

KAPITTEL 3: SCHRÖDINGER LIGNINGA

Vi har sett at i tiårene rundt det 20. århundres begynnelse kom det eksperimentelle resultater som var i strid med forutsetninger fra klassisk fysikk. Lys og ~~partikler~~ hadde egenskaper som tydet på at begge kunne oppføre seg som både bølger og partikler.

Vi skal nå se hvordan det ble konstruert en ligning som kunne beskrive "materieplagers" utbredelse. Den lar partikler ~~ikke~~ beskrives ved bølgefunksjonen $\psi(\vec{r}, t)$. Vi får bare sannsynlighet for posisjon og impuls, gitt ved $\psi^* \psi$.

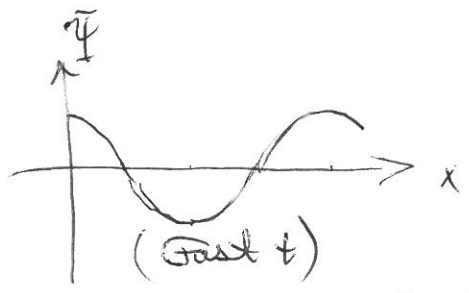
3.1 Utleiing av Schrödingerligninga.

§. 1. kan ikke utledes noe mer enn Newtons gravitasjonsligning eller $\vec{F} = m\vec{a}$. Vi skal se at noen rimelige, innebygde antakelser leder til en ligning der løsningene viser seg å gi numerisk riktige forutsetninger.

Først, litt generelt om bølger:

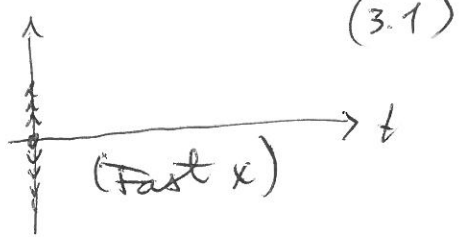
En ^{plan} bølge i positiv x-retning, med frekvens ω og bølglengde λ , er gitt ved:

$$\psi(x, t) = A \cos\left(\frac{2\pi x}{\lambda} - 2\pi \nu t\right) \tag{3.1}$$



Notasjonsforenkling:

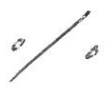
$k = \frac{2\pi}{\lambda}$ bølgetallet ~~(2.2)~~
 $\omega = 2\pi \nu$ vinkel frekvens ~~(2.3)~~



Bølgetallet er # bølglengder pr. lengdeenhet, vinkel frekvensen # perioder pr. tidsenhet.

$$\Rightarrow \psi(x, t) = A \cos(kx - \omega t) \tag{3.2}$$

gives en topp når $t=0$ og $x=0$, så beveger den seg slik:



$$x_{max} = \frac{\omega}{k} t$$

(3.3)

eller:

$$v = \frac{\omega}{k}$$

fasehastigheten

3D:

En plan bølge i retning \hat{k} , hvor $\vec{k} = k\hat{k}$

er gitt ved

$$\Psi(\vec{r}, t) = A \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t)$$

Men generelt, der A_1 og A_2 bestemmer amplitude og fase:

$$\Psi(\vec{r}, t) = A_1 \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t) + A_2 \sin(\vec{k}\vec{r} - \omega t) \quad (3.4)$$

eller i kompleks notation:

$$\Psi(\vec{r}, t) = B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} \quad (B \text{ kompleks}) \quad (3.5)$$

4 klassisk mekanikk og elektromagnetisme tar man her underforstått realdelen.

4 kvantemekanikk skal vi se at det er forskjellig!

*

For en ligning for bølgefunksjonen:

Sun for forbindelser mellom \vec{k} , ω , \vec{p} og E .

$$E = h\nu = \hbar\omega \quad (\text{lys})$$

$$p = h\lambda = \hbar k \quad (\text{materiebølge}) \quad (3.7)$$

Anta at også E-relasjonen holder for materiebølger.

4 3D:

$$\vec{p} = \hbar \vec{k}$$

ikke-relativistisk energi:

$$E = \frac{p^2}{2m} \tag{3.8}$$

Konstruer den fra (3.5):

$$\begin{aligned} \frac{\partial \Psi}{\partial t} &= -i\omega B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} \\ i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} &= \hbar\omega B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} = E\Psi \end{aligned} \tag{3.9}$$

Merk: $\left[\begin{array}{l} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - \text{linear operator} \\ \Psi - \text{egenfunksjon} \\ E - \text{egenverdi} \end{array} \right]$!

For impulsen: siden

$$\vec{k}\vec{r} = k_x x + k_y y + k_z z$$

kan vi

$$\begin{aligned} \frac{\partial \Psi}{\partial x} &= ik_x B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} \\ \frac{\partial \Psi}{\partial y} &= ik_y B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} \\ \frac{\partial \Psi}{\partial z} &= ik_z B e^{i(\vec{k}\vec{r} - \omega t)} \end{aligned}$$

eller

$$\begin{aligned} \nabla \Psi &= \hat{x} \frac{\partial \Psi}{\partial x} + \hat{y} \frac{\partial \Psi}{\partial y} + \hat{z} \frac{\partial \Psi}{\partial z} \\ &= i\vec{k}\Psi \end{aligned}$$

$$-i\hbar \nabla \Psi = \hbar\vec{k}\Psi = \vec{p}\Psi$$

Dvs.:

$\left[\begin{array}{l} -i\hbar \nabla - \text{linear operator} \\ \vec{p}\Psi - \text{(samme) egenfunksjon} \\ \vec{p} - \text{egenverdi} \end{array} \right]$!

Lag en som gir ikke-relativistisk energi:

$$\begin{aligned} (-i\hbar \nabla) \cdot (-i\hbar \nabla) \Psi &= \vec{p} \cdot \vec{p} \Psi \\ &= p^2 \Psi \end{aligned}$$

$$\Rightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi = \frac{p^2}{2m} \Psi = E\Psi \tag{3.10}$$

(hvor $\nabla^2 = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$)

eller altså ((3.9) + (3.10)):

$$-\underbrace{\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi}_{p^2/2m} = \underbrace{i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t}}_E \tag{3.11}$$

Anta at addisjon på ~~venstre~~ venstre side av:

gir total klassisk ^{VΨ} energi, dvs.

$$\boxed{-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi + V\Psi = i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t}} \quad \text{SCHRÖDINGER-LIKNINGEN} \tag{3.12}$$

Den er ikke utledet, bare konstruert slik at for V=0 har man plan-bølge-løsningen

$$\Psi = e^{i(kx - \omega t)}$$

Vi postulerer at (3.12) gir korrekt bølgefunksjons-løsning for alle V ≠ 0.

Vi skal se at prediksjonene er i samsvar med eksperimenter for en stor mengde fysiske fenomener!

Generell fullt utskrevet form;

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \Psi(x,y,z,t)}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Psi(x,y,z,t)}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Psi(x,y,z,t)}{\partial z^2} \right) + V(x,y,z,t) \Psi(x,y,z,t) = i\hbar \frac{\partial \Psi(x,y,z,t)}{\partial t} \tag{3.13}$$

og 1D:

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

På neste side: 1D versjon av "partikkel i boks"

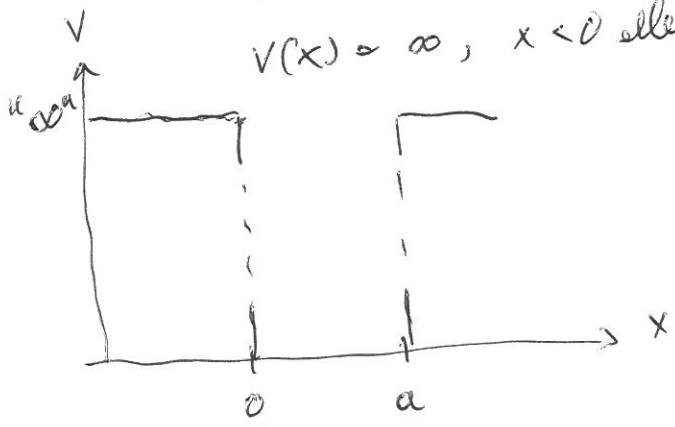
Eksempel 3.1: Løsning av 1D SL

Da det spesielle potensialet

$$V(x) = 0, \quad 0 \leq x \leq a$$

$$V(x) = \infty, \quad x < 0 \text{ eller } x > a$$

} uendelig
forbuds-
potential



God approximasjon
for alle systemer
hvor $V \gg E$!

Må ha $\Psi = 0$ utafor
boksen:

$$\Psi(0, t) = \Psi(a, t) = 0$$

Snitt:

Har $V=0$; anta separabel form:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x, t)}{\partial x^2} = i\hbar \frac{\partial \Psi(x, t)}{\partial t} \quad (3.14)$$

$$\Psi(x, t) = \psi(x) \chi(t) \quad (3.15)$$

Rettferdiggjøres hvis vi kan finne ^{løsning} ~~for~~ ψ som
oppfyller (3.14)!

(Separasjonen av variable virker for en stor
klasse av PDL i fysikken!)

Substituer; divider deretter:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 \psi(x)}{dx^2} \chi(t) = i\hbar \psi(x) \frac{d\chi(t)}{dt}$$

$$\underbrace{\frac{1}{\psi(x)} \frac{d^2 \psi(x)}{dx^2}}_{\text{bare } x\text{-avh.}} = - \underbrace{\frac{2mi}{\hbar} \frac{1}{\chi(t)} \frac{d\chi(t)}{dt}}_{\text{bare } t\text{-avh.}} \quad (3.16)$$

Eneste mulighet:

Begge sider lik en konstant uavh. av både x og t !

$$\frac{d^2 \psi(x)}{dx^2} = c \psi(x) \quad (3.17)$$

$$-\frac{2mi}{\hbar} \frac{d\chi(t)}{dt} = c \chi(t) \quad (3.18)$$

(3.17) har en sum av to eksp. funksjoner som løsning for $C > 0$,
 og en sum av to trig. funksjoner for $C < 0$.
 For å ha $\psi(0) = \psi(a) = 0$ kan vi ikke ha eksp. funksjoner:

$$\psi(x) = A_1 \sin \sqrt{-C} x + A_2 \cos \sqrt{-C} x \quad (3.19)$$

$$\psi(0) = 0 \Rightarrow \psi(x) = A_1 \sin \sqrt{-C} x$$

$$\psi(a) = 0 \Rightarrow \sqrt{-C} a = n\pi, \quad n = 1, 2, 3, \dots \quad (3.20)$$

Mer i kap. 4 -
 her ser vi bare på $n = 1$:

$$C = -\frac{\pi^2}{a^2}$$

$$\psi(x) = A_1 \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right)$$

Bruk C -verdien i (3.18):

$$\frac{d\chi}{dt} = -\frac{i\hbar\pi^2}{2ma^2} \chi$$

$$\Rightarrow \chi = A_3 e^{-i\hbar\pi^2 t / 2ma^2}$$

Med $A = A_1 A_3$:

$$\Psi(x,t) = A \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\hbar\pi^2 t / 2ma^2}, \quad 0 \leq x \leq a \quad (3.21)$$

$$= 0, \quad x < 0 \text{ eller } x > a$$

4 neste avsnitt:

Bestemmelse av A !

Den generelle løsningen, og n 's fysiske betydning, skal vi se på i neste kapittel.

3.2 Bølgefunksjonens interpretasjon

Max Borns forslag:

$$|\psi(\vec{r}, t)|^2 = \psi^*(\vec{r}, t) \psi(\vec{r}, t)$$

som er en reell størrelse,
 gir sannsynlighet pr.
 enhetsvolum for å finne
 partikkelen der

$\psi^* \psi$ kalles sannsynlighetstetthet.

$$\psi^* \psi \text{ - dim(1/volum) i 3D}$$

$$\text{ - dim(1/length) i 1D}$$

En partikkel har ikke en bestemt posisjon i rommet som funksjon av tid;
 vi kan bare kjenne sannsynlighet for å finne partikkelen i en viss region av rommet.

Farvel, grunnide fra klassisk mekanikk!

Se (3.12) & (3.13):

Hvis $\psi(\vec{r}, t)$ oppfyller ϕ . l. i ∇^2
 (så oppfyrr $c \psi(\vec{r}, t)$ også det!)

Sannsynlighetstetthet i eksempel (3.1):

$$\begin{aligned} \psi^* \psi &= \left(A^* \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{i\pi^2 t / 2ma^2} \right) \left(A \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\pi^2 t / 2ma^2} \right) \\ &= |A|^2 \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) \quad (\text{i pot. brønnen}) \end{aligned} \tag{3.22}$$

Bestem $|A|^2$ ved

$$\int \psi^* \psi d^3\vec{r} = 1 \quad (\text{integral over hele rommet}) \tag{3.23}$$

ψ bestemt slik, kalles normalisert.

3 vart 1D eksempel 3.1:

$$\int_0^a |A|^2 \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) dx = 1 \quad (\text{se nedest!})$$

$$|A|^2 \frac{1}{2} a = 1$$

$$|A|^2 = \frac{2}{a} \quad (3.24)$$

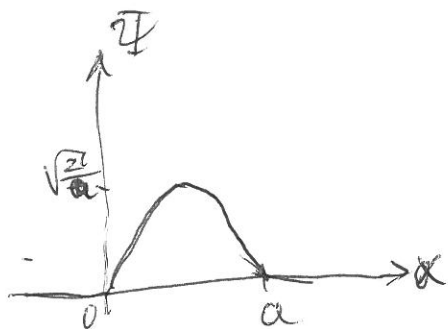
Kan velge $A = \sqrt{\frac{2}{a}}$, men en vilkånsom helst $A = e^{i\phi} \sqrt{\frac{2}{a}}$ er like bra! Men denne fasen forsvinner alltid når vi tar $\Psi^* \Psi$!

Vi har funnet (konvensjonelt reell & positiv A):

$$\Psi(x,t) = \begin{cases} \sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\hbar\pi^2/2ma^2 t}, & 0 \leq x \leq a \\ 0, & x < 0 \text{ eller } x > a \end{cases} \quad (3.25)$$

Med normalisert Ψ : sannsynligheten for å finne partikkelen i en region, er like integralt av $\Psi^* \Psi$ over regionen.

Eksempel 3.2 d.s.h. for å finne partikkelen i avstand ϵ fra venstre vegg:



$$P(x < \epsilon) = \int_{x=0}^{\epsilon} \Psi^* \Psi dx = \int_0^{\epsilon} \frac{2}{a} \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) dx = \frac{\epsilon}{a} - \frac{1}{2\pi} \sin\frac{2\pi\epsilon}{a}$$

$$\sin \theta \approx \theta - \frac{1}{6} \theta^3 + \dots$$

$$\Rightarrow P(x < \epsilon) \approx \frac{2}{3} \pi^2 \left(\frac{\epsilon}{a}\right)^3$$

o/

variabelskift
finn

$$\frac{\pi x}{a} = y, \quad dx = \frac{a}{\pi} dy, \quad x=a \Rightarrow y = \pi$$
$$\int_0^{\pi} |A|^2 \sin^2 y \frac{a}{\pi} dy = |A|^2 \frac{a}{\pi} \int_0^{\pi} \sin^2 y dy$$

$\underbrace{\int_0^{\pi} \sin^2 y dy}_{\pi/2}$

vennlig!

vi skal nå se hvordan noen fysiske målbare størrelser fremkommer.
Betrakt et stort # identiske partikler, beskrevet av ψ . Målt gjennomsnittlig posisjon:

$$\langle x \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x,t) x \psi(x,t) dx \quad (3.28)$$

Eksempel 3.3

Gjennomsnittlig posisjon i firkantbønnen.

$$\begin{aligned} \langle x \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x,t) x \psi(x,t) dx \\ &= \int_0^a \frac{2}{a} \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) x dx \quad \left(\frac{\pi x}{a} \rightarrow y\right) \\ &= \frac{2}{a} \left(\frac{a}{\pi}\right)^2 \underbrace{\int_0^{\pi} \sin^2 y dy}_{\pi^2/4} \\ &= \frac{1}{2} a \quad (\text{Midt i bønnen selvsagt}) \end{aligned}$$

Impulsen, da?

Anta først spesialtilfellet hvor ψ er en egenfunksjon for p -operatoren, og normalisert:

$$-i\hbar \nabla \psi = \vec{p} \psi \rightarrow -i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial x} = p \psi \quad (1D)$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x,t) (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \psi(x,t) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x,t) p \psi(x,t) dx = p \frac{0K}{(3.29)}$$

Postuler at det følgende gjelder ^{også} hvis ikke impuls-eigenfunksjon:

$$\langle p \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x,t) (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \psi(x,t) dx$$

AM, tall korrespondanse mellom (lineære) operatører og observabler (målbare størrelser):

OBSERVABEL \leftrightarrow OPERATOR	
posisjon	$x \leftrightarrow x$
impuls	$\vec{p} \leftrightarrow -i\hbar \nabla$
energi	$E \leftrightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$

Base hvis p-egenfunktion, defineret p :
 eksempelvis

$$\Psi = e^{-iky - i\omega t}$$

(3.30)

$$\Rightarrow i\hbar \nabla \Psi = -i\hbar \hat{p} \frac{\partial \Psi}{\partial y} = -\hbar k \hat{p} \Psi$$

Derivat, for funktionerne i (3.25):

$$\begin{aligned} -i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \Psi &= -i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\hbar \pi^2 t / 2ma^2} \\ &= -i\hbar \frac{\pi}{a} \cdot \sqrt{\frac{2}{a}} \cos\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\hbar \pi^2 t / 2ma^2} \\ &\neq \text{konstant} \cdot \Psi \end{aligned}$$

Ikke p-egenfunktion, ikke tilstand med defineret impuls!

Valgfriest derivat, forventningsværdier:

$$\langle O \rangle = \int \Psi^*(x,t) O \Psi(x,t) dx$$

For 1D bølgefunktioner:

$$\begin{aligned} \langle p \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^*(x,t) (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \Psi dx \\ \langle x \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^*(x,t) x \Psi(x,t) dx \\ \langle E \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^*(x,t) (i\hbar \frac{\partial}{\partial t}) \Psi dx \end{aligned}$$

Essensen:

$$\begin{aligned} \langle x^2 \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^*(x,t) x^2 \Psi(x,t) dx \\ \langle p^2 \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^* (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \Psi dx \\ &\quad \underbrace{\hspace{10em}}_{-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial x^2}} \end{aligned}$$

Eksempel 3.10

Impulsens forventningsværdi i kassen

$$\begin{aligned} \langle p \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} \Psi^* (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \Psi dx \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} \sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{i\hbar \pi^2 t / 2ma^2} (-i\hbar \frac{\partial}{\partial x}) \left[\sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) e^{-i\hbar \pi^2 t / 2ma^2} \right] dx \\ &= -i\hbar \frac{2}{a} \frac{\pi}{a} \int_{-\infty}^{\infty} \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) \cos\left(\frac{\pi x}{a}\right) dx \\ &= 0 \end{aligned}$$

- et tall med ligger over at partikleren i gennemsnit ikke driver ud for kassen!

3.3 Tidsuavhengig SL; kvalitative løsninger; kvantiseringens opprinnelse

Utleddning av tidsuavhengig SL

Anta at potensialet er tidsuavhengig:

$$V(\vec{r}, t) \rightarrow V(\vec{r})$$

Spesialiser videre til Ψ som egenfunksjon av energioperatoren, og separabel løsning:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi + V(\vec{r}) \Psi = i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} \tag{3.31}$$

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\vec{r}, t)}{\partial t} = E \Psi(\vec{r}, t) \tag{3.32}$$

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi(\vec{r}, t) + V(\vec{r}) \Psi(\vec{r}, t) = E \Psi(\vec{r}, t) \tag{3.33}$$

$$\Psi(\vec{r}, t) = \psi(\vec{r}) \chi(t) \tag{3.34}$$

Fra (3.32):

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\vec{r}, t)}{\partial t} = i\hbar \psi(\vec{r}) \frac{\partial \chi(t)}{\partial t} = E \psi(\vec{r}) \chi(t)$$

χ -kansellering, og løsning:

$$\chi(t) = e^{-iEt/\hbar} \tag{3.35}$$

Insattling av (3.34) i (3.32), og $\chi(t)$ -kansellering, gir

$$\boxed{-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi(\vec{r}) + V(\vec{r}) \psi(\vec{r}) = E \psi(\vec{r})} \tag{3.36}$$

Dette er den tidsuavhengige Schrödingerligningen.

Dette er følge funksjonsløsning:

$$\boxed{\Psi(\vec{r}, t) = \psi(\vec{r}) e^{-iEt/\hbar}}$$

Tidsuavhengig SL brukes ved tidsuavhengig potensial til å finne løsninger med definert energi.

Disse kalles også stasjonære tilstander.

Også forventningsværdier kan udregnes ved $\psi(\vec{r})$:

$$\langle O \rangle = \int \psi(\vec{r})^* e^{iEt/\hbar} O \psi(\vec{r}) e^{-iEt/\hbar} d^3r$$

$$= \int \psi(\vec{r})^* O \psi(\vec{r}) d^3r$$

FOR OPERATORER SOM ER TIDSAUHÆNGIGE

Med ny operatornotation

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V$$

(3.37)

blir tidsuafhængig SL:

$$H\psi = E\psi$$

H kaldes Hamiltonoperatoren, som tilsvarende total energi for en klassisk partikkel.

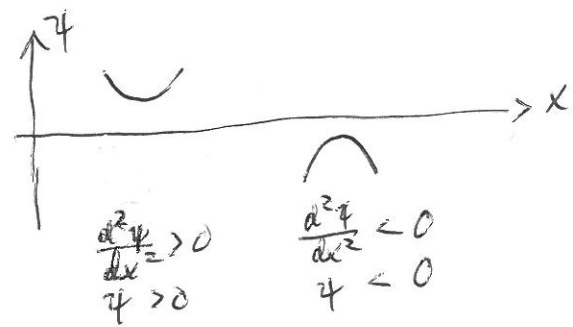
Kvalitative løsninger, og kvantiseringens opprinnelse

Hvordan bestemmes E, når $V(\vec{r})$ er gitt for systemet? Omstrø, i 1D:

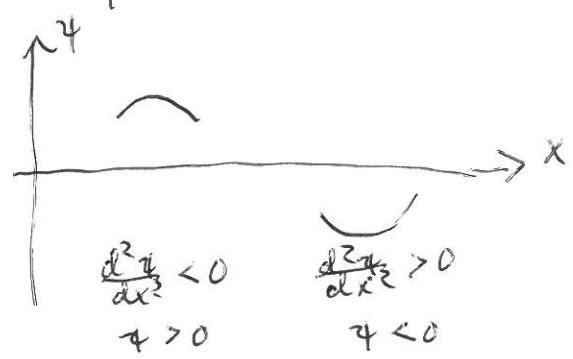
$$\frac{d^2\psi}{dx^2} = \frac{2m}{\hbar^2} [V(x) - E]$$

(3.38)

Rent matematisk:

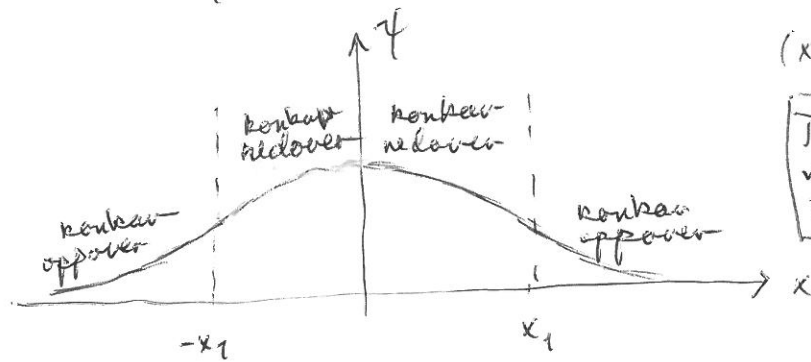
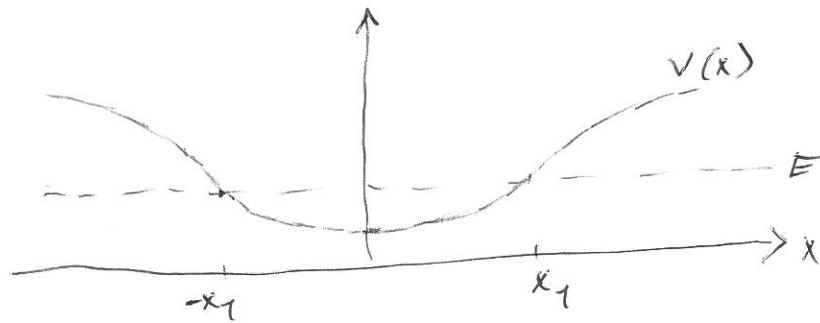


$E < V$
(klassisk bundet)



$E > V$
(klassisk ubundet)

Kvantemekanisk, mulig potensial og løsning:



(x-aksen krysses ikke)

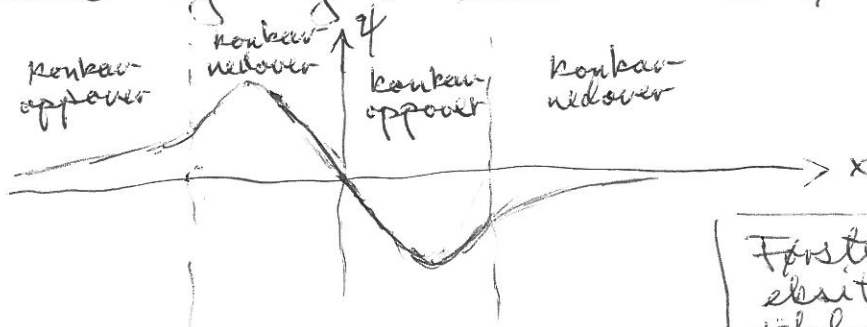
Tilstander med ubalansert energi

Hvis både ψ og $\frac{d\psi}{dx}$ kontinuerlige, må området for $\psi \neq 0$ strekke seg ut i det klassiske forbudte området!

For $E < V$: ψ -kurven har tendens til å "eksplodere" mot $+\infty$ eller $-\infty$, pga. $d^2\psi/dx^2$.

Anta meget liten forandring, $E \rightarrow E'$:
Hvis $\psi \rightarrow 0$ for $x \rightarrow -\infty$ på venstre side, vil "ubalansen" i $(V-E)$ få kurven til å gå mot $+\infty$ eller $-\infty$ på høyre side!
Ikke normaliserbar løsning!
(Kurven kolliderer med x-aksen)

Men hvis en bestemt litt større forandring, kan vi ha en x-akse-kryssing med normaliserbar løsning:



Første eksiterte tilstand

Generelt resultat for ^{klassisk} bundne tilstander:
 ψ_0 ingen x-akse-kryssinger, ψ_1 en x-akse-kryssing,
 ψ_2 to x-akse-kryssinger, ...

Alt i alt, bundne-tilstand-løsninger fås bare for faste diskrete verdier av E .

ytta med ubunden partikkel, $E > V$?

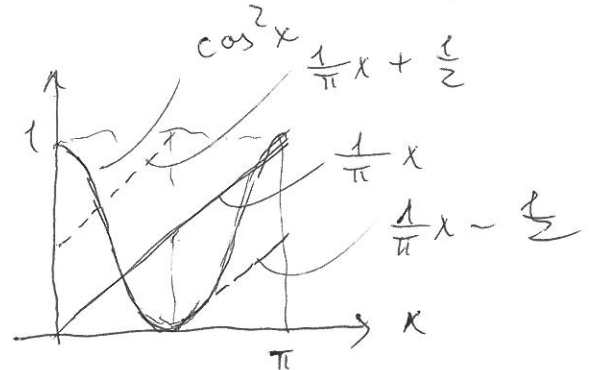
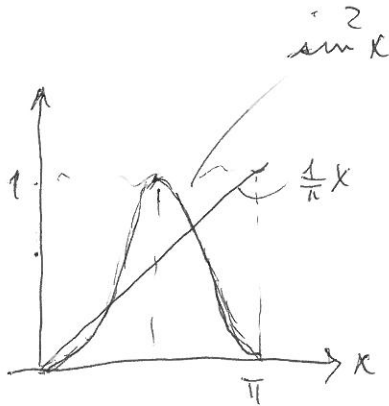
Vi ser, for det samme potensialet;
Knoen vil prunne mot x-aksen overalt.
Man får da akseptable løsninger for svært små
forandringer av E .

Ubundne tilstander er altså ikke kvantiserte.

Potensialet som det i eksemplet, kan ha både bundne
og ubundne tilstander.

HVA MED $\int_0^{\pi} x \sin^2 x dx$?

Bortsett fra skalaforringning:



$$\begin{aligned} \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi} x \cos^2 x dx &= \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi/2} x \cos^2 x dx + \frac{1}{\pi} \int_{\pi/2}^{\pi} x \cos^2 x dx \\ &= \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi/2} (x + \frac{\pi}{2} - \frac{\pi}{2}) \cos^2 x dx + \frac{1}{\pi} \int_{\pi/2}^{\pi} (x - \frac{\pi}{2} + \frac{\pi}{2}) \cos^2 x dx \\ &\downarrow \text{samme resultat som} \\ &\frac{1}{\pi} \int_0^{\pi/2} x \sin^2 x dx \end{aligned}$$

Og $(\frac{1}{\pi}) \int_{\pi/2}^{\pi} \cos^2 x dx = (\frac{1}{\pi}) \int_0^{\pi/2} \cos^2 x dx$ pga. symmetri!

Dermed:

$$\begin{aligned} \int_0^{\pi} x \sin^2 x dx &= \int_0^{\pi} x(1 - \cos^2 x) dx \\ &= \int_0^{\pi} x(1 - \sin^2 x) dx \\ 2 \int_0^{\pi} x \sin^2 x dx &= \int_0^{\pi} x dx \end{aligned}$$

$$\int_0^{\pi} x \sin^2 x dx = \frac{\pi^2}{4}$$