

BÖLÜM 2

KUANTUM MEKANİĞİNİN TEMELLERİ

HARMONİK OSİLATÖR

Bu bölümde Q.M.'nin temel postülatları harmonik osilatör örneği ile illüstre edilerek ortaya konulacaktır.

II.2. Q.M.'nin ilk postülatı :

- I. Ölçümü kural ile belirlenmiş fiziksel bir gözlenebilir, lineer bir uzayda lineer bir operatör ile temsil edilir. Bir fiziksel sistemin matematiksel görüntüsü, bir lineer skaler çarpım uzayı $\mathcal{H}$ içerisindeki bir operatör $\hat{O}$ cinsindendir. Cebir bazı fiziksel nicelikler tarafından üretilir ve çarpım cebirsel bağıntılar ile tanımlanır.

- I. alrışının tanımlanması için 1D'lu harmonik osilatör örneğini kullanacağız. 1D'lu H.O. matematiksel görüntüsü aşağıdaki Hermityen operatörlerle üretilen operatörlerin cebri olan fiziksel sistem olarak tanımlanabilir:

H : Gözlenebilir enerji.

P : " momentum.

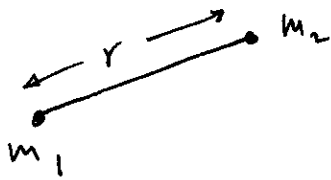
Q : " konum.

Bu op.'ler tarafından sağlanan cebirsel bağıntılar

$$[P, Q] \equiv PQ - QP = \frac{\hbar}{i} I$$

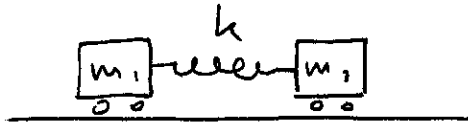
$$H = \frac{P^2}{2\mu} + \frac{1}{2} m \omega^2 Q^2$$

Klasik Harmonik Salınımı:



$$F = -k(r - r_0) = -kx$$

$$V = +\frac{1}{2}kx^2, \quad E_k = \frac{1}{2\mu}p^2$$



$$\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}, \quad p = \mu \frac{dx}{dt}, \quad \omega = \sqrt{\frac{k}{\mu}}$$

$$E = \frac{1}{2\mu}p^2 + \frac{1}{2}\mu\omega^2 x^2$$

(reel sayılar) $px - xp = 0$

Oysa, $AB - BA \neq 0$ (genelde) A, B operatörler.

Heisenberg, Born, Jordan enerjinin belirli değerli bir sist. olması için Momentum ve konum'un şu matrisler ile verilmesi sonucuna vardılar.

$$P = -i\sqrt{\frac{\mu\hbar\omega}{2}} \begin{bmatrix} 0 & \sqrt{1} & 0 & \dots \\ -\sqrt{1} & 0 & \sqrt{2} & \dots \\ 0 & -\sqrt{2} & 0 & \dots \\ 0 & 0 & -\sqrt{3} & \dots \\ \vdots & \vdots & \vdots & \ddots \end{bmatrix}$$

Schrödinger Ansatz

$$p = \frac{\hbar}{i} \frac{\partial}{\partial x}$$

$$Q = \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} \begin{bmatrix} 0 & \sqrt{1} & 0 & \dots \\ \sqrt{1} & 0 & \sqrt{2} & \dots \\ 0 & \sqrt{2} & 0 & \dots \\ 0 & 0 & \sqrt{3} & \dots \\ \vdots & \vdots & \vdots & \ddots \end{bmatrix}$$

for the realizations.

II.3. Harmonik Osilatör Cebri

Harmonik osilatör cebrinin matematiksel özelliklerini bulmak bu cebirin operatörlerinin $\mathcal{H}$ uzayın vektörlerine nasıl etkinliğini bulmak anlamına gelir. Bunu yapmak için yeni bir operatör tanımlayalım:

$$a = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}} Q + \frac{i}{\sqrt{\mu\omega\hbar}} P \right); a^\dagger = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}} Q - \frac{i}{\sqrt{\mu\omega\hbar}} P \right)$$

○ $N = a^\dagger a$ Hermitel

$$N = \frac{1}{2} \left(\sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}} Q - \frac{i}{\sqrt{\mu\omega\hbar}} P \right) \left(\sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}} Q + \frac{i}{\sqrt{\mu\omega\hbar}} P \right)$$

$$= \frac{1}{\omega\hbar} H - \frac{1}{2} I = a^\dagger a$$

○ $[a, a^\dagger] = a a^\dagger - a^\dagger a = I$

$$H = \hbar\omega a^\dagger a + \frac{\hbar\omega}{2} I = \hbar\omega \left(N + \frac{1}{2} I \right)$$

N 'nin özvektörleri H 'nin özvektörleridir. N 'nin kileri bulmak yeterlidir. $\mathcal{H}$ 'de N 'nin enaz bir özvektörü olsun ve bunun özdeğerini λ ile gösterelim:

$$N \varphi_\lambda = \lambda \varphi_\lambda$$

$[a, a^\dagger] = \mathbb{I}$ 'yi $Na\varphi_\lambda$ 'yi hesaplamak için kullandım: 4

$$\begin{aligned} Na\varphi_\lambda &= (a^\dagger a) a\varphi_\lambda = (aa^\dagger - \mathbb{I}) a\varphi_\lambda \\ &= a(a^\dagger a - \mathbb{I})\varphi_\lambda = a(N - \mathbb{I})\varphi_\lambda \\ &= a(\lambda - 1)\varphi_\lambda = (\lambda - 1)a\varphi_\lambda \end{aligned}$$

$\therefore Na\varphi_\lambda = (\lambda - 1)a\varphi_\lambda$

Öyleki ya $a\varphi_\lambda = 0$ ya da $a\varphi_\lambda$ $\lambda - 1$ özdeğerli N 'nin bir özvektörüdür. Sonuncusunun doğru olduğunu varsayalım

$$\varphi_{\lambda-1} \equiv a\varphi_\lambda.$$

tanımlayabiliriz. Yukandaki hesaplamayı tekrarlarsak,

$$\varphi_{\lambda-2} = aa\varphi_\lambda$$

...

$$\varphi_{\lambda-m} = a^m \varphi_\lambda \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

$\varphi_{\lambda-m} \neq 0$ olanlar, bunlar özdeğeri $\lambda - m$ olan N 'nin

özvektörleridir. Benzer bir şekilde

$$N(a^\dagger \varphi_\lambda) = (\lambda + 1)(a^\dagger \varphi_\lambda)$$

$\therefore \tilde{\varphi}_{\lambda+1} \equiv a^\dagger \varphi_\lambda$ (ya $a^\dagger \varphi_\lambda$ vektör ya da özdeğeri $\lambda + 1$ olan N 'nin özvektörüdür.)

BS K $\tilde{\varphi}_{\lambda+1} \neq 0$ vardır:

İspat: $a^\dagger \varphi_\lambda = 0$ olsun.

$$\Rightarrow \|a^\dagger \varphi_\lambda\| = 0$$

$$\begin{aligned} \|a^\dagger \varphi_\lambda\|^2 &= (a^\dagger \varphi_\lambda, a^\dagger \varphi_\lambda) = (\varphi_\lambda, a a^\dagger \varphi_\lambda) \\ &= (\varphi_\lambda, a^\dagger a \varphi_\lambda) + (\varphi_\lambda, \varphi_\lambda) \\ &= \|a \varphi_\lambda\|^2 + \|\varphi_\lambda\|^2 > 0 \end{aligned}$$

○

$\varphi_\lambda \neq 0$ olduğundan, $\tilde{\varphi}_{\lambda+1}$ özdeğeri $\lambda+1$ olan N 'nin bir özvektörüdür. Bu süreci tekrar ederek sıfırdan farklı ve N 'nin özvektörleri olan $\tilde{\varphi}_{\lambda+n}$ ($n=0,1,2,\dots$) vektörler dizisi elde edilir.

$\varphi_{\lambda-m}$ 'nin sıfır-olanıp-olmadığı durumu tanımlayalım:

$$\begin{aligned} \circ \quad (\varphi_{\lambda-m}, N \varphi_{\lambda-m}) &= (\lambda-m) (\varphi_{\lambda-m}, \varphi_{\lambda-m}) \\ &= (\lambda-m) \|\varphi_{\lambda-m}\|^2 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} (\varphi_{\lambda-m}, a^\dagger a \varphi_{\lambda-m}) &= (\varphi_{\lambda-m}, N \varphi_{\lambda-m}) \\ &= \|a \varphi_{\lambda-m}\|^2 \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \lambda-m = \frac{\|a \varphi_{\lambda-m}\|^2}{\|\varphi_{\lambda-m}\|^2} \geq 0$$

norm daima pozitif $\Rightarrow$

$\left\{ \begin{array}{l} \varphi_{\lambda-m} \text{ özvektörleri dizisi} \\ \text{sonlu bir sayıdan itibaren} \\ \text{sonlanmaktadır. } \checkmark \end{array} \right.$

$$a \phi_0 = 0$$

olacak şekilde bir ϕ_0 vektörü almalıdır. ϕ_0 0 özdeğeri N 'nin bir özfonksiyonu'dur, çünkü;

$$N \phi_0 = a^\dagger a \phi_0 = a^\dagger 0 = 0 = 0 \phi_0.$$

Şimdi de normalize edilmiş özevektörleri tanımlayalım:

$$\phi_0 = \frac{\phi_0}{\|\phi_0\|}$$

$$\phi_1 = C_1 a^\dagger \phi_0$$

$\vdots$

$$\phi_n = C_n (a^\dagger)^n \phi_0 \quad C_n: \text{kompleks sayılar.}$$

ϕ_n : N 'nin n özdeğeri özevektörleridir. ve C_n 'ler ϕ_n 'ler normalize olacak şekilde seçilir.

$$N \phi_n = n \phi_n ; \|\phi_n\| = 1$$

C_n 'lerin hesabı:

$$\phi_{n-1} = C_{n-1} a^{\dagger^{n-1}} \phi_0$$

$$1 = \|\phi_n\|^2 = |C_n|^2 (a^{\dagger^n} \phi_0, a^{\dagger^n} \phi_0)$$

$$a^\dagger \phi_{n-1} = C_{n-1} a^{\dagger^n} \phi_0$$

$$\textcircled{\#} \quad \textcircled{\div} \quad (a^\dagger \phi_{n-1}, a^\dagger \phi_{n-1}) = |C_{n-1}|^2 \underbrace{(a^{\dagger^n} \phi_0, a^{\dagger^n} \phi_0)}_{1/|C_n|^2}$$

$$\text{BS K} \Rightarrow 1 = \frac{|C_n|^2}{|C_{n-1}|^2} (\phi_{n-1}, a a^\dagger \phi_{n-1})$$

$$\begin{aligned}
 1 &= \frac{|C_n|^2}{|C_{n-1}|^2} (\phi_{n-1}, (a^\dagger a + 1) \phi_{n-1}) \\
 &= \frac{|C_n|^2}{|C_{n-1}|^2} (\phi_{n-1}, (N+1) \phi_{n-1}) \\
 &= n \frac{|C_n|^2}{|C_{n-1}|^2} (\phi_{n-1}, \phi_{n-1}) = n \frac{|C_n|^2}{|C_{n-1}|^2}
 \end{aligned}$$

$$n|C_n|^2 = |C_{n-1}|^2$$

$$\bigcirc \quad 1|C_1|^2 = |C_0|^2, \quad 2|C_2|^2 = |C_1|^2, \dots$$

$$C_n = \frac{C_0}{\sqrt{n!}} \quad C_0 = 1 \quad (\phi_0 \text{ normalize})$$

$$a \phi_0 = 0.$$

özelliklerine sahip olan bir $\phi_0 \in \mathcal{H}$ vektörü ile başla, N 'nin özvektörler sist.'ni elde etmek için $a^\dagger$ operatörünü ϕ_0 'a uygula.

$$\bigcirc \quad \phi_n = \frac{1}{\sqrt{n!}} a^{\dagger n} \phi_0$$

bunun özdeğerleri $n=0,1,2,\dots$

⑦ Bu özvektörler normalize olarak bulundu ve her farklı özdeğeri olan Hermitel op.'lerin özvektörleri olduğundan ortogonaldırler de;

$$(\phi_n, \phi_{n'}) = \delta_{nn'}$$

BS K_n: $\mathcal{H}$ içerisinde bir ortonormal sist. oluşturun.

Bu ortonormal sist. üzerinde a ve $a^\dagger$ op.'leri şu bağıntılar ile tanımlanır:

$$a \phi_n = \sqrt{n} \phi_{n-1}$$

$$a^\dagger \phi_n = \sqrt{n+1} \phi_{n+1}$$

a ve $a^\dagger$ 'in fonk.'ları olan H.S. cebirinin tüm elemanları, bu ortonormal sist.'in elemanları üzerinde tanımlanır.

$$\psi = \sum_n \alpha_n \phi_n$$

tüm vektörler kümesini alalım. (α_n : kompleks) toplam yeterince büyük ve sonlu n 'ye kadar. Bu vektörler kümesi ϕ_n vektörleri tarafından gerilen uzay olarak adlandırılan bir lineer uzay oluşturmaktadır. ($\mathcal{H}$ ile göstereceğiz, ya da argümanları birahtırsak Φ ile)

$$\begin{aligned} \text{I. } \psi = \sum_{n=0}^{\infty} \alpha_n \phi_n \text{ 'lerin uzayın } \sum_{n=0}^{\infty} |\alpha_n|^2 < \infty \Rightarrow \mathcal{H} \text{ ile} \\ \text{II } \sum_{n=0}^{\infty} |\alpha_n|^2 (n+1)^p < \infty \Rightarrow \Phi \text{ ile} \end{aligned}$$

göstereceğiz. ($\Phi \subset \mathcal{H}$). Gözlenebilirleri temsil eden bütün operatörler bütün Φ uzayında tanımlanabilir, ama $\mathcal{H}$ 'nin tümü üzerinde tanımlanamaz. Her iki Φ ve $\mathcal{H}$ uzay matematiksel özellikleri bakımından karşılaştırılabilir, Φ fizik için daha uygundur.

$\hat{H}$ enerji operatörünün köşegen matris elemanlarını sbt. ψ_n n değeri için, ϕ_n vektörü arasında hesaplayalım:

$$\hat{H} \phi_n = \hbar \omega \left(N + \frac{1}{2} \right) \phi_n = \hbar \omega \left(n + \frac{1}{2} \right) \phi_n$$

$$\begin{aligned} (\phi_n, \hat{H} \phi_n) &= \hbar \omega (\phi_n, N \phi_n) + \hbar \omega (\phi_n, \frac{1}{2} \phi_n) \\ &= \hbar \omega \left(n + \frac{1}{2} \right) |\phi_n|^2 = \hbar \omega \left(n + \frac{1}{2} \right) \end{aligned}$$

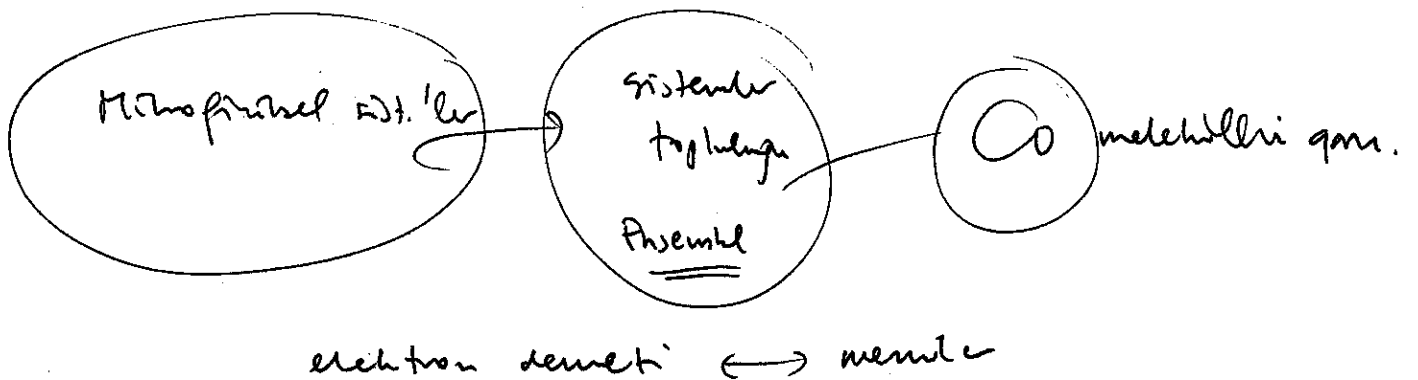
$$E_n = \hbar \omega \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

$\{ E_n \mid n = 0, 1, 2, \dots \}$: harmonik salıncının enerji spektrumu.

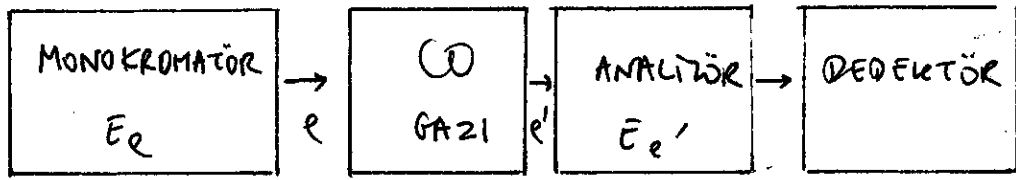
II. 4. DeneySEL Veriler ve Q.M. Gözlenebilirlikler arasındaki ilişki

○ Klasik H.S. : $E = \frac{1}{2} k a^2$, $x(t) = a \sin(\omega t + \theta_0)$

Q.M. H.S. da durum tamamen farklıdır. Birini görmek için mikrofiziksel sist.'le bir benzetme deneyi görörseniz alacağız.



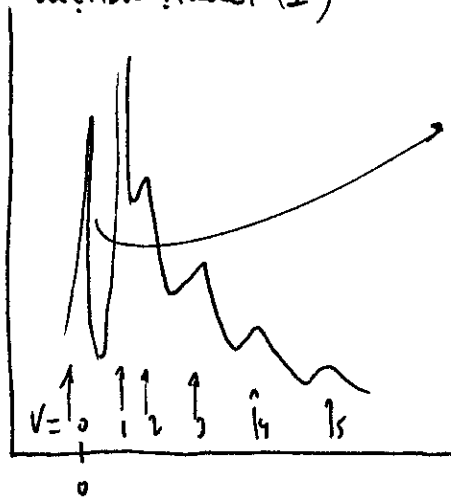
Bu tip deneyler : enerji-kayıp deneyleri denir. (Franch-Hertz 1914)



analizör tarafından belirlenen E_e' enerji değeri ile

Öyle ki $I = f(E)$, $E = E_e - E_e'$ bulunur

Sayılan şiddet (I)



Max. ^{dolu} enerji kaybı : $E_0 = E_e - E_e' = 0$
elastik saçılma

$$E_1 = 0.26 \text{ eV}, E_2 = 2E_1 = 0.52 \text{ eV}$$

$E_0, E_1, E_2, \dots$ Cu için

Sıyılma voltajı (V)
Enerji kaybı.

$$\text{Reneysel } \Delta E = \hbar \omega$$

E_3 —————

E_2 —————

E_1 —————

E_0 —————

↓

ΔE

↑

Enerji düzeyleri kuantalı

$\therefore$

$(\phi_n, \pi \phi_n)$ matris elemanı Q.M. sel ortogonal
mükemmel enerji değeri verilir.

→ Elektronların tamamı elastik saçılma : $\Rightarrow$ tüm sist. ϕ_0 'da (E_0 ile)

→ Tüm elektronlar aynı miktarda enerji kaybederse (deneyde 1 tepe varsa) $V = U_0$ 'da
moleküller topluluğu ϕ_{n_0} durumunda. (E_{n_0} ile) $\Rightarrow$ SAF DURUM.

→ Deneyde enerji kaybı $E_0, E_1, E_2, \dots$ şeklinde görülür $\Rightarrow \pi \times //$

Bu kısım ,

$\phi_0, \phi_1, \dots, \phi_n, \dots$ durumları ve

$w_0, w_1, \dots, w_n, \dots$ relatif olasılıkları ile tanımlanır.

burada w_n 'ler E_n 'ne karşılık gelen P_n (tepe noktası yüksekliği) ile orantılı seçilir.

$$\sum_n w_n = 1 \quad (\text{normallik})$$

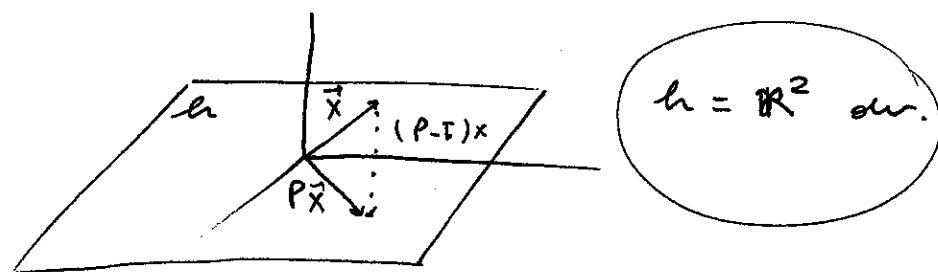
$N_n = w_n N$: E_n : enerji moleküllerinin sayısı.

E_n enerjisini taşıyan elektronun (elektron akımının) safi hızı

[. Tüm $\phi \in \mathcal{X}$ için, $(\phi, W\phi) \geq 0 \Rightarrow$ bir W op. pozitif olarak adlandırılır. Bir P hermitsel operatörün mecahi mecahi $P^2 = P$ ise bir izdüşüm operatörün ya da projektör olarak adlandırılır.

Kolayca görülür ki $\mathcal{L} = \{\phi \in \mathcal{X} : P\phi = \phi\}$ kümesi $\mathcal{L} \subset \mathcal{X}$ altuzaydır; çünkü $\phi, \psi \in \mathcal{L}$ ve $\alpha, \beta \in \mathbb{C} \Rightarrow 0$ zaman, $P(\alpha\phi + \beta\psi) = \alpha P\phi + \beta P\psi = \alpha\phi + \beta\psi$, yani $\mathcal{L}$ bir sayı ile çarpma ve toplama altında kapalıdır. Başka bir şekilde, $\mathcal{L} = \{P\phi; \phi \in \mathcal{X}\}$, ve $\mathcal{L} = P\mathcal{X}$ yazarız.

○ Örnek: $\mathcal{X} = \mathbb{R}^3$ olsun. 3D'ün Euklideen uzay $\mathcal{L}$: xy düzlemini



iki altuzay karşılıklı olarak diktiler. $\mathcal{L}_1, \mathcal{L}_2 \subseteq \mathcal{X}$. Eğer

○ her $\phi \in \mathcal{L}_1$, $\psi \in \mathcal{L}_2$ için $(\phi, \psi) = 0$ yazabiliyorsa.

$\mathcal{L} = \{\phi + \psi : \phi \in \mathcal{L}_1 \text{ ve } \psi \in \mathcal{L}_2\}$ kümesi $\mathcal{L}_1$ ve $\mathcal{L}_2$ 'nin direkt toplamı olarak adlandırılır ve $\mathcal{L} = \mathcal{L}_1 \oplus \mathcal{L}_2$ ile gösterilir.

$$\mathcal{L} = \sum_i \oplus \mathcal{L}_i = \left\{ \sum_i \phi_i \mid \phi_i \in \mathcal{L}_i \right\} \text{ denklemleri}$$

$\mathcal{L}$ altuzayına izdüşüm P projektör verildiğinde $1-P$ 'de bir projektördür

ispat: $P^2 = P$ olduğundan,

$$(I - P)^2 = I - IP - PI + P^2 = I - P - \cancel{(P - P^2)} = I - P$$

$\therefore$: $I - P$ başka bir uzayı belirler $(h^\perp)$: buradaki tüm vektörler
bu değere diktir. Çünkü

$$\phi \in h \text{ ve } \psi \in h^\perp \Rightarrow \phi = P\phi \text{ ve } \psi = (I - P)\psi \text{ dir.}$$

($P^\dagger = P$ ve $P^2 = P$ özelliklerini kullanarak)

$$\begin{aligned} (\phi, \psi) &= (P\phi, (I - P)\psi) = (\phi, P(I - P)\psi) \\ &= (\phi, (P - P^2)\psi) = (\phi, 0\psi) = 0 \end{aligned}$$

Herhangi bir $\psi \in \mathcal{R}$ için,

$$\psi = P\psi + (I - P)\psi$$

yazabileceğimizden, herhangi bir P , $\mathcal{R}$ 'nin ortogonal alt-uzaylara ayrımını verir.

$$\mathcal{R} = h \oplus h^\perp.$$

$\#$ herhangi bir $\phi \in \mathcal{R}$ için $\{\alpha\phi \mid \alpha \in \mathbb{C}\}$ kümesi $\mathcal{R}$ 'nin tek boy-
utlu bir alt uzaydır ve ϕ tarafından gerilen bir uzaydır denir.

$\mathcal{X}$ 'nin bir $\{\phi_r\}$ bazı verilmiş iken, A op.'ünün izi

$$\text{Tr } A \equiv \sum_r (\phi_r, A \phi_r)$$

ile tanımlanır. ⁽¹⁰⁾ seçilen ortonormal bazdan bağımsızdır, 2'ı sonlu olmak zorunda değildir. Genelde, izini aldığımız op. için sonlu olduğunu varsayacağız.

$$\text{Tr } (AB) = \text{Tr } (BA)$$

$$\text{Tr } (A_1 A_2 A_3 \dots A_n) = \text{Tr } (A_2 A_3 \dots A_n A_1)$$

$$\text{Tr } ((A+B)C) = \text{Tr } (AC) + \text{Tr } (BC)$$

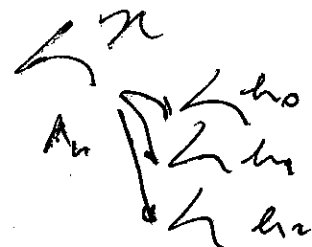
Hamamın salıncığına devam

$$\left\{ \begin{array}{llll} \phi_0 & \text{tarafından gerilen uzay} & h_0 \\ \phi_1 & " & " & h_1 \\ \vdots & & & \\ \phi_n & " & " & h_n \end{array} \right.$$

0 zaman $\mathcal{X}$: $\mathcal{X} = \sum_{n=0}^{\infty} \oplus h_n$. ortogonal toplandı.

Λ_n : ($n=0,1,2,\dots$) h_n uzayları üzerine izah eden izah eden operatörleri olsun. 0 zaman

$$\sum_{n=0}^{\infty} \Lambda_n = I$$



Bu şunu söyler: her $f \in \mathcal{X}$, h_n alt uzaylarındaki $\Lambda_n f$ bileşenlerinin toplamı olarak yazılabilir:

$$f = \sum_{n=0}^{\infty} \Lambda_n f, \text{ bu}$$

$$f = \sum_{n=0}^{\infty} \phi_n (\phi_n, f) = \sum_{n=0}^{\infty} |\phi_n\rangle \langle \phi_n| f \rangle \text{ yazmaya özeleştik.}$$

$\Rightarrow \phi_n$ bir bazdır. O halde $\Lambda_n = |\phi_n\rangle \langle \phi_n|$ olarak

yazılabilir ve

$$I = \sum_{n=0}^{\infty} \underbrace{|\phi_n\rangle \langle \phi_n|}_{\Lambda_n}$$

Bir ϕ birim vektörü tarafından verilen tek-boyutlu bir alt uzayda izlenişim op. 'ü Λ 'yı

$$\Lambda = |\phi\rangle \langle \phi|$$

ile göstereceğiz. H operatörünü, herhangi bir ϕ vektörüne uygular isek,

$$Hf = \sum_{n=0}^{\infty} H |\phi_n\rangle \langle \phi_n| f \rangle = \sum_{n=0}^{\infty} E_n |\phi_n\rangle \langle \phi_n| f \rangle$$

$$H = \sum_{n=0}^{\infty} E_n |\phi_n\rangle \langle \phi_n| = \sum_{n=0}^{\infty} E_n \Lambda_n \quad H' \text{ in spektral gösterimi.}$$

Enerji özdeğerlerini

$$E_n = (\phi_n, H \phi_n)$$

iz ile ifade edelim:

$$E_n = \text{Tr} (H \Lambda_n)$$

İspat :

$$\Lambda_n \phi_\gamma = \begin{cases} \phi_n & n=\gamma \\ 0 & n \neq \gamma \end{cases}$$

$$\text{Tr}(\Lambda) = \sum_\gamma (\phi_\gamma, \Lambda \phi_\gamma) = \sum_\gamma (\phi_\gamma, \phi_\gamma) \delta_{\gamma n} = E_n$$

$\therefore$ Enerjisinin E_n olduğu Λ . osilatörün durumu

ϕ_n yerine $\rightarrow \Lambda_n$ pro). op. ile tanımlanabilir.

Λ_n ve ϕ_n aynı matematiksel nesneleri temsil etmelidir:

$\Lambda_n : \mathcal{L}_n = \Lambda_n \mathcal{L} = \{ \Lambda_n \phi \mid \phi \in \mathcal{L} \}$ alt uzayı.

temsil eder ki ϕ_n tarafından verilen 1D'li alt uzaydır (tek boyutlu alt uzay için (Eray) olarak adlandırılır).

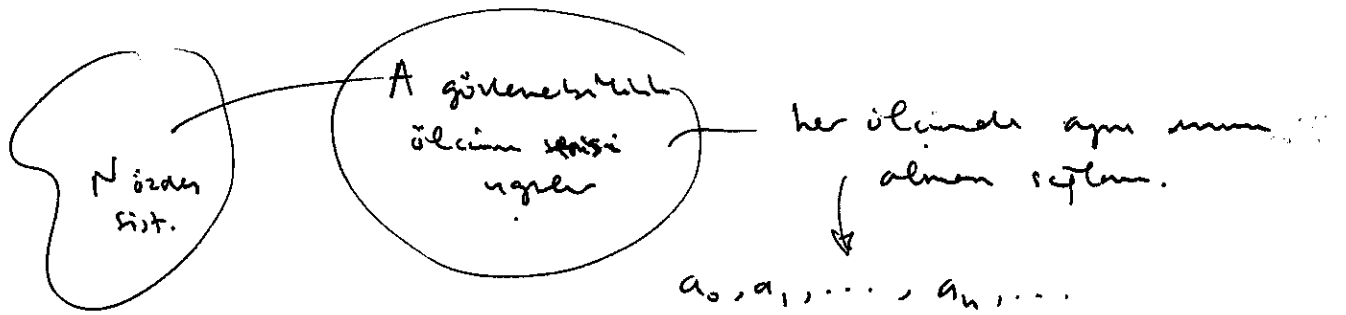
○ $\rightarrow \mathcal{L}_n$ uzayı, birçok normalize vektörler içerir, yani ϕ_n den bir faz çarpanı ile elde edilebilen tüm vektörler

$$0 \leq \alpha \leq 2\pi \quad e^{i\alpha} \text{ gibi.}$$

$\|\phi\|=1$ olan $e^{i\alpha} \phi$ 'lerin kümesi $\rightarrow$ birim için olarak adlandırılır.

⑧ Genel olarak, bir fiziksel sist.'in saf durumu, bir vektör ile değil, tek boyutlu bir alt uzaya bir Λ pro). op. ile temsil edilebileceği varsayılır. Ancak, sadece Λ 'yı değil, herhangi $\phi \in \mathcal{L}$ 'yi BS K bir durum ya da durum vektörü olarak adlandırır.

$E_n = \text{Tr} (H \Lambda_n)$ ile tanımlanan sonuç özeldir, çünkü tek boyutlu Λ_n proj. op. 'ü H 'nin spektral gösterimidir. A 'nın spektral gösteriminde değil, tek boyutlu proj. op. 'ü tarafından tanımlanan bir durumda A gözlemlenirliği ölçütüyle yerel bir durum ortaya çıkar, [yani, $[A, H] \neq 0$]. O zaman Λ durumunda A gözlemlenirliği değeri $\langle A \rangle_\Lambda$, ya da $\langle A \rangle$ ile gösterilir ve A gözlemlenirliğini tanımlayan deneyel kural kullanılarak ölçülmeden belirlenir.



N_n : a_n sonucunu veren ölçüm sayısı. O zaman

$$\langle A \rangle = \sum_n \frac{N_n}{N} a_n \quad (N \rightarrow \infty)$$

deneyel olarak belirlenir.

$\langle A \rangle \leftrightarrow \text{Tr} (A \Lambda)$ simetrik ve bir durum Λ ile verilir.

II', Kuantum Mekaniksel bir sist.'in saf bir durumun tek boyutlu $\mathcal{H}$ alt uzayı üzerindeki bir projeksiyon operatörü Λ ile (ya da tek boyutlu uzay birgizit kenisisi ile) karakterize edilir. $\langle A \rangle$ ortalama değeri (Λ durumunda fiziksel sist. üzerinde yapılan deney ile belirlenmiş) $\text{Tr}(\Lambda A)$ 'ya

$$\langle A \rangle = \text{Tr}(\Lambda A)$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_R$ (A gözlenebilirliğinin beklenen değeri)

ile bağlıdır.

Örnek: Saf bir Λ_n durumunda harmonik salınım için, Λ_1 olsun, H 'nin ölçümüleri daima aynı değeri verir. Sonuç olarak

$$\langle H \rangle = \sum_n \frac{N_n}{N} E_n = \frac{N}{N} E_1$$

Böylece, Λ_1 saf durumunda, E_1 değeri için w_1 olasılığı $w_1 = 1$ 'dir ve bütün diğerleri $w_i = 0$ 'dır.

Saf bir Λ durumu, A gözlenebilirliğinin öz durumu ya da saf öz durumu olarak adlandırılır (eğer bu tek boyutlu $\mathcal{H}$ uzayı A 'nın bir ϕ özvektörü tarafından gerilirse). Böylece Harmonik S.'nin Λ_1 saf durumu H enerjisi gözlenebilirliğinde de bir öz durumu'dur.

Genel olarak, fiziksel bir sist. tek boyutlu uzay tarafında temsil edilen bir saf durumda olabilir ve bazı A gözlenebilirliklerinin ölçümü (bunun durumu bir öz durum değildir!) farklı sonuçlar kümesi $a_1, a_2, \dots, a_n, \dots$ verebilecektir. Bu durum kuantum mekaniğin klasik teörden sıkı bir noktadır.

Karışım: (CO) Moleküllerin enerjisi N defa ölçülür, sonuçları:

$$N_0 = w_0 N \quad \text{ölçüm} \quad E_0 \quad \text{değeri:}$$

$$N_1 = w_1 N \quad \quad \quad E_1 \quad \quad "$$

:

$$N_n = w_n N \quad \quad \quad E_n \quad \quad \quad \text{verebilir.}$$

H enerji operatörünün $\langle H \rangle$ ort. değeri

$$\langle H \rangle = \sum_n W_n \bar{E}_n = \sum_n W_n (\phi_n, H \phi_n)$$

bu karışık durumda H 'nin beklenen değerine eşittir. Bunu bir operatör izi olarak yazmak istiyoruz. Bunu yapmak için pozitif Hermitel bir operatör ortaya koyarız:

$$W = \sum_n W_n \Lambda_n$$

her Λ_n ϕ_n tarafından verilen H 'nin bir ϕ_n öz uzayı üzerinde bir projektör'dür.

$$\text{Tr}(HW) = \sum_Y (\phi_Y, HW \phi_Y) = \sum_Y \sum_n W_n (\phi_Y, H \Lambda_n \phi_Y)$$

$$\Lambda_n \phi_Y = \delta_{nY} \phi_n$$

$$\Rightarrow \text{Tr}(HW) = \sum_Y \sum_n W_n (\phi_Y, H \phi_n) \delta_{nY}$$

$$= \sum_n W_n (\phi_n, H \phi_n)$$

$$= \langle H \rangle$$

(W bir projektör op. değil! self simmetrikten farklı olarak)

$$\boxed{\langle H \rangle = \text{Tr}(HW)} \quad \text{Q.M.'nin II. postülası.}$$

II. Bir Q.M.'sel sist.'in durumunu pozitif Hermitel bir W operatörü ile karakterize ederiz. Bir A gözlenebilirlik beklenen değeri (ort. değer $\langle A \rangle$ olarak bir deneyde belirlenir)

$$\langle A \rangle = \text{Tr}(AW) \quad \text{eğer } \text{Tr}(W) = 1 \text{ ise}$$

$$\langle A \rangle = \frac{\text{Tr}(AW)}{\text{Tr}(W)}$$

istatistiksel operatör ve onun matrisi yoğunluk matrisi olarak adlandırılır.

Ⓐ Eğer W , tek boyutlu bir altuzayda izdüşüm op.'ü ise bu sist.'in durumu saf olarak adlandırılır.

Ⓔ W_n olasılıkları $\sum_{n=0}^{\infty} W_n = 1$ olacak şekilde normalize edilir, bu istatistiksel op.'ü $\text{Tr}(W) = 1$ olacak şekilde normalize etmehtir. W_n 'ler yerine tepelerin yükseklikleri h_n bu durumları karakterize etmek için kullanılır. Bu durumda

$$\tilde{W} = \sum_n h_n \Lambda_n \quad \text{Tr} \tilde{W} = \sum_n h_n \quad W = \frac{\tilde{W}}{\text{Tr}(\tilde{W})} \quad (\text{göster!})$$

W ve $\tilde{W}$: Hamiltoni salıncının aynı durumunu belirtir. Ancak bu durumu karakterize etmek için $\tilde{W}$ kullanılırsa,

$$\langle H \rangle = \frac{\text{Tr}(H \tilde{W})}{\text{Tr}(\tilde{W})} \quad \text{ya da} \quad \langle A \rangle = \frac{\text{Tr}(A \tilde{W})}{\text{Tr}(\tilde{W})}$$

Ⓕ Bu 2. varsayımı türetilemez, ancak tahmin edilebilir. (uzun prosesler, çok çeşitli deneyel sonuçlardan)

$$W = \sum_n W_n \Lambda_n$$

ile verilen H . S' 'nin durumunu inceleyelim. E_p özdeğeri Λ_p 'nin özuzayındaki Λ_p pro. op.'ü de bir gösterimdir. Böylece W durumundaki Λ_p 'nin beklenen değeri,

$$\langle \Lambda_p \rangle = \text{Tr}(\Lambda_p W) = \sum_n \text{Tr}(\Lambda_p \Lambda_n) W_n \left\{ \begin{aligned} &= \sum_n \delta_{np} \text{Tr}(\Lambda_n) W_n \\ &= \text{Tr}(\Lambda_p) W_p = W_p \end{aligned} \right.$$

$$\Lambda_p \Lambda_n = \begin{cases} 0 & p \neq n \\ \Lambda_n & p = n \end{cases}$$

$$\langle \lambda_p \rangle = w_p$$

λ_p , enerji ölçümünde E_p değerini elde etme olasılığı belirlenen değeri olan bir gözlemlenirlik, yani sistemi λ_p durumunda bulma olasılığı.

Özellikle, $W = \Lambda_n$ saf durumu için

$$\langle \lambda_p \rangle = \text{Tr}(\Lambda_p \Lambda_n) = \begin{cases} 0 & p \neq n \\ 1 & p = n \end{cases}$$

- Genelinde, projeksiyon operatörleri belirlenen değeri durumu hakkında da bize bilgiler söyleyen, property ya da proposition olarak adlandırılan özel bir çeşit gösterenleri temsil eder.

→ II. postüla: W istatistiksel operatörün ortalama ile belirlenen değeri nasıl hesaplandığını ifade eder.

Sistemin Hazırlanması: postüla $W = \sum_n w_n \Lambda_n$ (*)

- burada $\bar{E}_0, \bar{E}_1, \dots$
 $w_0, w_1, \dots$ hesaplanır.

Λ_n tek boyutlu olmaktadır

III. postüla 'ın. Ancak tek

boyutlu değil [Genelde A 'nın (a_i özdeğeri) örnektirler uyarı].

II.a Bir A gözlenebilirliği aşağıdaki sonuçlarla ölçölendirilsin:

$$d_1, d_2, \dots$$

$$w_{d_1}, w_{d_2}, \dots$$

burada w_{d_i} , d_i değerinin ölçüldüğün bağıl frekansıdır. (yani N ölçümeden sonra d_i değeri $w_{d_i} \cdot N$ defa oluşsun), o zaman ölçümü hemen izleyen sist. 'in durumunu W istatistiksel operatörü ile tanımlayabiliriz.

$$W = \sum_{d_i} w_{d_i} \Lambda_{d_i} \frac{1}{\dim(\Lambda_{d_i} \mathcal{H})} \quad (*)$$

Λ_{d_i} : d_i özdeğerli A 'nın öznaylon uzayındaki izdüşüm operatörüdür.

$$= \text{Tr}(\Lambda_{d_i}) : \Lambda_{d_i} \mathcal{H} \text{ uzayının boyutunu gösterir.}$$

Özel Durum: d_n , $w_n=1$ olasılığı ile ölçülür. ve bütün diğerleri $w_i (i \neq n) = 0$ olsun.

$$W = \Lambda_{d_n} \frac{1}{\dim(\Lambda_{d_n} \mathcal{H})} \text{ olarak seçilir}$$

$$\langle A \rangle = \text{Tr}(AW) = \frac{1}{\dim(\Lambda_{d_n} \mathcal{H})} \text{Tr}(A \Lambda_{d_n}) = d_n \quad \underline{\text{beklenen değer,}}$$

$$w_{d_n} = \langle \Lambda_{d_n} \rangle = \text{Tr}(\Lambda_{d_n} W) = \frac{1}{\dim(\Lambda_{d_n} \mathcal{H})} \text{Tr}(\Lambda_{d_n}) = 1.$$

$(*)$ istatistiksel operatör, A 'nın ölçümünün hemen telvar içi, kesilebilir d_n değerini gösterir.

II. Özdeğeri a olan A 'nın özvektörlerini $\Lambda_a \mathcal{X}$ uzay $\dim(\Lambda_a \mathcal{X})$ boyutuna sahiptir, o zaman $\dim(\Lambda_a \mathcal{X})$ tane lineer bağımsız özvektör vardır. Özdeğeri a olan A 'nın $\dim(\Lambda_a \mathcal{X})$ karşılıklı ortonormal özvektörlerinin herhangi bir bazı seçilebilir, yani

$$\phi_a^1, \phi_a^2, \dots, \phi_a^k, \dots, \phi_a^{\dim(\Lambda_a \mathcal{X})}$$

vektörler kümesi

bunlar şu koşulları sağlar:

$$A \phi_a^k = a \phi_a^k, \quad (\phi_a^k, \phi_a^{k'}) = \delta_{kk'}$$

bütün uzay için baz,

$$\phi_{a_1}^1, \phi_{a_1}^2, \dots, \phi_{a_1}^{\dim(\Lambda_{a_1} \mathcal{X})}$$

⋮

$$\phi_{a_j}^1, \phi_{a_j}^2, \dots, \phi_{a_j}^{\dim(\Lambda_{a_j} \mathcal{X})}$$

⋮

○ ile verilir. Genelde, $\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{X}) \neq \dim(\Lambda_{a_j} \mathcal{X})$

$\dim(\Lambda_{a_j} \mathcal{X})$ den herhangi bir ∞ daha ya da olmayabilir.

herhangi bir $f \in \mathcal{X}$

$$f = \sum_{a_i} \sum_{k=1}^{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{X})} |\phi_{a_i}^k\rangle \langle \phi_{a_i}^k | f \rangle$$

şeklinde yazarsınız.

$$A f = \sum_{a_i, k} a_i |\phi_{a_i}^k\rangle \langle \phi_{a_i}^k | f \rangle$$

$$\Rightarrow A = \sum_{a_i, k} a_i |\phi_{a_i}^k\rangle \langle \phi_{a_i}^k|$$

$$A = \sum_{a_i} a_i \left(\sum_n |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n| \right)$$

Λ_{a_i}

operatörün özdeğeri a_i olan A 'nın
özvektörlerini Λ_{a_i} alt uzayına
bir izoşim operatörüdür.

Şimdi;

$$\Lambda_{a_i} \Lambda_{a_j} = \sum_n \sum_{n'} |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n | \phi_{a_j}^{n'}\rangle \langle \phi_{a_j}^{n'}|$$

$$= \sum_n |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_j}^{n'}| \delta_{a_i a_j} \delta_{nn'}$$

$$= \Lambda_{a_i} \delta_{a_i a_j}$$

$$A(\Lambda_{a_i} f) = \sum_n a_i |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n | f \rangle = a_i (\Lambda_{a_i} f)$$

Böylece,

$$A = \sum_{a_i} a_i \Lambda_{a_i}$$

A operatörünün spektral gösterimi.
 Λ_{a_i} kümesi, spektral
aile olarak bilinir.

A operatörünün spektral ailesine göre özdeşleşen operatör I 'nin
ayrımı:

$$I = \sum_{a_i, n} |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n| = \sum_{a_i} \Lambda_{a_i}$$

bu $\langle A \rangle = \text{Tr}(A W) = a_n$ 'nin ispatıdır.

$$\text{Tr}(A \Lambda_n) = \sum_{j,k} (\phi_{a_j}^k, A \Lambda_n \phi_{a_j}^k) = \sum_k (\phi_{a_n}^k, A \phi_{a_n}^k)$$

$$= \sum_k a_n (\phi_{a_n}^k, \phi_{a_n}^k) = a_n \dim(\Lambda_n \mathcal{H})$$

Sıra deęiřtiren operatörler:

iki A ve B hermitse op.'ü sıra değiştiren olarak adlandırılır ancak

$$AB = BA, \quad [A, B] = 0$$

② Λ_{a_i} ; A 'nın spektral ailesi

P_{b_j} ; B 'nin " " " " olsun. A ve B 'nin sıra deęiřtirmesi,

① $\Lambda_{a_i} P_{b_j} = P_{b_j} \Lambda_{a_i}$ her a_j ve b_j

Böylece, $A P_{b_j} = P_{b_j} A$ her b_j için. İki A ile B sıra değiştirir.

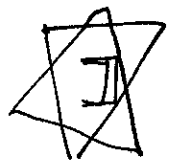
Operatörler fonk.'u:

$f(a_i)$; a_i her iki deęişkenin bir fonk.'u olsun.

① $f(A) = \sum_{a_i} f(a_i) \Lambda_{a_i}$

İki $f(A)$ operatörünü tanımlar.

$$[A, B] = 0 \Rightarrow [f(A), B] = 0.$$



$$W = \sum_{a_i} w_{a_i} \Lambda_{a_i} \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})}$$

$$A = \sum_{a_i} a_i \Lambda_{a_i}$$

bu ikisini karşılaştırsak, ilki Hermitesal op. W 'nın A gözlenebilirliğinin $\{\Lambda_{a_i}\}$ spektral ailesine göre spektral temnidir. Dolayısıyla

$$\frac{w_{a_i}}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} \quad ; W \text{'nin özdeğeri} \quad \checkmark$$

A 'nın beklenen değeri için ilkinden,

$$\text{Tr}(AW) = \sum_{a_i} w_{a_i} \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} \text{Tr}(A \Lambda_{a_i}) \quad \text{da } \dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})$$

$$\langle A \rangle = \text{Tr}(AW) = \sum_{a_i} w_{a_i} a_i$$

#1 Özdeğeri a olan A 'nın öz uzayındaki Λ_a izdüşüm operatörü a gözlenebilirliğinin olmazlığı temsil eder. Bunu görmek için:

$$\begin{aligned} \text{Tr}(\Lambda_a W) &= \sum_{a_i} w_{a_i} \underbrace{\text{Tr}(\Lambda_a \Lambda_{a_i})}_{\delta_{a_i a}} \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} \\ &= \sum_{a_i} w_{a_i} \delta_{a_i a} \text{Tr}(\Lambda_a) \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} = w_a \end{aligned}$$

Böylece, W istatistiksel operatörü bir gözlenebilirlik ~~ölçümünün~~ ölçümünün hemen tehlikesi orijinal ölçüm ile aynı sonuçlara verir. Bu durumun hesaplanmasını oluşturan hiçbir ölçüm yapılmıyorsa, bu duruma art hiçbir bilgi elde edilmez, o zaman her saf durum eşit olasılığa olduğunun verilir. Böyle bir durum için istatistiksel op. birim op. ile sonuçlı olmalıdır.

Bu hipotez - bir ölçüde etilenmemiş properties aynı olasılık ile
vuku bulur varsayılır - III a temel varsayımında ele alınmıştır. Orada,
 $n = 1, 2, \dots$ dim $(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})$ farklı değerler arasında aynı yığın hissiyat
gözlenebilir ölçülmemiştir. Böylece şu varsayılır:

$$(*) \text{ Herbir } a_i \text{ için } |\phi_{a_i}^1\rangle \langle \phi_{a_i}^1|, |\phi_{a_i}^2\rangle \langle \phi_{a_i}^2|, \dots, |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n|$$

sağ durumların herhangi biri aynı olasılıkla görülür, yani olasılık;

$$w_{a_i}^n = \text{Tr}(|\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n| W) = \sum_{a_j} \text{Tr}(|\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n| \Lambda_{a_j}) \frac{w_{a_j}}{\dim(\Lambda_{a_j} \mathcal{H})}$$

$$= \sum_{a_j, n'} \text{Tr}(|\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n| \underbrace{|\phi_{a_j}^{n'}\rangle \langle \phi_{a_j}^{n'}|}) \frac{w_{a_j}}{\dim(\Lambda_{a_j} \mathcal{H})}$$

$$= \frac{w_{a_i}}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})}$$

Dahası, $\phi \in \Lambda_{a_i} \mathcal{H}$ vektörü ile tasvir edilen $\Lambda_{a_i} \mathcal{H}$ uzayının herhangi
diğer sağ durumunun da bu olasılık ile görülür, çünkü bu olasılık

$$w_{a_i}^{\phi} = \text{Tr}(|\phi\rangle \langle \phi| W) = \sum_{a_j, n'} \text{Tr}(|\phi\rangle \langle \phi| \phi_{a_i}^{n'} \rangle \langle \phi_{a_i}^{n'}|) \frac{w_{a_i}}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})}$$

$$= \left(\sum_{a_j, n'} |\langle \phi | \phi_{a_i}^{n'} \rangle|^2 \right) \frac{w_{a_i}}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} = \frac{w_{a_i}}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})}$$

$$1 = \|\phi\|^2 = \sum_{a_j, n} |\langle \phi | \phi_{a_j}^n \rangle|^2 =$$

$$= \sum_n |\langle \phi | \phi_{a_i}^n \rangle|^2$$

$$\langle \phi | \phi_{a_j}^n \rangle = 0 \quad a_i \neq a_j \text{ için}$$

Λ_{a_i} operatörü, a_i özdeğeri A 'nın özvektörleri $\Lambda_{a_i} \mathcal{H}$ uzayında birim işlemcidir. Bu da $\tilde{W} = I$ ile $\Lambda_{a_i} = \sum_n |\phi_{a_i}^n\rangle \langle \phi_{a_i}^n|$ karşılaştırmalarla görülür. O zaman,

$$W = \Lambda_{a_n} \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_n} \mathcal{H})}$$

bağıntı: W , a_i özdeğeri A 'nın özfonksiyonları alt uzayında birim operatör ile verilir (normalizasyon dışında, ki bu da $\text{Tr} W = 1$ olarak seçilir). der.

Sist.'in termodinamik dengede olduğu bilindi ise, O zaman W

$$\tilde{W} = \frac{e^{-H/kT}}{\mathcal{Z}}$$

Gibbs dağılımı olarak verilir. H : enerji op. $\mathcal{H}$ 'nin sonucundan biri şudur: herhangi bir düzeyde ölçülen bir gözlenebilirli mümkün değerleri, aynı op.'nin özdeğerleridir. Bu şu demektir: teori tahmin süresince, bir gözlenebilirli temin eden quantar öyle seçilmeli ki sözü geçen gözlenebilirli ölçer herhangi elde edilmiş bütün değerler, bu op.'in özdeğerleridir.

III.b. Bir sist. W durumunda olsun ve bir B gözlenebilirli bu sist. üzerinde ölçülsün. B 'nin özdeğerleri $b_1, b_2, \dots$ ve karşılıklı olarak özuzaylar üzerindeki projeksiyon operatörleri $\Lambda_{b_1}, \Lambda_{b_2}, \dots$ olsun. O zaman ölçümden sonra sist.'in durumu,

$$W' = \sum_{b_i} \Lambda_{b_i} W \Lambda_{b_i}$$

ile verilir. Eğer bu ölçüm belirli bir alt topluluğu B 'nin her bir b değeriyle seçmek için kullanılırsa, O zaman durum

$$W' = \frac{1}{\text{Tr}(\Lambda_b W \Lambda_b)} \Lambda_b W \Lambda_b$$

ile verilir.

Bir gözlenebilirin ölçümünün, W durumunu değiştirmeyişi özel bir durum vardır; bu, ancak B 'nin, W ile sınırlı değişim göstermesi temsil ettiği durumdur. Çünkü,

$$[B, W] = 0$$

$$\begin{aligned} W' &= \sum_i \Lambda_{b_i} W \Lambda_{b_i} = \sum_i \Lambda_{b_i} \Lambda_{b_i} W = \sum_i \Lambda_{b_i} W \\ &= W, \quad \sum_i \Lambda_{b_i} = I \end{aligned}$$

İki gözlenebilir compatible olarak adlandırılır, eğer birbiri ölçümü, diğerini ölçülmesi ile hazırlanan durumu değiştirmeye öncelik tartışmasız compatible gözlenebilirlerin commuting observable ile temsil edilmesini göstermiştir.

noncommuting operators $\rightarrow$ incompatible ✓

$$W_1 = \Lambda_\psi = |\psi\rangle\langle\psi|$$

$$W_2 = \Lambda_\phi = |\phi\rangle\langle\phi|$$

gibi İki saf durumumuz olsun. Yeni bir durumu elde etmek için bunları karıştırabiliriz:

$$W = \lambda W_1 + (1-\lambda) W_2 \quad 0 \leq \lambda \leq 1$$

$\int$ W_1 ve W_2 saf durumların $\lambda/(1-\lambda)$ oranında karıştığı bir durum.

ϕ ve ψ a.ö. $\Rightarrow \Lambda_\psi \Lambda_\phi = 0$, bunları eşit oranda karıştırırsak, $\lambda = 1/2$

0 zaman;
$$W = \frac{1}{2} (\Lambda_\psi + \Lambda_\phi) = \frac{1}{2} \Lambda$$

Λ : ϕ ve ψ tarafından verilen 2 boyutlu alt uzayda üniter yapılandır.

Λ_ψ izliliğini bulma anlamına

$$W_\psi = \text{Tr}(\Lambda_\psi W) = \frac{1}{2} \text{Tr}(\Lambda_\psi (\Lambda_\psi + \Lambda_\phi)) = \frac{1}{2}$$

iki ψ ve ϕ saf durum ile yeni χ durum vektörleri tanımlayalım.

$$\alpha_1 \psi + \alpha_2 \phi \quad \alpha_1, \alpha_2 \in \mathbb{C}$$

bu tür bir vektörle saf durumlar temsil eder. Örneğin $\alpha = 1/\sqrt{2}$ seçersek

$$\chi = \frac{1}{\sqrt{2}} (\psi + \phi)$$

$$\Lambda_\chi = |\chi\rangle\langle\chi| \text{ saf durum.}$$

Λ_χ saf durum, ψ ve ϕ durumlarının süperpozisyonu.

iki durum süperpozisyonunu temsil etmek için sadece α_1 ve α_2 gibi sığır büyüklükleri değil, onların fazı da önemlidir:

$$\alpha_1 = \frac{1}{\sqrt{2}} = -\alpha_2 \text{ seçilirse, } \gamma = \frac{1}{\sqrt{2}} (\psi - \phi)$$

$$\Lambda_\gamma = |\gamma\rangle\langle\gamma| \text{ (} \Lambda_\chi \text{ dan farklı saf durum.) } \chi \text{ ve } \gamma \text{ ortogonaldir.}$$

- W bileşimini ile $\alpha_1 \psi + \alpha_2 \phi$ bileşimini farklıdır. 2. cini koherent bileşim olarak adlandırılır. Herhangi bir durumun $\Lambda_n = |\phi_n\rangle\langle\phi_n|$ ($n=1,2,\dots$) enerji öz durumlarının inkoherent bileşimi:

$$W = \sum_n w_n \Lambda_n$$

ϕ_n enerji öz vektörleridir en genel koherent bileşimi:

$$\psi = \sum_n \alpha_n \phi_n$$

α_n 'nin büyüklüğü ve fazları herhangi bir değişimle (ψ 'nin genel büyüklüğü ve faz değişimi dışında) farklı bir saf Λ_ψ durumu temsil eden bir vektör vekt. Herhangi bir durum vektörü iki ya da daha fazla durum vektörünün üst üste binmesi sonucu olarak görülebilir ve bu sonsuz sayıda yolla yapılabilir. Çünkü,

H' 'nin ϕ_n özvektörleri yerine, ϕ vektörünün açılımı için $\mathbb{F}$ uzayın herhangi başka bir bazı seçilebilir. Tersine olarak, iki ya da daha fazla durum vektörleri yeni bir durum vektörü vermek üzere üstüste toplanabilir. Bu süperpozisyon ilkeni $\mathbb{F}$ lineer uzayın

$$\phi + \psi = \psi + \phi$$

özelliklerinin bir sonucudur. χ ve η süperpozisyonlar, orijinal ϕ ve ψ vektörleri ile aynı iki boyutlu uzayı verir ve bu 2 boyutlu uzaydaki $W = \frac{1}{2}\Lambda$ izlenişin op. 'ü

$$\Lambda = \Lambda_\chi + \Lambda_\eta$$

olarak yazılabilir. Böylece W harçlı durum,

○

$$W = \frac{1}{2} (\Lambda_\chi + \Lambda_\psi) = \frac{1}{2} (\Lambda_\chi + \Lambda_\eta)$$

ile verilir ve Λ_χ saf durum ile Λ_η saf durumun $w_\chi = w_\eta = 1/2$ harçlım oranında harçlımı olarak görülebilir.

○

II.5 Temel Varsayımların Harmonik Osilatöre Uygulanması ve Bazı Tarihsel Notlar :

Harmonik osilatörün durumu

$$W = \Lambda_n$$

olarak bulunur. (Λ_n , ϕ tarafından verilen uzayda izdüşüm op.) Bu durumda enerjinin ölçümü daima E_n verir. Saf Λ_n durumunda, P mom. 'unun beklenen değeri :

$$\begin{aligned} \bigcirc \quad \langle P \rangle &= \text{Tr}(PW) = \text{Tr}(P\Lambda_n) = \sum_m (\phi_m, P\Lambda_n \phi_m) \\ &= (\phi_n, P\phi_n) = \langle n | P | n \rangle \end{aligned}$$

sonuç: $\langle P \rangle = 0$

$$\text{Not: } a = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} Q + \frac{i}{\sqrt{m\omega\hbar}} P \right) \quad a^\dagger = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\sqrt{\frac{m\omega}{\hbar}} Q - \frac{i}{\sqrt{m\omega\hbar}} P \right)$$

benzer şekilde $\langle Q \rangle = 0$ bulunur.

$$\begin{aligned} \bigcirc \quad \langle P^2 \rangle &= (\phi_n, P^2 \phi_n) \quad , \quad P^2 = -\frac{m\omega\hbar}{2} (a^\dagger - a)^2 \\ &= m\omega\hbar \left(n + \frac{1}{2} \right) \quad \quad Q^2 = \frac{\hbar}{2m\omega} (a^\dagger + a)^2 \end{aligned}$$

$$\langle Q^2 \rangle = \frac{\hbar}{m\omega} \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

P, Q, P^2, Q^2 gözlemlenirlerinin beklenen değerleri tek bir şekilde belirlenmesine karşın, bir A gözlemlenirinin herhangi bir ölçüm için aynı a_i değerini elde etmeyi beklememeliyiz. Beklediğimiz A 'nın Λ_n üzerindeki bir çok tekrarlanmış ölçümler serisindeki elde edilmiş değerlerin ortalaması $\langle A \rangle$ 'dır, ki bu değer tek bir şekilde belirlenir.

Genelde, 1. ölçümde a_1 , 2. ölçümde $a_2, \dots$ gibi elde edilen değerler birbirinden tamamen farklıdır ve geniş olarak dağılır. Nicel olarak ölçülen değerlerin dağılımını tasvir etmek için, herhangi bir gözlenebilir A ve W durumu için,

$$(A - \langle A \rangle_I)^2$$

yeni bir gözlenebilir tanımlayalım: Ölçülen $a_1, a_2, \dots$ değerlerin dağılımını tasvir için bunu uygun olduğunu görmek için, W durumunda bunu beklenen değerini alalım. Bunu W durumunda A 'nın dağılımı olarak adlandıracğız.

$$\begin{aligned} \text{disp}_{(W)} A &\equiv \langle (A - \langle A \rangle)^2 \rangle_W \\ &= \text{Tr}(A^2 W) - 2\text{Tr}(A \langle A \rangle_W W) + \text{Tr}(\langle A \rangle_W^2 W) \\ &= \text{Tr}(A^2 W) - (\text{Tr}(A W))^2 = \langle A^2 \rangle_W - \langle A \rangle_W^2 \end{aligned}$$

($\text{Tr} W = 1$ varsayalım.)

$$\text{disp}_{(W)} A = \langle A^2 \rangle_W - \langle A \rangle_W^2$$

Özel olarak, harmonik os. için Λ_n durumunda Π gözlenebilirliği ki

$$\begin{aligned} \text{disp}_{(\Lambda_n)} \Pi &= \text{Tr}(\Pi^2 \Lambda_n) - (\text{Tr}(\Pi \Lambda_n))^2 \\ &= (\phi_n, \Pi^2 \phi_n) - \bar{E}_n^2 = 0 \end{aligned}$$

Genel olarak, A 'ın 1 saf durumunda dağılımı sıfırdır. Ama tersi doğru değildir.

Dejenere spektrumlu bir gözlenebilir A olsun. Bir W durumu, eğer W

$$W = \sum_k w^k |\phi_a^k\rangle \langle \phi_a^k|$$

şeklinde temsil edilebilir, A gözlenebilirinin özdevimlerini ele alalım. Burada $w^k \geq 0$, $\sum_k w^k = 1$ ve ϕ_a^k , $k=1,2,\dots, \dim \Lambda_a$, a özdeğeri A 'nın Λ_a özuzayının herhangi bir bazıdır.

Bu özdevimin özel hali $w^k = W = (\dim \Lambda_a)^{-1}$ alındığında,

$$\textcircled{O} \quad W = \Lambda_a \frac{1}{\text{Tr}(\Lambda_a)}$$

$\textcircled{X}$ ile verilir. Harmonik Os. için Λ_n enerji özdeviminin, P ve Q gözlenebilirlerinin her biri için bir özdevim seçilir, bu nedenle dağılımı sfında formları.

$$\text{disp}_{(\Lambda_n)} P = \langle P^2 \rangle - \langle P \rangle^2 = \frac{\hbar}{2} \mu \omega \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

$$\text{disp}_{(\Lambda_n)} Q = \frac{\hbar}{2\mu\omega} \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

$\textcircled{O}$ Dağılımın hachöhüne, W durumundaki A 'nın belirsizliği denir ve ΔA ile gösterilir,

$$\Delta A = \sqrt{\text{disp } A}$$

$$\Delta P \Delta Q = \frac{\hbar}{2} \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

Harmonik os.'in herhangi bir saf enerji özdeğeri için

$$\Delta P \Delta Q \geq \hbar/2$$

Bu $[P, Q] = \frac{\hbar}{i} I$ 'ın bir sonucudur.

Şimdi, $W \equiv \sum_n w_n \Lambda_n$ ile tasvir edilen enerji karp deneyini W karışımını ele alalım. Tanım olarak

$$\text{disp}_{(W)} H = \langle H^2 \rangle - \langle H \rangle^2 = \sum_n E_n^2 w_n - \left(\sum_n w_n E_n \right)^2$$

$$= \left(\sum_n w_n \right) \left(\sum_n E_n^2 w_n \right) - \left(\sum_n w_n E_n \right)^2 \geq 0$$

$$\text{Tr}(HW) = \sum_n w_n (\phi_n, H \phi_n)$$

son ifade de

$$\sum_{n=0}^{\infty} x_n^2 \sum_{n=0}^{\infty} y_n^2 \geq \left(\sum_{n=0}^{\infty} x_n y_n \right)^2 \quad \begin{aligned} x_n &= \sqrt{w_n} \\ y_n &= E_n \sqrt{w_n} \end{aligned}$$

Cauchy eşitsizliğini kullandık. Böylece bir karışımındaki $\text{disp}_{(W)} H$ daima sıfıra eşit veya sıfırdan büyüktür. Eğer

$$w_n = \delta_{nn} \quad \text{yani} \quad W = \Lambda_n$$

ise eşitlik geçerlidir.

$\text{disp} H$ ya da ΔH , çarpışma odasındaki CO moleküllerinin karışık W durumu için 0'dan büyüktür, çünkü bu, farklı enerjide CO moleküllerinin bir karışımı idi. H 'nin W deki ölçümünün sonucunun tam olarak belirlenememesinin nedeni farklı sist.'i ayırmak için ya da daha kesin olarak farklı durumlar bütününden ayırmak için yetecek karışıklık yapılmamasıdır.

Çarpışma odasındaki H . osil.'ler, en azından düşünce deneyinde 8 kümeye ayrılabilir; her biri N_n molekül (yani E_n enerjili) kümesi olan, böylece n . küme de H 'nin ölçümü kesinlikle E_n değerini verir. Her kümenin durumu Λ_n 'dir. Daha ileri giderek bu kümelei farklı sist.'in daha alt kümeleire bölmek mümkün değildir. Bu, Λ_n 'yi saf bir durum olarak saymanın nedeni. Şimdi, saf durumdaki sist. üzerine bir göstergeyi ölçümünü gerçekleştirerek, karışık durumlarından sum helesiz ki saf

durumdaki küme sadece bir türden olduğundan bu iyi tanımlanmış bir sayıya kesinlikle götürmelidir. H ya da N gözlenebilirliği seçerseniz, bu öyledir. P ya da Q 'yı seçerseniz durum farklıdır. Saf durumlarda bile, bir gözlenebilirliğin ölçümünün sonucu genellikle tek bir şekilde belirlenmez. Böylece istatistik ilke olarak $Q.M.$ 'den elimine edilemez. Aynı saf durumdaki sist.'ler bir ölçümde özdeş değerler vermez. Bütün söylenebilecek bir gözlenebilirliğin ölçümünün herhangi w_n olasılığı ile bir an değerini belirleyeceğidir.

Bunu bir düşünce deneyi ile gösterelim: Λ_n durumunda Q gözlenebilirliğinin ölçümünü ele alalım, ve Q 'nın ölçümünün x değerini belirlememizin olasılığını soralım? A 'nın belirlenen değeri

$$\langle A \rangle = \sum_i w_i a_i \quad (*)$$

$$\langle Q \rangle = \text{Tr}(Q \Lambda_n) = \sum_i \langle i | Q \Lambda_n | i \rangle \quad \psi_i = |i\rangle \text{ tam bar sist.'i}$$

$$(\phi, \psi) = \langle \phi | \psi \rangle \text{ ya da } (\psi_i, \psi_j) = \langle i | j \rangle$$

$$(\phi, A\psi) = \langle \phi | A | \psi \rangle$$

$|i\rangle$ için herhangi bir tam bar sist.'ni alabiliriz. Q operatörünün

özvektörleri sist.'ni bar olarak seçelim: $Q|x\rangle = x|x\rangle \quad \checkmark$

$$\langle Q \rangle = \sum_x \langle x | Q \Lambda_n | x \rangle = \sum_x x \underbrace{\langle x | \Lambda_n | x \rangle}_{=|n\rangle\langle n|}$$

$$= \sum_x x \langle x | n \rangle \langle n | x \rangle$$

$$= \sum_x x \phi_n^*(x) \phi_n(x) = \sum_x x |\phi_n(x)|^2 \quad (*)$$

(*) $|n\rangle$ karıştırsa

E_n enerjili durum dalgası fonk.'u.

$$|\langle x | n \rangle|^2 = |\phi_n(x)|^2 = w_n(x)$$

Λ_n durumunda bir talimat için Q gözlenebilirliği bir ölçümünde x değeri elde etmek olasılığı.

1.6. Q.M.'nin Temel Varsayımlarının Bazı Genel Sonuçları:

Keyfi bir mikrofiziksel sist.'in keyfi bir W durumunun alalım ve bu sist.'in keyfi ~~bir~~ hermitiksel $A, B, \dots$ operatörlerinin değerini ölçmek için ne öngör-özeleceğimize bakalım.

1. Keyfi bir W durumundaki herhangi bir A gözlemlenirliğinin değeri,

$$\text{disp}_{(W)} A \geq 0 \quad \text{sağlar} \quad (=0 \text{ ancak ve ancak } W, A \text{ 'nın özdeğeri})$$

2. Keyfi bir W durumundaki iki A, B gözlemlenirlik belirsizlikleri

$$\Delta A \Delta B \geq \frac{1}{2} |\langle [A, B] \rangle_W| \quad \text{sağlar.}$$

Bunun özel bir hali $[P, Q] = \hbar I / i$ ve $\langle \hbar I / i \rangle = \frac{\hbar}{i} \text{Tr}(WI) = \frac{\hbar}{i}$

$$\Delta Q \Delta P \geq \hbar / 2 \quad \text{çıkar.}$$

İspat 1.

Her istatistiksel operatör $W = \sum_i w_i \Lambda_i$ şeklinde yazılabilir. w_i : gerçek sayılar Λ_i : teke ϕ_i vektörleri ile verilen Λ_i 'ye uyumlu özdeğer izdüşürme

teke boyutlu izdüşürme op. $\phi_1, \phi_2, \dots$ ortonormal bir:

$$(\phi_i, \phi_j) = \delta_{ij}$$

$w_i \geq 0$ ve $\sum_i w_i = \text{Tr} W = 1$ sağlar. $\delta_{ij} \phi_i$

$$\text{Tr}(BW) = \sum_j (\phi_j, B \sum_i w_i \Lambda_i \phi_j) = \sum_j w_i \overset{\delta_{ij}}{(\phi_j, B \phi_i)} \quad (*)$$

$[B = I \text{ alınırsa } \Rightarrow \sum_i w_i = 1 \text{ bulunur.}]$

$$\text{disp}_{(W)} A = \langle (A - \alpha I)^2 \rangle_W = \text{Tr}((A - \alpha I)^2 W)$$

$$\alpha = \langle A \rangle_W = \text{Tr}(AW) \text{ ile tanımlanır.}$$

⊗'da $B = (A - \alpha I)^2$ alınız. $\Rightarrow \text{Tr } W = \sum_i w_i = 1$. ✓

$$\begin{aligned} \text{disp}_{(w)} A &= \sum_i w_i (\phi_i, (A - \alpha I)^2 \phi_i) \\ &= \sum_i w_i ((A - \alpha I) \phi_i, (A - \alpha I) \phi_i) \\ &= \sum_i w_i \|(A - \alpha I) \phi_i\|^2 \end{aligned}$$

$w_i \geq 0$ ve $\|(A - \alpha I) \phi_i\| \geq 0$ olduğundan $\text{disp}_{(w)} A \geq 0$ 'dır.

Dahası ,

○ $\text{disp}_{(w)} A = 0$

$\Rightarrow w_i \|(A - \alpha I) \phi_i\|^2 = 0$ tüm i 'ler için verilen w_i için.

ya $w_i = 0$ ya da $\|(A - \alpha I) \phi_i\| = 0$ olur. Eğer $w_i = 0$ ise, $w_i \lambda_i$ de sıfırdır ve bu terim $w = \sum_i w_i \lambda_i$ toplamında yer almaz. Toplamda sadece $w_i > 0$ olan i 'ler olur. Kalan i 'ler için

$\|(A - \alpha I) \phi_i\|^2 = 0$ olur. Bu da $(A - \alpha I) \phi_i \Rightarrow A \phi_i = \alpha \phi_i$ demektir.

○ Bu nedenle $\text{disp}_{(w)} A = 0 \Rightarrow i$ 'nin kalan değerleri için tüm ϕ_i 'ler

aynı α özdeğerine ait olan A 'nın övektörleri olurlar. Ancak o zaman w durumu A 'nın bir özdeğerinin taşıdığıdır.

İspat 2.

İki A ve B operatörü için

⊗ $h(A, B) \equiv \text{Tr}(W A^\dagger B) = \text{Tr}(W I (A^\dagger B)) = h(I, A^\dagger B) = \langle A^\dagger B \rangle$

formulası. Kolayca görülmüştür;

$\text{Tr}(A) = \sum_j (\phi_j, A \phi_j)$

- Tr. özelliği

$$(a) \quad h(A, A) \geq 0$$

$$(b) \quad h(A, B) = \overline{h(B, A)}$$

$$(c) \quad h(\alpha A, B) = \alpha h(A, B)$$

$$(d) \quad h(A+B, C) = h(A, C) + h(B, C)$$

(*) ile tanımlanan $h(A, B)$, pozitif Hermitzel form için olan tüm koşulları sağlar. $h(A, B)$ için Schwartz eşitsizliği geçerli

$$|h(A, B)|^2 \leq h(A, A) h(B, B)$$

varsayalım ki A ve B Hermitzel olsun.

$$\begin{aligned} | \langle [A, B] \rangle |^2 &= |h(I, [A, B])|^2 \\ &= |h(A, 0) - h(B, A)|^2 \\ &\leq 4 h(A, A) h(B, 0) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} A &\rightarrow A - \alpha I & \alpha &= \text{Tr}(WA) \\ B &\rightarrow B - \beta I & \beta &= \text{Tr}(WB) \end{aligned} \quad \left\{ \begin{array}{l} \text{uzamsal,} \end{array} \right.$$

$$h(A - \alpha I, A - \alpha I) h(B - \beta I, B - \beta I) \geq \frac{1}{4} |h(I, [A - \alpha I, B - \beta I])|^2$$

$$\text{çünkü } A \rightarrow \beta B \geq \frac{1}{4} |h(I, [A, B])|^2 = \frac{1}{4} | \langle [A, B] \rangle |^2$$

II.7. Konum ve Mom. Operatörlerinin Özvektörleri: Harmonik OS. Dalga Fcnk.'ları.

Q 'nın mümkün x özdeğerlerinin ne olduğunu bilmek istiyoruz. x 'in hangi değerleri için

$$Q|x\rangle = x|x\rangle$$

Sağlanır? $|n\rangle = \phi_n$ ($n \in \mathbb{N}$ 'nin bir özdeğeri) ile $|x\rangle$ vektörleri (Q 'nın özdeğerleri) arasında dönüşen $(x|n)$ geçiş katsayısını bilmek istiyoruz.

$$|n\rangle = \sum_x |x\rangle (x|n)$$

$$\begin{aligned} Q|n\rangle &= \left(\frac{\hbar}{2\mu\omega}\right)^{1/2} (a + a^\dagger)|n\rangle \\ &= \left(\frac{\hbar}{2\mu\omega}\right)^{1/2} \{ \sqrt{n} |n-1\rangle + \sqrt{n+1} |n+1\rangle \} \end{aligned}$$

$$(n|Q|x) = \left(\frac{\hbar}{2\mu\omega}\right)^{1/2} [\sqrt{n} (n-1|x) + \sqrt{n+1} (n+1|x)]$$

$$= x (n|x) \quad \textcircled{I}$$

$$\rightarrow m = n+1 \text{ alalım !!!} \quad x(m-1|x) = \left(\frac{\hbar}{2\mu\omega}\right)^{1/2} [\sqrt{m-1} (m-2|x) + \sqrt{m} (m|x)]$$

$$\sqrt{m} (m|x) = \sqrt{\frac{2\mu\omega}{\hbar}} x (m-1|x) - \sqrt{m-1} (m-2|x) \quad \textcircled{*}$$

$$n=0, 1, 2, 3, \dots \Rightarrow m=1, 2, 3, \dots \text{ olur.}$$

$n=0$ ($m=1$) için,

$$\begin{cases} Q(0) = \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} \sqrt{0+1} |0+1\rangle = \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} |1\rangle \\ \Pi(|1\rangle x) = \sqrt{\frac{2\mu\omega}{\hbar}} x |0\rangle \end{cases}$$

$y \equiv \sqrt{\frac{\hbar\omega}{\mu}} x$, $f_n(y) \equiv \sqrt{2^n n!} \frac{(n|x)}{(0|x)}$ diyelim.

⊙ ⊗: $\sqrt{m} (m|x) = \sqrt{2} y (m-1|x) - \sqrt{m-1} (m-2|x)$

$$\sqrt{\frac{m}{2^m m!}} f_m(y) = \sqrt{\frac{2}{2^{m-1} (m-1)!}} y f_{m-1}(y) - \sqrt{\frac{m-1}{2^{m-2} (m-2)!}} f_{m-2}(y)$$

$$f_m(y) = 2y f_{m-1}(y) - 2(m-1) f_{m-2}(y)$$

○ $f_1(y) = 2y f_0(y)$ $f_0(y) = 1$

y 'nin reel değerleri için $f_n(y)$ Hermite polinomlarıdır.

$$f_n(y) = H_n(y) = (-1)^n e^{y^2} \frac{d^n}{dy^n} e^{-y^2}$$

Sonlu olan $(0|x)$ için (Λ_0 taban durumuna karşı gelir) $(n|x)$ geçiş katsayılarını elde ettik.

$$(n|x) = \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} (0|x) H_n\left(\sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}} x\right) \quad -\infty < x < \infty$$

I. $Q|x\rangle = x|x\rangle$ bağıntısına uygun $|x\rangle$ 'ler $\mathbb{F}^x$ 'in eleman-

larıdır ve Q op.'nin gerçekleştirilmiş özvektörleridir, $|x\rangle, -\infty < x < +\infty$ kümesi gerçekleştirilmiş baz sist.'dir. Q 'nın spektrumunu sürekli ve $\mathbb{R}$ eksenine tümüdür. N ve H 'nin spektrumunu kesikli dir. x herhangi bir reel sayı iken $|n\rangle = \sum_x |x\rangle \langle x|n\rangle$ toplamı bir integral'dir. Buna göre her $\varphi \in \mathbb{F}$

$$\varphi = \int dx |x\rangle \langle x|\varphi\rangle = \int dx |x\rangle \varphi(x)$$

olarak yazılabilir. $|x\rangle \rightarrow |x\rangle$.

$$\langle x'|\varphi\rangle = \int dx \langle x'|x\rangle \langle x|\varphi\rangle$$

$$\langle x'|x\rangle : \varphi(x) \rightarrow \varphi(x') \quad \delta \text{ dağılımı ya da Dirac } \delta\text{-fonksiyonu}$$

$$\sum_x |x\rangle \langle x| \rightarrow \int dx |x\rangle \langle x|$$

(0|x> 'i hesaplayalım.

$$\phi_n = |n\rangle \rightarrow |n\rangle = \int dx |x\rangle \langle x|n\rangle$$

$$\delta_{mn} = (\phi_m, \phi_n) = \int dx \langle m|x\rangle \langle x|n\rangle$$

$$\langle x|n\rangle = \overline{\langle n|x\rangle} \quad (*) \text{ kullanacağız.}$$

II.

[. Eğer $|n\rangle = \phi_n$ ve $|x\rangle = \chi$ 'ni her ikisi de türesent uzayında vektörler olsa idi, o zaman $(*)$ bağıntısı skaler çarpımın tanımı olacaktı. Ancak $(n|x\rangle, |n\rangle) \in \mathbb{F}$ elemanında $|x\rangle \in \mathbb{F}^*$ fonksiyonudur. Bu nedenle $(*)$ bağıntısı açık değildir. Fakat bu bağıntı genelde herhali ve sürekli bazlar arasındaki geçiş katsayıları için doğrudur. Bu nedenle $| \rangle$ ve $| \rangle$ arasındaki yarılmı formu broşup, genel olarak $| \rangle$ kullanacağız.

$$S_{mn} = (m|n) = \int dx (m|x\rangle \langle x|n)$$

$$\Rightarrow \left[\frac{t}{2^n 2^m n! m! \mu \omega} \right]^{1/2} \int dy \left| \langle 0 | \sqrt{\frac{t}{\mu \omega}} y \rangle \right|^2 H_m(y) H_n(y) = S_{mn}$$

$$\int dy e^{-y^2} H_m(y) H_n(y) = \begin{cases} 0 & m \neq n \\ n! 2^n \sqrt{\pi} & m = n \end{cases}$$

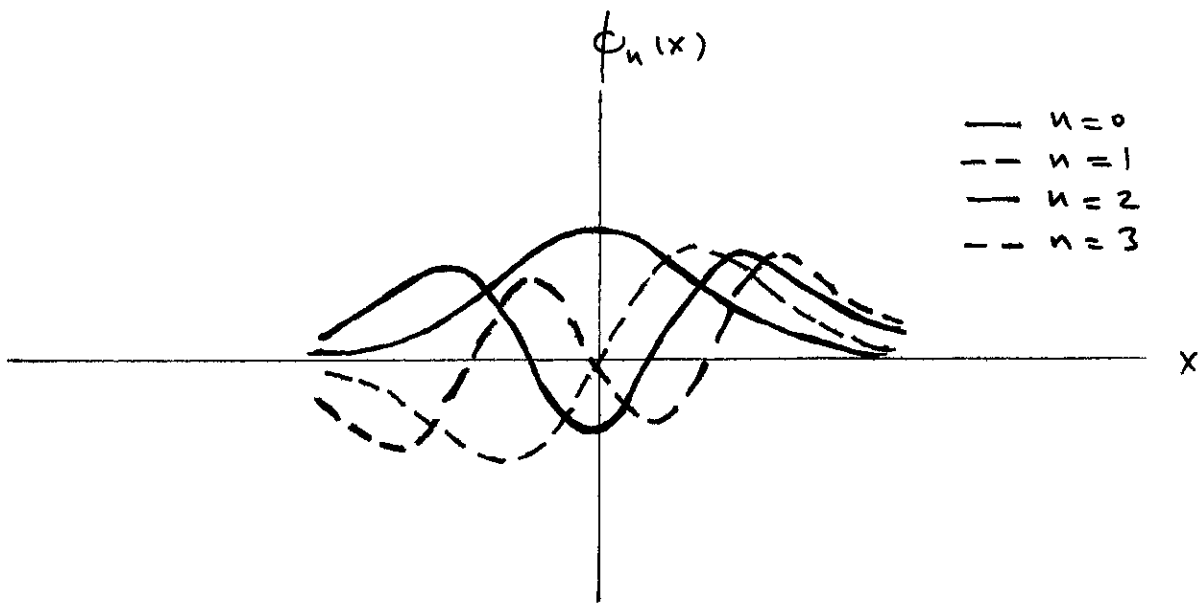
$$\Rightarrow \left| \langle 0 | \sqrt{\frac{t}{\mu \omega}} y \rangle \right|^2 = \sqrt{\frac{\mu \omega}{\pi t}} e^{-y^2}$$

herfi bir fonksiyon formülü (ki bir anı 1 alması).

$$\langle 0|x\rangle = \left(\frac{\mu \omega}{\pi t} \right)^{1/4} e^{-\mu \omega x^2 / 2t}$$

0 zaman,

$$\begin{aligned} \langle n|x\rangle &= \left(\frac{\mu \omega}{\pi t} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} H_n \left(\sqrt{\frac{\mu \omega}{t}} x \right) e^{-\mu \omega x^2 / 2t} = \langle x|n\rangle \\ &= \phi_n(x) \end{aligned}$$



Aynı şekilde P operatörü için yaparız. $P|p\rangle = p|p\rangle$

$$\begin{aligned} \bigcirc \quad P|n\rangle &= -i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} (a - a^\dagger)|n\rangle \\ &= -i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} (\sqrt{n}|n-1\rangle - \sqrt{n+1}|n+1\rangle) \end{aligned}$$

$\langle p|$ ile skaler çarp.

$$p\langle p|n\rangle = -i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} (\sqrt{n}\langle p|n-1\rangle - \sqrt{n+1}\langle p|n+1\rangle)$$

$$\bigcirc \quad i^{-n} / p\langle n|p\rangle = +i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} (\sqrt{n}\langle n-1|p\rangle - \sqrt{n+1}\langle n+1|p\rangle)$$

$\langle n|p\rangle$ niceliklerini $\langle n|p\rangle = i^n \langle n|p\rangle$ ile tanımlayalım.

$$\bigcirc \text{ zannın } \begin{cases} i\langle n-1|p\rangle = i i^{n-1} \langle n-1|p\rangle = i^n \langle n-1|p\rangle \\ -i\langle n+1|p\rangle = -i i^{n+1} \langle n+1|p\rangle = i^n \langle n+1|p\rangle \end{cases}$$

Buna göre

$$p\langle n|p\rangle = \sqrt{\frac{\hbar\mu\omega}{2}} (\sqrt{n}\langle n-1|p\rangle + \sqrt{n+1}\langle n+1|p\rangle) \text{ olur.}$$

$$\times \sqrt{\mu\omega/\hbar} \Rightarrow p/\sqrt{\mu\omega\hbar} \text{ ile öneki benzer. } \textcircled{I}$$

Buna göre ,

$$\langle n | p \rangle = i^n \left(\frac{1}{\pi \mu \omega \hbar} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} H_n \left(\frac{1}{\sqrt{\hbar \mu \omega}} p \right) e^{-p^2 / 2 \mu \omega \hbar}$$

Q' 'ya benzer olarak P op.'ünün spektrumunu süreli alır.

$$\text{Spekt. } P = \{ p \mid -\infty < p < +\infty \}$$

ve $|p\rangle$ 'ler genelleştirilmiş örnektörler.

○

$$|n\rangle = \int dp |p\rangle \langle p|n\rangle \quad \text{yani } \langle p|n\rangle \text{ geçiş katsayıları}$$

mom. gösterimindeki dalga fonk.'lar olarak adlandırılır. ve

$$\phi_n(p) \equiv \langle p|n\rangle$$

ile gösterilir.

Oscilatörün Λ_n enerji özdeğeri P mom.'ünün ölçümünde

○ p değerini bulma ~~statistiği~~ olasılık yoğunluğu,

$$w_n(p) = |\langle p|n\rangle|^2 \quad \text{'dır'}$$

Herhangi bir φ vektörü için g geçiş katsayısı,

$$\varphi(p) = \langle p|\varphi\rangle$$

[$\varphi = \int dp |p\rangle \langle p|\varphi\rangle$ içindeki] mom.-uzay dalga fonk.'u ya da

p -gösterimindeki φ durum için dalga fonk.'u olarak adlandırılır.

→ Buraya kadar, Q 'nın matris elemanını x -gösteriminde elde ettik.

$$\langle n | Q | x \rangle = x \langle n | x \rangle$$

ya da daha genel olarak, her iyi davranışlı φ vektörü için

$$\langle \varphi | Q | x \rangle = x \langle \varphi | x \rangle, \quad \langle x | Q | \varphi \rangle = x \langle x | \varphi \rangle$$

→ Benzer şekilde P 'nin matris elemanını p -gösteriminde elde ettik.

$$\langle n | P | p \rangle = p \langle n | p \rangle$$

○

ya da daha genel olarak,

$$\langle \varphi | P | p \rangle = p \langle \varphi | p \rangle, \quad \langle p | P | \varphi \rangle = p \langle p | \varphi \rangle.$$

⑦ Şimdi $\begin{cases} P \text{'nin matris elemanlarını } Q \text{'nin genelleştirilmiş} \\ Q \text{'nin kileri de } P \text{'nin kileri de elde etmek istiyorum.} \end{cases}$

Örne $\langle x | p \rangle$ sembolünün neyi temsil ettiğini bulalım ve sonra $\langle x | p | n \rangle$ yi hesaplayalım.

○

$$\textcircled{1} | n \rangle = \int dx | x \rangle \langle x | n \rangle \quad \text{'ni } | p \rangle \text{ ile şifarişleyelim.}$$

$$\langle p | n \rangle = \int dx \langle p | x \rangle \langle x | n \rangle$$

$$\textcircled{2} | n \rangle = \int dp | p \rangle \langle p | n \rangle \quad \text{'ni } | x \rangle \text{ ile şifarişleyelim.}$$

$$\langle x | n \rangle = \int dp \langle x | p \rangle \langle p | n \rangle$$

bitiyorum!!

$$\langle n | x \rangle = \left(\frac{\mu \omega}{\pi \hbar} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} H_n \left(\sqrt{\frac{\mu \omega}{\hbar}} x \right) e^{-\mu \omega x^2 / 2 \hbar}$$

$$\langle n | p \rangle = i^n \left(\frac{1}{\pi \mu \omega \hbar} \right)^{1/4} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} H_n \left(\frac{1}{\sqrt{\mu \omega \hbar}} p \right) e^{-p^2 / 2 \mu \omega \hbar}$$

bağlantılar,

$$i^n e^{-z^2/2} H_n(z) = \int_{-\infty}^{+\infty} d\zeta \frac{e^{i\zeta z}}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{-\zeta^2/2} H_n(\zeta)$$

○ denkleminin kullanılırsa;

$$\langle n | p \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} dx \frac{e^{ixp/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \langle n | x \rangle$$

$$\langle p | n \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} dx \frac{e^{-ixp/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \langle x | n \rangle = \int dx \langle p | x \rangle \langle x | n \rangle$$

$$\circ \Rightarrow \langle p | x \rangle = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{-ixp/\hbar} \quad \langle x | p \rangle = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{ixp/\hbar}$$

$$\langle x | p \rangle = \overline{\langle p | x \rangle} \text{ dir.}$$

* Simi P 'nin matris elemanları Q 'nın genelleştirilmiş Susskind barında hesaplanabilir.

$$\langle x | P | \varphi \rangle = \int dp \langle x | p \rangle \langle p | \varphi \rangle = \int dp p \frac{e^{ixp/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \langle p | \varphi \rangle$$

$$= \int dp \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx} \langle x | p \rangle \langle p | \varphi \rangle = \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx} \int dp \langle x | p \rangle \langle p | \varphi \rangle$$

$$\text{BS K} \quad \langle x | P | \varphi \rangle = \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx} \langle x | \varphi \rangle$$

Benzer şekilde

$$\langle p | Q | \psi \rangle = -\frac{\hbar}{i} \frac{d}{dp} \langle p | \psi \rangle$$

Bu realizasyon Schrödinger temnili olarak adlandırılır.

⊗ Harmonik os. için $H\phi_n = E_n \phi_n$ enerji özdeğer denkleminin Schrödinger temnili bulalım:

$$\langle x | H | n \rangle = \frac{1}{2\mu} \langle x | P^2 | n \rangle + \frac{\mu\omega^2}{2} \langle x | Q^2 | n \rangle$$

$$\langle x | P^2 | n \rangle = \sum_{n'} \langle x | P | n' \rangle \langle n' | P | n \rangle$$

$$= \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx} \sum_{n'} \langle x | n' \rangle \langle n' | P | n \rangle$$

$$= \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx} \langle x | P | n \rangle = \left(\frac{\hbar}{i} \right)^2 \frac{d^2}{dx^2} \langle x | n \rangle$$

$$\langle x | Q^2 | n \rangle = x^2 \langle x | n \rangle$$

$$\langle x | H | n \rangle = -\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{d^2}{dx^2} \langle x | n \rangle + \frac{\mu\omega^2}{2} x^2 \langle x | n \rangle$$

$$= \left(-\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{d^2}{dx^2} + \frac{\mu\omega^2}{2} x^2 \right) \langle x | n \rangle = E_n \langle x | n \rangle$$

Schrödinger T.'de özdeğer. denlemi

x temnili

$$P \leftrightarrow \frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx}$$

$$H \leftrightarrow \left(-\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{d^2}{dx^2} + \frac{\mu\omega^2}{2} x^2 \right)$$

II. 8. Sürekli Spektrumlu Gözlenebilirler :

Saf bir durumun istatistiksel operatörü,

$$W = \Lambda_{b_0} = |b_0\rangle\langle b_0|$$

(B gözlenebilirinin $|b_0\rangle$ özvektörü ile verilen tek boyutlu alt uzaya iznişiren op.)

Keyfi bir $\{\phi_n\}$ bazında W

$$W = \sum_{m,n} C_m \bar{C}_n |\phi_m\rangle\langle\phi_n|$$

$$W = \sum_{mn} |\phi_m\rangle\langle\phi_n| b_0\rangle \times \langle b_0|\phi_n\rangle\langle\phi_m|$$



olarak yazılır. Burada $C_n = \langle\phi_n|b_0\rangle$.

$\{\phi_n\}$ baz sistemi B 'nin ve bu nedenle W 'nin diagonal olduğu $\{\phi_b = |b\rangle\}$ baz sist.'i alınırsa,

$$C_b = \langle\phi_b|b_0\rangle = \langle b|b_0\rangle = \delta_{bb_0}.$$

Bir karışım için W ,

$$W = \sum_{mn} W_{mn} |\phi_m\rangle\langle\phi_n|$$

$\{\phi_n\}$ bazında W 'nin matris elemanı ; $\{W_{mn}\}$: yoğunluk matrisi

sürekli spektrumlu durumda (*) denklemini,

$$W = \int dx' dx'' f(x') \bar{f}(x'') |x'\rangle\langle x''|$$

burada, $\{|x\rangle\}$ sürekli spektr.'u olan (Q gibi) bir gözlenebilirliğin genelleştirilmiş özvektörlerinin baz sist. 'dır. $W = \Lambda_{b_0}$ saf durumu için sürekli x değişkeninin $f(x)$ test fonk.'u (iyi davranışlı)

$$f(x) = \langle x | b_0 \rangle = \langle x | b_0 \rangle$$

genelleştirilmiş özvektör. baz özvektör.

Bir konsim için benzer şekilde,

$$W = \int dx' dx'' F(x', x'') |x'\rangle \langle x''|$$

burada, Q 'ın genelleştirilmiş özdeğerleri olan, x' ve x'' 'nin fonk. 'larıdır.

$B = Q$ alırsak, $f(x) = \langle x | x_0 \rangle = \delta(x - x_0)$

○ (benzeri $W = \Lambda_{x_0} = |x_0\rangle \langle x_0|$ durumuna karşı gelmek üzere) seçilebilir görülüyor. Ancak, sürekli bir spektrumu olan bir gözlenebilirliğin özel bir noktasının ölçümünü somutlaştırmak anlamsız oluyor. Herhangi bir ölçme aygıtı sonlu soyuttur. Anlamlı olan, Q gözlenebilirliğinin ölçümünün matematiksel olarak tanımlanmış x_0 noktası civarında $x_0 - \epsilon < x < x_0 + \epsilon$ aralığında x değerleri veren bir fiziksel sist.'in durumunu aramaktır. Böylece fiziksel nedenlerle sürekli spektr.'u olan Q gözlenebilirliği için

$$W = \int dx' dx'' f_\epsilon(x', x_0) \bar{f}_\epsilon(x'', x_0) |x'\rangle \langle x''|$$

$f_{\varepsilon}(x, x_0)$, x_0 'ın $(x_0 - \varepsilon, x_0 + \varepsilon)$ komşuluğunda na desteğe sahip olan bir fonk.'dur. ve ölçüm aletinin ayırma gücünü temsil eder.

⊗ ile verilen durumda, B 'nin ölçümünün b değerini verme olasılığı

$$\text{Tr}(\Lambda_b W) = (b | W | b) = (b | b_0)(b_0 | b) = \delta_{b b_0} \delta_{b_0 b} = \delta_{b, b}$$

○ Yukarıdaki W ile verilen durum için Q 'nın ölçümünü x değeri verme ihtimali bir olasılık değil olasılık dağılımı (yoğunluk) 'dır.

$$\begin{aligned} \langle x | W | x \rangle &= \int dx' dx'' f_{\varepsilon}(x'; x_0) \bar{f}_{\varepsilon}(x''; x_0) \underbrace{\langle x | x' \rangle}_{\delta(x-x')} \underbrace{\langle x'' | x \rangle}_{\delta(x''-x)} \\ &= f_{\varepsilon}(x; x_0) \bar{f}_{\varepsilon}(x; x_0) \\ &= |f_{\varepsilon}(x; x_0)|^2 = F_{\varepsilon}(x; x_0) \end{aligned}$$

○ Sembolik olarak; $\Lambda_x = |x\rangle\langle x|$ ile $\langle x | W | x \rangle = \text{Tr}(\Lambda_x W)$ yazabiliriz. Ancak Λ_x : bir alt uzay üzerine izdüşürme süper operatör.

Soru: Q gösterilebilirlik bir ölçümü W durumunda yapıldığında x_1 ve x_2 aralığında bir x değeri elde etme olasılığı nedir?

Burada $x_1 \leq x_2$ aralığı ölçümü yapıldığı ağırlık ayırma gücü ile belirlenir ve sonuç kesin olarak, tam olarak belirlenemez.

$x_1 < x < x_2$ aralığında konum salınımı temsil eden op.

$$\Lambda(x_1, x_2) = \int_{x_1}^{x_2} dx |x\rangle\langle x|$$

izdüşüm op. 'dür. Sist. W durumunda olduğunda konum bu şekilde herhangi bir yerde salınma olasılığı,

$$\int_{x_1}^{x_2} dx \langle x' | x \rangle \langle x | W | x' \rangle$$

$\delta(x-x')$

$$\text{Tr}(\Lambda(x_1, x_2)W) = \int dx' \langle x' | \Lambda(x_1, x_2) W | x' \rangle$$

$$= \int_{x_1}^{x_2} dx \langle x | W | x \rangle$$

$$= \int_{x_1}^{x_2} dx |f_\varepsilon(x; x_0)|^2 = \int_{x_1}^{x_2} dx F_\varepsilon(x; x_0)$$

(deneysel olarak
ölçülür.)

E: , W durumu ile karışık aygıtın gücünü temsil eder.

Aygıtın gücü iyi oluncukça ε daha küçükte ve ideal ve fiziksel olmayan $\varepsilon \rightarrow 0$ limitinde

$$|f_\varepsilon(x; x_0)|^2 = F_\varepsilon(x; x_0) \rightarrow \delta(x - x_0)$$

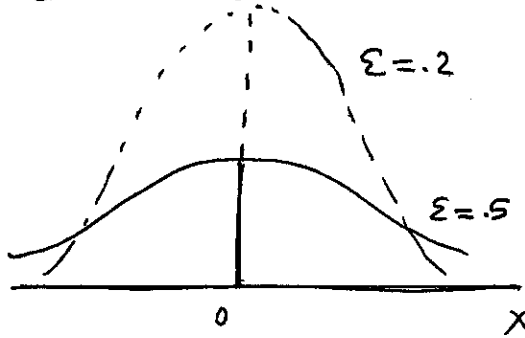
dur. Gerçekte varolmaya sonun derecede keskin ayırma gücü olan bir aygıtın herşeyi zeld. Böylece W durumu deneyssel aygıtın gücünün izini verdiği ölçüde saf ya da keskin 'dur' i ne δ -ile temsil edilebilir kadar ideal keskinlikte olamaz.

$$\langle \phi | \hat{A} | \phi \rangle = \frac{\sum_i \phi_i^* \langle i | \hat{A} | i \rangle \phi_i}{\sum_i \phi_i^* \phi_i}$$

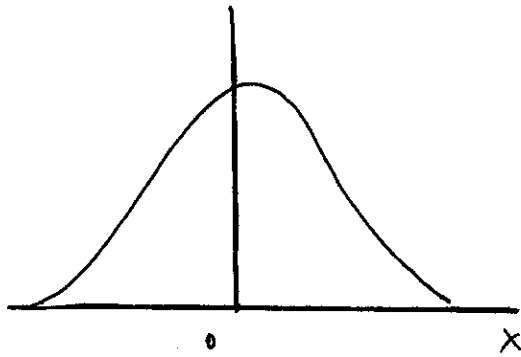
W durumunun normalize olması için, $f_{\epsilon}(x; x_0)$ şunu sağlamalıdır;

$$\begin{aligned} \text{Tr}(W) &= \int_{-\infty}^{+\infty} dx \langle x | W | x \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} dx |f_{\epsilon}(x; x_0)|^2 \\ &= \int_{-\infty}^{+\infty} F_{\epsilon}(x; x_0) dx = 1 \end{aligned}$$

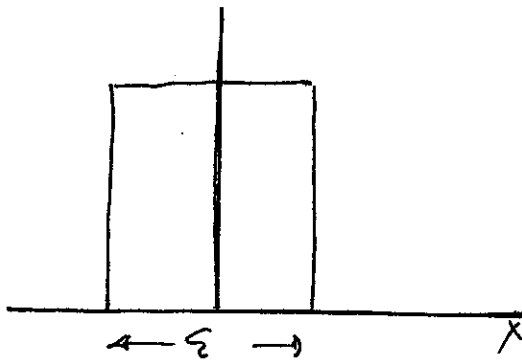
$F_{\epsilon}(x) = F_{\epsilon}(x; 0)$ örnekleri ; _____



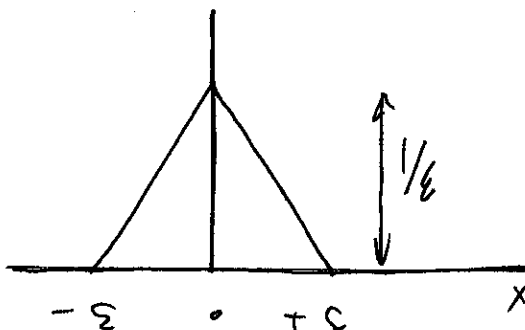
$$F_{\epsilon} = \frac{1}{\pi} \cdot \frac{\epsilon}{x^2 + \epsilon^2}$$



$$F_{\epsilon} = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \cdot \frac{1}{\epsilon} e^{-x^2/2\epsilon^2}$$



$$F_{\epsilon} = \begin{cases} 0 & x < -\epsilon/2 \\ 1/\epsilon & |x| < \epsilon/2 \\ 0 & x > \epsilon/2 \end{cases}$$



$$\bar{F}_{\epsilon} = \begin{cases} 0 & x \leq -\epsilon \\ \frac{x+\epsilon}{-\epsilon} & -\epsilon \leq x \leq 0 \\ \frac{x+\epsilon}{-\epsilon} & 0 \leq x \leq +\epsilon \\ 0 & x > \epsilon \end{cases}$$

Bütün bu fonksiyonlar $-\varepsilon < x < +\varepsilon$ aralığında ana dertçe sahiptirler ve

$$\lim_{\varepsilon \rightarrow 0} F_{\varepsilon}(x) \rightarrow \delta(x).$$

Sürekli Spektrum için temel varsayım III.a:

Deneyisel olarak mümkün olan en darlıkta bir $F_{\varepsilon}(x)$ dağılım fonksiyonuna sahip W istatistiksel operatörü, saf bir öz durumun sürekli spektrum benzeridir. Böyle bir durumu, spektrum sürekli olan gözlemlerinin "hemen hemen kesin" durumu ya da "hemen hemen öz durumu" olarak adlandırırız.

Keyfi bir durum (hazırlanmasında kesinliğinde hiçbir teyidi yapılmamış olabilir)

$$W = \int dx' \int dx'' F(x', x'') |x'\rangle \langle x''|$$

ile tasvir edilir. $F(x', x'')$, Q 'ın statik dağılım fonksiyonuna şöyle bağlanabilir:

$$\begin{aligned} \text{tr}(\Lambda_x W) &= \langle x | W | x \rangle = \int dx' \int dx'' F(x', x'') \langle x | x' \rangle \langle x'' | x \rangle \\ &= F(x, x) \end{aligned}$$

Sürekli spektrum için temel varsayım III.5.:

Fiziksel sistem W durumunda olsun ; bir gözlenesiliğin (sürekli ya da kesikli spektrumlu olan) ya da tamamıyla belirsiz olan) ölçümleri ile bu durum hazırlanabilir. $-\infty < x < +\infty$ sürekli spektrumlu olan bir Q gözlenesiliğinin bir ölçümü W durumunda yapılırsa ve $x_1 < x < x_2$ bölgesinde uzanan Q 'nın x değerleri ile bir alt topluluk seçmek için kullanılırsa , o zaman bu alt topluluğu tanımlayan (normalize alınmış) W' durumu,

$$W' = \Lambda(x_1, x_2) W \Lambda(x_1, x_2)$$

$$= \int_{x_1}^{x_2} dx' \int_{x_1}^{x_2} \Lambda x'' |x'\rangle \langle x'| W |x''\rangle \langle x''|.$$

Bu ifade , $W' = [Tr(\Lambda_b W \Lambda_b)]^{-1} \Lambda_b W \Lambda_b$ denklemleri sürekli spektrum kenarları.

$x_1, x_2 \rightarrow -\infty$ için $W' = W$ elde ederiz. Bu hiçbir ölçüm yapılmadığını söyler.

$x_1 < x < x_2$ sonlu büyüklükte aralıklı olmalıdır; sonnu mümkün olamaz , ayrışım sonlu ayrışım ve sonlu büyüklük nedeniyle ile.

Yukarıdaki denklemlerle , x değerini elde etme ihtiyacı ~~değeri~~ elde etme ihtiyacı olasılık yoğunluğunu hesaplayalım:

$$\langle \Lambda_x \rangle' = \frac{1}{Tr(W')} Tr(\Lambda_x W') = \frac{1}{Tr(W')} \langle x | W' | x \rangle$$

$$\begin{aligned} \langle \Lambda_x \rangle' &= \frac{1}{\text{Tr}(W')} \int_{x_1}^{x_2} dx' \int_{x_1}^{x_2} dx'' \langle x|x' \rangle \langle x'|W|x'' \rangle \langle x''|x \rangle \\ &= \begin{cases} 0 & x < x_1 \text{ ya da } x > x_2 \\ (\text{Tr}(W'))^{-1} \langle x|W|x \rangle & x_1 < x < x_2 \end{cases} \end{aligned}$$

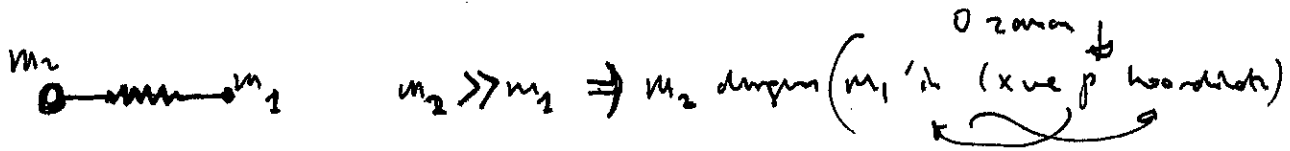
Gerçek bir durum ölçümü, küçük bir $x_0 - \varepsilon < x < x_0 + \varepsilon$ aralık-
dahi bazı değerler üzerindeki Q ölçümü için olasılığın bir
aralığa olması için,

$$\begin{aligned} \langle \Lambda(x_0 - \varepsilon, x_0 + \varepsilon) \rangle' &= \int_{x_0 - \varepsilon}^{x_0 + \varepsilon} dx \langle \Lambda_x \rangle' \\ &= \begin{cases} 0 & (x_0 - \varepsilon, x_0 + \varepsilon) \cap (x_1, x_2) = \emptyset \\ \frac{1}{\text{Tr}(W')} \int_{x_0 - \varepsilon}^{x_0 + \varepsilon} dx \langle x|W|x \rangle & (x_0 - \varepsilon, x_0 + \varepsilon) \subseteq (x_1, x_2) \end{cases} \end{aligned}$$

Böylece, W' konunun (x_1, x_2) aralığında olduğu bir durum
temsil eder.

II. 9 Konum ve Momentum Ölçümleri:

- Harmonik Os. 'ün klasik modelini hatırlarsak;



Konumun bir ölçümü Q.M. sel harmonik osi. de nasıl yapılabilir?

bu sistemde bir realizasyonu olarak CO diatomik molekülünü al-
mıyık oransa soru: CO molekülünün iki atom arasındaki
uzaklık nasıl ölçülebilir? soruna der. $W(x)$ ve $W(p)$ olasılıkları
pratik bir değeri yok.

$W' = \Lambda(x_1, x_2) W \Lambda(x_1, x_2)$ 'ye göre Q konum op. 'nin
bir ölçümünden sonra, fiziksel sist. konum op. 'nin her zaman
özannımlıdır; yani bütün moleküller $(x-\epsilon, x+\epsilon)$ aralığında
yerelleşmiş bir konum vardır.

* klasik model için: m_1, m_2 den $\bar{x}$ uzaklığına $(x-\epsilon < \bar{x} < x+\epsilon)$
Ancak, m_1 'in hareketi bir uzay bölgesinde yerleştiği kadar
bir sist. bir salınım değildir. O bir yerelleşmiş hareket
ya da parçalanır. H. Os. 'de Q 'nun ölçümü, salınımın yok
eder, soruna bir parçalanır.

CO deki görülenler:

1°) Titreyen CO mol. 'nin enerji op. 'ü

2°) ϵ ϵ bağıl konum op. 'ü.

2° since özannımlı olarak hazırlanmış sist. 'i sağlar. 2. m. ölçümü

BS K ϵ sist. 'i genişletmek gerekir:

CO molekülü; C, O atomları:

O zaman CO molekülü bu geniş sist.'in özel durumunda,
 Q op.'ünün, hemen hemen özdeğeri iştir,

$$W(x) = \iint dx' dx'' f_{\xi}(x'-x) \bar{f}_{\xi}(x''-x) |x'\rangle \langle x''|$$

varır. $Q|x\rangle = x|x\rangle$ ve $|f_{\xi}(x'-x)|^2$, F_{ξ} öelliğindedir.

○ Aynı şeyi, P mom. op.'ü için tanımlayalım.

$$W(p) = \int_{-\infty}^{+\infty} dp' \int_{-\infty}^{+\infty} dp'' f_{\xi}(p'-p) \bar{f}_{\xi}(p''-p) |p'\rangle \langle p''|$$

burada $P|p\rangle = p|p\rangle$ ve $|f_{\xi}(p'-p)|^2 \rightarrow F_{\xi}$.

P 'nin ölçümü $\bar{p}$ verir: $p-\varepsilon < \bar{p} < p+\varepsilon$. Böyle bir durum
 ○ H . ölç. tarafından realize edilebilir.

$$H = \frac{1}{2} \left(\frac{P^2}{m} + m\omega^2 Q^2 \right) \rightarrow \text{gerekir}$$

$$[P, Q] = \frac{\hbar}{i} I \rightarrow \text{gerekir.}$$

bu somun $\langle p|x\rangle = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{-ixp/\hbar}$ ile verilir.

H ile P ve Q arasındaki ilişki $H = P^2/2m$ (ml. Buradan klasik mekaniğin
mekaniksel ist. $\rightarrow$ serbest non-relativistik elemanlar çıkarılır.

* iyi tanımlı mom.'u olan Q.M. bir sistem, klasik görüntü olarak bir dalgaya sahiptir.

* Bir parçacığın karakteristiği uzayda yerelleşmiştir. Bir dalganın karakteristiği sonsuz periyodik uzaysal uzanti 'dır. Bir düzlem dalganın matematiksel tanımı :

$$\phi(x,t) = A e^{ikx} e^{-i\omega t}$$

periyodik uzaysal uzanti $k(x) = A e^{ikx}$ ile tasvir edilir.

○ Temel dalga boyu : $\lambda = 2\pi/k$. Dalga düzlem dalga değildir iyi tanımlı bir dalga sayısına sahip değildir ; ancak belli bir aralıkta $(k-\Delta k, k+\Delta k)$ k' dalga sayıları vardır, o zaman bir dalga paketi

$$\phi(x) = \int_{-\omega}^{+\omega} dk' A(k') e^{ik'x}$$

ile tanımlanır.

$(k-\Delta k, k+\Delta k)$ aralığında sıfırdan farklı.

○ iyi tanımlı mom.'u olan bir durumun uzaysal dağılımını hesaplayalım : Bunun,

$$\text{tan } |p\rangle \text{ mom.'u olan } (W(p) = dp |p\rangle \langle p|)$$

$$|x\rangle \text{ kon.'u } (W(x) = dx |x\rangle \langle x|)$$

durumları ile yapalım. iyi davranışlı durum vektörü ϕ olan saf bir ϕ durum için uzaysal dağılım $\phi(x) = \langle x|\phi\rangle$ dalga fonk.'u ile tasvir edilir. ϕ durumunun konum ölçümüne x değeri ölçme olasılığı

$$W_\phi(x) = |\langle x|\phi\rangle|^2 \text{ 'dır.}$$

Şimdi ψ iyi davranışlı olması ve bu yüzden fiziksel olmayan durum vektörü $|p\rangle$ olsun. 0 zaman uzaysal dağılımı,

$$\langle x | p \rangle = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{ipx/\hbar}$$

ile verilir. Bunu $A e^{ikx} = u(x)$ ile karşılaştırmak suretiyle görürüz: Q.M. sis.'in bir tam mom. öz durumunu, klasik sist. ile aynı (düzlem dalgaya denilen) uzaysal dağılıma sahiptir; dalganın sayısı ve boyu de Broglie bağıntısı ile verilir.

$$k = \frac{1}{\hbar} p, \quad \lambda = \frac{2\pi\hbar}{p} = \frac{h}{p}$$

Şimdi durumun $W(p)$ ile verildiği fiziksel duruma dönelim. bu durum mümkün olduğunca dar mom. dağılımı $|f_\epsilon(p'-p)|^2$ sahip olsun. $W(p)$ durumunda Q 'un ölçümünde x değerini elde etmek için olasılık yoğunluğu,

$$\begin{aligned} \langle x | W(p) | x \rangle &= \int_{-\infty}^{+\infty} dp' \int_{-\infty}^{+\infty} dp'' f_\epsilon(p'-p) \bar{f}_\epsilon(p''-p) \langle x | p' \rangle \langle p'' | x \rangle \\ &= \int_{-\infty}^{+\infty} dp' f_\epsilon(p'-p) \frac{e^{ip'x/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \int_{-\infty}^{+\infty} dp'' \bar{f}_\epsilon(p''-p) \frac{e^{-ip''x/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \end{aligned}$$

Bunu $\phi(x) = \int dk' A(k') e^{ik'x}$ ile karşılaştırmak için tanımlayalım:

$$\phi(x) = \int_{-\infty}^{+\infty} dp' f_\epsilon(p'-p) \frac{e^{ip'x/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} = \int_{-\infty}^{+\infty} dk' \underbrace{f_\epsilon(k'-k)}_{A(k')} \frac{e^{ik'x}}{\sqrt{2\pi\hbar}}$$

$A(k') = \sqrt{\hbar/2\pi} f_{\epsilon}(k'-k)$ ile $\phi(x)$ gerçekten bir dalga

paketi tanımlar. Şiddeti,

$$\langle x | W(p) | x \rangle = |\phi(x)|^2$$

x değeri için olasılık yoğunluğunu verir. Böylece iyi tanımlı
mon.'ın olan bir durumda Q.t. sistem klasik görüntü olarak
bir dalga paketine sahiptir. ; bunun λ dalga boyu der bir aralığadır.

$$\frac{2\pi\hbar}{p-\epsilon} > \lambda > \frac{2\pi\hbar}{p+\epsilon}$$

Bu dalganın şiddeti, konum ölçümü için olasılık yoğunluğuna
karşı gelir. $\phi(x)$ olasılık taşıyıcı eder ve olasılık genliği
olarak adlandırılır.

* $\psi(x) = \langle x | \psi \rangle$ 'nin şimari için bir dalga fonk.ın

olarak adlandırıldığını anlıyoruz: W_{ψ} saf bir durum olsun, yani
 ψ tarafından verilen uzayda bir projektör olsun. O zaman,
konumun ölçümünde x değerini elde etme olasılık yoğunluğu

$$W_{\psi}(x) = \langle x | W_{\psi} | x \rangle = \langle x | \psi \rangle \langle \psi | x \rangle$$

$$= \psi(x) \bar{\psi}(x) = |\psi(x)|^2 \quad \checkmark$$

Öte yandan,

$$\langle x | W_{\psi} | x \rangle = \langle x | \psi \rangle \langle \psi | x \rangle = \int dp' dp'' \langle x | p' \rangle \langle p' | \psi \rangle$$

$$\otimes \langle \psi | p'' \rangle \langle p'' | x \rangle$$

$$= \int dp' \frac{e^{ixp'/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \psi(p') \int dp'' \frac{e^{-ixp''/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \psi(p'')$$

Bu ikisini karşılaştırırsak ise,

$$\psi(x) = \int dp' \frac{e^{ixp'/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \psi(p')$$

$$\psi(p') = \langle p' | \psi \rangle$$

○ $\psi(x)$: düzlem dalgaların süperpozisyonu.

Dalga karakteri $\rightarrow$ kırınım deneyi.

Hemen hemen mom. öz durumunda hazırlanmış bir sist. ele alalım.
yani kuantum parçacıklarının monokromatik bir demeti olsun. Parçacıklar yüklü ise böyle bir demeti hazırlamak kolaydır. Bu nedenle elektron demeti alalım. Eğer $f_E(p'-p)$ bu demetli mom. yayılımını tanımlar ise, 0 zaman uzaysal dağılımı

$$\phi(x) = \int dh' \frac{f_E(h'-h)}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{ih'x}$$

ile verilir. Eğer mom. yayılımı h civarında dar olursa bu bir düzlem dalgaya yakındır.

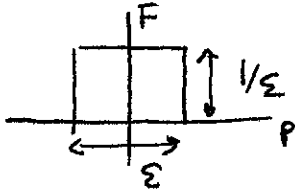
$$\phi(x) \approx A e^{ihx}$$

Bu yalancı düzlem dalgası bir engelden kırınım ve kırılma bir kırınım şekli elde edilir.

$$\text{Tr} \left(\Lambda \left(x - \frac{\Delta}{2}, x + \frac{\Delta}{2} \right) W(p) \right)$$

$$= \int_{x-\Delta/2}^{x+\Delta/2} dx' \langle x' | W(p) | x' \rangle$$

kesinleştirmek için hemen hemen momentum durumları

$[F_{\epsilon}(p),$  $] \text{ alınarak bulunur.}$

$$f_{\epsilon}(p'-p) = 1/\sqrt{\epsilon}, \quad (p - \frac{\epsilon}{2}, p + \frac{\epsilon}{2}) \text{ aralığında}]$$

$$\langle x | W(p) | x \rangle = \int_{p-\frac{\epsilon}{2}}^{p+\frac{\epsilon}{2}} dp' \frac{1}{\sqrt{\epsilon}} \frac{e^{ixp'/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}} \int_{p-\frac{\epsilon}{2}}^{p+\frac{\epsilon}{2}} dp'' \frac{1}{\sqrt{\epsilon}} \frac{e^{-ixp''/\hbar}}{\sqrt{2\pi\hbar}}$$

$$= \frac{1}{2\pi\hbar} \epsilon \quad \epsilon x / \hbar \ll 1 \text{ için}$$

Ömr. sonuç konumdan bağımsızdır. Böylece fiziksel sistem için x civarında Δ uzunluğunda aralıktaki bir değer bulunmanın olasılığı

$$\int_{x-\frac{\Delta}{2}}^{x+\frac{\Delta}{2}} dx' \langle x' | W(p) | x' \rangle = \frac{1}{2\pi\hbar} \epsilon \Delta$$

Ömr. Yani sistem aynı olasılıkla uzayda her yerde bulunabilir. $\epsilon \rightarrow 0$ için, bu olasılık 0 olur, ki bu geçeceği değildir.

Hemen hemen mom. durumunu için her konum aynı olasılığa sahiptir yani konum belirsizdir. Fiziksel sist. oldukça iyi tanımlanmış dalga sayısını ve dalga boyunu ile bir dalga durumunu içindedir.; böylece bir dalga olarak görünür.

Mom. durumundaki bir kuantum fiziksel sist.'i durumun değiş-tiren bir ölçme yapılmaya kadar bir dalga gibi davranır. Böyle bir ölçme yapılmadıkça teorik öngörüler, klasik dalga teorisinden ile tamami ile aynıdır.

Hemen hemen konum öz durumları $W(x)$ ile de aynı tartışma yapılabilir: Mom. op.'nin olasılık yoğunluğu,

$$\langle p | W(x) | p \rangle = \frac{1}{2\pi\hbar} \int$$

Mom.'un $p - \epsilon/2$ ve $p + \epsilon/2$ aralığında bulma olasılığı,

$$\int_{p-\epsilon/2}^{p+\epsilon/2} dp' \langle p' | W(x) | p' \rangle = \frac{1}{2\pi\hbar} \int \epsilon.$$

parçacık $\rightarrow$ kesin mom. değeri yok. (p 'nin her değeri için aynı olasılık)

$W(p) = \Lambda(p - \frac{\epsilon}{2}, p + \frac{\epsilon}{2})$: Fiz. sist. iyi tanımlı mom. durumunda

$W(x) = \Lambda(x - \frac{\epsilon}{2}, x + \frac{\epsilon}{2})$: " " konum " .

Bu ikisi birbirine (complementary) dir demek
(tamamlayıcı, birbirini)

$$\begin{aligned} \tilde{\Lambda} \text{ ve } \Lambda \text{ comp.} &\Rightarrow \quad 1 - \tilde{\Lambda} \text{ ve } \Lambda \\ &\quad \tilde{\Lambda} \text{ ve } 1 - \Lambda \\ &\quad 1 - \tilde{\Lambda} \text{ ve } 1 - \Lambda \text{ comp. dir.} \end{aligned}$$

BS Λ : Λ kesinlikle olumsuz.

Prb.2.4.) ϕ_n harmonik osil.'ün normalize vektörleri olsun. Herbir kompleks z sayısı için

$$|z\rangle \equiv e^{-|z|^2/2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{z^n}{\sqrt{n!}} \phi_n$$

koherent durum vektörü tanımlanmış olsun. (a) $|z\rangle$ koherent durumunun a operatörünün z özdeğerli bir öz durumu olduğunu gösteriniz.

$$a|z\rangle = e^{-|z|^2/2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{z^n}{\sqrt{n!}} a\phi_n = \sqrt{n} \phi_{n-1}$$

$$= e^{-|z|^2/2} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{z^n}{\sqrt{(n-1)!}} \phi_{n-1}$$

$$= e^{-|z|^2/2} z \sum_{n=1}^{\infty} \frac{z^{n-1}}{\sqrt{(n-1)!}} \phi_{n-1} = z e^{-|z|^2/2} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{z^m}{\sqrt{m!}} \phi_m$$

$$= z|z\rangle$$

$$a|z\rangle = z|z\rangle$$

(b) ϕ_n 'in $|z\rangle$ ile skaler çarpımı $|\langle \phi_n | z \rangle|^2 = \frac{|z|^{2n}}{n!} e^{-|z|^2}$ özelliği ne sahip olduğunu gösteriniz.

$$\langle \phi_m | z \rangle = e^{-|z|^2/2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{z^n}{\sqrt{n!}} \langle \phi_m | \phi_n \rangle = e^{-|z|^2/2} \frac{z^m}{\sqrt{m!}}$$

$$\Rightarrow |\langle \phi_m | z \rangle|^2 = e^{-|z|^2} \frac{|z|^{2m}}{m!}$$

(c) $|z\rangle$ ve $|z'\rangle$ gibi iki koherent durumun skaler çarpımını bulunuz. 2

$$\begin{aligned}\langle z | z' \rangle &= e^{-|z|^2/2} e^{-|z'|^2/2} \sum_{n,m} \frac{\bar{z}^n}{\sqrt{n!}} \frac{z'^m}{\sqrt{m!}} \langle \phi_n | \phi_m \rangle \\ &= \exp\left\{-\frac{|z|^2}{2} - \frac{|z'|^2}{2}\right\} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\bar{z}^n z'^n}{n!} \\ &= \exp\left\{-\frac{|z|^2}{2} - \frac{|z'|^2}{2} + \bar{z} z'\right\}\end{aligned}$$

(d) $|z\rangle$ koherent durumunda H , Q ve P operatörlerinin beklenen değerlerini hesaplayınız.

$$\begin{aligned}\langle z | H | z \rangle &= \hbar\omega e^{-|z|^2} \sum_{n,m} \frac{\bar{z}^n}{\sqrt{n!}} \frac{z^m}{\sqrt{m!}} \langle \phi_n | (a^\dagger a + \frac{1}{2}) | \phi_m \rangle \\ &= \hbar\omega e^{-|z|^2} \sum_{n,m} \frac{\bar{z}^n z^m}{\sqrt{n!m!}} (n + \frac{1}{2}) \langle \phi_n | \phi_m \rangle \\ &= \hbar\omega e^{-|z|^2} \sum_n \frac{|z|^{2n}}{n!} (n + \frac{1}{2}) \\ &= \hbar\omega e^{-|z|^2} \left[|z|^2 \sum_n \frac{|z|^{2n-2}}{n!} n + \frac{1}{2} \sum_n \frac{|z|^{2n}}{n!} \right] \\ &= \hbar\omega \left(|z|^2 + \frac{1}{2} \right)\end{aligned}$$

(e) $W = |z\rangle\langle z|$ saf koherent durumu için $\Delta P \Delta Q = \hbar/2$ olduğunu gösteriniz.

$$Q = \sqrt{\hbar/2\mu\omega} (a + a^\dagger) \quad P = -i\sqrt{\mu\omega\hbar/2} (a - a^\dagger)$$

$$\langle z | Q | z \rangle = \sqrt{\hbar/2\mu\omega} (z + \bar{z})$$

$$[a, a^\dagger] = 1$$

$$\langle z | P | z \rangle = -i\sqrt{\mu\omega\hbar/2} (z - \bar{z})$$

$$\langle z | Q^2 | z \rangle = \frac{\hbar}{2\mu\omega} \langle z | \underbrace{(aa^\dagger + a^\dagger a)}_{1+a^\dagger a} + a^2 + a^{\dagger 2} | z \rangle$$

$$= \frac{\hbar}{2\mu\omega} \langle z | (2a^\dagger a + a^2 + a^{\dagger 2} + 1) | z \rangle$$

$$= \frac{\hbar}{2\mu\omega} \langle z | [(z + \bar{z})^2 + 1] | z \rangle$$

$$(\Delta Q)^2 = \hbar/2\mu\omega \quad (\Delta P)^2 = \mu\omega\hbar/2$$

$$\Delta Q \Delta P = \hbar/2.$$

Prb. 6.) Bir Q.M. osilatörümüz olsun. (a) sist.'in durumu $W \equiv \sum_n w_n \Lambda_n$ ile verilsin. $\text{Tr} W = 1$ 'in $\sum_{n=0}^{\infty} w_n = 1$ 'den çıktığını gösteriniz.

$$\begin{aligned} \text{Tr} W &= \sum_{\gamma} (\phi_{\gamma}, W \phi_{\gamma}) = \sum_{\gamma} (\phi_{\gamma}, \sum_n w_n \Lambda_n \phi_{\gamma}) \\ &= \sum_{n, \gamma} w_n (\phi_{\gamma}, \underbrace{\Lambda_n \phi_{\gamma}}_{\delta_{n\gamma}}) = \sum_{\gamma} w_{\gamma} (\phi_{\gamma}, \underbrace{\phi_{\gamma}}_1) \\ &= 1 \quad (\Rightarrow) \quad \sum_{\gamma} w_{\gamma} = 1 \text{ ise.} \end{aligned}$$

(b) $W = \tilde{W} / (\text{Tr} \tilde{W})$ 'nin normalize istatistiksel op. olduğunu gösteriniz. ($\tilde{W} = \sum_n h_n \Lambda_n$ Eq. 4.22.)

$$\begin{aligned} \langle A \rangle &= \text{Tr} (A \tilde{W}) / \text{Tr} \tilde{W} = \text{Tr} (A \cancel{W \text{Tr} \tilde{W}}) / \text{Tr} (\cancel{W \text{Tr} \tilde{W}}) \\ &= \text{Tr} (A W) / \text{Tr} (W). \end{aligned}$$

(c) Λ projeksiyon op. 'ü olsun. $\text{Tr} \Lambda = \dim(\Lambda \mathcal{H})$ olduğunu gös.

$$\begin{aligned} \text{Tr} \Lambda_n &= \sum_k \sum_m (\phi_m^k, \underbrace{\Lambda_n \phi_m^k}_{\phi_n^k}) \\ &= \sum_{k=1}^{\dim(\Lambda_n \mathcal{H})} = \dim(\Lambda_n \mathcal{H}). \quad \checkmark \end{aligned}$$

Prb. 2.7.) Q.M. osilatör $W = \Lambda_n$ durumunda iken Q, Q^2, P ve P^2 op. lerinin beklenen değerlerini hesaplayınız. Burada $\Lambda_n, E_n = (n + \frac{1}{2})\hbar\omega$ özdeğerine karşı gelen enerji özuzayı üzerine projeksiyon operatörüdür.

$$\langle Q \rangle = \text{Tr}(QW) = (\phi_n, Q\phi_n) \quad Q = \sqrt{\hbar/2\mu\omega} (a + a^\dagger)$$

$$(\phi_n, a\phi_n) = (\phi_n, a^\dagger\phi_n) = 0 \Rightarrow \langle Q \rangle = 0$$

$$\langle Q^2 \rangle = \frac{\hbar}{2\mu\omega} (\phi_n, (a + a^\dagger)^2 \phi_n) \quad , \quad a^{\dagger 2} + a^2 + \underbrace{a a^\dagger + a^\dagger a}_{2a^\dagger a + 1}$$

$$= \frac{\hbar}{2\mu\omega} (\phi_n, (2a^\dagger a + 1) \phi_n)$$

$$= \frac{\hbar}{2\mu\omega} (2n + 1) = \frac{\hbar}{\mu\omega} (n + \frac{1}{2})$$

$$P = -i\sqrt{\hbar\mu\omega/2} (a - a^\dagger)$$

$$\langle P \rangle = 0$$

$$\langle P^2 \rangle = -\frac{\mu\omega\hbar}{2} (\phi_n, (a - a^\dagger)^2 \phi_n)$$

$$a^2 + a^{\dagger 2} - \underbrace{a a^\dagger + a^\dagger a}_{2a^\dagger a + 1}$$

$$= +\frac{\mu\omega\hbar}{2} (2n + 1) = \mu\omega\hbar (n + \frac{1}{2})$$

$$\Delta Q \Delta P = \hbar (n + \frac{1}{2})$$

Prb. 2.8.) Λ , ψ tarafından genilen ($\|\psi\|=1$) bir-bayutlu alt 6 uzay üzerine projektör olsun. Sist. $W=\Lambda$ durumunda iken H 'nin dispersiyonunu ($\text{disp}_{(\Lambda)} H$) hesaplayınız. ve ≥ 0 olduğunu gösteriniz.

$$\text{disp}_{(\Lambda)} H = \langle H^2 \rangle_{\Lambda} - \langle H \rangle_{\Lambda}^2$$

$$= \text{Tr}(H^2 \Lambda) - [\text{Tr}(H \Lambda)]^2$$

$$= (\psi, H^2 \psi) - (\psi, H \psi)^2$$

$$= (\psi, H^2 \psi) - (\psi, H \psi)^2 ; |\psi\rangle = \sum_n |\phi_n\rangle \langle \phi_n | \psi \rangle$$

$$= \sum_n E_n^2 |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 - \left(\sum_n E_n |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 \right)^2$$

$H|\phi_n\rangle = E_n |\phi_n\rangle$

$$= \sum_n E_n^2 |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 - \sum_{nm} E_n E_m |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 |\langle \psi | \phi_m \rangle|^2$$

$$\left. \begin{array}{l} \sum_n \\ 1 = \end{array} \right\} \sum_n |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 = \langle \psi | \psi \rangle = \langle \psi | \sum_n |\phi_n\rangle \langle \phi_n | \psi \rangle$$

$$= \sum_m |\langle \psi | \phi_m \rangle|^2 \sum_n E_n^2 |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 - \left(\sum_n E_n |\langle \psi | \phi_n \rangle|^2 \right)^2$$

$$\geq 0 \quad \text{Cauchy eşitliği blz. txt.}$$

Prb. 2.10.) $W = \sum_k w^k |\phi_a^k\rangle \langle \phi_a^k|$ ile verilmiş olsun. $\text{disp}_{(W)} A = 0$ olduğunu gösteriniz.

$$\text{disp}_{(W)} A = \langle A^2 \rangle_W - \langle A \rangle_W^2$$

$$= \text{Tr} (A^2 W) - [\text{Tr} (AW)]^2$$

(1.) (2.)

$$1.) \text{Tr} A^2 W = \sum_n (\phi_n^k, A^2 W \phi_n^k)$$

$$= \sum_{n,k} w^k (\phi_n^k, \underbrace{A^2 |\phi_a^k\rangle}_{a^2 \phi_a^k} \underbrace{\langle \phi_a^k | \phi_n^k \rangle}_{\delta_{na}})$$

$$= \sum_k w^k (\phi_a^k, a^2 \phi_a^k)$$

$$= a^2 \sum_k w^k = a^2$$

$$2.) \text{Tr} AW = a \Rightarrow \text{disp}_{(W)} A = 0$$

Prob. 2.11.) $W = \sum_{a_i} w_{a_i} \Lambda_{a_i} = \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})}$ (Eq. 4.31) verilmiş olsun.

$\langle A \rangle$ 'yı hesaplayınız. Eq. 4.51 ile verilen W' normalize midir?

$$\langle A \rangle = \text{Tr}(AW) = \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} \sum_{a_i, \eta} w_{a_i}^{\eta} \left(\phi_{a_n}^{\eta}, \underbrace{A \Lambda_{a_i} \phi_{a_n}^{\eta'}}_{a_n^{\eta} \delta_{a_i a_n}} \right)$$

$$= \frac{1}{\dim(\Lambda_{a_i} \mathcal{H})} \sum_{\eta} w_{a_n}^{\eta} a_n^{\eta}.$$

○ $W' = \sum_{b_i} \Lambda_{b_i} W \Lambda_{b_i}$ Eq. 4.51.

$$\text{Tr} W' = \sum_i (\phi_i, W' \phi_i)$$

$$= \sum_{i, b_i} (\phi_i, \Lambda_{b_i} W \underbrace{\Lambda_{b_i} \phi_i}_{\phi_{b_i} \delta_{i, b_i}})$$

○ $= \sum_{b_i} (\phi_{b_i}, \Lambda_{b_i} W \phi_{b_i})$

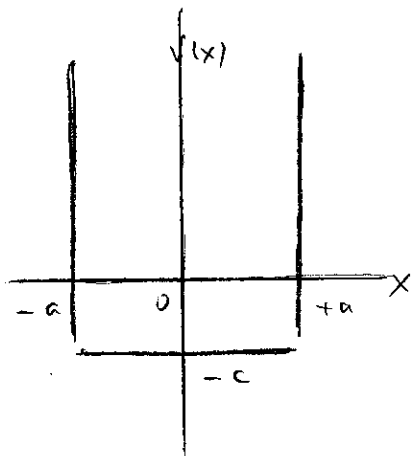
$$= \sum_{b_i} (\phi_{b_i}, \underbrace{\Lambda_{b_i} \phi_n}_{\phi_n \delta_{b_i n}}) = (\phi_n, \phi_n) = 1.$$

Prb. 2.13.) Harmonik Os. 'ün $\phi_n = |n\rangle$ enerji özehtörleri arasında
 Due Q op.'m. $\langle n | P | m \rangle$, $\langle n | Q | m \rangle$ matris elementlerin hespi-
 laymiz.

$$\begin{aligned}\langle n | Q | m \rangle &= \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} \left(\langle n | a | m \rangle + \langle n | a^\dagger | m \rangle \right) \\ &= \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} \left(\sqrt{m} \langle n | m-1 \rangle + \sqrt{m+1} \langle n | m+1 \rangle \right) \\ &= \sqrt{\frac{\hbar}{2\mu\omega}} \left(\sqrt{m} \delta_{n,m-1} + \sqrt{m+1} \delta_{n,m+1} \right)\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\langle n | P | m \rangle &= -i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} \left(\langle n | a | m \rangle - \langle n | a^\dagger | m \rangle \right) \\ &= -i \sqrt{\frac{\mu\omega\hbar}{2}} \left(\sqrt{m} \delta_{n,m-1} - \sqrt{m+1} \delta_{n,m+1} \right)\end{aligned}$$

Prb. 2.18.) m kütleli bir Q.M. parçacık $-a < x < +a$ bölgesine¹⁰
 nüfuz edilemez duvarlarla kaplı edilmiş olsun. Bu genelleştirilmiş harmonik
 öz durumlar $|x\rangle$ arasında pot. enerji op. V 'nin bellenen değerinin
 $\langle V \rangle_x = \langle x|V|x\rangle / \langle x|x\rangle = -c$ olduğu anlamına gelir. Q harmoni-
 nun bir ölçümünün x değerini vereceği olasılığın sadece $-a < x < +a$
 için sıfırdan farklı olduğu anlamına da gelir. $H = P^2/2m + V$ enerji op.
 nün özvektörlerini $|n\rangle$ ile gösterelim ve $\Lambda_n, |n\rangle$ tarafından verilen uzaya
 izdüşüm op. olsun. H 'nin özdeğerlerini ve Q, Q^2, P ve P^2 'nin bel-
 lenen değerlerini sist. bir Λ_n enerji öz durumunda iken hesaplayalım.



$$W = \Lambda_n = |n\rangle\langle n|$$

$$\frac{\text{Tr}(HW)}{\text{Tr}W} = \sum_i (\phi_i, HW\phi_i) / \text{Tr}W = E_n$$

$$\begin{aligned} \text{Tr}(HW) &= \sum_i (\phi_i, \underbrace{\frac{P^2}{2m} W}_{\phi_n} \phi_i) + \sum_i (\phi_i, \underbrace{V W}_{\phi_n} \phi_i) \\ &= \frac{1}{2m} (\phi_n, P^2 \phi_n) + (\phi_n, V \phi_n) \end{aligned}$$

$$|\phi_n\rangle = \int dx |x\rangle\langle x|$$

$$\begin{aligned} \text{Tr}(HW) &= \frac{1}{2m} \int dx \langle \phi_n | P^2 | x \rangle \langle x | \phi_n \rangle + \int dx \langle \phi_n | V | x \rangle \langle x | \phi_n \rangle \\ &= \frac{1}{2m} \left(\frac{\hbar}{i} \right)^2 \frac{d^2}{dx^2} \langle x | \phi_n \rangle - c \langle x | \phi_n \rangle \end{aligned}$$

$$\Rightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} \phi_n(x) - c \phi_n(x) = E_n \phi_n(x)$$

$$E_n + c = \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\pi^2}{a^2} \left(n + \frac{1}{2} \right)^2 \quad ; \quad \begin{cases} \phi_n^{(+)}(x) = A \cos \frac{\pi}{a} \left(n + \frac{1}{2} \right) x \\ \phi_n^{(-)}(x) = B \sin \frac{\pi}{a} n x \end{cases}$$

$$\phi_n(\mp a) = 0 = \begin{cases} A \cos ka + B \sin ka \\ A \cos ka - B \sin ka \end{cases}$$

$$\phi_n^{(+)}(x) = A \cos \left(n + \frac{1}{2}\right) \frac{\pi x}{a} \quad \phi_n^{(-)}(x) = A \sin \frac{n\pi x}{a}$$

$$A = B = 1/\sqrt{a}.$$

$$E_n = \frac{\hbar^2 \pi^2}{8a^2 m}$$

$$\begin{aligned} \text{O } \langle Q^2 \rangle &= \int_{-a}^{+a} dx \, x^2 |\phi_n^{(-)}(x)|^2 \\ &= \frac{1}{2a} \int_{-a}^{+a} dx \, x^2 \cos^2 \frac{n\pi}{2a} x = a^2 \left[\frac{1}{3} + \frac{(-1)^n}{m^2 \pi^2} \right] \end{aligned}$$

O

Bir boyutta harmonik osilatörün $|z\rangle$ koherent durumları a op.'nin z özdeğerli öz durumlarıdır, fakat $a^\dagger$ op.'nin öz durumları değildir. ispatlayınız. _____

ispat : $|z\rangle \rightarrow |\alpha\rangle$ alalım.

$$a^\dagger |\alpha\rangle = \alpha |\alpha\rangle \text{ alın.}$$

$$\Rightarrow \therefore \langle n | a^\dagger | \alpha \rangle = \alpha \langle n | \alpha \rangle$$

$$a |n\rangle = \sqrt{n} |n-1\rangle, a |0\rangle = 0$$

$$, \langle n | a^\dagger = \sqrt{n} \langle n-1|$$

$$\left. \begin{array}{l} n=0 \\ n \neq 0 \end{array} \right\} \Rightarrow \left\{ \begin{array}{l} \langle 0 | a^\dagger | \alpha \rangle = \alpha \langle 0 | \alpha \rangle \\ 0 = \alpha \langle 0 | \alpha \rangle \quad (\#) (\#) \quad n=0 \\ \langle n-1 | \alpha \rangle \sqrt{n} = \alpha \langle n | \alpha \rangle \quad (\#) \quad n=1, 2, \dots \end{array} \right.$$

$\alpha = 0$ ise, tüm n 'ler için $\langle n | \alpha \rangle = 0$ buluruz!...

$$\alpha \neq 0 \text{ ise, } \left\{ \begin{array}{l} 0 = \alpha \langle 0 | \alpha \rangle \text{ yani } \langle 0 | \alpha \rangle = 0 \quad n=0 \\ \langle n-1 | \alpha \rangle \sqrt{n} = \alpha \langle n | \alpha \rangle \text{ yani } \langle n | \alpha \rangle = 0 \quad n=1, 2, \dots \end{array} \right.$$

BS K $\therefore | \alpha \rangle \equiv 0.$

$$\text{Tr}(R) = \sum_n R_{nn} = \sum_n \langle n | R | n \rangle$$

$$\text{Tr}(A^\dagger A) = \sum_n \langle n | A^\dagger A | n \rangle, \quad \sum_n |n\rangle \langle n| = 1$$

$$= \sum_n \langle n | A^\dagger \sum_m |m\rangle \langle m| A | n \rangle$$

$$= \sum_{n,m} \langle n | A^\dagger | m \rangle \langle m | A | n \rangle = \sum_{n,m} |\langle n | A | m \rangle|^2$$

$$= \text{Tr}(A A^\dagger)$$

$$\text{Tr}([A, A^\dagger]) = 0$$

$$= \text{Tr}(\mathbb{I}) = \sum_{n=1}^{\infty} \langle n | n \rangle = \infty$$

$$0 = \infty$$