

Kapittel 15:

RELATIVISTISK KVANTEMEKANIKK

Fra Schrödinger-likningens ikke-relativistiske Hamilton-operator, skal vi nå gå videre til relativistiske uttrykk.

15.1 Klein-Gordon-likningen

Utleiing

Einstains relasjon mellom impuls og energi:

$$E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4 \quad (m = \text{hvilemasse}) \quad (15.2)$$

Ved rekkeutvikling for $v \ll c$:

$$\begin{aligned} E &= mc^2 \sqrt{1 + \frac{p^2}{m^2 c^2}} \\ &= mc^2 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m^2 c^2} + \dots \right) \\ &= \frac{p^2}{2m} + \underbrace{mc^2}_{\text{hvileenergi}} + \dots \end{aligned}$$

En relativistisk behandling må inkludere hvileenergien, selv i tilfellet $v=0$.

Start med bølgefunksjon som er egenfunksjon for E og p , men bruk egenverdlikningene (med kvadraterne av operatorene (dvs. bruk dem to ganger))

$$(i\hbar \frac{\partial}{\partial t})^2 \phi = E^2 \phi$$

$$(-i\hbar \nabla)^2 \phi = p^2 \phi$$

Sett inn i (15.2)

$$(i\hbar \frac{\partial}{\partial t})^2 \phi = (-i\hbar \nabla)^2 c^2 \phi + m^2 c^4 \phi \quad (15.4)$$

dvs.

$$\boxed{\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} - \nabla^2 \phi + \frac{m^2 c^2}{\hbar^2} \phi = 0} \quad \text{KLEIN-GORDON-LIKNINGEN} \quad (15.5)$$

Klein-Gordon-likningen gjelder for spin 0.

Sannsynlighetstettheter og -strømmer

Det er ikke tilfelle at sannsynlighetstettheten her er $|\phi|^2$, selv om den er $|\psi|^2$ for Schrödingerlikningen!

Ja analogt med klassisk fluidmekanikk, hvor kontinuitetslikningen er

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho \vec{v}) = 0 \quad (15.6)$$

eller integrert

$$\int_V \frac{\partial \rho}{\partial t} + \int_A (\rho \vec{v}) \cdot d\vec{A} = 0 \quad (15.7)$$

Annnet ledd på integralformen angir hvordan massen passerer gjennom grenseflater pr. tidsenhet.

Intjør en tilsvarende definisjon for kvantemekanisk sannsynlighetstetthet, med \vec{J} en sannsynlighetsstrøm:

$$\boxed{\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{J} = 0} \quad (15.8)$$

Eksempel 15.1

3D-relativistisk sannsynlighetsstrøm.

Ant $\rho = \psi^* \psi$ til kontinuitetslikningen:

$$\psi^* \frac{\partial \psi}{\partial t} + \psi \frac{\partial \psi^*}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{J} = 0 \quad (15.9)$$

Brak SL uten potensialledd, mult. med $(-i\hbar/\hbar)$, ta også komplekskonjugert, og få to ledd som kan settes inn i (15.9):

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi$$

$$\psi^* \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{i\hbar}{2m} \psi^* \nabla^2 \psi$$

$$\psi \frac{\partial \psi^*}{\partial t} = -\frac{i\hbar}{2m} \psi \nabla^2 \psi^*$$

\Rightarrow innsett:

$$\text{Og integrert: } \nabla \cdot \vec{J} = \frac{i\hbar}{2m} (\psi \nabla^2 \psi^* - \psi^* \nabla^2 \psi)$$

(v/ partiell integrasjon)

$$\boxed{\vec{J} = \frac{i\hbar}{2m} (\psi \nabla \psi^* - \psi^* \nabla \psi)} \quad (15.10)$$

Med (15.10) inn i (15.8) og $\psi^{(*)} \rightarrow \phi^{(*)}$:

Partiell integrasjon gir (oppgave 15.4):

$$\rho = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left(\phi^* \frac{\partial \phi}{\partial t} - \phi \frac{\partial \phi^*}{\partial t} \right)$$

Helt forskjellig fra $\psi^* \psi$! (15.11)

OBS:

ρ kan bli negativ!

og (15.2) har to løsninger:

$$E = \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4}$$

$$E = -\sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4}$$

negativ!

Eksempel 15.2

Løsning av KB-ligningen for en partikkel i ro,

$\vec{p} = 0 \Rightarrow -i\hbar \nabla \phi = 0$; innsett i KB:

$$\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} + \frac{m^2 c^2}{\hbar^2} \phi = 0$$

Løsning, som krever to randbetingelser for å bestemme konstantene:

$$\phi = A_1 e^{imc^2 t / \hbar} + A_2 e^{-imc^2 t / \hbar} \quad (15.12)$$

Energioperatoren $i\hbar(\partial/\partial t)$ gir da energiene $\hbar\omega$.

$$\underline{E = -mc^2} \quad \text{og} \quad \underline{E = +mc^2}$$

2. ordens DL gir en ekstra frihetsgrad som ikke er tilstede hos Schrödinger. Krever ekstra randbetingelse.

Kan man finne en relativistisk DL som inneholder bare første ordens tidsderivert?

Ja!

/%