

3.15 Ehrenfest定理

考虑 d 维系统. x_i 是 \mathbf{x} 的一个分量, p_i 是动量 \mathbf{p} 的一个分量. 容易证明

$$[x_i, F(\mathbf{p})] = i\hbar \frac{\partial F}{\partial p_i}, \quad (3.426)$$

$$[p_i, G(\mathbf{x})] = -i\hbar \frac{\partial G}{\partial x_i}. \quad (3.427)$$

这里算符都是在S-pic下.

对于自由粒子, $H = p^2/2m$. H-Pic 下

$$\frac{dp_i^{(H)}}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [p_i^{(H)}, H] = 0 \quad (3.428)$$

$$\frac{dx_i^{(H)}}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [x_i^{(H)}, H] = \frac{p_i^{(S)}}{m} \quad (3.429)$$

这里用到了3.426以及 $[p_i, H] = 0$. 求解上式得

$$x_i^{(H)} = x_i^{(H)}(0) + \frac{p_i^{(S)}}{m} t \quad (3.430)$$

(以下算符如果带时间变量表示H-pic.)

虽然

$$[x_i(0), x_i(0)] = 0 \quad (3.431)$$

但是

$$[x_i(t), x_i(0)] = [p_i^{(S)}, x_i(0)] \frac{t}{m} = -\frac{i\hbar t}{m} \quad (3.432)$$

利用测不准关系,

$$\Delta x_i(t) \Delta x_i(0) \geq \frac{\hbar t}{2m} \quad (3.433)$$

物理上表明, 波包会扩散, 扩散的速度恒定。

如果粒子在势场中运动, $H = \frac{\mathbf{p}^2}{2m} + V(\mathbf{x})$. 类似的, 在H-pic下, (以下省略上标H)

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [\mathbf{p}, H] = -\nabla V(\mathbf{x}) \quad (3.434)$$

$$\frac{d\mathbf{x}}{dt} = \frac{\mathbf{p}}{m} \quad (3.435)$$

即

$$m \frac{d^2\mathbf{x}}{dt^2} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = -\nabla V(\mathbf{x}) \quad (3.436)$$

这与牛顿方程形式上是一样的。但是, 是算符方程。计算期望值

$$m \frac{d^2}{dt^2} \langle \mathbf{x} \rangle = -\langle \nabla \mathbf{V} \rangle. \quad (3.437)$$

说明期望值满足经典牛顿方程, 即Erenfest 定理。以上公式也可有直接利用期望值的时间演化公式(3.318)得到。

类似的, 我们容易得到

$$\frac{d}{dt} \langle \mathbf{L} \rangle = \langle \mathbf{M} \rangle \quad (3.438)$$

其中

$$\mathbf{M} = \mathbf{r} \times (-\nabla \mathbf{V}) \quad (3.439)$$

以上类似Erenfest 定理

3.16 海尔曼(Hellmann)定理和维里(Virial)定理

3.16.1 海尔曼定理及应用

考虑一个能量本征态 $|n\rangle$, 满足

$$H|n\rangle = E_n|n\rangle. \quad (3.440)$$

设 λ 是 H 中的一个参数(可以是质量, 甚至 \hbar). 对其求导

$$\left(\frac{\partial H}{\partial \lambda} - \frac{\partial E_n}{\partial \lambda}\right)|n\rangle + (H - E_n)\frac{\partial|n\rangle}{\partial \lambda} = 0 \quad (3.441)$$

这里看到对 $|n\rangle$ 的偏导, 大家不要惊慌, 可以理解为对分量, 或波函数求偏导.

计算内积

$$\langle n|(H - E_n)\frac{\partial|n\rangle}{\partial \lambda} = -\langle n|\left(\frac{\partial H}{\partial \lambda} - \frac{\partial E_n}{\partial \lambda}\right)|n\rangle = \frac{\partial E_n}{\partial \lambda} - \langle \frac{\partial H}{\partial \lambda} \rangle_n \quad (3.442)$$

等式左边的 H 算符向左作用, 得

$$\frac{\partial E_n}{\partial \lambda} = \langle \frac{\partial H}{\partial \lambda} \rangle_n \quad (3.443)$$

这就是Hellmann定理.

例一. 谐振子, 对 \hbar 求偏导, 得到定态动能期望值.

$$\frac{\partial H}{\partial \hbar} = -\frac{\hbar}{m} \frac{d^2}{dx^2} = \frac{2}{\hbar} T \quad (3.444)$$

$$\frac{2}{\hbar} \langle T \rangle_n = \frac{\partial E_n}{\partial \hbar} = (n + \frac{1}{2})\omega = E_n/\hbar \quad (3.445)$$

即动能在能量本征态的期望值是能量的一半。 (取 $\hbar = m$, ω 也同样可以)。

例二. 电场中的谐振子

$$H = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^2x^2 - q\epsilon x \quad (3.446)$$

令其能级为 $E_n(\epsilon)$, 很明显 $E_n(0) = (n + 1/2)\hbar\omega$.

计算对易式 $[p, H] = m\omega^2x - q\epsilon$, 定态下 $\langle [p, H] \rangle = 0$, 得到 $\langle x \rangle = \frac{q\epsilon}{m\omega^2}$.

$$\langle \frac{\partial H}{\partial \epsilon} \rangle = \frac{\partial E_n}{\partial \epsilon} = -q\langle x \rangle \quad (3.447)$$

对 ϵ 积分, 我们得到

$$E_n = (n + \frac{1}{2})\hbar\omega - \frac{q^2\epsilon^2}{2m\omega^2}. \quad (3.448)$$

物理解释: $V(x) = \frac{1}{2}m\omega^2(x - x_0)^2 - c$. 效果是平衡点移动, 势能下降。

3.16.2 维里定理及应用

经典力学表述:

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{r} \cdot \mathbf{p}) = \frac{\mathbf{p}^2}{m} - \mathbf{r} \cdot \nabla V \quad (3.449)$$

如果粒子是束缚在有限范围里 (比如在封闭轨道上周期运动), $\mathbf{r} \cdot \mathbf{p}$ 是有限的, 其时间导数的长时间平均等于零 (否则积分起来发散)。那么

$$\overline{\frac{\mathbf{p}^2}{m}} = \overline{\mathbf{r} \cdot (-\nabla V)}. \quad (3.450)$$

量子力学表述: 在H-pic下运动方程(3.449)是一样的。对束缚定态取期望值, 方程左边一定是零(一切物理量在定态下都不随时间变化)

$$\langle \frac{\mathbf{p}^2}{2m} \rangle_n = \frac{1}{2} \langle \mathbf{r} \cdot \nabla V \rangle_n \quad (3.451)$$

对于势能函数是齐次的情况，此定理特别有用。

所谓齐次函数就是满足下式的函数：

$$V(\lambda x_1, \lambda x_2, \dots) = \lambda^m V(x_1, x_2, \dots) \quad (3.452)$$

对 λ 求导

$$\sum_i x_i \frac{\partial V}{\partial (\lambda x_i)} = m \lambda^{m-1} V \quad (3.453)$$

上式对任意 λ 成立，我们取 $\lambda = 1$ ，

$$\sum_i x_i \frac{\partial V}{\partial x_i} = m V \quad (3.454)$$

或者写为

$$\mathbf{r} \cdot \nabla V(\mathbf{r}) = m V(\mathbf{r}) \quad (3.455)$$

所以

$$\langle T \rangle_n = \frac{m}{2} \langle V \rangle_n \quad (3.456)$$

例一. 谐振子，势能就是齐次势， $m = 2$: $(\lambda x)^2 = \lambda^2 x^2$. 所以

$$\langle T \rangle_n = \langle V \rangle_n = E_n / 2 \quad (3.457)$$

例二. 氢原子， $V(r) = -e^2/r$. 齐次， $m = -1$.

$$\langle T \rangle_n = -\frac{1}{2} \langle V \rangle = -E_n \quad (3.458)$$

Chapter 4

中心力场

4.1 中心力场的一般规律

考虑粒子在三维空间的中心力场 $V(r)$ 中运动, 注意是 r 的函数, 不是 \mathbf{r} . 各向同性。受力

$$\mathbf{F} = -\nabla V(r) = -\frac{dV}{dr}\mathbf{e}_r \quad (4.1)$$

由于力矩 $\mathbf{r} \times \mathbf{F} = \mathbf{0}$, 所以轨道角动量是守恒的。在量子力学里也该如此。这可以从对易关系 $[L^2, H] = [L_z, H] = [L_x, H] = [L_y, H] = 0$ 得到。

我们在球坐标系里写系统的哈密顿量 H . 由于

$$\nabla^2 = \nabla \cdot \nabla = \frac{1}{r} \frac{\partial^2}{\partial r^2} r + \frac{1}{r^2} \left(\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} \right) \quad (4.2)$$

(注意后面跟波函数, 否则不对)

$$L^2 = -\hbar^2 \left(\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} \right) \quad (4.3)$$

因此

$$-\hbar^2 \nabla^2 = -\frac{\hbar^2}{r} \frac{\partial^2}{\partial r^2} r + \frac{L^2}{r^2} \quad (4.4)$$

两边除以 2μ , (为避免与量子数 m 混淆, 我们用 μ 表示粒子质量)

$$H = -\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{1}{r} \frac{\partial^2}{\partial r^2} r + \frac{L^2}{2\mu r^2} + V(r) = \frac{p_r^2}{2\mu} + \frac{L^2}{2\mu r^2} + V(r) \quad (4.5)$$

第一项是径向动能, 第二项是角动能或离心‘势能’。其中径向动量 p_r 为

$$p_r = -i\hbar \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} r \quad (4.6)$$

. 容易看到, 因为 $p_r, V(r)$ 都只是 r 的函数, 而 L^2, L_z 中只包含对角度的微分, 所以

$$[L^2, H] = 0, \quad [\mathbf{L}, H] = 0 \quad (4.7)$$

但是注意到 $[L_x, L_y] \neq 0$, 所以我们选 H, L^2, L_z 为力学量完全集(只需要三个, 自由度是3). 虽然 L_x, L_y 也和 H, L^2 对易, 但是他们与 L_z 并不对易。出现这种情况说明能级一般会有简并. (参见3.13.1) 他们的共同本征函数自然可以写成

$$\psi_E = R(r)Y_{lm}(\theta, \phi) \quad (4.8)$$

带入能量本征方程

$$H\psi_E = E\psi_E \quad (4.9)$$

约去角度部分

$$-\frac{1}{r} \frac{\partial^2}{\partial r^2}(rR) + \frac{l(l+1)}{r^2}R + \frac{2\mu V(r)R}{\hbar^2} = \frac{2\mu E}{\hbar^2}R \quad (4.10)$$

定义径向波函数 $\chi \equiv rR(r)$,

$$\chi'' + \left[\frac{2\mu(E - V)}{\hbar^2} - \frac{l(l+1)}{r^2} \right] \chi = 0 \quad (4.11)$$

定义径向能量

$$E_r = E - \frac{l(l+1)\hbar^2}{2\mu r^2}, \quad (4.12)$$

就是总能量减去离心势能(或角动能), 径向方程化为

$$\chi'' + \frac{2\mu(E_r - V(r))}{\hbar^2} \chi = 0 \quad (4.13)$$

这可以看作是个一维运动粒子的定态方程! 不过要注意: 中心力问题的边界条件特殊: $r \rightarrow 0$ 波函数不能发散。

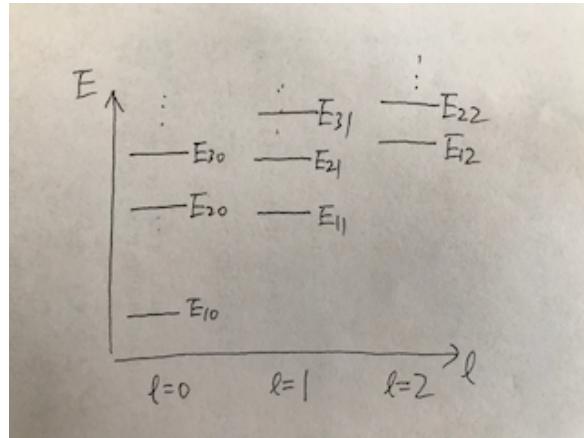


Figure 4.1: 中心力问题一般能级示意图.

一般而言, $V(r) \propto \frac{1}{r^x}$, $2 > x > 0$. (如果 $x > 2$, 参考朗道、栗弗希兹著《量子力学》). 在 $r \rightarrow 0$ 时, 径向方程中可以只保留离心势能。(E 是定值, 势能发散速度慢).

$$\chi'' - \left[\frac{l(l+1)}{r^2} \right] \chi = 0 \quad (4.14)$$

设 $\chi(r) \propto r^{s+1}$, 代入 Eq.(4.14)

$$(s+1)s - l(l+1) = 0 \quad (4.15)$$

解为 $s = l$, 或者, $s = -(l+1)$, 但是后者导致波函数发散。

在 $r \rightarrow \infty$ 时, 径向方程可以写为(离心能和势能都可以忽略)

$$\chi'' + \frac{2\mu E}{\hbar^2} \chi = 0 \quad (4.16)$$

定义 $\beta^2 = -2\mu E/\hbar^2$, ($E < V(\infty) = 0$) 解为

$$\chi \propto e^{\beta r}; \quad (4.17)$$

或

$$\chi \propto e^{-\beta r} \quad (4.18)$$

略去前者（发散）。

那么一般情况下的解可以写为

$$\chi(r) = r^{l+1} e^{-\beta r} u(r) \quad (4.19)$$

$u(r)$ 是待定函数，需要将上述解带入径向方程Eq.(4.11)确定。

原则上，根据束缚态边界条件，可以知道解由某个量子数 n_r 确定，注意到径向方程Eq.(4.11)本身携带角动量量子数 l ，所以实际是由两个量子数确定，即解可以写为 $\chi_{n_r, l}$ 。给定角动量 l ，能量 $E_{n_r, l}$ 由径向量子数 $n_r = 0, 1, \dots$ 确定。 n_r 越大，能量越高。对于确定 n_r ，角动量 l 越大，能量越高。大致而言， $n_r + l$ 决定了能量的高低。参加图??。

按原子光谱习惯， $l = 0, 1, 2, 3$ ，对应 s, p, d, f 轨道。

每个能级的简并度至少为 $2l + 1$ ，因为有这么多个不同的 m : 角动量 z 分量。

但是，后面我们会看到，某些情况下会出现新的简并，比如氢原子： $n_r + l = n$ 的能级也是简并的，能级可以记为 E_n 。