

关于量子力学与随机过程的一种结合

陈童

October 24, 2024

Contents

1 引言	1
2 海森堡绘景中的结合	2
3 薛定谔绘景中的结合	4
4 随机薛定谔方程	5
5 经典极限	7

1 引言

这篇文章的缘起如下：众所周知，在经典物理中随机过程通常用朗之万方程来描写，它的核心就是在牛顿定律中引入噪声项。但是，我们也知道哈密顿力学才是描述经典力学的更好理论框架，因此我就想到一个问题，即如何在哈密顿力学框架中引入随机噪声，我很快就得到了一个答案。所以当时我在知乎上发了一条消息，说找到了哈密顿力学的一种推广，指的就是找到了哈密顿力学与随机过程的一种结合。不久之后，我又发现，按照我的思路，其实在量子力学的框架下引入随机噪声才是更自然的，而经典力学的情形只是 $\hbar \rightarrow 0$ 时的极限，这就有了现在这篇文章。

当然，工作完成后我就系统调查了一下文献，然后发现很大程度上白高兴了，因为无论是结合量子力学与随机过程也好，还是结合经典哈密顿力学与随机过程也罢，这些大的创新点都是文献中早就有了的。留给我的只剩下我的思路好像还没有出现过，得到的具体结果好像文献中也没有，但是大的创新点都早就被别人占据了。因此我写论文的动力就失去了一大半，最后考虑到对这块知识通常人们可能都不知道，而且我的思路也的确有一定的优雅性，所以决定还是写成这篇文章。

2 海森堡绘景中的结合

本节我们考察在海森堡绘景中量子力学与随机过程的一种结合。

对于封闭的量子系统，在海森堡绘景中，物理量算符 A 的时间演化可以表示成

$$A(t + dt) = U^{-1}(dt)A(t)U(dt), \quad (1)$$

式中 $U(dt)$ 为无穷小时间的时间演化算符，给定哈密顿算符 H (当然是厄米算符)， $U(dt)$ 由 $U(dt) = \exp[-iHdt/\hbar]$ 给出。

但是实际的量子系统通常是开放系统，它要受到环境中的噪声的影响。根据Ito随机微积分([1, 2])，无穷小时间之内的维纳过程 dw 满足Ito规则 $(dw)^2 = dt$ ，这就说明维纳噪声会影响系统的时间演化。考虑到维纳噪声(假设有 N 个独立的噪声)的影响以后，对开放系统量子力学的一个自然而简单的修改是，将时间演化算符 $U(dt)$ 修改成如下形式

$$\begin{aligned} U(dt) &= \exp\left[-i\left(Hdt + \sum_a C_a dw_a\right)/\hbar\right], \\ U^{-1}(dt) &= \exp\left[i\left(Hdt + \sum_a C_a dw_a\right)/\hbar\right]. \end{aligned} \quad (2)$$

式中 dw_a ($a = 1, 2, \dots, N$)为由第 a 个独立噪声源所产生的无穷小维纳过程， C_a 为某算符，不一定为厄米算符。如果 C_a 为厄米算符，则很显然有 $U^{-1}(dt) = U^\dagger(dt)$ ，从而算符演化方程(1)能够保持算符的厄米性。但是，如果 C_a 不是厄米算符，那 $U^{-1}(dt) = U^\dagger(dt)$ 就不成立了，相应的，演化方程(1)也就无法保持算符的厄米性。

不过，无论 C_a 是否厄米，演化方程(1)总是能够保持量子力学的基本对易关系。为了看清楚这一点，考虑坐标算符 $X(t)$ 和动量算符 $P(t)$ ，按照量子

力学基本对易关系，我们有

$$[X(t), P(t)] = i\hbar. \quad (3)$$

另一方面，根据演化方程(1)，很显然有

$$\begin{aligned} [X(t+dt), P(t+dt)] &= U^{-1}(dt)[X(t), P(t)]U(dt) \\ &= U^{-1}(dt)i\hbar U(dt) = i\hbar, \end{aligned} \quad (4)$$

从而算符的时间演化自动保持量子力学基本对易关系。

将(2)式代入(1)式，定义 $[C_a dw_a, A] \equiv [C_a, A]dw_a$ ，并记

$$Hdt + \sum_a C_a dw_a \equiv F, \quad (5)$$

则根据标准的算符公式，有

$$\begin{aligned} A(t+dt) &= \exp[iF/\hbar] A(t) \exp[-iF/\hbar] \\ &= A(t) + \frac{i}{\hbar}[F, A(t)] + \frac{i^2}{2!\hbar^2}[F, [F, A(t)]] + \frac{i^3}{3!\hbar^3}[F, [F, [F, A(t)]]] + \dots \end{aligned}$$

运用如下Ito规则

$$(dt)^2 = dt dw_a = 0, \quad dw_a dw_b = \delta_{ab} dt, \quad (6)$$

不难得到上面关于 $A(t+dt)$ 的级数展开中，

$$\frac{i^2}{2!\hbar^2}[F, [F, A(t)]] = -\frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, A]] dt, \quad (7)$$

而 F 的三次以及更高次项全部为零。从而即有

$$dA = \frac{i}{\hbar}[Hdt + \sum_a C_a dw_a, A] - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, A]] dt. \quad (8)$$

式中 $dA = A(t+dt) - A(t)$ 。这是一个关于算符 $A(t)$ 的随机微分方程，它定义了一个算符值的Ito过程，同时它也是标准量子力学中海森堡运动方程的Ito推广，不妨称之为随机海森堡方程。

作为对以上推导过程的一个检验。假设另有一算符 $B(t)$ ，它也满足

$$dB = \frac{i}{\hbar}[Hdt + \sum_a C_a dw_a, B] - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, B]] dt. \quad (9)$$

则根据(8)式以及(9)式，并利用如下Ito微积分的规则

$$d(AB) = (dA)B + A(dB) + (dA)(dB), \quad (10)$$

不难得到， AB 同样满足

$$d(AB) = \frac{i}{\hbar} [Hdt + \sum_a C_a dw_a, AB] - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, AB]] dt. \quad (11)$$

正好与直接从 $AB(t+dt) = U^{-1}(dt)AB(t)U(dt)$ 得到的结果一致。也即是说，方程(8)保持算符的乘积关系，类似的，不难验证，它也保持算符的加法和数乘，从而算符演化方程(8)保持整个算符代数，它的解定义了算符代数的一个单参自同构。

3 薛定谔绘景中的结合

变换到薛定谔绘景的话，则算符不随时间演化，随时间演化的是代表量子态的密度算符 $\rho(t)$ ，其时间演化方程为

$$\rho(t+dt) = U(dt)\rho(t)U^{-1}(dt). \quad (12)$$

类似的，应用Ito规则，即可以得到

$$d\rho = -\frac{i}{\hbar} [Hdt + \sum_a C_a dw_a, \rho] - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, \rho]] dt. \quad (13)$$

假设记 $\rho(t)$ 相应的海森堡绘景密度算符为 $\rho_0 = \rho(0)$ ，记海森堡绘景 $A(t)$ 算符对应的薛定谔绘景算符为 $A_0 = A(0)$ ，从而

$$\text{Tr}(\rho_0 A(t)) = \text{Tr}(\rho(t) A_0), \quad (14)$$

等式左边是在海森堡绘景中计算，而等式右边则是在薛定谔绘景中计算。为了验证这个式子，我们注意到，在形式上，时间演化算符 $U(dt)$ 可以积分，进而得到从0时刻到 t 时刻的有限时间的演化算符 $U(t)$ ，

$$U(t) = \mathcal{T} \exp \left[-i \int_0^t (Hdt + \sum_a C_a dw_a) / \hbar \right], \quad (15)$$

式中 \mathcal{T} 表示编时操作。进而可以积分(12)式，并得到

$$\rho(t) = U(t)\rho_0 U^{-1}(t), \quad (16)$$

这也就是算符值随机微分方程(13)形式上的解。同样可以积分(1)式，并得到 $A(t) = U^{-1}(t)A_0U(t)$ 。从而(14)式是直接的当的。

下面我们将方程(13)对维纳噪声求统计平均，依然记统计平均以后的 $\rho(t)$ 为 $\rho(t)$ (注意不要混淆)，注意到 dw_a 的统计平均等于零，进而即可以得到如下算符微分方程

$$\begin{aligned}\frac{d\rho}{dt} &= -\frac{i}{\hbar}[H, \rho] - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a [C_a, [C_a, \rho]] \\ &= -\frac{i}{\hbar}[H, \rho] + \frac{1}{\hbar^2} \sum_a \left[C_a \rho C_a - \frac{1}{2}(C_a^2 \rho + \rho C_a^2) \right].\end{aligned}\quad (17)$$

这其实就是量子版本的Fokker-Planck方程。当然，通过对(16)式求统计平均，就可以得到这个方程形式上的解，写作

$$\rho(t) = \overline{U(t)\rho_0 U^{-1}(t)}, \quad (18)$$

式中 $U(t)$ 由(15)式给出， \overline{G} 表示将表达式 G 对维纳噪声求统计平均。这里值得强调的是，方程(17)的形式解是可以求出的，就是(18)式。

不妨将方程(17)与开放系统著名的Lindblad 方程([3, 4])进行比较，后者是

$$\frac{d\rho}{dt} = -\frac{i}{\hbar}[H, \rho] + \frac{1}{\hbar^2} \sum_a \left[L_a \rho L_a^\dagger - \frac{1}{2}(L_a^\dagger L_a \rho + \rho L_a^\dagger L_a) \right]. \quad (19)$$

很明显，两者很像，但是有一些微妙的差别，特别的，如果 C_a 不是厄米算符，那这两个方程就无法相等。但是，如果Lindblad算符 L_a 本身是厄米算符，满足 $L_a^\dagger = L_a$ ，那这时候Lindblad 方程和我们导出的方程(17)其实是一样的(只需要取 $C_a = L_a$ 就可以了)。这时候，由于我们已经得到了方程(17)的形式解，那这个形式解当然也是相应Lindblad方程的解，也就是说，对于这种情况，形式上我们完全解出了Lindblad方程。

4 随机薛定谔方程

以上考察的是在随机噪声影响下，混态 $\rho(t)$ 如何随时间演化，下面我们来考察纯态 $|\psi(t)\rangle$ 如何随时间演化，利用时间演化算符 $U(dt)$ ，不难得到

$$\begin{aligned}|\psi(t+dt)\rangle &= U(dt)|\psi(t)\rangle = \exp \left[-i(Hdt + \sum_a C_a dw_a)/\hbar \right] |\psi(t)\rangle \\ &= |\psi(t)\rangle - \frac{i}{\hbar}(Hdt + \sum_a C_a dw_a)|\psi(t)\rangle - \frac{1}{2\hbar^2} \sum_a C_a^2 dt |\psi(t)\rangle.\end{aligned}$$

式中第二行我们利用了Ito规则。不妨定义 $d|\psi\rangle \equiv |\psi(t+dt)\rangle - |\psi(t)\rangle$ ，进而即可以把这个结果写成

$$d|\psi(t)\rangle = -\frac{i}{\hbar}(H - i\frac{1}{2}\sum_a C_a^2/\hbar)|\psi(t)\rangle dt - \frac{i}{\hbar}\sum_a C_a|\psi(t)\rangle dw_a. \quad (20)$$

这是一个关于量子态的随机微分方程，不妨称之为随机薛定谔方程。从这个方程可以看出，量子态的时间演化取决于如下非厄米的有效哈密顿量 H_{eff}

$$H_{\text{eff}} = H - i\frac{1}{2}\sum_a C_a^2/\hbar. \quad (21)$$

值得说明的是，作为对Lindblad方程的一种考察，类似上面这样的随机薛定谔方程(细节上有出入，因为我们的方程不是源于对Lindblad方程的考察)是文献中早已出现过的。

如果 C_a 为厄米算符。则容易将(20)式厄米共轭，进而得到左矢满足的随机微分方程

$$d\langle\phi(t)| = \langle\phi(t)|\frac{i}{\hbar}(H + i\frac{1}{2}\sum_a C_a^2/\hbar)dt + \langle\phi(t)|\frac{i}{\hbar}\sum_a C_a dw_a. \quad (22)$$

根据(20)式和(22)式，不难得到

$$(d\langle\phi(t)||\psi(t)\rangle) + \langle\phi(t)|(d|\psi(t)\rangle) = -\langle\phi(t)|\sum_a C_a^2/\hbar^2|\psi(t)\rangle dt. \quad (23)$$

这个结果告诉我们，如果按照标准的微分规则 $d(\langle\phi|\psi\rangle) = (d\langle\phi(t)||\psi(t)\rangle) + \langle\phi(t)|(d|\psi(t)\rangle)$ 定义量子态内积的时间微分，那结果将不等于零。也就是说，按照标准的微分规则，在随机薛定谔方程中，量子态的时间演化不保持内积不变，从而不是么正的！当然，这很好理解，因为噪声的存在，会使得量子系统的信息不断丢失，从而没有么正性。

但是，随机薛定谔方程(20)特殊的地方就在于，如果考虑到Ito微分的规则(10)，那就应该有

$$d(\langle\phi|\psi\rangle) = (d\langle\phi|)|\psi\rangle + \langle\phi|(d|\psi\rangle) + (d\langle\phi|)(d|\psi\rangle), \quad (24)$$

这时候代入(20)式和(22)式，并利用Ito规则，就不难得到

$$d(\langle\phi(t)|\psi(t)\rangle) = 0. \quad (25)$$

也就是说, 如果 C_a 为厄米算符, 那么按照Ito微分的规则, 量子态的时间演化将是么正的。不妨将这种么正性称作Ito么正性, 以和标准的量子力学么正性相区别。

作为随机薛定谔方程(20)最简单的例子, 我们不妨假设算符 H 以及 $C_a, a = 1, 2, \dots, N$ 均不显含时间, 且这些算符两两对易, 即 $[H, C_a] = 0, [C_a, C_b] = 0$, 因此它们有一组共同的本征态 $|nc_1 \dots c_N\rangle$, 满足

$$H|nc_1 \dots c_N\rangle = E_n|nc_1 \dots c_N\rangle, \quad C_a|nc_1 \dots c_N\rangle = c_a|nc_1 \dots c_N\rangle, \quad (26)$$

式中本征值 E_n, c_a 为一些数。则可以将量子态 $|\psi(t)\rangle$ 按照这些本征态展开为

$$|\psi(t)\rangle = \sum_{n, c_a} \psi_{nc_1 \dots c_N}(t) |nc_1 \dots c_N\rangle, \quad (27)$$

式中波函数 $\psi_{nc_1 \dots c_N}(t)$ 为展开系数。将这个展开式代入随机微分方程(20), 即可以得到一组展开系数 $\psi_{nc_1 \dots c_N}(t)$ 所满足的随机微分方程, 为

$$d\psi_{nc_1 \dots c_N}(t) = -\frac{i}{\hbar}(E_n - i\frac{1}{2} \sum_a c_a^2/\hbar) \psi_{nc_1 \dots c_N}(t) dt - \frac{i}{\hbar} \sum_a c_a \psi_{nc_1 \dots c_N}(t) dw_a. \quad (28)$$

这组随机微分方程的解为

$$\psi_{nc_1 \dots c_N}(t) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_n t - \frac{i}{\hbar} \sum_a c_a w_a(t)\right) \psi_{nc_1 \dots c_N}(0). \quad (29)$$

因此, 在这种情况下, 原来随机薛定谔方程(20)的通解为

$$|\psi(t)\rangle = \sum_{n, c_a} \psi_{nc_1 \dots c_N}(0) \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_n t - \frac{i}{\hbar} \sum_a c_a w_a(t)\right) |nc_1 \dots c_N\rangle. \quad (30)$$

5 经典极限

原本的Lindblad 方程完全是一个量子力学方程, 它并没有相应的经典对应物, 换言之, 它没有简单的定义良好的经典极限。但是我们的Lindblad 方程的类似物, 方程(13), 由于能够用算符对易子的形式写出来, 所以根据量子与经典的对应原理, 我们很容易得到它的经典对应物。

具体来说, 根据量子与经典的对应原理, 在 $\hbar \rightarrow 0$ 的极限下, 我们应该将量子的算符替换成经典相空间的函数, 将量子的算符对易子 $[\cdot, \cdot]/(i\hbar)$ 替换成经典的泊松括号 $\{\cdot, \cdot\}$. 这样替换以后, 方程(13)的经典对应物即是

$$d\rho = \{H dt + \sum_a C_a dw_a, \rho\} + \frac{1}{2} \sum_a \{C_a, \{C_a, \rho\}\} dt. \quad (31)$$

这就是随机噪声影响下的刘维尔方程，不妨称之为随机刘维尔方程。而方程(17)的经典对应物则是

$$\frac{d\rho}{dt} = \{H, \rho\} + \frac{1}{2} \sum_a \{C_a, \{C_a, \rho\}\}. \quad (32)$$

同样，随机海森堡方程(8)的经典对应物则是

$$dA = \{A, Hdt + \sum_a C_a dw_a\} + \frac{1}{2} \sum_a \{C_a, \{C_a, A\}\}dt. \quad (33)$$

它当然是考虑到随机噪声影响之后的哈密顿正则方程，不妨称之为随机哈密顿方程。

References

- [1] Bernt. Oksendal, Stochastic differential equations: an introduction with applications. Springer Science and Business Media, 2013.
- [2] L. C. Evans, An introduction to stochastic differential equations[M]. American Mathematical Soc., 2012.
- [3] G. Lindblad: On the generators of quantum dynamical semigroups, Commun. Math. Phys. 48, 119 – 130 (1976).
- [4] V. Gorini, A. Kossakowski, E.C.G. Sudarshan: Completely positive dynamical semigroups of n-level systems, J. Math. Phys. 17, 821 – 825 (1976).