

多体物理读书会: 第六章 Matsubara 的虚时演化

dx

<2018-12-27 四 >

目录

1 引入	2
1.1 引入一	2
1.2 引入二	2
1.3 引入三	3
2 Modified Heisenberg Representation	3
3 Matsubara function	4
3.1 Defination	4
3.2 周期性	5
3.3 Fourier Transform	5
3.4 Relation to the Green's Function	7
4 Grand Canonical Partition Function	7
4.1 Dirac Representation	7
4.2 Grand Canonical Partition Function	8
5 Single-Particle Matsubara function	8
5.1 Defination	8
5.2 Start Point of Digramatic Perturbation Theory	9
6 致谢	9

1 引入

1.1 引入一

格林函数的定义中有两项, 是

$$\langle A(t)B(t') \rangle, \quad \langle B(t')A(t) \rangle$$

但是, 如果时间不是一个实数, 而可以是复数, 允许有虚部的话, 那么这两项就不是相互独立的了. 因为

$$\begin{aligned}\Xi \langle A(t)B(0) \rangle &= \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H} \cdot e^{-\frac{1}{i\hbar} Ht} A(0) e^{\frac{1}{i\hbar} Ht} \cdot B(0) \right\} \\ &= \text{Tr} \left\{ e^{-\frac{1}{i\hbar} H(t+i\hbar\beta)} A(0) e^{\frac{1}{i\hbar} H(t+i\hbar\beta)} \cdot e^{-\beta H} \cdot B(0) \right\} \\ &= \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H} \cdot B(0) \cdot e^{-\frac{1}{i\hbar} H(t+i\hbar\beta)} A(0) e^{\frac{1}{i\hbar} H(t+i\hbar\beta)} \right\} \\ &= \Xi \langle B(0)A(t+i\hbar\beta) \rangle\end{aligned}$$

也就是

$$\langle A(t)B(0) \rangle = \langle B(0)A(t+i\hbar\beta) \rangle \quad (1)$$

因此, 引入复数时间将会使格林函数的定义更加精简? 这和其周期性有什么关系?

1.2 引入二

时间演化算符

$$U(t, 0) = e^{\frac{1}{i\hbar} Ht} \quad (2)$$

和巨正则系综的密度算符

$$\begin{aligned}\rho &= \frac{1}{\Xi} e^{-\beta H} \\ \rho \Xi &= e^{-\beta H}\end{aligned}$$

(其中 H 包含了化学势) 十分相似. 也可以说巨正则系综的密度算符是一个特殊的时间演化算符

$$\begin{aligned}
 U(t, 0) &\rightarrow e^{\frac{1}{i\hbar}Ht} \\
 \rho_{\Xi} &\rightarrow e^{-\beta H} \\
 &\Downarrow \\
 \rho_{\Xi} &= U(-i\hbar\beta, 0) = e^{-\beta H}
 \end{aligned}$$

所以得出结论:

ρ_{Ξ} 是时间

$$t = -i\hbar\beta \quad (3)$$

的时间演化算符, 对应一个虚数时间. 它将系统从无穷高的温度 $T \rightarrow +\infty$ 演化到 $T = \frac{1}{k\beta}$.

这最先由 Kubo 在 1950s 早期发现. 接下来呢, Matsubara 就 pick up 了 Kubo 的这个发现, 写下了第一个有限温多体问题的虚时方程!

知道了配分函数, 就知道了一切. 而配分函数不过是演化算符的求迹!

$$\Xi = \text{Tr}[U(-i\hbar\beta, 0)] \quad (4)$$

1.3 引入三

对于非零温的情况, 微扰 V 不仅出现在演化算符中, 还出现在密度算符中. 虚时的引入, 可以使得两部分合并, 在对 V 进行展开时只进行一次展开即可.

2 Modified Heisenberg Representation

一个纯虚的时间, 对应于温度的演化, 与真实的时间无关. 如果时间是虚, 那么可以定义

$$\tau = it$$

是一个实数.

由虚时演化的 Heisenberg Representation 叫做 Modified Heisenberg Representation , 在此表象下的算符为

$$A(\tau) = e^{\frac{1}{\hbar}H\tau} A(0) e^{-\frac{1}{\hbar}H\tau}$$

此算符关于虚时间, 实数 τ 对应的运动方程为

$$\begin{aligned} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} A(t) &= [A(t), H] \\ \Downarrow \\ -\hbar \frac{\partial}{\partial i\tau} A(\tau) &= [A(\tau), H] \\ \Downarrow \\ -\hbar \frac{\partial}{\partial \tau} A(\tau) &= [A(\tau), H] \end{aligned}$$

3 Matsubara function

3.1 Defination

与因果格林函数一样的定义, 只不过由于时间是虚的, i 被 t 吸收变成实数 τ , 定义中不再有 i 出现

$$G_{AB}^M(t, t') = -\langle T_\varepsilon(A(\tau)B(\tau)) \rangle$$

对应的运动方程为

$$-\hbar \frac{\partial}{\partial \tau} G_{AB}^M(\tau, \tau') = \hbar \delta(\tau - \tau') \langle [A, B]_{-\varepsilon} \rangle + \langle \langle [A(\tau), H]; B(\tau') \rangle \rangle^M$$

有一疑问, 定义中是否要加一限制 $\tau - \tau' \in [-\hbar\beta, \hbar\beta]$? 为什么加? 这里暂且假设是. 下面的推导也说得通.

3.2 周期性

Matsubara function 在区间 $[-\hbar\beta, \hbar\beta]$ 之间, 对于 Boson 是关于原点对称的, Fermion 关于原点是反对称的. 证明如下

$$\begin{aligned}
 & \text{For } \tau < 0, \quad \text{then } \tau + \hbar\beta > 0 \\
 \Xi G(\tau + \hbar\beta) &= -\text{Tr} \left\{ e^{-\beta H} \cdot e^{\frac{1}{\hbar} H(\tau + \hbar\beta)} A(0) e^{-\frac{1}{\hbar} H(\tau + \hbar\beta)} \cdot B(0) \right\} \\
 &= -\text{Tr} \left\{ e^{\frac{1}{\hbar} H\tau} A(0) e^{-\frac{1}{\hbar} H\tau} \cdot e^{-\beta H} \cdot B(0) \right\} \\
 &= -\text{Tr} \left\{ e^{-\beta H} \cdot B(0) \cdot e^{\frac{1}{\hbar} H\tau} A(0) e^{-\frac{1}{\hbar} H\tau} \right\} \\
 &= -\varepsilon \text{Tr} \{ T_\varepsilon(A(\tau) \cdot B(0)) \} \\
 &= \varepsilon \Xi G(\tau)
 \end{aligned}$$

也可以利用关系 (1) 的变形

$$\langle A(\tau)B(\tau') \rangle = \langle B(\tau')A(\tau - \hbar\beta) \rangle$$

即

$$\begin{aligned}
 & \text{For } \tau < 0, \quad \text{then } \tau + \hbar\beta > 0 \\
 G(\tau + \hbar\beta) &= -\langle A(\tau + \hbar\beta)B(t) \rangle \\
 &= -\langle B(0)A(\tau) \rangle \\
 &= -\varepsilon \langle T_\tau A(\tau)B(0) \rangle \\
 &= \varepsilon G(\tau)
 \end{aligned}$$

所以关系 (1) 与 Matsubara function 的对称与反对称性是相关的.

3.3 Fourier Transform

Matsubara function 按区间 $[-\hbar\beta, \hbar\beta]$ 延拓成周期为 $2\hbar\beta$ 的周期函数. 对周期函数的 Fourier Transform, 其结果是离散的

$$\omega_n = n \frac{2\pi}{2\hbar\beta} = \frac{n\pi}{\hbar\beta}$$

Fourier 展开为

$$G(\tau) = \sum_{n=-\infty}^{\infty} C_n e^{-i\omega_n \tau}$$

where

$$C_n = \frac{1}{2\hbar\beta} \int_{-\hbar\beta}^{\hbar\beta} d\tau G(\tau) e^{i\omega_n \tau}$$

记

$$E_n = \hbar\omega_n = \frac{n\pi}{\beta}$$

$$G(E_n) = \hbar\beta C_n$$

则得到书上的形式

$$G(\tau) = \frac{1}{\hbar\beta} \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{-\frac{i}{\hbar} E_n \tau} G(E_n)$$

$$G(E_n) = \frac{1}{2} \int_{-\hbar\beta}^{\hbar\beta} d\tau \cdot G(\tau) e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau}$$

对于 Boson, 其周期实际为 $\hbar\beta$, 所以其变换为

$$G(\tau) = \frac{1}{\hbar\beta} \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{-\frac{i}{\hbar} E_n \tau} G(E_n)$$

$$G(E_n) = \int_0^{\hbar\beta} d\tau \cdot G(\tau) e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau}$$

$$E_n = n \frac{2\pi}{\hbar\beta} = \frac{2n\pi}{\hbar\beta}$$

而对于 Fermion

$$\int_{-\hbar\beta}^0 d\tau \cdot G(\tau) e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau}$$

$$= \int_0^{\hbar\beta} d\tau' \cdot G(\tau + \hbar\beta) e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau} \cdot e^{\frac{i}{\hbar} E_n \hbar\beta}$$

$$= \int_0^{\hbar\beta} d\tau \cdot (-G(\tau)) e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau} \cdot e^{i n \pi}$$

只有 $E_n = (2n + 1)\pi/\beta$ 时 G_n 才不为零.

3.4 Relation to the Green's Function

它们的关系可以由 Spectral function 联系.

$$\langle A(\tau)B(0) \rangle = \frac{1}{\Xi} \sum_{nm} \langle E_n | A | E_m \rangle \langle E_m | B | E_n \rangle e^{\frac{i}{\hbar}(E_n - E_m)\tau} e^{-\beta E_n}$$

$$S_{AB}(E) = \frac{\hbar}{\Xi} \sum_{nm} \langle E_n | A | E_m \rangle \langle E_m | B | E_n \rangle e^{-\beta E_n} (1 - \varepsilon e^{-\beta E}) \delta[E - (E_m - E_n)]$$

比较以上两式可得

$$\langle A(\tau)B(0) \rangle = \frac{1}{\hbar} \int dE \cdot \frac{S_{AB}(E)}{1 - \varepsilon e^{-\beta E}} e^{-\frac{i}{\hbar} E \tau}$$

知道了 $\langle A(\tau)B(0) \rangle$, 便可求得 Matsubara function

$$\begin{aligned} G_{AB}(E_n) &= - \int_0^{\hbar\beta} e^{\frac{i}{\hbar} E_n \tau} \langle A(\tau)B(0) \rangle \cdot d\tau \\ &= \int dE \cdot \frac{S_{AB}}{iE_n - E} \end{aligned}$$

第一个等号是因为积分区间中 $\tau > 0$, 所以 $G(\tau) = -\langle A(\tau)B(0) \rangle$. 与 Grenn's function 相比, 只是把原来的 $E \pm i0^+$ 换成了 iE_n . 从原来的实轴附近变到了虚轴. 原因大概是与能量共轭的量时间也从实轴变到了虚轴.

4 Grand Canonical Partition Function

4.1 Dirac Representation

对应于实时, 虚时也可以定义 Dirac Representation .

$$A_D(\tau) = e^{\frac{1}{\hbar} H_0 \tau} A_S e^{-\frac{1}{\hbar} H_0 \tau}$$

运动方程

$$-\hbar \frac{\partial}{\partial t} U_D(\tau, \tau') = V_D(\tau) U_D(\tau, \tau')$$

一切都与实时相类似. 虚时同样有

$$U_D(\tau, \tau') = T_\tau e^{-\frac{1}{\hbar} \int_{\tau'}^{\tau} d\tau'' \cdot V_D(\tau'')}$$

4.2 Grand Canonical Partition Function

$$e^{-\frac{1}{\hbar}H\tau} = e^{-\frac{1}{\hbar}H_0\tau}U_D(\tau, 0)$$

所以 Grand Canonical Partition Function 就表示为 Dyson 演化算符在无相互作用系统下的迹

$$\Xi = \text{Tr} e^{-\frac{1}{\hbar}H_0\tau}U_D(\tau, 0) = \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0}U(\hbar\beta, 0) \right\}$$

展开后就是

$$\begin{aligned} \Xi &= \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0}U(\hbar\beta, 0) \right\} \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} \left(-\frac{1}{\hbar} \right)^n \int_0^{\hbar\beta} \cdots \int_0^{\hbar\beta} d\tau_1 \cdots d\tau_n \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0} T_{\tau} (V_D(\tau_1) \cdots V_D(\tau_n)) \right\} \end{aligned}$$

5 Single-Particle Matsubara function

5.1 Definition

Single-Particle Matsubara function 定义为

$$G_k(\tau) = -\langle T_{\tau} (a_k(\tau) a_k^{\dagger}(0)) \rangle$$

它也满足 Dyson equation

$$G_k(E_n) = \frac{\hbar}{iE_n - (\varepsilon(\vec{k}) - \mu) - \Sigma^M(k, E_n)}$$

Equation of Motion

类似实时, 由 Heisenberg 运动方程可以得到产生和消灭算符的虚时演化

$$\begin{aligned} a_k(\tau) &= a_k e^{-\frac{1}{\hbar}(\varepsilon(\vec{k}) - \mu)\tau} \\ a_k^{\dagger}(\tau) &= a_k^{\dagger} e^{\frac{1}{\hbar}(\varepsilon(\vec{k}) - \mu)\tau} \end{aligned}$$

注意二者并不互为厄米! 由单粒子的谱函数, 可以得到 Single-Particle Matsubara function 的具体形式

$$G_k^{0,M}(E_n) = \frac{\hbar}{iE_n - (\varepsilon(\vec{k}) - \mu)}$$

当然也可由 $G_k^{0,\alpha}(E)$ 做 $E \pm i0^+ \rightarrow iE_n$ 的替换得到上述结果.

5.2 Start Point of Digramatic Perturbation Theory

微扰 V 存在的情况下, Single-Particle Matsubara function 为

$$G_k^M(\tau_1, \tau_2) = -\frac{1}{\Xi} \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0} U_D(\hbar\beta, 0) T_\tau [a_k(\tau_1) a_k^\dagger(\tau_2)] \right\}$$

将其从 Heisenberg 表象换到 Dirac 表象

$$\begin{aligned} T_\tau [a_k(\tau_1) a_k^\dagger(\tau_2)] &= T_\tau [U(0, \tau_1) a_k^D(\tau_1) U(\tau_1, 0) U(0, \tau_2) a_k^{\dagger D}(\tau_2) U(\tau_2, 0)] \\ &= T_\tau [a_k^D(\tau_1) a_k^{\dagger D}(\tau_2)] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} G_k^M(\tau_1, \tau_2) &= -\frac{1}{\Xi} \text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0} U_D(\hbar\beta, 0) T_\tau [a_k^D(\tau_1) a_k^{\dagger D}(\tau_2)] \right\} \\ &= -\frac{\text{Tr} \left\{ e^{-\beta H_0} T_\tau [U_D(\hbar\beta, 0) a_k^D(\tau_1) a_k^{\dagger D}(\tau_2)] \right\}}{\text{Tr} \{ e^{-\beta H_0} T_\tau U_D(\hbar\beta, 0) \}} \end{aligned}$$

为什么把 $U_D(\hbar\beta, 0)$ 扔进了编时里边? 如果给 $U_D(\hbar\beta, 0)$ 编时的话, 按 0 算还是按 τ 算? 这和零温的情况很类似. 如果求迹也有 Wick 定理, 那么就可以发展非零温的 Digramatic Perturbation Theory .

6 致谢

除了 Wolfgang Nolting 的书外, 还参考了 Piers Coleman 的 Introduction to Many-Body Physics 一书.