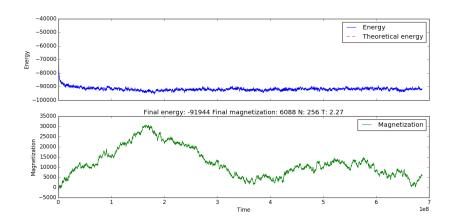
jednego układu o wszystkich spinach wskazujących w tę samą stronę, lecz z dyskretnych domen magnetycznych. Te zaś są stabilne na długich skalach czasowych. Jest to zachowanie jako żywo przypominające znane z rzeczywistych magnesów. Obrazuje to poniższe zdjęcie z animacji oraz sama animacja, pokazująca pierwsze 100 miliardów iteracji. znadująca się pod linkiem: https://youtu.be/KWMnoyFeenU



Czuję się również w obowiązku zademonstrować jedno z końcowych zdjęć w symulacji, demonstrujące końcowy stan równowagi:



6.2 $T = T_C$



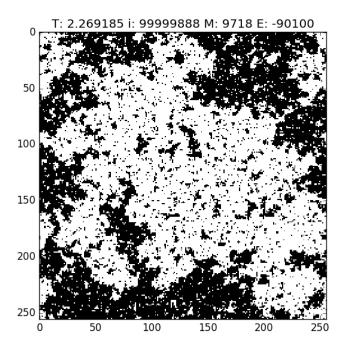
Dla temperatury równej T_C , choć energia szybko zdaje się osiągać minimum, jest to jednak minimum lokalne (na poziomie -90k zamiast -120k, jak dla przypadku T=0.5). Zachodzą intensywne oscylacje tak energii jak

i magnetyzacji. Magnetyzacja zdaje się oscylować, osiągając co najwyżej połowę wartości maksymalnej dla przypadku ferromagnetycznego.

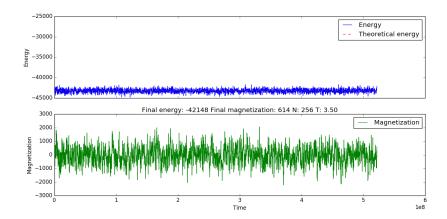
Należy zwrócić uwagę, że algorytm Metropolis-Hastings jest znany ze spowalniania blisko przejścia fazowego, ponieważ duża część przerzuceń spinów zostaje odrzucona. Symulacja tym naiwnym algorytmem w tym reżimie jest więc utrudniona.

Chciałbym też zauważyć, że teoretyczna energia przewidywana równaniami Onsagera wynosi $+\infty$ i, o ile mogę to stwierzdić, nie ma sensownego fizycznego znaczenia poza sygnalizowaniem przejścia fazowego - coś w układzie idzie "nie tak".

W animacji układ wygląda jak superpozycja uporzadkowanej sytuacji w magnetyku - występują w nim wyraźne domeny ferromagnetyczne - oraz silnych szumów w paramagnetyku. Animacja pierwszych stu miliardów iteracji znajduje się pod tym linkiem: https://www.youtube.com/watch?v=kHgOxCc_jPI

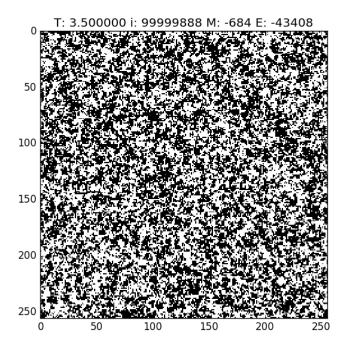


6.3 T = 3.5



Dla temperatury powyżej temperatury krytycznej układ bardzo szybko (praktycznie natychmiastowo) zbiega do stabilnego minimum swojej energii, przewidywanej zresztą równaniami Onsagera. Występują jednak silne oscylacje wokół tego minimum, zaś samo minimum jest względnie wysokoenergetyczne (-45k wobec -120k dla przypadku ferromagnetycznego). Jedyna magnetyzacja jaka występuje w układzie to intensywna, choć o rząd wielkości mniejsza niż w poprzednich przypadkach, oscylacja wokół zera. Układ w tej temperaturze jest paramagnetykiem. Model Isinga działa!

Animacja wyniku tej symulacji znajduje się pod następującym linkiem: https://www.youtube.com/watch?v=rCm1EI82TXk. Wyraźnie widać, że układ zaczynający z losowego ustawienia pozostaje losowy - oddziaływanie między spinami nie jest na tyle silne, aby utrzymać jakikolwiek porządek w układzie.



7 Bibliografia

- https://www.coursera.org/course/smac "Statistical Mechanics Algorithms and Computations", wyśmienity internetowy kurs wprowadzający w tajniki symulacji układów statystycznych, w tym modelu Isinga.
- https://en.wikipedia.org/wiki/Square-lattice_Ising_model-szyb-ki podgląd wzorów analitycznych dla modelu Isinga 2D
- https://en.wikipedia.org/wiki/Ising_model#The_Metropolis_algorithm przypomnienie formalnej wersji algorytmu Metropolis-Hastings
- \bullet https://github.com/Stanczak Dominik/ising - repozytorium programu