Mechanika Kwantowa R2021/2022

Kacper Cybiński

 $16~\mathrm{marca}~2022$

Organizacja wykładu

- 1. Dwa kolokwia po 30 pkt
- 2. Egzamin 40 pkt

Łącznie 100 pkt, progi punktowe:

$$45 - 55 = 3,55 - 65 = 3.5,65 - 75 = 4,75 - 85 = 4.5,85 - 95 = 5,95 - 100 = 5!$$

Egzamin ustny (zmiana oceny co najwyżej o 0.5)

Serie domowe dobrowolne (ale na pewno pomogą napisać dobrze kolokwia!)

Strona wykładu

Polecane podręczniki:

- L. Schiff Mechanika Kwantowa (obszerna)
- R. Liboff Wprowadzenie do Mechaniki Kwantowej (mniej obszerna)
- L. Susskind Quantum Mechanics (Do ogarniecia koncepcyjnego)

Lecture 1

Krótka historia fizyki i wstęp do kwantów

1.1 Krótka historia fizyki

- Arystoteles Jeden absolutny układ odniesienia, wiec nie ma sensu pojęcie obserwatora
- **Newton** Ciała, a więc i układy odniesienia (obserwatorzy inercjalni) są liczne, oraz mogą się poruszać między sobą. Siła, czas, przestrzeń są wciąż pojęciami absolutnymi.
- **Teoria względności** Ruch, czas, przestrzeń, masa są zależne od obserwatora. Obserwator nie musi być inercjalny. Mówimy o *Uoperacyjnieniu pojęć zasadniczych*.
- Teoria Kwantowa Okazuje się, że cały zestaw wielkości fizycznych służących do opisu świata zależy od tego jaki jest kontekst pomiarowy, tj. od relacji obserwatora z innymi elementami otaczającego go świata. Czyli po raz pierwszy uwzględniamy fakt, że opisujemy wszechświat w którym sami istniejemy, czyli opisujemy ten układ od środka.

Prezentacja o historii fizyki wg Witkacego

1.2 Hipoteza Kwantu

Co doprowadziło do wniosków, że energię trzeba skwantować?

1.2.1 Ciało Doskonale Czarne

Paradoks polegał na tym, że z ciała doskonale czarnego powinniśmy mieć zabójcze promieniowanie gamma itp, a go nie było IRL. And here comes the *Max Planck*.

Planck zapostulował, że przekaz energii odbywa się za pomocą całkowitych wartośći (Kwant Energii) Zdefiniował to jako:

$$E = h \cdot \nu = \hbar \cdot \omega \tag{1.1}$$

$$\hbar = \frac{h}{2\pi}, \omega = 2\pi\nu$$

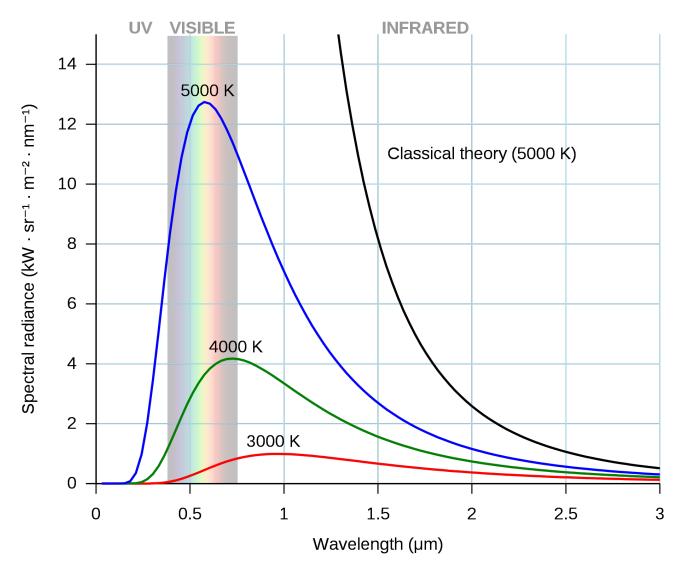
gdzie h - stała Plancka, $h=6.2626070150\cdot 10^{-34}J\cdot s,\,\nu$ - częstotliwość promieniowania

1.2.2 Efekt Fotoelektryczny

1.2.3 Analiza pól EM

Analiza pól \mathcal{E} i B w odniesieniu do sześcianu z przewodnika prowadzi do wniosku, że energia "porcji promieniowania" transformuje się jak

$$\frac{\mathcal{E}'}{\mathcal{E}} = \frac{\sqrt{1 - \frac{u}{c}}}{\sqrt{1 + \frac{u}{c}}}$$



Rysunek 1.1: Wykres promieniowania ciała doskonale czarnego

gdzie u - promieniowanie. Transformuje się to analogicznie do częstotliwości w efekcie Dopplera $\implies E \sim \nu$

Rozkład energii będzie nam opisywać Rozkład Boltzmanna, czyli rozkład prawdopodobieństwa za-obserwowania stanu Energetycznego, dany wzorem:

$$p(E_i) \sim e^{-\frac{E_i}{kT}}$$

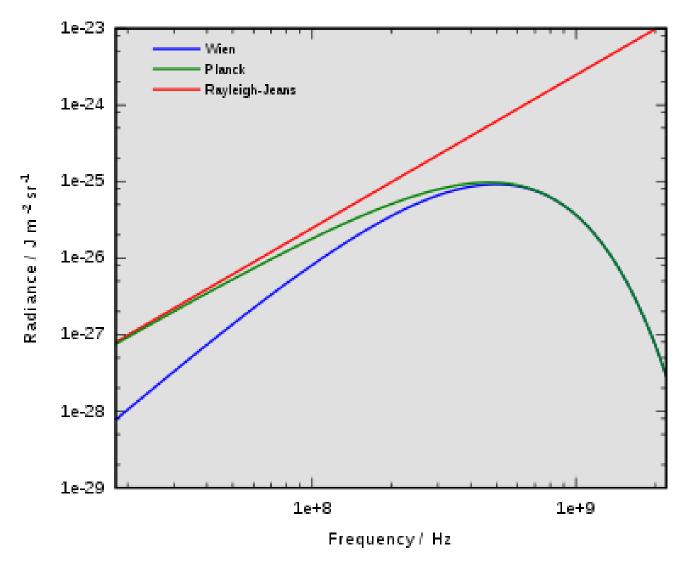
co w przypadku rozkładu ciągłego daje nam zasadę ekwipartycji, ale dla dużych wartości energii się rozbiega z doświadczenie.

1.3 Skutki skwantowania energii

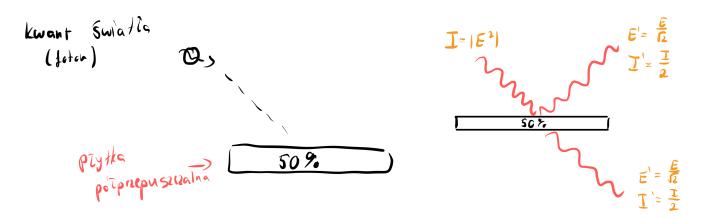
Przede wszystkim skutkiem jest indeterminizm.

Teoria parametrów ukrytych - Teoria, że w kwantach energii występują nierejestrowane przez nas parametry, które jednakowoż zawsze determinują rozróżnienie kwantów energii. Parafrazując Drażana, dodawanie fotonom(kwantom) "włosów", ógonów"itp - elementów rozróżniających je.

Jeśli jednak nie chcemy dodawać fotonom 'włosów', ani 'ogonów' i chcielibysmy, żeby wszystkie fotony były "identyczne" to aby odtworzyć zachowanie klasyczne w granicy (podział natężenia 50%), to



Rysunek 1.2: Porównanie hipotezy Plancka z prawem Rayleigha-Jeansa i rozkładem Wiena. Further reading o 'Katastrofie w nadfiolecie' na Wikipedii o ciele doskonale czarnym

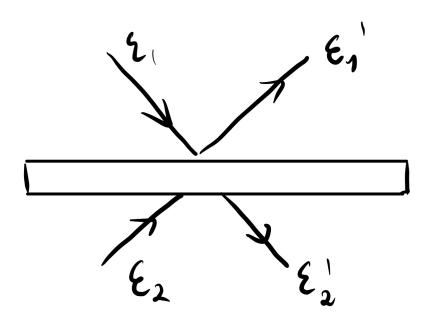


Rysunek 1.3: Demonstracja działania płytki półprzepusczalnej.

musimy uznać, ze foton zachowuje się niedeterministycznie, tj. wprowadzić element probabilistyczny. Wtedy z prawdopodobieństwem 50% każdy foton przechodzi lub odbija się.

Kiedy patrzymy na płytkę światłodzielącą (Rysunek 1.4), to możemy przedstawiać bieg promienia w niej jako superpozycję fal (zapis macierzowy).

$$\begin{bmatrix} \mathcal{E}_1' \\ \mathcal{E}_2' \end{bmatrix} = B \begin{bmatrix} \mathcal{E}_1 \\ \mathcal{E}_2 \end{bmatrix} \implies \begin{bmatrix} \mathcal{R}_1 & \mathcal{T}_2 \\ \mathcal{T}_1 & \mathcal{R}_2 \end{bmatrix}$$



Rysunek 1.4: Demonstracja działania płytki światłodzielącej (Beam Splitter).

Gdzie $\mathcal{E}_1' = \mathcal{R}1\mathcal{E}_1 + \mathcal{T}_2\mathcal{E}_2$. Chcemy, żeby **energia była zachowana**

$$\implies \left|\mathcal{E}_1\right|^2 + \left|\mathcal{E}_2\right|^2 = \left|\mathcal{E}_1'\right|^2 + \left|\mathcal{E}_2'\right|^2$$

Co możemy też tłumaczyć jako zachowanie długości wektora $\begin{bmatrix} \mathcal{E}_1' \\ \mathcal{E}_2' \end{bmatrix}$, czyli macierz B jest macierzą Unitarna, tj. $B \cdot B^{\dagger} = 1$.

$$BB^{\dagger} = \begin{bmatrix} \mathcal{R}_{1}^{*} & \mathcal{T}_{1}^{*} \\ \mathcal{T}_{2}^{*} & \mathcal{R}_{2}^{*} \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} \mathcal{R}_{1} & \mathcal{T}_{2} \\ \mathcal{T}_{1} & \mathcal{R}_{2} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} |\mathcal{R}_{1}|^{2} + |\mathcal{T}_{1}|^{2} & \mathcal{R}_{1}^{*}\mathcal{T}_{2} + \mathcal{T}_{1}^{*}R_{2} \\ \mathcal{R}_{1}\mathcal{T}_{2}^{*} + \mathcal{T}_{1}R_{2}^{*} & |\mathcal{R}_{2}|^{2} + |\mathcal{T}_{2}|^{2} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix}$$

Wynika stąd, że $|\mathcal{R}_1|^2 = |\mathcal{R}_2|^2 = R$ - współczynnik odbicia natężenia, a $|\mathcal{T}_1|^2 = |\mathcal{T}_2|^2 = T$ - współczynnik transmisji natężenia, gdzie R + T = 1.

W związku z tym też ogólnie mówiąc np. $B = \begin{bmatrix} \sqrt{R} & \sqrt{T} \\ -\sqrt{T} & \sqrt{R} \end{bmatrix}$, a $B_{50\%} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ -1 & 1 \end{bmatrix}$. Tj. $B \in \mathcal{U}(2)$

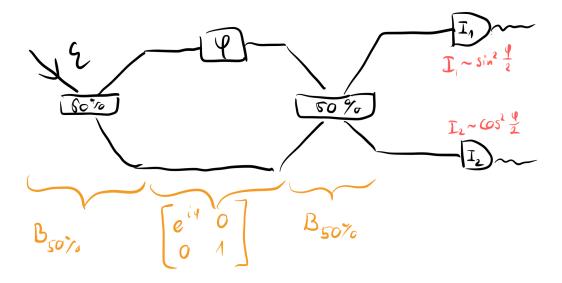
Superpozycja 1.4

Pokażemy zjawisko interferencji w sensie kwantowym patrząc na kanoniczny przykład - Interferometr Macha-Zehndera, widoczny na Rysunku 1.5. Rozpatrujemy od teraz falę padającą postaci

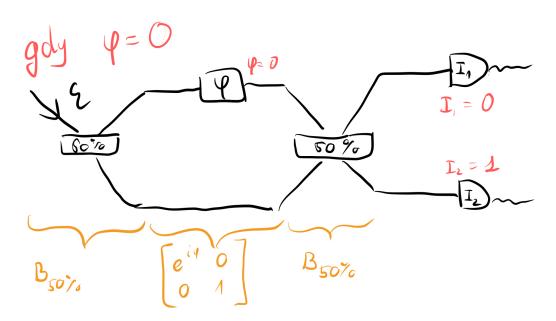
Teraz aby zrozumieć jak w takim układzie zachowuje się foton musimy odejść od klasycznego myślenia, że leci on jakaś droga, a musimy przejść do myślenia o jego drodze jako **nieokreślonej**, tj. do momentu wykonania pomiaru (wejścia w interakcję z nim) podąża on jednocześnie wszyskimi możliwymi dla siebie trajektoriami, tym samym przyjmując właściwości falowe. Da to efekt jak ten widoczny na Rysunku 1.6.

Od teraz ten stan 'obierania wszystkich możliwości na raz' przez foton będziemy określać jako stan fotonu oznaczany $|\Psi\rangle$. Tłumaczy się to na funkcję gęstości prawdopodobieństwa znalezienia fotonu w jego możliwych trajektoriach.

W szczególności w opisywanym wyżej przypadku stan $|\Psi
angle$ będzie opisywany przez ${f superpozycje}$ stanów 1 i 2 odpowiadających pójściem drogą odpowiednio górną i dolną, tj. $|\Psi\rangle=\begin{vmatrix} \Psi_1 \\ \Psi_2 \end{vmatrix}$ gdzie Ψ_i



Rysunek 1.5: Schemat konstrukcji Interferometru Macha-Zehndera wraz z podpisem macierzami Jonesa



Rysunek 1.6: Schemat konstrukcji Interferometru Macha-Zehndera wraz z podpisem macierzami Jonesa w przypadku zerowej zmiany fazy, tj. w szczególności dla jednego fotonu

- aplituda prawdopodobieństwa obrania ścieżki i, a $p_i = |\Psi_i|^2$ - prawdopodobieństwo, że foton leci i-tą trajektorią.

$$|\Psi\rangle = \Psi_1 |1\rangle \oplus \Psi_2 |2\rangle \tag{1.2}$$

Gdzie znakiem \oplus oznaczamy dodawanie fal. Ta operacja to Superpozycja. Warto też zanotować, że skoro $|\Psi_i|=p_i$ to ich suma musi się dodawać do 1

$$\sum_{i} |\Psi_i|^2 = 1$$

(innymi słowy prawdopodonbieństwo znalezienia fotonu w całej przestrzeni zdarzeń jest 1) Dla zbudowania intuicji na ten moment możemy sobie utożsamiać tę funkcję pradopodobieństwa z obserwowanym natężeniem światła:

$$|\Psi_i|^2 \sim |\mathcal{E}_i|^2 \sim I_i$$

1.5 Hipoteza De Broigle'a

Side note 1: W naszych rozważaniach nie będzie mieć znaczenia faza całkowita, znaczenie będzie mieć tylko faza względna między ramionami, tj. $\mathcal{E}_i \to e^{i\xi}\mathcal{E}_i$. Innymi słowy, 'globalna faza' nie istnieje!.

Wyszliśmy w naszych dywagacjach od myślenia o fotonach jako o obiektach falowych, ale nie można zapomnieć o tym, że fotony mają również właściwości korpuskularne, więc sugeruje to, że dla materii też to powinno działać. W związku z tym Hipoteza De Broigle'a odpowiadać nam będzie za opisanie 'fal materii', gdzie ich długość fali to będzie:

$$\lambda = \frac{h}{p}$$

Co dla światła ma interpretację:

$$p = \frac{E}{c} = \frac{h \cdot \mu}{c} = \frac{h}{\lambda}$$

Gdzie E - Energia. Further reading:

- Notatki Demko do tego wykładu
- Zadanka na ćwiczenia 1
- Zadanka na ćwiczenia 2

Lecture 2

Stany i pomiary kwantowe

2.1 Stany i pomiary kwantowe

W tym wykładzie zajmiemy się powoli formalizowaniem intuicji nabywanej na poprzednim wykładzie. Zdefiniujmy $|i\rangle$ - pewne stany rozróżnialne (istnieje pomiar dający róne wyniki dla różnych stanów).

Zasada superpozycji

 Jeśli $|1\rangle$ i $|2\rangle$ są dopusczalnymi stanami układu, to " $|1\rangle\oplus|2\rangle$ " też musi być dopuszczalnym stanem układu

Matematyczna struktura odpowiednia dla superpozycji to:

- Przestrzeń Hilberta ${\mathcal H}$ nad ${\mathcal C}$
- \mathcal{H} przestrzeń wektorowa nad \mathcal{C} z iloczynem skalarnym $\langle \Psi | \phi \rangle$, $| \Psi \rangle \in \mathcal{H}^2$, zupełna³
- Uwaga: każda skończenie wymiarowa przestrzeń Hilberta (dim $\mathcal{H}=d$) jest izomorficzna z \mathcal{C}^d .

Stan Kwantowy: Niech $|\Psi\rangle \in \mathcal{H}$, $\langle \Psi|\Psi\rangle = 1$. Uwaga: $|\Psi\rangle \stackrel{\mathrm{F}}{\equiv} e^{i\xi} |\Psi\rangle \implies |\Psi\rangle \stackrel{\mathrm{F}}{\equiv} z \cdot |\Psi\rangle^4$ Stanem kwantowym nazwiemy też promień w przestrzeni Hilberta \mathcal{H}

Pomiary kwantowe: W przestrzeni Hilberta \mathcal{H} bierzemy sobie wektory $|a_i\rangle \in \mathcal{H}$, tworzące bazę ortonormalną w H. Bedzie to zespół rozróżnialnych stanów różniacych się pewną obserwowalną wielkością ficzyną A. Czyli przyjmujemy:

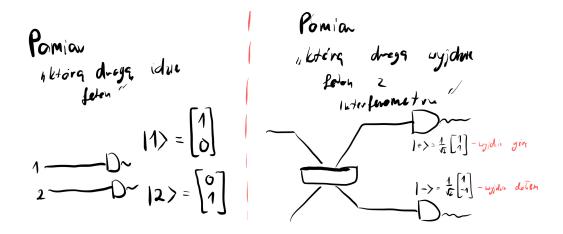
 $|a_i\rangle$ - mają dobrze określoną wartośc wielkości fizycznej A. Zawsze jak je mierzymy to dostajemy a_i . Innymi słowy, jak mamy kilka wielkości fizycznych A, B, C, \ldots , to w ogólności nie będziemy mogli znaleźć jednej bazy ortonormalnej $|a_i, b_i, c_i, \ldots\rangle$. Jest to esencja mechaniki kwantowej, że różne wialkości fizyczne związane są z różnymi, niekompatybilnymi wobec siebie bazami, które opisują każdą z osobna.⁵

²wektor reprezentuje stan

 $^{^3}$ każdy ciąg Cauchy zbiega do elementu ${\mathcal H}$

 $^{{}^{4}}$ Symbol $\stackrel{F}{\equiv}$ oznacza 'w interpretacji fizycznej ...'

⁵Czyli pomiar≠zagladanie do garnka /sprawdzanie stanu który jest zdeterminowany/



Rysunek 2.1: Porównanie podejść dopracuj opis

Postulat pomiarowy

Jeśli $|\Psi\rangle$ jest dowolnym stanem, na którym chcemy zmierzyć wielkość fizyczną A, z którą stowarzyszona jest baza $\{|a_i\rangle\}$. Możemy napisać:

$$|\Psi\rangle = \sum_{i} \alpha_i |a_i\rangle$$

Wtedy uzyskany wynik a_i z prawdopodobieństwem $p_i = |\alpha_i|^2 = |\langle a_i | \Psi \rangle|^2$. Tym samym stan po pomiarze ma dobrze określone wielkości a_i , tj. jest $|\Psi\rangle = |a_i\rangle$.

Czyli też jak już raz dokonamy pomiaru na stanie kwantowym to on już nie wróci do możliwości interferencji, i za każdym kolejnym pomiarem już będziemy obserwować ten sam stan, tj. zacznie się zachowywać jakby był klasyczny.

Observabl-a: Z pomiarem wielkości A $(\{|a_i\rangle\})$ stowarzyszamy operator

$$\hat{A} = \sum_{i} a_i |a_i\rangle\langle a_i|$$

gdzie \hat{A} jest operatorem Hermitowskim⁶ czyli w szczególności mając \hat{A} możemy też znaleźć $\{|a_i\rangle\}$ robiąc rozkład własny.

Crash course z notacji Diraca:

ket:

$$|a\rangle = \begin{bmatrix} a_1 \\ a_2 \\ \vdots \\ a_n \end{bmatrix} = \mathbf{v}$$

bra:

$$\langle a|=|a\rangle^{\dagger}=\left[a_{1},a_{2},\cdots,a_{n}\right]^{*}=\mathbf{v}^{\dagger}$$

 $^{^6 {\}rm Operator~hermitowski}$ - $A^\dagger = A$

Czyli jak je połączymy dostajemy braket:

$$\langle a|b \rangle = \begin{bmatrix} a_1, a_2, \cdots, a_n \end{bmatrix}^* \cdot \begin{bmatrix} b_1 \\ b_2 \\ \vdots \\ b_n \end{bmatrix} = \mathbf{v} \cdot \mathbf{v}^* = liczba^7$$

Zaś z kolei jak pomnożymy w odwrotnej koleności mamy ketbra:

$$|a\rangle\langle b| = \begin{bmatrix} a_1 \\ a_2 \\ \vdots \\ a_n \end{bmatrix} \cdot [a_1, a_2, \cdots, a_n]^* = M \in M(\mathcal{C})_n^n$$

co rozumiemy też jako operator rzutowy.

Obserwable jest wygodniej liczyć jako wartości oczekiwane z jakichś rozkłądów prawdopodobieństw:

$$\langle A \rangle = \sum_{i} p_{i} a_{i} = \sum_{i} |\langle a_{i} | \Psi \rangle|^{2} \cdot a_{i}$$

Gdzie wiemy, że człon $|\langle a_i | \Psi \rangle|^2$ możemy rozpisać jako:

$$\left|\left\langle a_i \middle| \Psi \right\rangle\right|^2 = \left|\left\langle \Psi \middle| a_i \right\rangle\right|^2 = \left\langle \Psi \middle| a_i \right\rangle \left\langle a_i \middle| \Psi \right\rangle = \left\langle \Psi \middle| a_i \right\rangle \left\langle a_i \middle| \Psi \right\rangle$$

W związku z tym możemy dalej rozpisać $\langle A \rangle$ jako:

$$\langle A \rangle = \langle \Psi | \sum_{i} a_{i} | a_{i} \rangle \langle a_{i} | \Psi \rangle = {}^{8} \langle \Psi | \hat{A} | \Psi \rangle$$

⁷Iloczyn skalarny

 $^{^{8}\}sum_{i}a_{i}\left|a_{i}\right\rangle\!\langle a_{i}|=\hat{A}$

Lecture 3

Ewolucja stanów kwantowych i Hamiltonian

3.1 Ewolucja stanów kwantowych

Będziemy brać teraz pod uwagę tylko **układy izolowane!** Tutaj rozumiemy, że Układ izolowany - układ który nie oddziaływuje z otoczeniem i brak pomiarów.

Formalnie napiszemy, że (póki co bez żadnych założeń) $|\Psi(0)\rangle$ - stan w chwili początkowej, $|\Psi(t)\rangle$ - stan po czasie. Teraz chcemy wiedzieć, jaki będzie $|\Psi(t)\rangle$? Otóż:

$$|\Psi(0)\rangle = (U)(t)[|\Psi(0)\rangle]$$

Tj. tak jak w mechanice klasycznej - założymy, że nasza ewolucja w czasie jest odwracalna. Wynika z tego, że

 stany rozróżnialne¹ muszą pozostać rozróżnialne. Możemy na to patrzeć jako na zachowanie informacji.

$$\langle \Psi(0)|\Psi(0)\rangle = 0, \quad \langle \Psi(t)|\Psi(t)\rangle = 0$$

• Stopień rozróżnialności tych stanów zależeć będzie od ich iloczynu skalarnego. Chcemy, żeby pozostał on stały

$$\implies \langle \Psi(0) | \Psi(0) \rangle = \langle \Psi(t) | \Psi(t) \rangle$$

Fakt: U(t) jest liniowe.

Sprawdźmy go. Także rozważmy

$$|\xi\rangle = U(t)[a|\Psi(0)\rangle + b|\Psi(0)\rangle] - aU(t)[|\Psi(0)\rangle] - bU(t)[|\Psi(0)\rangle]$$

Teraz obliczmy:

$$\begin{aligned} \langle \xi | \xi \rangle &= (U(t)[a \, | \Psi(0) \rangle + b \, | \Psi(0) \rangle])^{\dagger} (U(t)[a \, | \Psi(0) \rangle + b \, | \Psi(0) \rangle] - aU(t)[|\Psi(0) \rangle] - bU(t)[|\Psi(0) \rangle]) \\ &- (aU(t)[|\Psi(0) \rangle])^{\dagger} (-||-) \\ &- (aU(t)[|\Psi(0) \rangle])^{\dagger} (-||-) \end{aligned}$$

Czyli $(U(t)|\Psi\rangle)^{\dagger}(U(t)|\Psi\rangle) = \langle\Psi|\Psi\rangle = 0$, bo można 'usunąć' wszystkie U(t). Wynika z tego, że U(t) jest liniowe.

Wnioski: U(t) jest liniowa (w skończenie wymiarowych przestrzeniach reprezentowanych przez macierz²) i zachowuje iloczyn skalarny.

$$\implies |\Psi(0)\rangle = U(t) \cdot |\Psi(0)\rangle$$

¹Ortogonalne

 $^{^{2}}$ Bo $(AB)^{\dagger} = A^{\dagger}B^{\dagger}$

Teraz ciągnąc to rozumowanie dalej:

$$\forall_{|\Psi(0)\rangle,|\varphi(0)\rangle} = \langle \Psi(0)|\varphi(0)\rangle = \langle \Psi(0)|U^{\dagger}(t)U(t)|\varphi(0)\rangle = \langle \Psi(0)|\varphi(0)\rangle$$

Wynikać z tego będzie, że $U(t)^{\dagger}U(t)=1$. Wiedząc, że pracujemy w skończenie wymiarowej przestrzeni wnioskujemy, że U(t) jest **Unitarne**. Oznacza to też, że $U^{-1}(t)=U(t)^{\dagger}$. Teraz fizycznym argumentem, że $U^{-1}(t)$ istnieje będzie to, że powinno być $U^{-1}(t)=U(-t)$.

Idziemy dalej. Wiemy, że U(t=0)=1. Rozważmy pierwsze (liniowe) rozwinięcie U(t) w czasie:

$$U(dt) = \mathbb{1} + \left(-\frac{i}{\hbar}H\,\mathrm{d}t + O(\mathrm{d}t^2)\right)$$

$$1 = U(\mathrm{d}t)^{\dagger}U(\mathrm{d}t) = \left(\mathbb{1} + \frac{i}{\hbar}H^{\dagger}\,\mathrm{d}t + O(\mathrm{d}t^2)\right)\left(\mathbb{1} - \frac{i}{\hbar}H^{\dagger}\,\mathrm{d}t + O(\mathrm{d}t^2)\right) = \mathbb{1} + \frac{i}{\hbar}(H^{\dagger} - H)\,\mathrm{d}t + O(\mathrm{d}t^2)$$

Czyli widzimy, że $H^{\dagger}=H$ - jest Hermitowskie.

$$|\Psi(\mathrm{d}t)\rangle = U(\mathrm{d}t) |\Psi(0)\rangle = |\Psi(0)\rangle - \frac{i}{\hbar} H \, \mathrm{d}t \, |\Psi(0)\rangle + O(\mathrm{d}t^2) = |\Psi(0)\rangle + \frac{\mathrm{d}|\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} \bigg|_{t=0} + \mathcal{O}(\mathrm{d}t^2)$$

$$\frac{\mathrm{d}|\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} \bigg|_{t=0} = -\frac{i}{\hbar} H \, |\Psi(0)\rangle \implies i\hbar \frac{\mathrm{d}|\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} \bigg|_{t=0} = H \, |\Psi(0)\rangle$$

Ale zamiast pisać $|\Psi(\mathrm{d}t)\rangle = U(\mathrm{d}t) |\Psi(0)\rangle$ można ogólniej powiedzieć: $|\Psi(t+\mathrm{d}t)\rangle = U(\mathrm{d}t) |\Psi(t)\rangle$. Dostajemy: Przepisz ze zdjęcia

3.2 Argument za naturą fizyczną H

Rozważmy obserwable A i jej wartość oczekiwaną na stanie $|\Psi(t)\rangle$. Wtedy:

$$\langle A \rangle_t = \langle \Psi(t) | A | \Psi(t) \rangle$$

$$\begin{split} \frac{\mathrm{d} \left\langle A \right\rangle_t}{\mathrm{d}t} &= \frac{\mathrm{d} \left\langle \Psi(t) \right|}{\mathrm{d}t} A \left| \Psi(t) \right\rangle + \left\langle \Psi(t) |A| \Psi(t) \right\rangle = \frac{i}{\hbar} \left\langle \Psi(t) |H \cdot A - A \cdot H| \Psi(t) \right\rangle \\ &= \frac{i}{\hbar} \left\langle \Psi(t) |[H,A]| \Psi(t) \right\rangle = -\frac{i}{\hbar} \left\langle \Psi(t) |[A,H]| \Psi(t) \right\rangle \end{split}$$

Jeśli wybierzemy $A=H \implies \frac{\mathrm{d}\langle H \rangle}{\mathrm{d}t}=0$ czyli H jest związany z wielkością fizyczną zachowaną w czasie ewolucji \implies w pierwsza myśl, że ma coś wspólnego z energią.

Analogia z Mechaniką Klasyczną

$$A(q, p), \quad \frac{\mathrm{d}A}{\mathrm{d}t} = \{A, H\} = \sum_{i} \frac{\mathrm{d}A}{\mathrm{d}q_{i}} \frac{\mathrm{d}H}{\mathrm{d}p_{i}} - \frac{\mathrm{d}A}{\mathrm{d}p_{i}} \frac{\mathrm{d}H}{\mathrm{d}q_{i}}$$

Formalna recepta wiążąca mechanikę klasyczną z kwantową:

$$\{\cdot,\cdot\} \to = -\frac{i}{\hbar}[\cdot,\cdot]$$

. Jest to dodatkowy argument na to, że H ma coś wspólnego z energią.

To teraz dochodzimy do równań:

$$\frac{\mathrm{d} |\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} = -\frac{i}{\hbar} H |\Psi(t)\rangle \implies |\Psi(t)\rangle = U(t) |\Psi(t)\rangle = U(t$$

Gdzie $U(t) = e^{-\frac{i}{\hbar}H \cdot t}$ Gdzie wreszcie piszemy, że H - Hamiltonian.

Wyznaczenie ewolucji stanu w praktyce 3.3

Mamy H, robimy jego rozkład własny, tj. $H=\sum_k E_k{}^3\,|E_k\rangle\!\langle E_k|.$ $H\,|E_k\rangle=E_k\,|E_k\rangle$

 $|\Psi(0)\rangle = |E_k\rangle$, stan o dobrze określonej energii

$$|\Psi(t)\rangle = e^{-\frac{i}{\hbar}H\cdot t} |E_k\rangle = e^{-\frac{i}{\hbar}E_k\cdot t} |E_k\rangle$$

Czyli energia stanu o dobrze określonej energii zmienia tylko globalną fazę, czyli fizycznie stan się nie zmienia.

Ogólnie jeśli mamy dowolny stan poczatkowy $|\Psi(0)\rangle$, to możemy go rozłożyć w bazie $\{|E_k\rangle\}$. W takim razie widzimy, że zajdzie:

$$|\Psi(0)\rangle = \sum_k c_k^4 |E_k\rangle$$
, z liniowości $|\Psi(t)\rangle = \sum_k c_k U(t) |E_k\rangle = \sum_k c_k e^{-\frac{i}{\hbar}E_k \cdot t} |E_k\rangle$

 $|\Psi(0)\rangle = \sum_k c_k^4 |E_k\rangle$, z liniowości $|\Psi(t)\rangle = \sum_k c_k U(t) |E_k\rangle = \sum_k c_k e^{-\frac{i}{\hbar}E_k \cdot t} |E_k\rangle$ **Uogólnienie** W modelach gdy H zależy jawnie od czasu (czyli de facto bierzemy układ izolowany) możemy te układy wciąż opisywać jakby były izolowane, ale musimy dopuścić H=H(t). Wtedy jedyna zmiana jaka się pojawia, to:

$$\frac{\mathrm{d} |\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} = -\frac{i}{\hbar} H(t) |\Psi(t)\rangle t \implies U(t) \approx e^{-\frac{i}{\hbar}(t-\Delta t)\Delta t} \dots e^{-\frac{i}{\hbar}(\Delta t)\Delta t} e^{-\frac{i}{\hbar}(0)\Delta t}$$

$$U(t) \approx \begin{cases} U(t) = e^{-\frac{i}{\hbar} \int_0^t H(t) \mathrm{d}t}, & \text{jeśli H(t) komutują ze sobą w różnych chwilach czasu} \\ U(t) = \tau^5 \Big[e^{-\frac{i}{\hbar} \int_0^t H(t) \mathrm{d}t}, \Big] \end{cases}$$

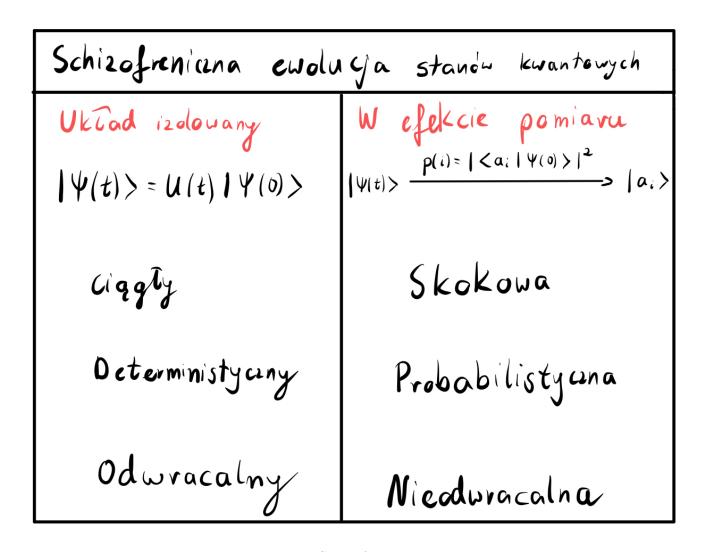
³Wartości własne (energie)

 $^{^4}c_k = \langle E_k | \Psi(0) \rangle$

Lecture 4

Równanie Schrodingera (na koszulkach)

4.1 Schizofreniczna Ewolucja



Rysunek 4.1: Schizofreniczna Ewolucja

4.2 Kwantowy Efekt Zenona (z Elei)

Formułował wiele paradoksów - miał dobrą intuicję. Jeden z bardziej znanych - **paradoks strzały** $Paradoks\ strzały$ - Skoro strzała w każdej chwili spoczywa, to ruch jest niemożliwy. Rozważmy układ kwantowy, którego ewolucja jest opisana Hamiltonianem \mathcal{H} .

- Stan poczatkowy $|\Psi(0)\rangle$ nie będzie stanem własnym \mathcal{H} (żeby ewoluował nietrywialnie).
- Wtedy ewolucja po czasie t: $|\Psi(t)\rangle = e^{-\frac{i\mathcal{H}t}{\hbar}} |\Psi(0)\rangle$ i sprawdzamy, czy układ wciąż jest w stanie $|\Psi(0)\rangle^{-1}$
- Prawdopodobieństwo, że stan pozostał niezmieniony: $p(t) = |\langle \Psi(0)|\Psi(t)\rangle|^2 = \langle \Psi(0)|\Psi(t)\rangle \langle \Psi(t)|\Psi(0)\rangle = \langle \Psi(0)|e^{-\frac{i\mathcal{H}t}{\hbar}}|\Psi(0)\rangle = \langle \Psi(0)|e^{\frac{i\mathcal{H}t}{\hbar}}|\Psi(0)\rangle$ Wtedy po rozwinięciu dla małych t^2 :

$$\begin{split} p(t) &= 1 + t \cdot \left[\left\langle \Psi(0) | -\frac{i\mathcal{H}}{\hbar} | \Psi(0) \right\rangle \left\langle \Psi(0) | \Psi(0) \right\rangle + \left\langle \Psi(0) | \Psi(0) \right\rangle \left\langle \Psi(0) | \frac{i\mathcal{H}}{\hbar} | \Psi(0) \right\rangle \right] + \\ &- t^2 \cdot \left[\left\langle \Psi(0) | \frac{\mathcal{H}^2}{\hbar^2} | \Psi(0) \right\rangle \left\langle \Psi(0) | \Psi(0) \right\rangle + \frac{1}{2} \left\langle \Psi(0) | \Psi(0) \right\rangle \left\langle \Psi(0) | \frac{\mathcal{H}^2}{\hbar^2} | \Psi(0) \right\rangle - \left\langle \Psi(0) | \frac{\mathcal{H}}{\hbar} | \Psi(0) \right\rangle \left\langle \Psi(0) | \frac{\mathcal{H}}{\hbar} | \Psi(0) \right\rangle \right] \\ &= 1 + \frac{t^2}{\hbar^2} \underbrace{\left(\left\langle \Psi(0) | \mathcal{H}^2 | \Psi(0) \right\rangle - \left\langle \Psi(0) | \mathcal{H} | \Psi(0) \right\rangle^2 \right)}_{\Delta^2 \mathcal{H}^3} + \mathcal{O}(t^3) \end{split}$$

Czyli wyobrażamy sobie, że mierzymy stan coraz częściej, czyli n razy co czas $\frac{t}{n}$, pytamy jakie jesť prawdopodobieństwo , że we wszystkich npomiarach okaże się, że stan pozostaje $|\Psi(0)\rangle$

- Czyli finalnie to prawdopodobieństwo, to: $p_n = \left(|\langle \Psi(0) | \Psi(t) \rangle|^2 \right)^n = \left[1 \frac{\Delta^2 \mathcal{H}}{\hbar^2} (\frac{t}{n})^2 + \mathcal{O}(t^3) \right]^n$ $p_n \overset{n \to \infty}{\approx} 1 - \frac{\Delta^2 \mathcal{H} t^2}{\hbar^2} \cdot \frac{1}{n} \mathcal{O}\left(\frac{1}{n^2}\right) \overset{n \to \infty}{\approx} 1$
- Rozumiemy to tak, że bardzo częsty pomiar 'zamraża' ewolucję stanu.

Równanie Schrodingera (na koszulkach) 4.3

Nierelatywistyczna, punktowa cząstka kwantowa mogąca się poruszać w przestzeni. Dla uproszczenia myślimy na razie o 1D.

Jeśli przestrzeń byłaby fundamentalnie zdyskretyzowana, tj. $x_i^4 \in \{\dots, -2\Delta, -\Delta, 0, \Delta, 2\Delta, \dots\}$ $|x_i\rangle$ - stany położeniowe (rozróżnialne) reprezentujące, że cząstka znajduje się w punkcie x_i . Ogólny stan: $|\Psi\rangle = \sum_i \Psi_i |x_i\rangle$, $\sum_i |\Psi_i|^2 = 1$, $\langle x_i | x_j \rangle = \delta_{ij}$

Wygodnie jest rozważyć granicę ciągłą:

$$|\Psi\rangle = \int \mathrm{d}x \, \Psi(x) \, |x\rangle$$

Gdzie $\left|\Psi(x)\right|^2$ - gęstość prawdopodobieństwa znalezienia cząstki w punkcie x.

Skoro chcemy, żeby $\langle \Psi | \Psi \rangle = 1^{(i)} \implies \int dx |\Psi(x)|^2 = 1^{(ii)}$. Czyli:

 $\langle \Psi | \Psi \rangle \; = \; \int \mathrm{d}x \; \Psi^*(x) \; \langle x | \int \mathrm{d}x \; \Psi(x') \; | x' \rangle \quad \Longrightarrow \quad \int \mathrm{d}x \; \mathrm{d}x' \; \Psi^*(x) \Psi(x) \; \langle x | x' \rangle \; \stackrel{(i), (ii)}{\Longrightarrow} \; \langle x | x' \rangle \; = \; \delta(x - x')^5.$ Funkcja falowa - funkcja gęstości prawdopodobieństwa $\Psi(x)$ o amplitudzie $|\Psi(x)|^2$. Jest ona reprezentacją położeniową stanu $|\Psi\rangle$

Zauważmy: $|Psi\rangle = \int dx \Psi |x\rangle, |\varphi\rangle = \int dx' \varphi(x') |x'\rangle$

$$\langle \Psi | \varphi \rangle = \int dx \, dx' \, \Psi^*(x) \varphi(x') \underbrace{\langle x | x' \rangle}_{\delta(x-x')} = \int dx \, \Psi^*(x) \varphi(x)$$

 $^{^{1}}$ Czyli wykonujemy pomiar w bazie ortonormalnej, której jednym z wektorów jest $|\Psi(0)\rangle$

 $^{^{2}}e^{x} \approx 1 + x + \frac{x^{2}}{2} + \mathcal{O}(x^{3})$

 $^{^3}$ Stan ewoluuje 'tym szybciej' im ma większą ma wariancję ${\mathcal H}$

⁴Dopuszczalne położenia

⁵Czyli o $|x\rangle$ można myśleć jako o pewnej bazie ortogonalnej, ale nie unormowanej, bo $\langle x|x\rangle=\infty$

Możemy teraz zdefiniować operator (Obserwabla Położenia):

$$\hat{x} = \int dx \, x \, |x\rangle\langle x|, \quad \hat{x} \, |x\rangle - \int dx' \, x' \, |x'\rangle\langle x'| \, |x\rangle = x \, |x\rangle$$

Teraz zauważmy, że warunkiem zupełności bazy będą: (Fakt) $\underbrace{\int \mathrm{d}x \, |x\rangle\!\langle x|}_C = \mathbb{1}$

(Dowód) Weźmy dwa dowolne $|x'\rangle, |x''\rangle$

$$\langle x'|C|x''\rangle = \int dx \,\langle x'|x\rangle \underbrace{\langle x|x''\rangle}_{\delta(x-x'')} = \langle x'|x''\rangle = \langle x'|\mathbb{1}|x''\rangle \implies C = 1 \quad \Box$$

Czyli:

$$|\Psi\rangle = \int \mathrm{d}x' \, \Psi x' \, |x'\rangle \implies \Psi(x) = \langle x | \Psi \rangle$$

Pamiętamy, że $i\hbar \frac{\mathrm{d}|\Psi(t)\rangle}{\mathrm{d}t} = \mathcal{H}\,|\Psi(t)\rangle$. Teraz żeby napisać $\,\mathcal{H}\,$ kwantowo potrzebujemy \hat{p}

$$\mathcal{H} = \frac{p^2}{2m} + V(x)$$
 kwantowo $\rightarrow \hat{\mathcal{H}} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x})$

Operator Pędu:

Intuicja falowa (świetlna), fale płaskie (stany o dobrze określonej energii i pędzie)

$$\Psi(x,t) \sim e^{i(kx-\omega t)}$$

Hipoteza Plancka/ De Broigle'a $E=\hbar\omega,\,p=\frac{\hbar}{\lambda}=\hbar\cdot k$ żeby $\hat{p}\Psi(x,t)=p\Psi(x,t)=\hbar k\Psi(x,t)$ trzeba wziąć $\hat{p}=\frac{\hbar}{i}$

Lecture 5

Równanie Schrödingera, propagator i całki po trajektoriach et al.

5.1 Powtórka z poprzedniego wykładu

5.1.1 Reprezentacja położeniowa a pędowa

W reprezentacji położeniowej:

$$\hat{x}\left|x\right\rangle = x\left|x\right\rangle, \quad \hat{x}\left|\Psi\right\rangle = \hat{x}\int\mathrm{d}x\,\Psi(x)\left|x\right\rangle = \int\mathrm{d}x\,\Psi(x)\hat{x}\left|x\right\rangle = \int\mathrm{d}x\,\underbrace{\Psi(x)x}_{1}\left|x\right\rangle$$

Czyli widzimy, że zachodzi $|\Psi\rangle \stackrel{\hat{x}}{\to} \hat{x}\, |\Psi\rangle \equiv \Psi(x) \to x\cdot |\Psi\rangle$ Zachodzi również:

- $\{\cdot,\cdot\} \rightarrow -\frac{i}{\hbar}[\cdot,\cdot]$
- $[\hat{x},\hat{p}]=i\hbar\cdot\mathbb{1}$
- $[\hat{x},\hat{p}]|\Psi\rangle=i\hbar|\Psi\rangle$ w reprezentacji położeniowej.
- $(x \cdot \hat{p} \hat{p} \cdot x)\Psi(x) = i\hbar\Psi(x)$ $x\underbrace{\hat{p}[\Psi(x)]}_{2} - \hat{p}[x \cdot \Psi(x)] = i\hbar\Psi(x)$

5.2 Równanie Schrödingera

Równanie Schrödingera

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \Psi(x) + V(x)\Psi(x,t)$$
 (5.1)

¹Efektywne działanie \hat{x} w reprezentacji położeniowej

 $^{^2}$ Działanie \hat{p} w reprezentacji położeniowej

Wiemy, że ogólnie ewolucję liczymy:

$$|\Psi(t)\rangle = \sum_{k} \langle E_{k} | \Psi(0) \rangle e^{-\frac{iE_{k}t}{\hbar}} | E_{k} \rangle$$
$$\langle x | \Psi(x) \rangle = \sum_{k} e^{-\frac{iE_{k}t}{\hbar}} \langle E_{k} | \Psi(0) \rangle \langle x | E_{k} \rangle$$
$$\Psi(x) = \sum_{k} \langle E_{k} | \Psi(0) \rangle e^{-\frac{iE_{k}t}{\hbar}} \underbrace{\phi_{E_{k}}(x)}_{3}$$

Czyli wystarczy zmienić $\phi_{E_k}(x)$ i E_k , żeby znaleźć ewolucję $\hat{\mathcal{H}}[\phi_{E_k}(x)] = E_k \phi_{E_k}(x)$ co daje nam:

Równanie Schrödingera bez czasu

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + V(x) \right] \phi_{E_k}(x) = E_k \phi_{E_k}(x)$$
 (5.2)

Ta niezależna od czasu reprezentacja równania schrödingera de facto jest problemem szukania stanów własnych Hamiltonianu. Czyli rozwiązując ewolucję Hamiltonianu w czasie najpierw rozwiązujemy problem znajdywania stanów, a dopiero potem szukamy jego ewolucji czasowej, tj zgodnie z równaniem (5.1).

5.2.1 Cząstka swobodna

Gdzie dla cząstki swobodnej wygląda to tak, że V(x) = 0:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\mathrm{d}^2}{\mathrm{d}x^2}\Psi(x) = E\Psi(x)$$
$$\frac{\mathrm{d}^2}{\mathrm{d}x^2}\Psi(x) = -\frac{2mE}{\hbar^2}\Psi(x)$$

Gdzie rozwiązania to kombinacje liniowe $e^{\pm i\frac{2mE}{\hbar^2}}$ tj. Fale płaskie będące jednocześnie stanami własnymi \hat{p}

$$\implies \hat{p}e^{ipx/\hbar} = \frac{\hbar}{i}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x}e^{ipx/\hbar} = p \cdot e^{ipx/\hbar}$$

Czyli będziemy rozkładać na stany własne w reprezentacji pędowej:

$$\Psi_p(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{ipx/\hbar}, \quad p = \pm \sqrt{2mE}$$

Wtedy widzimy, że ewolucja prosta:

$$\Psi_p(x,t) = \Psi_p(x)e^{-\frac{iEt}{\hbar}} = \Psi_p(x)e^{-\frac{ip^2t}{2m\hbar}}$$

Czyli ewolucja ogólnego stanu:

$$\Psi(x,t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} \int dp \underbrace{\langle p|\Psi(0)\rangle}_{4} \cdot e^{-\frac{ipx}{\hbar} - \frac{ip^{2}t}{2m\hbar}}$$

5.3 Historia rozwoju Mechaniki Kwantowej

Były dwie szkoły Falenicka i Otwocka Heisenberga i Schrödingera:

³Funkcja falowa stanu własnego $\hat{\mathcal{H}}$ (stan stacjonarny)

⁴Rozkład na stany własne pędu= $\tilde{\Psi}(p,0)$ - reprezentacja pędowa

- Schrödinger Mechanika falowa opis poprzez funkcje falowe.
- Heisenberg Mechanika Macierzowa, opis poprzez obserwable

5.4 Obraz Schrödingera i obraz Heisenberga

Obraz Schrödingera:

 $|\Psi\rangle=U(t)\,|\Psi(0)\rangle$, $U(t)=e^{-\frac{i\mathcal{H}t}{\hbar}}$. Jeśli liczymy wartość oczekiwaną obserwabli w czasie t: $\langle A\rangle_t=\langle \Psi(t)|\hat{A}|\Psi(t)\rangle=\langle \Psi(0)|U^\dagger(t)\hat{A}U(t)|\Psi(0)\rangle$

Możemy jednak spojrzeć na to jak na sytuację, gdzie stan układu nam się nie zmienia, a zmieniają się obserwable. Daje nam to:

Obraz Heisenberga:

$$\left|\Psi^{(H)}(t)\right\rangle = \left|\Psi(0)\right\rangle, \quad \hat{A}^{(H)} := U^{\dagger}(t)\hat{A}U(t), \quad \left\langle A\right\rangle_t = \left\langle \Psi(0)|A^{(H)}(t)|\Psi(0)\right\rangle$$

Ewolucja obserwabli jest opisana przez równanie Heisenberga:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\hat{A}^{(H)}(t) = \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}U^{\dagger}(t)\right)\hat{A}U(t) + U^{\dagger}(t)\hat{(}A)\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}U(t) = \frac{i}{\hbar}\Big[U^{\dagger}(t)\hat{\mathcal{H}}\hat{A}U(t) - U^{\dagger}\hat{A}\hat{\mathcal{H}}U(t)\Big] = \frac{i}{\hbar}\Big[\hat{\mathcal{H}}\hat{A}^{(H)} - \hat{A}^{(H)}\hat{\mathcal{H}}\Big]$$

Czyli finalnie dostajemy:

Równanie Heisenberga

$$\frac{\mathrm{d}\hat{A}^{(H)}(t)}{\mathrm{d}t} = \frac{i}{\hbar} \left[\hat{\mathcal{H}}, \hat{A}^{(H)}(t) \right]$$
 (5.3)

5.5 Propagator i całki po trajektoriach

Ewolucja w reprezentacji położeniowej:

$$\frac{\Psi(x,t)}{\langle x|\Psi(t)\rangle} = \sum_{k} e^{-\frac{iE_{k}(t-t_{0})}{\hbar}} \langle E_{k}| \underbrace{\mathbb{1}}_{\int dx_{0}|x_{0}\rangle\langle x_{0}|} |\Psi(t_{0})\rangle \langle x|E_{k}\rangle = \int dx_{0} \sum_{k} e^{-\frac{iE_{k}(t-t_{0})}{\hbar}} \underbrace{\langle E_{k}|x_{o}\rangle}_{\phi_{k}^{*}(x_{0})} \underbrace{\langle x_{0}|\Psi(t_{0})\rangle}_{\phi_{k}(x)} \underbrace{\langle x_{0}|\Psi(t_{0}$$

$$\Psi(x,t) = \int dx_0 \left(\sum_k \phi_k(x) \phi_k^*(x_0) e^{-\frac{iE_k(t-t_0)}{\hbar}} \right) \Psi(x_0, t_0)$$

Propagator

Możemy powiedzieć, że $K(x, t, x_0, t_0)$ to **Propagator**

$$K(x, t, x_0, t_0) = \sum_{k} \phi_k(x) \phi_k^*(x_0) e^{-\frac{iE_k(t - t_0)}{\hbar}}$$

Jak można łatwo zauważyć, propagator kwacze jak kaczka, chodzi jak kaczka, wygląda jak kaczka, więc jest to szukana Funkcja Greena⁵.

Ważna własność propagatora:

$$K(x, t_0, x_0, t_0) = \sum_{k} \phi_k(x) \phi_k^*(x_0)^6 = \delta(x - x_0)$$

Przykład: Propagator cząstki swobodnej

$$K(x, t, x_0, t_0) = \frac{1}{2\pi\hbar} \int dp \, e^{\frac{ipx}{\hbar} - \frac{i(t - t_0)}{2m\hbar}p^2}$$

Co mając w głowie bardzo przyjemną własność matematyczną:

$$\int_{-\infty}^{\infty} dx \, e^{-ax^2 + bx} = \sqrt{\frac{\pi}{a}} e^{\frac{b^2}{4a}} \quad \text{co działa nawet dla liczb zespolonych, gdy} \qquad \text{Re}(a) \ge 0$$

Dostajemy:

$$K(x,t,x_0,t_0) \stackrel{\text{Re}(a)=0^7}{=} \sqrt{\frac{m}{2\pi\hbar|y-y_0|}} e^{\frac{i}{\hbar}\frac{m(x-x_0)^2}{2|t-t_0|}}$$

⁵Oh no... PTSD activated

 $^{^6}$ Pamiętamy, że $\sum_k \phi_k(x) \phi_k^*(x) = \sum_k \left\langle x|E_k\right\rangle \left\langle E_k|x\right\rangle = \left\langle x|\delta(x-x_0)|x_0\right\rangle^7$ W sensie dystrybucyjnym

Spis treści

1		ótka historia fizyki i wstęp do kwantów	2
	1.1	Krótka historia fizyki	
	1.2	Hipoteza Kwantu	
		1.2.1 Ciało Doskonale Czarne	
		1.2.2 Efekt Fotoelektryczny	
		1.2.3 Analiza pól EM	2
	1.3	Skutki skwantowania energii	3
	1.4	Superpozycja	Ę
	1.5	Hipoteza De Broigle'a	7
2	Sta	ny i pomiary kwantowe	8
	2.1	Stany i pomiary kwantowe	8
3	Ewo	olucja stanów kwantowych i Hamiltonian	11
	3.1	Ewolucja stanów kwantowych	11
	3.2	Argument za naturą fizyczną H	
	3.3	Wyznaczenie ewolucji stanu w praktyce	
4	Równanie Schrodingera (na koszulkach)		
	4.1	Schizofreniczna Ewolucja	
	4.2	Kwantowy Efekt Zenona (z Elei)	
	4.3	Równanie Schrodingera (na koszulkach)	
5	Róv	wnanie Schrödingera, propagator i całki po trajektoriach et al.	17
_	5.1	Powtórka z poprzedniego wykładu	
	9	5.1.1 Reprezentacja położeniowa a pędowa	
	5.2	Równanie Schrödingera	
	_	5.2.1 Cząstka swobodna	
	5.3	Historia rozwoju Mechaniki Kwantowej	
	5.4	Obraz Schrödingera i obraz Heisenberga	
	5.5	Propagator i całki po trajektoriach	
A	Dłu	igaśne wyprowadzenia wzorów	26
		Lecture 1	26
	A.2		26
		Lecture 3	26
		Lecture 4	26
		Lecture 5	26

Spis rysunków

1.1	Wykres promieniowania ciała doskonale czarnego	3
1.2	Porównanie hipotezy Plancka z prawem Rayleigha-Jeansa i rozkładem Wiena. Fur-	
	ther reading o 'Katastrofie w nadfiolecie' na Wikipedii o ciele doskonale czarnym	4
1.3	Demonstracja działania płytki półprzepusczalnej	4
1.4	Demonstracja działania płytki światłodzielącej (Beam Splitter)	5
1.5	Schemat konstrukcji Interferometru Macha-Zehndera wraz z podpisem macierzami	
	Jonesa	6
1.6	Schemat konstrukcji Interferometru Macha-Zehndera wraz z podpisem macierzami	
	Jonesa w przypadku zerowej zmiany fazy, tj. w szczególności dla jednego fotonu	6
2.1	Porównanie podejść dopracuj opis	Ω
∠.1	1 orowname podejsc dopracuj opis	Э
4.1	Schizofreniczna Ewolucja	14

Indeks

```
Funkcja falowa, 15
Funkcja Greena, 20
Hipoteza De Broigle'a, 7
indeterminizm, 3
Interferometr Macha-Zehndera, 5
Kwant Energii, 2
Observabl-a, 9
Obserwabla
   Położenia, 16
Pomiary kwantowe, 8
Postulat pomiarowy, 9
Propagator, 20
Rozkład Boltzmanna, 3
Równanie Heisenberga, 19
Równanie Schrödingera, 17
   bez czasu, 18
Stan
   fotonu, 5
   kwantowy, 8
stała Plancka, 2
Superpozycja, 6
Teoria parametrów ukrytych, 3
Układ izolowany, 11
Zasada
   superpozycji, 8
```

Załączniki

Dodatek A

Długaśne wyprowadzenia wzorów

Dopisz komendy na to

A.1 Lecture 1

A.2 Lecture 2

A.3 Lecture 3

Wklej zdjęcie notatek Tomka, lub przepisz. Idc, zrób coś

A.4 Lecture 4

A.5 Lecture 5