

ЗАКОН ЗБЕРЕЖЕННЯ ПАРНОСТІ

У квантовій механіці є ще один особливий закон збереження, пов'язаний з комутацією гамільтоніана з оператором інверсії (дзеркального відбиття). Гамільтоніан замкненої системи інваріантний відносно операції інверсії

$$\hat{I}\psi(\vec{r}) = \psi(-\vec{r}):$$

$$\left[\hat{H}, \hat{I}\right] = 0, \quad \left[\hat{L}, \hat{I}\right] = 0, \quad \vec{L} = -i\hbar\vec{r} \times \frac{\partial}{\partial\vec{r}};$$

Оператор інверсії – це ермітов, унітарний оператор. Його ВФ – це будь-які парні й непарні функції відповідно зі ВЗ +1 і -1:

$$\hat{I}\psi(\vec{r}) = \lambda\psi(\vec{r}); \quad \hat{I}^2 = 1, \Rightarrow \hat{I}^2\psi(\vec{r}) = \lambda^2\psi(\vec{r}) = \psi(\vec{r});$$

$$\lambda^2 = 1, \lambda = \pm 1;$$

$$\lambda = +1, \psi(-\vec{r}) = \psi(\vec{r});$$

$$\lambda = -1, \psi(-\vec{r}) = -\psi(\vec{r}).$$

Якщо стан замкненої системи мав певну парність, то ця парність зберігається в часі. Існують правила відбору по парності. Одночасно можуть зберігатися l, m й парність. Інверсія в сферичних координатах: $r \rightarrow r, \theta \rightarrow \pi - \theta, \varphi \rightarrow \varphi + \pi$. Правило відбору для переходу між станами $(-1)^l a$ (a – внутрішня симетрія частинки)

СПІВВІДНОШЕННЯ НЕВИЗНАЧЕНОСТІ ДЛЯ ЧАСУ ТА ЕНЕРГІЇ

Знайдемо співвідношення між невизначеністю в енергії та часом вимірювання.

Скористаємося нерівностями Гейзенберга для двох некомуруючих операторів $\delta A \delta B \geq \frac{1}{2} \left| \overline{[A, B]} \right|$ та визначенням похідній за часом від оператора фізичної величини $\frac{d\hat{A}}{dt} = \frac{d}{dt}(\overline{\hat{A}}), \frac{d\hat{A}}{dt} = \frac{\partial\hat{A}}{\partial t} + \frac{i}{\hbar} [\hat{H}, \hat{A}]$.

Для оператора Гамільтона \hat{H} й довільного оператора \hat{R} за умови, що \hat{R} явно не залежить від часу, маємо:

$$\delta E \delta R \geq \frac{1}{2} \left| \overline{[\hat{H}, \hat{R}]} \right|; \quad \frac{d\hat{R}}{dt} = \dot{\hat{R}} = \frac{i}{\hbar} \left[\overline{[\hat{H}, \hat{R}]} \right];$$

$$\delta E \delta R \geq \frac{1}{2} \dot{\hat{R}}.$$

Похідна від середнього значення $\dot{\bar{R}}$ визначає швидкість зміни середнього значення. Зв'яжемо її із середньоквадратичним відхиленням δR (зміною R за час δt):

$$\delta R = \dot{\bar{R}} \delta t.$$

Отримаємо співвідношення для часу та енергії

$$\delta E \delta t \geq \frac{\hbar}{2}.$$

Таким чином, існує певна залежність між неточністю виміру енергії δE й швидкістю зміни довільних величин, які відносяться до розглянутої системи. Наприклад, для хвильового пакета $\delta R = \delta x$ – ширина пакета, а δt – час проходження пакета через певну точку простору. Час істотно залежить від невизначеності енергії. Зі співвідношення невизначеності для часу й енергії впливає формула для часу життя збудженого стану:

$$\Gamma \sim \frac{\hbar}{2\tau}$$

Γ – невизначеність енергії в початковому стані (ширина рівня), τ – період напіврозпаду.

РУХ У ЦЕНТРАЛЬНОМУ ПОЛІ

Задача двох тіл у нерелятивістській квантовій механіці (як і в класичній механіці) вирішується переходом у систему центру інерції двох взаємодіючих частинок.

Задача двох тіл, які взаємодіють, описується гамільтоніаном

$$\hat{H} = \frac{\hat{P}_1^2}{2m_1} + \frac{\hat{P}_2^2}{2m_2} + U(|\hat{r}_1 - \hat{r}_2|)$$

Така система має 6 ступенів свободи (6 незалежних координат. Для розділу змінних вводимо нові координати:

$$\vec{R} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} \text{ – радіус-вектор центру інерції двох частинок,}$$

$\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2$ – радіус вектор відносного руху двох частинок. Гамільтоніан в таких змінних розділяється на дві частини (вільного руху центру інерції й руху в центральному полі)

$$\hat{H} = \underbrace{-\frac{\hbar^2}{2(m_1 + m_2)} \Delta_R}_{\text{вільний рух ц.і.}} - \underbrace{\frac{\hbar^2}{2\mu} \Delta_r}_{\text{рух в центр.полі}} + U(r),$$

де $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ – приведена маса двох частинок. Розв’язок шукаємо у вигляді

$$\psi(\vec{r}_1, \vec{r}_2) \rightarrow \psi(\vec{R}, \vec{r}) = \psi(\vec{R})\psi(\vec{r}), \quad \psi(\vec{R}) = \exp(i\vec{K}\vec{R}).$$

Хвильова функція $\psi(\vec{R}) = \exp(i\vec{K}\vec{R})$ – це плоска хвиля, яка описує вільний рух частинки з масою $m_1 + m_2$ з певним значенням хвильового числа \vec{K} та радіус-вектором \vec{R} .

Якщо помістити початок відліку в центр інерції, тобто покласти $\vec{R} = 0$, то залишається тільки рух осно центру інерції в центральному полі. Гамільтоніан частинки, яка рухається в центральному полі має вигляд

$$\hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2\mu} \left[\frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2} \Delta_{\theta\varphi} \right] + U(r) = -\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{\hbar^2 \hat{l}^2}{2\mu r^2} + U(r);$$

$$\Delta_{\theta\varphi} = \left[\frac{1}{\sin\theta} \frac{\partial}{\partial\theta} \left(\sin\theta \frac{\partial}{\partial\theta} \right) + \frac{1}{\sin^2\theta} \frac{\partial^2}{\partial\varphi^2} \right] = -\hat{l}^2.$$

Комутаційні співвідношення для $\hat{H}, \hat{l}^2, \hat{l}_z$:

$$\left[\hat{H}, \hat{l}^2 \right] = 0, \quad \left[\hat{H}, \hat{l}_z \right] = 0, \quad \left[\hat{l}^2, \hat{l}_z \right] = 0.$$

Одночасно зберігаються енергія, квадрат кутового моменту й проекція кутового моменту на вісь z. Це означає, що існують спільні ВФ у оператора Гамільтона, оператора квадрата моменту й оператора проекції моменту на вісь z. Як відомо, спільні ВФ \hat{l}^2, \hat{l}_z – це сферичні функції, отже, розв’язок РШ для руху в центральному полі можна шукати у вигляді

$$\psi(\vec{r}) = \psi(r, \theta, \varphi) = R(r) Y_{lm}(\theta, \varphi).$$

Рівняння для радіальної частини хвильової функції $R(r)$

$$-\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{dR}{dr} \right) + U_{eff.}(r) R(r) = ER(r);$$

$$U_{eff.} = U(r) + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2}.$$

ХФ $R(r)$ повинна бути скінченною при $r=0$.

Ефективна енергія складається із власно потенціальної енергії $U(r)$ та відцентрової енергії $\frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2}$. Відцентрова енергія виникла завдяки неінерціальності системи відліку, яка обертається. Перетворимо радіальну частину оператора Лапласа

$$\frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{dR}{dr} \right) = R'' + \frac{2}{r} R' = \frac{1}{r} (rR)''$$

і введемо допоміжну функцію $\chi(r) = R(r)r$. РШ для функції $\chi(r)$ – це одновимірне РШ для частинки масою μ , що рухається в ефективному полі U_{eff} .

$$-\frac{\hbar^2}{2\mu} \chi''(r) + U_{eff}(r) \chi(r) = E \chi(r), \quad 0 \leq r < \infty$$

Рух обмежений з одного боку, отже, рівні енергії не вироджені, а гранична умова в нулі

$$\chi(0) = 0$$

забезпечить скінченність ХФ у нулі.

Повний набір фізичних величин для руху в центральному полі – це E, l, m (енергія, орбітальне квантове число й магнітне квантове число). Радіальна ХФ залежить від двох квантових чисел E, l , тобто стану із заданими E, l $2l+1$ -кратно вироджені за значеннями магнітного квантового числа. Повна ХФ

$$\psi(r, \theta, \varphi) = R_{El}(r) Y_{lm}(\theta, \varphi).$$

Сферична функція Y_{lm} визначається операторами \vec{L}^2, L_z , а вигляд радіальної частини ХФ залежить від потенціальної енергії $U(r)$.

Прийняті наступні позначення для станів із заданим l :

$$l = 1, 2, 3, 4, 5, 7, \dots$$

$$s, p, d, f, g, h, \dots$$

Spherical, polar, diffuse state – сферичний, полярний дифузійний стани. Імовірність виявити частинку в елементі об'єму

$$dW(r, \theta, \varphi) = |\psi(r, \theta, \varphi)|^2 dV, \quad dV = r^2 dr d\theta d\varphi, \quad d\theta = \sin \theta d\theta d\varphi.$$

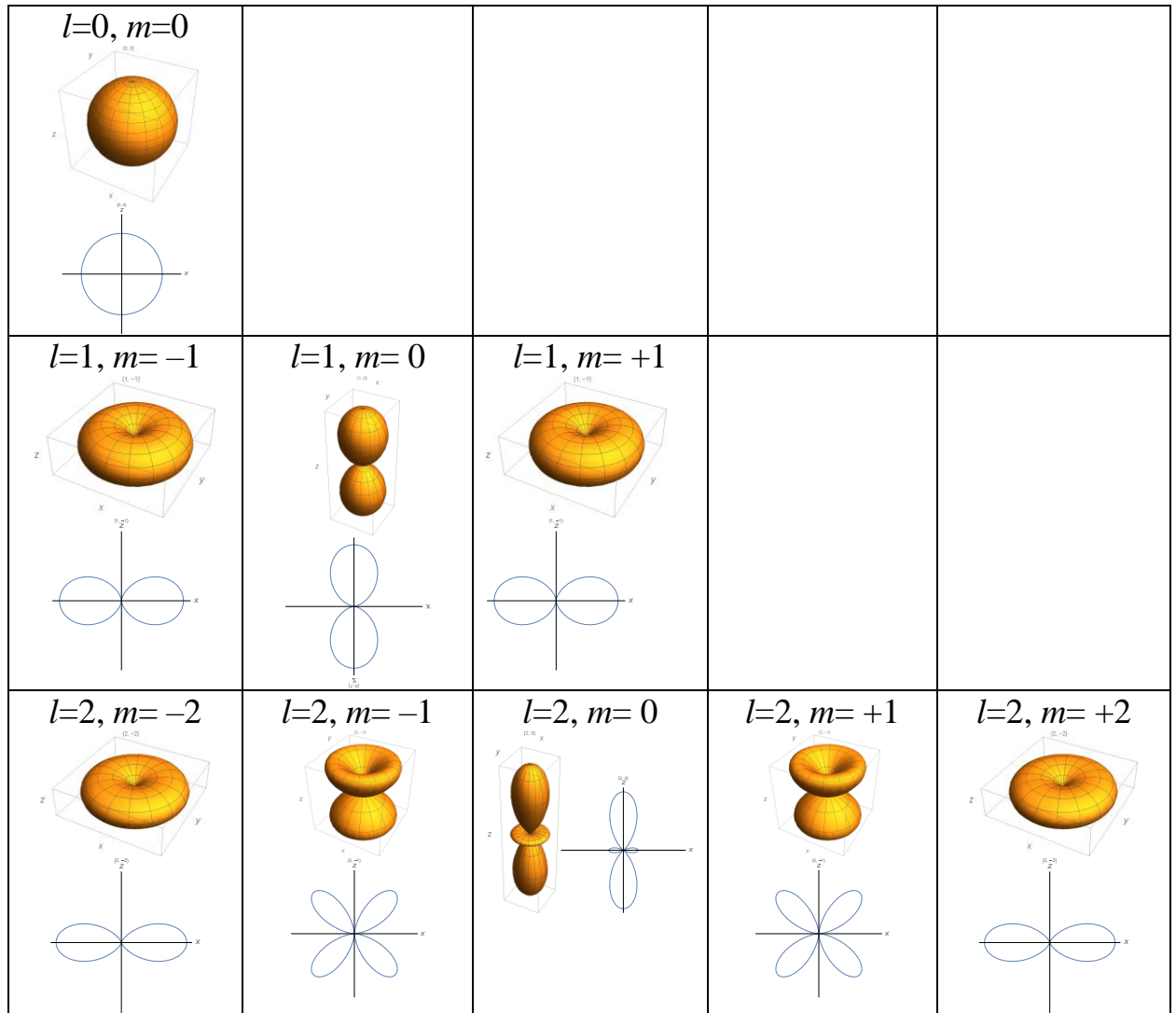
У сферичному шарі dV

$$dW = |R(r)|^2 r^2 dr$$

В елементі тілесного кута $d\Omega$

$$dW = |Y_{lm}(\theta, \varphi)|^2 d\Omega$$

Нижче наведені полярні діаграми $dW/d\Omega$ розподілу по кутах для різних значень l і m



В наступній лекції розглянемо загальні особливості руху в центральному полі (див початок лекції № 12):

1. Дослідимо поведінку $R(r)$ при $r \rightarrow 0$ за умови, що $U(r)r^2 \rightarrow 0$.
Наближене рівняння для $\chi(r)$ – це рівняння Ейлера вигляду

$$r^2 \chi'' - l(l+1)\chi = 0, \quad \chi = r^\gamma;$$

$$\gamma(\gamma-1) = l(l+1); \quad \gamma_1 = -l, \gamma_2 = l+1.$$

Граничній умові $\chi(0) = 0$ задовольняє розв'язок r^{l+1} . Радіальна частина ХФ

$$R(r) = \frac{\chi(r)}{r} \sim r^l$$

Імовірність перебування в сферичному шарі

$$dW \sim r^{2(l+1)} dr.$$

Відцентрова сила, з якою зв'язана відцентрова енергія, виштовхує частинку з поля.

2. Дослідимо поведінку на великих відстанях від центра поля. Граничний випадок великих значень r за умови, що потенціальна енергія $U(r \rightarrow \infty) \rightarrow 0$ дає наближене РШ для $\chi(r)$

$$\chi'' + \frac{2\mu E}{\hbar^2} \chi = 0.$$

При $E > 0$ $\chi(r) = Ae^{ikr} + Be^{-ikr}$, $R(r) = \frac{Ae^{ikr}}{r} + \frac{Be^{-ikr}}{r}$. Це інфінітний рух, з безперервним спектром. Розв'язок – це розбіжні та збіжні сферичні хвилі. При $E < 0$ $\chi(r) = Ae^{-kr}$, $R(r) = \frac{Ae^{-kr}}{r}$. Це фінітний рух з дискретним спектром.