

§ A Matriz de Transferência para o ΘH . 169

Temos para o propagador (ou Função Partição)

$$\mathcal{Z} = \int \prod_i dx_i T(x_{i+1}, x_i) \quad (10)$$

com

$$T(x_{i+1}, x_i) = \exp \left\{ -\frac{m\Delta\tau}{2\hbar} \left[\left(\frac{x_{i+1} - x_i}{\Delta\tau} \right)^2 + \frac{1}{2} \omega^2 x_{i+1}^2 + \frac{1}{2} \omega^2 x_i^2 \right] \right\} \quad (11)$$

$T(x_{i+1}, x_i)$ pode ser pensado como o elemento de matriz de um operador, chamado **MATRIZ DE TRANSFERÊNCIA**, que estabelece a equivalência entre a formulação de Feynman e a formulação Hamiltoniana da mecânica Quântica. Seja \hat{T} tal operador. Na representação de coordenadas

$$\langle x' | \hat{T} | x \rangle = T(x', x) \quad (12)$$

Evidentemente, para tempo real, \hat{T} é o operador de evolução temporal da Mecânica Quântica avaliado sobre um intervalo $\Delta\tau$. Lembra-mos o processo que nos levou à formulação integral. A amplitude de probabilidade (ou função partição) é dada por

$$\mathcal{Z} = \int \prod_i dx_i \langle x_{i+1} | \hat{T} | x_i \rangle =$$

$$= \int \dots \int \langle x_b | \hat{T} | x_{n-1} \rangle dx_{n-1} \langle x_{n-1} | \hat{T} | x_{n-2} \rangle dx_{n-2} \langle x_{n-2} | \dots \\ \dots dx_2 \langle x_2 | \hat{T} | x_1 \rangle dx_1 \langle x_1 | \hat{T} | x_a \rangle$$

$$= \langle x_b | (\hat{T})^n | x_a \rangle \quad (13)$$

Impondo condições periódicas de contorno e somando sobre todas as posições iniciais possíveis da partícula, obtemos o resultado familiar da mecânica estatística

$$\mathcal{Z} = \sum_{\{x_a\}} \langle x_a | (\hat{T})^n | x_a \rangle = \text{Tr} \{ \hat{T}^n \} \quad (14)$$

Do desenvolvimento feito na seção anterior e da expressão parametrizada dada por (11), escrevemos a forma de \hat{T} que resolve em princípio o nosso problema. Notamos outra vez que

$$im \frac{x_{i+1} - x_i}{\Delta\tau} \xrightarrow{\Delta\tau \rightarrow 0} mx' = p$$

$$m \left(\frac{x_{i+1} - x_i}{\Delta\tau} \right)^2 \xrightarrow{\Delta\tau \rightarrow 0} -\frac{p^2}{m}$$

Escrevemos então

Se encontrarmos a forma de T nosso problema está resolvido. Notar que o elemento de matriz abaixo, pode ser calculado na rep. de momentum:

$$\begin{aligned}
 \langle x_{i+1} | \exp\left(-\frac{\Delta\tau}{2\hbar m} \hat{p}^2\right) | x_i \rangle &= \\
 &= \int dp \langle x_{i+1} | \exp\left(-\frac{\Delta\tau}{2\hbar m} \hat{p}^2\right) | p \rangle \langle p | x_i \rangle \\
 &= \int_{-\infty}^{\infty} dp e^{-\frac{\Delta\tau}{2\hbar m} p^2} \frac{1}{2\pi} e^{\frac{i}{\hbar} p(x_{i+1} - x_i)} \\
 &= \frac{1}{2\pi} \left(\frac{\pi}{\Delta\tau/2\hbar m}\right)^{1/2} \exp\left[-\frac{m\Delta\tau}{2\hbar} \left(\frac{x_{i+1} - x_i}{\Delta\tau}\right)^2\right] \\
 &= \left(\frac{\hbar m}{2\pi\Delta\tau}\right)^{1/2} \exp\left[-\frac{m\Delta\tau}{2\hbar} \left(\frac{x_{i+1} - x_i}{\Delta\tau}\right)^2\right]
 \end{aligned}$$

O prefator da integração é incorporado na medida da integração.

Agora é fácil ver que a matriz de Transferência é dada por

$$(15) \quad T = e^{-\frac{m\Delta\tau\omega^2}{4\hbar} \hat{x}^2} e^{-\frac{\Delta\tau}{2\hbar m} \hat{p}^2} e^{-\frac{m\Delta\tau\omega^2}{4\hbar} \hat{x}^2}$$

De fato, tomando elementos de matriz obtemos

$$\begin{aligned}
 \langle x_{i+1} | \hat{T} | x_i \rangle &= \\
 &= \exp\left[-\frac{m\Delta\tau\omega^2}{4\hbar} x_{i+1}^2\right] \times \langle x_{i+1} | e^{-\frac{\Delta\tau}{2\hbar m} \hat{p}^2} | x_i \rangle \cdot \\
 &\quad \cdot \exp\left[-\frac{m\Delta\tau\omega^2}{4\hbar} x_i^2\right] = \\
 &= \left(\frac{\hbar m}{2\pi\Delta\tau}\right)^{1/2} \cdot \exp\left\{-\frac{m\Delta\tau}{2\hbar} \left[\left(\frac{x_{i+1}-x_i}{\Delta\tau}\right)^2 + \frac{1}{2}\omega^2(x_{i+1}^2+x_i^2)\right]\right\}
 \end{aligned}$$

que é o resultado requerido. Expandindo os operadores em ordem de $\Delta\tau$, para $\Delta\tau \rightarrow 0$, obtemos

$$\begin{aligned}
 \hat{T} &\approx \left[1 - \Delta\tau \frac{m\omega^2}{4\hbar} \hat{x}^2 + o(\Delta\tau)\right] \cdot \left[1 - \Delta\tau \frac{\hat{p}^2}{2\hbar m} + o(\Delta\tau)\right] \cdot \\
 &\quad \cdot \left[1 - \Delta\tau \frac{m\omega^2}{4\hbar} \hat{x}^2 + o(\Delta\tau)\right] \\
 &\approx 1 - \frac{\Delta\tau}{\hbar} \left(\frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{m\omega^2}{2} \hat{x}^2\right) + o(\Delta\tau) \\
 &\approx \exp\left\{-\frac{\Delta\tau}{\hbar} \left[\mathcal{H} + o(\Delta\tau)\right]\right\}
 \end{aligned}$$

Assim no limite

$$\lim_{\Delta\tau \rightarrow 0} \left\{ -\frac{\hbar}{\Delta\tau} \ln \hat{T} \right\} = \hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{1}{2} m \omega^2 \hat{x}^2$$

A equação de Schrödinger segue da relação:

$$\begin{aligned} \langle x', t' | \psi \rangle &= \psi(x', t') = \int_{-\infty}^{\infty} \langle x', t' | x, t \rangle \langle x, t | \psi \rangle dx \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} \mathcal{L}(x', t', x, t) \psi(x, t) dx \end{aligned}$$

escolhendo um tempo infinitesimal $t' = t + \Delta t = t + i\Delta\tau$

$$\mathcal{L}(x', t', x, t) = \langle x' | \hat{T} | x \rangle \simeq \langle x' | \exp\left(-\frac{\Delta\tau \hat{H}}{\hbar}\right) | x \rangle$$

$$\simeq \langle x' | \left(1 - \frac{\Delta\tau}{\hbar} \hat{H}\right) | x \rangle$$

$$= \delta(x-x') - \frac{\Delta\tau}{\hbar} \mathcal{H}(x, -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \langle x' | x \rangle$$

$$= \delta(x-x') - \frac{\Delta\tau}{\hbar} \mathcal{H}(x, -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \delta(x-x')$$

e assim

$$\psi(x', t') = \psi(x', t) - \frac{\Delta\tau}{\hbar} \mathcal{H}(x', -i\hbar \frac{\partial}{\partial x'}) \psi(x', t)$$

$$-\frac{\hbar}{\Delta\tau} \frac{\psi(x', t+\Delta t) - \psi(x', t)}{\Delta\tau} = \hat{H} \psi(x', t)$$

tomando limite $\Delta\tau \rightarrow 0$

$$-\hbar \frac{\partial}{\partial \tau} \Psi(x', t) = \hat{H} \Psi(x', t),$$

que passando para tempo real $t = \frac{\tau}{i}$,

fornece a equação de Schrödinger:

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi(x', t) = \hat{H} \Psi(x', t)$$

§ De um modelo de rede para uma Teoria de Campo.

Definimos uma variável $\phi(\vec{x})$, que toma valores reais de $-\infty$ a $+\infty$ em sítios de uma rede. Neste caso \vec{x} percorre os sítios da rede. Seja \vec{b} um vetor que liga com primeiros vizinhos:

$$|\vec{b}| \equiv b$$

\bar{e} é a constante da rede. Inspirados no modelo de Ising, propomos o seguinte Hamiltoniano:

$$\mathcal{H} = \frac{1}{2} I \sum_{\vec{x}, \vec{b}} [\phi(\vec{x}) - \phi(\vec{x} + \vec{b})]^2 + \lambda \sum_{\vec{x}} [\phi(\vec{x})^2 - \phi_0^2]^2 \quad (1)$$

O acoplamento é dado através do termo:

$-I \phi(\vec{x}) \phi(\vec{x} + \vec{b})$, entre primeiros vizinhos.

No limite $\lambda \rightarrow \infty$, o estado fundamental satisfaz

$$\phi(\vec{x})^2 = \phi_0^2 \quad \forall \vec{x} \Rightarrow \phi(\vec{x}) = \pm \phi_0,$$

mas a solução uniforme fornece a menor energia, considerando os outros termos do Hamiltoniano.

Para os estados fracamente excitados $\phi(\vec{x})$ varia lentamente no espaço.

Tomando o limite $b \rightarrow 0$ (limite contínuo), iremos a obter uma teoria de campo. Escreveremos perto do limite:

$$\phi(\vec{x} + \vec{b}) - \phi(\vec{x}) = \vec{b} \cdot \nabla \phi(\vec{x})$$

$$\Rightarrow [\phi(\vec{x}) - \phi(\vec{x} + \vec{b})]^2 = [\vec{b} \cdot \nabla \phi(\vec{x})]^2$$

Para uma estrutura hipercúbica simples:

$$\vec{b}_i \cdot \nabla \phi(\vec{x}) = b \frac{\partial}{\partial x_i} \phi(\vec{x})$$

$$\Rightarrow \sum_{\vec{b}} (\vec{b} \cdot \nabla \phi)^2 = b^2 \sum_i \left(\frac{\partial \phi}{\partial x_i} \right)^2 = b^2 (\nabla \phi)^2,$$

logo:

$$\frac{I}{2} \sum_{\vec{x}, \vec{b}} [\phi(\vec{x}) - \phi(\vec{x} + \vec{b})]^2 \approx \sum_{\vec{x}} \frac{I}{2} b^{2-d} (\nabla \phi)^2 b^d$$

no limite:

$$\sum_{\vec{x}} b^d \rightarrow \int d^d(x),$$

portanto

$$\frac{I}{2} \sum_{\vec{x}, \vec{b}} [\phi(\vec{x}) - \phi(\vec{x} + \vec{b})]^2 \rightarrow \int d^d(x) \frac{I}{2} C (\nabla \phi)^2,$$

onde o coeficiente é

$$C = \mathbb{I} b^{2-d}, \quad \text{considerado}$$

finito no limite $b \rightarrow 0$. Procedemos da mesma maneira para o termo em λ :

$$\lambda \sum_{\vec{x}} [\phi(\vec{x}) - \phi_0]^2 = \lambda \sum_{\vec{x}} b^d \left[\phi^4(\vec{x}) - 2\phi_0^2 \phi^2(\vec{x}) \right] b^{-d}$$

+ conté.

no limite

$$\xrightarrow{b \rightarrow 0} \int d^d(x) \left[\frac{1}{2} a \phi^2(\vec{x}) + \frac{1}{2} \mu_0 \phi^4(\vec{x}) \right] + \text{cte.}$$

com coeficientes:

$$a = -4\lambda \phi_0^2 b^{-d}, \quad \mu_0 = 2\lambda b^{-d},$$

ambos finitos no limite $b \rightarrow 0$. O Hamiltoniano do sistema no limite contínuo fica:

$$\mathcal{H} = \frac{1}{2} \int d^d(x) \left[c(\nabla\phi)^2 + a\phi^2(\vec{x}) + \mu_0 \phi^4(\vec{x}) \right]$$

$$= \int d^d(x) \mathcal{H}(\phi, \nabla\phi) \quad (2)$$

onde \mathcal{H} é uma densidade Hamiltoniana:

$$\mathcal{F} = \frac{1}{2} c (\nabla \phi)^2 + \mathcal{V}(\phi), \quad (3)$$

com o potencial $\mathcal{V}(\phi) = \frac{1}{2} a \phi^2 + \frac{1}{2} \mu_0 \phi^4$.

Para termos estabilidade, $\mu_0 > 0$. Nesse caso procuramos os mínimos do potencial:

$$\frac{\partial \mathcal{V}}{\partial \phi} = 0 = (a + 2\mu_0 \phi^2) \phi$$

i) Seja o coeficiente $a > 0$. Nesse caso só temos um mínimo em $\phi_0 \equiv 0$;

ii) $a < 0$, temos dois mínimos em:

$$\pm \phi_0 = \pm \left(-\frac{a}{2\mu_0} \right)^{1/2}$$

e um máximo local em $\phi_0 = 0$.

ϕ pode ser pensado como 'parâmetro de ordem'.

i) para $a > 0$ não existe ordem de longo alcance;
 $\phi_0 = 0$ (vácuo 'normal')

ii) para $a < 0$, temos ordem de longo alcance com $\phi_0 \neq 0$, e o estado fundamental é duplamente degenerado, com

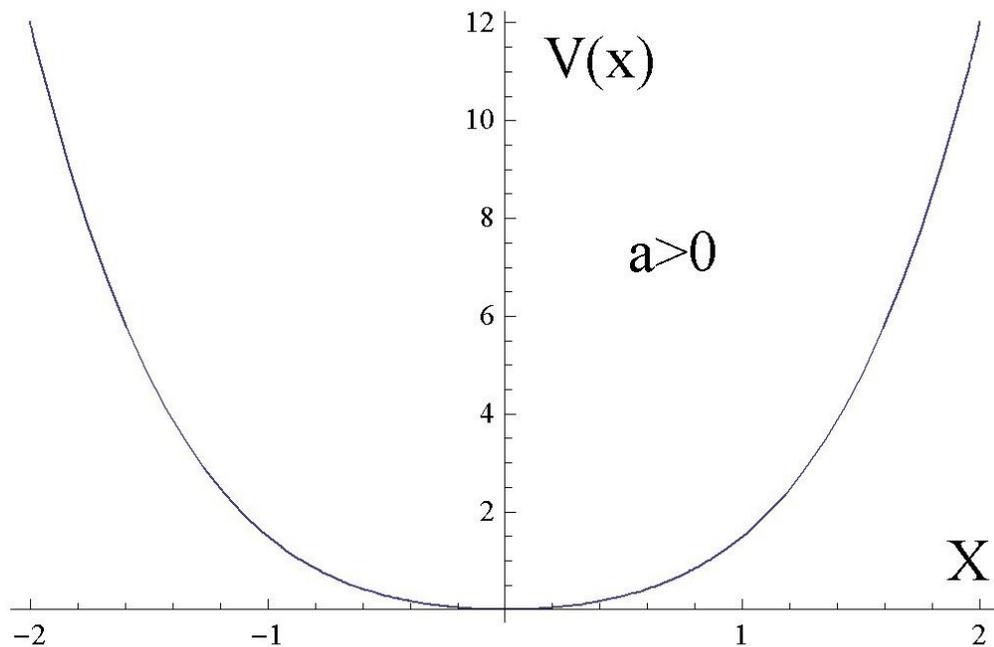
$$\phi_0 = \pm \left(-\frac{a}{2\mu_0} \right)^{1/2}$$

* (Potencial de simetria quebrada) *

```
In[1]:= V[a_, x_] =  $\frac{1}{2} a x^2 + \frac{1}{2} x^4$ 
```

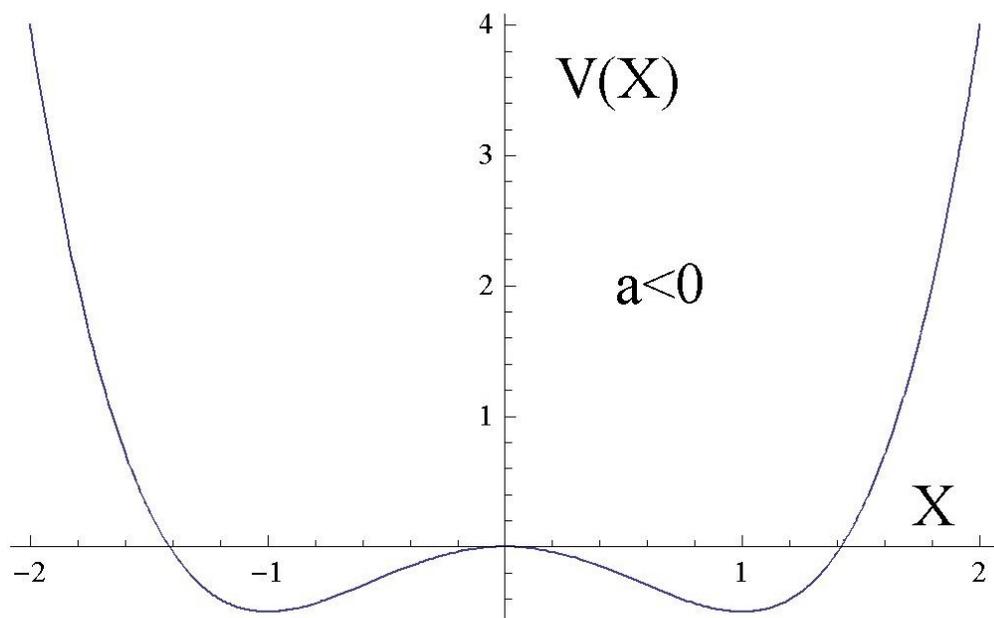
```
Out[1]=  $\frac{a x^2}{2} + \frac{x^4}{2}$ 
```

```
In[6]:= Plot[V[2., x], {x, -2, 2}]
```



```
In[5]:=
```

```
Plot[V[-2., x], {x, -2, 2}]
```



$\phi_0 = \pm \left(\frac{-a}{2\mu_0} \right)^{1/2}$ representa um 'vácuo com simetria quebrada'.

Note que a densidade Hamiltoniana definida em (2) e (3) possui a simetria

$$\phi \rightarrow -\phi.$$

Essa simetria é mantida pelo 'vácuo', quando $a > 0$ e $\phi_0 \equiv 0$, mas é quebrada para $a < 0$, quando o sistema escolhe um ou outro dos possíveis vácuos, com $\phi_0 = \pm \left(\frac{-a}{2\mu_0} \right)^{1/2}$. Nesse caso, o 'vácuo'

tem simetria menor que o Hamiltoniano.

Colocar Dinâmica no modelo:

Renormalizamos as constantes do modelo, de tal maneira que

$$c \equiv 1.$$

Escrevemos:

$$\mathcal{H} = \frac{1}{2} (\nabla\phi)^2 + \frac{1}{2} a \phi^2 + \frac{1}{2} \mu_0 \phi^4 \quad (4)$$

Podemos introduzir dinâmica através de uma Densidade Lagrangiana, do tipo:

$$\mathcal{L}_0 = \frac{1}{2} (\partial_t \phi)^2 - \frac{1}{2} (\nabla \phi)^2 - \frac{1}{2} a \phi^2 - \frac{1}{2} \mu_0 \phi^4, \quad (5)$$

com $\partial_t \phi = \frac{\partial \phi}{\partial t} = \dot{\phi}$. A densidade \mathcal{L}_0 fornece

$$\pi \equiv \frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \dot{\phi}} = \dot{\phi},$$

com :

$$\tilde{\mathcal{H}} = \pi \dot{\phi} - \mathcal{L}_0$$

$$= \frac{1}{2} (\partial_t \phi)^2 + \frac{1}{2} (\nabla \phi)^2 + \frac{1}{2} a \phi^2 + \frac{1}{2} \mu_0 \phi^4,$$

que para $\dot{\phi} = 0$, se reduz a (4). A eq. de Euler-Lagrange de (5) é :

$$0 = \frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \phi} - \partial_t \frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \dot{\phi}} - \nabla \cdot \frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \nabla \phi} =$$

$$= -a\phi - 2\mu_0 \phi^3 - \ddot{\phi} + \nabla^2 \phi$$

trocando sinal obtemos :

$$(\partial_t^2 - \nabla^2) \phi + a\phi = -2\mu_0 \phi^3.$$

Usando o símbolo de D'Alembertiano

$$\square \equiv \partial_t^2 - \nabla^2,$$

escreveremos:

$$(\square + a)\phi = -2\mu_0\phi^3, \quad (6)$$

que tem a forma de uma eq. de Klein-Gordon com fontes, com o parâmetro 'a' associado à massa:

$$a \rightarrow m^2. \quad (7)$$

Temos então que:

a) Se $a = m^2 > 0$, temos apenas um mínimo na configuração usual do vácuo com:

$$\langle 0 | \phi | 0 \rangle = \phi_0 = 0,$$

com o potencial $\mathcal{V}(\phi)$ simétrico por $\phi \rightarrow -\phi$;

b) Se for $a = m^2 < 0$ (solução taquiônica), com

$$\langle 0 | \phi | 0 \rangle = \phi_0 = \pm \left(\frac{-m^2}{2\mu_0} \right)^{1/2} \neq 0.$$

Normalmente, requeremos que o valor esperado do campo escalar no vácuo seja nulo.

Idéia: expandir o potencial em torno do novo vácuo.

Seja $\varphi \equiv \phi - \phi_0 \Leftrightarrow \phi = \varphi + \phi_0$

$$\phi^2 \rightarrow (\varphi + \phi_0)^2 = \varphi^2 + 2\phi_0\varphi + \cancel{\phi_0^2}$$

$$\phi^4 \rightarrow (\varphi + \phi_0)^2 = \varphi^4 + 4\phi_0\varphi^3 + 6\phi_0^2\varphi^2 + 4\phi_0^3\varphi + \cancel{\phi_0^4}$$

Vamos encontrar o termo quadrático em φ (associado à massa²):

$$\begin{aligned} & \varphi^2 \left(\frac{1}{2}a + \frac{1}{2}\mu_0 \cdot 6\phi_0^2 \right) = \\ & = \frac{1}{2}\varphi^2 \left(\frac{1}{2}a + \frac{1}{2}\mu_0 \cdot 6 \frac{\overbrace{(-m^2)}^a}{2\mu_0} \right) = \frac{1}{2}\varphi^2 (a - 3a) \\ & = \frac{1}{2}\varphi^2 (-2a) \end{aligned}$$

e o termo linear é nulo, mas
e o potencial fica

$$\begin{aligned} \mathcal{V}(\phi) \rightarrow V(\varphi) &= \frac{1}{2}(-2a)\varphi^2 + \varphi^3 \left(\frac{4}{2}\mu_0\phi_0 \right) + \\ & \quad + \frac{1}{2}\mu_0\varphi^{\cancel{4}} + \text{cte.}, \end{aligned}$$

que para o campo φ descreve uma partícula escalar (ordinária) de massa $M^2 = -2a > 0$. Mas note que a simetria original, $\phi \rightarrow -\phi$, agora foi 'espontaneamente quebrada', $\phi_0 \neq 0$, porque o campo foi deslocado e temos um novo vácuo.

§ TRANSIÇÕES de FASE (uma teoria de campos?)

A grandeza $\phi(\vec{x})$ é o parâmetro de ordem, e a sua dependência nas coordenadas leva em conta o fato que é uma grandeza flutuante. Deve-se lembrar também que o parâmetro de ordem é uma grandeza macroscópica.

§ Teoria de Landau

O postulado básico da teoria proposta por Landau para as transições de fase é que o potencial termodinâmico F (energia livre) pode ser desenvolvido em série de potências do parâmetro de ordem ϕ , perto de uma transição de fase de 2ª ordem.

Se quisermos levar em conta flutuações o parâmetro de ordem será função das coordenadas $\phi = \phi(\vec{x})$ e a energia livre dependerá também do gradiente $\nabla\phi$. Escrevemos

$$F = F_0 + \frac{1}{2} \int d^d(x) \left\{ c(\nabla\phi)^2 + a\phi^2(\vec{x}) + \frac{1}{2}b\phi^4(\vec{x}) - zh(\vec{x})\phi(\vec{x}) \right\} \quad (5)$$

onde temos adicionado um termo devido à presença de um campo externo $h(\vec{x})$. A diferença com o Hamiltoniano do modelo de Ising contínuo é que os coeficientes da densidade lagrangiana aqui são dependentes da temperatura. Landau postulou que

$$a = \alpha \frac{T - T_c}{T_c}, \quad \alpha > 0, \quad (6)$$

isto é, que a anula-se e troca de sinal no ponto crítico T_c .

Todos os outros coeficientes são não nulos em T_c ($b > 0$). Minimizamos a "ação" dada por (5)

$$F = F_0 + \int d^d(x) \mathcal{L}(\phi, \nabla\phi, \vec{x}) \quad (7)$$

A equação de Euler-Lagrange é'

$$[\mathcal{L}_0]_\phi = \frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \phi} - \frac{D}{Dx_i} \left(\frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \nabla_i \phi} \right) = 0 \quad (8)$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \nabla_i \phi} = c \nabla_i \phi = c \partial_i \phi$$

Logo

$$\begin{aligned} \frac{D}{Dx_i} \left(\frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \nabla_i \phi} \right) &= \frac{\partial}{\partial \nabla_j \phi} \left(\frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \nabla_i \phi} \right) \partial_j \partial_i \phi \\ &= c \delta_{ij} \partial_j \partial_i \phi = c \partial_i^2 \phi = c \nabla^2 \phi \end{aligned}$$

e finalmente

$$\frac{\partial \mathcal{L}_0}{\partial \phi} = a\phi + b\phi^3 - h(\vec{x}) ,$$

e a equação do movimento é'

$$\boxed{c \nabla^2 \phi = a\phi + b\phi^3 - h(\vec{x})} \quad (9)$$

Como aproximação de ordem zero procuramos uma solução uniforme, $\nabla^2 \phi \equiv 0$, $h(\vec{x}) = h_0$

$$0 = \phi(a + b\phi^2) - h_0$$

A) Para campo nulo $h_0 \equiv 0$ obtemos

$$\phi(a + b\phi^2) = 0 \quad (10)$$

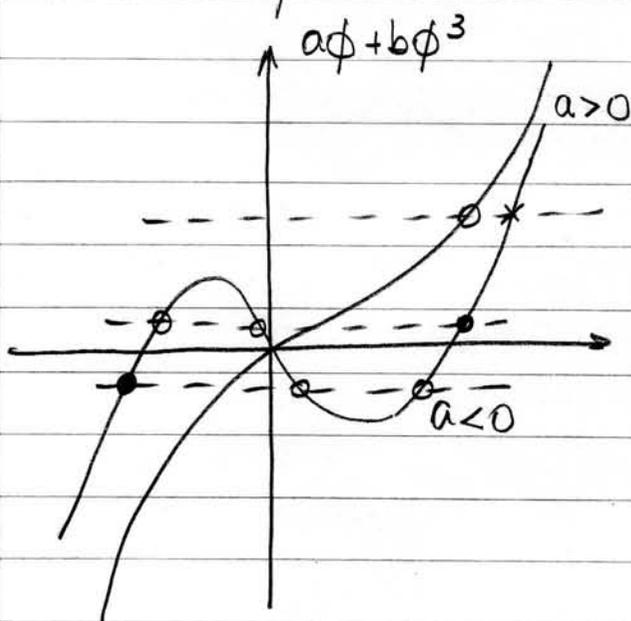
A₁) Se $T > T_c \Rightarrow a > 0 \Rightarrow \phi \equiv 0$

A₂) Se for $T < T_c \Rightarrow a < 0$

$$\phi = \pm \phi_0 = \pm \left(-\frac{a}{b}\right)^{1/2} = \pm \left(\frac{T_c - T}{T_c}\right)^{1/2} \left(\frac{\alpha}{b}\right)^{1/2},$$

mostrando que a teoria de Landau fornece o expoente crítico $\beta = \frac{1}{2}$.

B) Para campo não nulo temos a equação



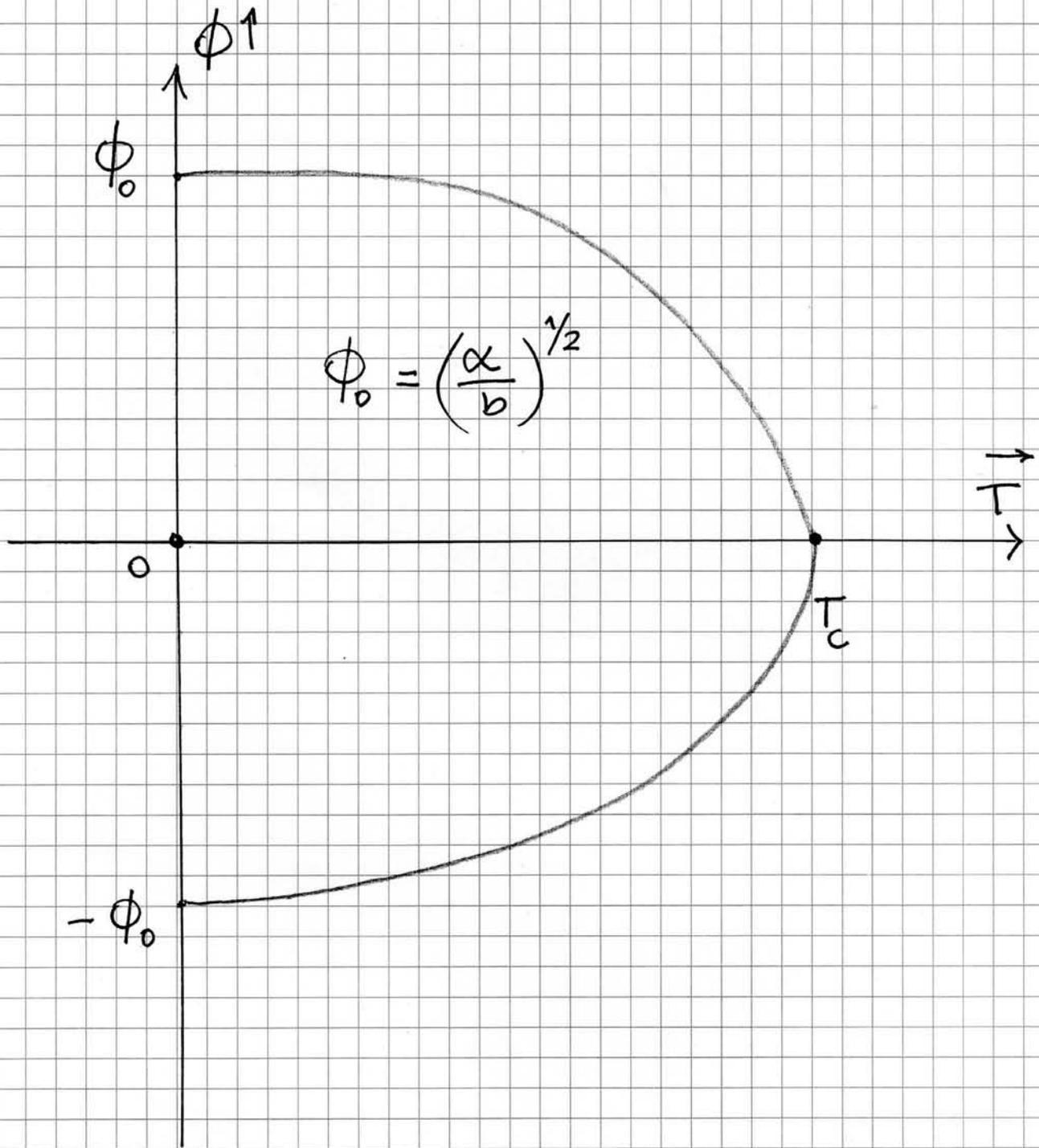
$$a\phi_0 + b\phi_0^3 = h_0 = G(\phi_0)$$

Para $T < T_c$ ou $a < 0$, temos

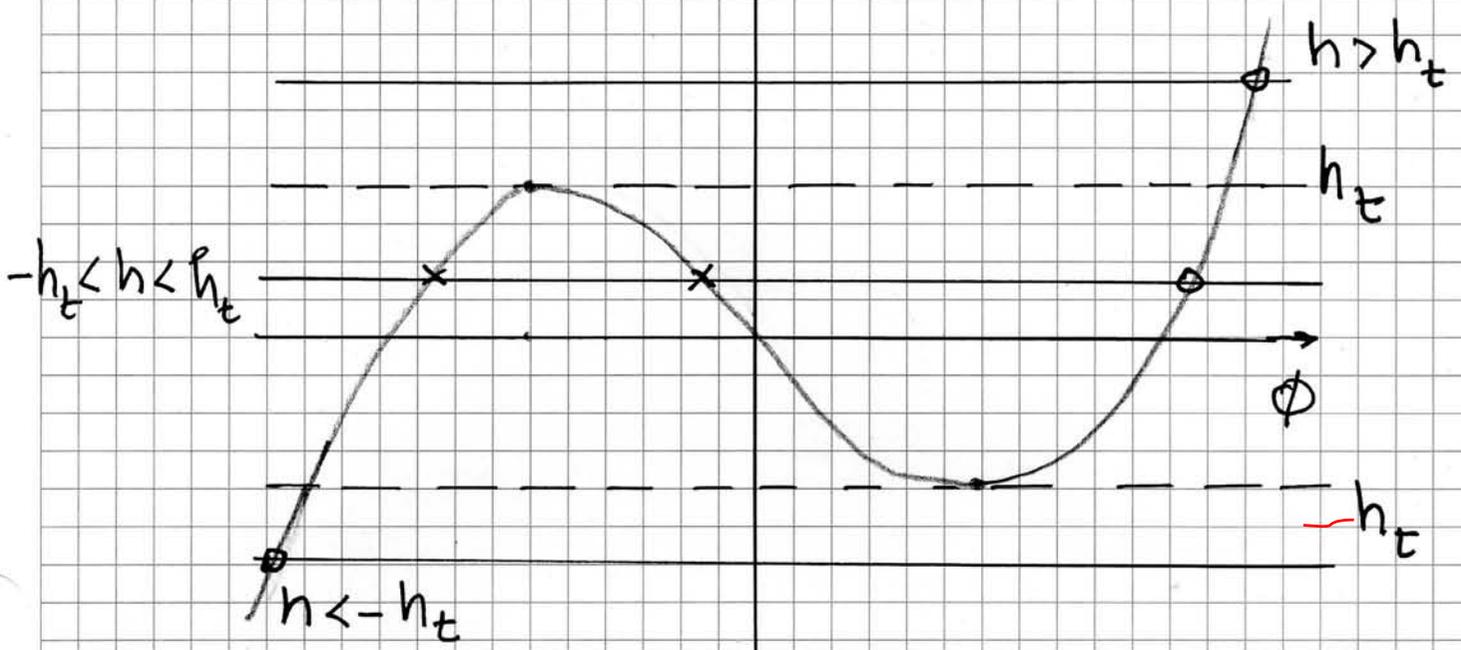
uma região do campo com três soluções reais para ϕ . O mínimo da energia livre corresponde ao valor de ϕ com módulo maior. A transição ocorre

de ao valor de ϕ com módulo maior. A transição ocorre

uma transição de 1ª ordem com uma descontinuidade do parâmetro de ordem.



$G(\phi)$



A transição é descontínua

