

### 15.2 Dirac-likningen

Konstruer en operator som tilsvare (15.2), men første orden i alle operatorene.

Krev at hvis begge sider av likningen kvadreres, så gjenvinnes den relativistiske korrekte KG-likningen!

$$\begin{aligned}
 (i\hbar \frac{\partial}{\partial t})\psi &= [-i\hbar c(\alpha_1 \frac{\partial}{\partial x} + \alpha_2 \frac{\partial}{\partial y} + \alpha_3 \frac{\partial}{\partial z}) + \beta mc^2]\psi \\
 -\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} &= (-i\hbar c \sum_{j=1}^3 \alpha_j \nabla_j + \beta mc^2)(-i\hbar c \sum_{k=1}^3 \alpha_k \nabla_k + \beta mc^2)\psi \quad (15.13) \\
 &= (-\hbar^2 c^2 \sum_{j=1}^3 \sum_{k=1}^3 \alpha_j \alpha_k \nabla_j \nabla_k - i\hbar mc^3 \sum_{j=1}^3 (\beta \alpha_j + \alpha_j \beta) \nabla_j + \beta^2 m^2 c^4)\psi
 \end{aligned}$$

$\nabla_1 = \frac{\partial}{\partial x}, \nabla_2 = \frac{\partial}{\partial y}, \nabla_3 = \frac{\partial}{\partial z}$  er underforstått.  
KG-likningen er

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = -\hbar^2 c^2 \nabla^2 \psi + m^2 c^4 \psi$$

Glis (15.13) skal reduseres til den, så må vi ha

$$\alpha_j \alpha_j = 1 \quad (15.14)$$

$$\alpha_j \alpha_k + \alpha_k \alpha_j = 0 \text{ for } j \neq k \quad (15.15)$$

$$\beta \alpha_j + \alpha_j \beta = 0 \quad (15.16)$$

$$\beta^2 = 1 \quad (15.17)$$

(15.15) og (15.16) er antikommutasjonsrelasjoner:

$$\begin{cases}
 \{\alpha_j, \alpha_k\} = 0 \text{ for } j \neq k \\
 \{\beta, \alpha_j\} = 0
 \end{cases}$$

MERK NOTASJONEN

Ingen relasjoner er oppfylt av tall, men matriser kan tilfredstille dem!

Pauli-matrisene oppfyller (15.14) og (15.15), men for å få med  $\beta$  må  $4 \times 4$ -matriser innføres.  $\psi$  blir da en fire-komponent-vektor.

Det konvensjonelle\* valget, blant et  $\infty$  antall mulige, er:

$$\alpha_j = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{pmatrix}, \quad \beta = \begin{pmatrix} I & 0 \\ 0 & -I \end{pmatrix}$$

\* NÅ JA -- ikke nødvendigvis tilfelle om så lenge man ser det

(eksempelvis:

$$\alpha_3 = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Med notasjonen  $\vec{\alpha} \cdot \nabla = \alpha_1 \frac{\partial}{\partial x} + \alpha_2 \frac{\partial}{\partial y} + \alpha_3 \frac{\partial}{\partial z}$  kan den opprinnelige første ordens DL skrives:

$$\boxed{i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -i\hbar c (\vec{\alpha} \cdot \nabla) \psi + \beta m c^2 \psi} \quad \text{DIRAC-LIKNINGEN} \quad (15.18)$$

Her er

$$\psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix}$$

$\psi_i$ ene er funksjoner av posisjon og tid, og hvis alt skrives eksplisitt ut blir Dirac-likningen et sett av 4 likninger.

Sannsynlighetstetthet og sannsynlighetsstrøm, ifølge Dirac-likningen  $\hat{=}$

Ta den adjungerte av (15.18) (bruk hermitisitet):

$$-i\hbar \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial t} = i\hbar c (\nabla \psi^\dagger) \cdot \vec{\alpha} + \psi^\dagger \beta m c^2 \quad (15.19)$$

Konstruer den tidsderiverte av produktet  $\psi^\dagger \psi$  ved å bruke (15.18) og (15.19):

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} (\psi^\dagger \psi) &= \psi^\dagger \frac{\partial \psi}{\partial t} + \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial t} \psi \\ &= \psi^\dagger \left( -c (\vec{\alpha} \cdot \nabla) \psi - i\beta \frac{m c^2}{\hbar} \psi \right) + \left( -c (\nabla \psi^\dagger) \cdot \vec{\alpha} + \psi^\dagger i\beta \frac{m c^2}{\hbar} \right) \psi \\ &= -c \left( (\nabla \psi^\dagger) \cdot \vec{\alpha} \psi + \psi^\dagger (\vec{\alpha} \cdot \nabla) \psi \right) \\ &= -c \nabla \cdot (\psi^\dagger \vec{\alpha} \psi) \end{aligned} \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \\ \end{array} \right\} \text{Konselleringer!} \quad (15.20)$$

Sammenlign med kontinuitetslikningen (15.8) og assosier:

$$\boxed{\begin{aligned} \rho &= \psi^\dagger \psi \\ \vec{j} &= c \psi^\dagger \vec{\alpha} \psi \end{aligned}}$$

Dette er sannsynlighetstetthet og strøm for Dirac likningen.

Denne  $\beta$ 'en er alltid ikke-negativ:

$$\beta = \psi^\dagger \psi = |\psi_1|^2 + |\psi_2|^2 + |\psi_3|^2 + |\psi_4|^2 \quad \underline{\text{BRA!}}$$

Løsning for partikkel i ro:

$$\vec{p} = 0 \Rightarrow -i\hbar c(\vec{\alpha} \cdot \nabla) \psi :$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \beta m c^2 \psi$$

Multipliser ut på høyre side, og få:

$$i\hbar \frac{\partial \psi_1}{\partial t} = m c^2 \psi_1$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi_2}{\partial t} = m c^2 \psi_2$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi_3}{\partial t} = -m c^2 \psi_3$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi_4}{\partial t} = -m c^2 \psi_4$$

Løs for  $\psi$ 'ene, sett på kolonnevektorform; dette gir 4 lineært uavhengige løsninger:

$$\psi = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} e^{-imc^2 t/\hbar} \quad (15.21)$$

$$\psi = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} e^{-imc^2 t/\hbar} \quad (15.22)$$

$$\psi = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} e^{imc^2 t/\hbar}$$

$$\psi = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} e^{imc^2 t/\hbar}$$

For de to første bruk energioperatoren og få:

$$E = m c^2$$

(15.21)/(15.22) representerer et to-komponent-objekt, en spinn- $\frac{1}{2}$ -partikkel med hhv.  $m_s^1 = \frac{1}{2}$  og  $m_s^2 = -\frac{1}{2}$ . Kombinasjoner av spinn og rom-info kalles en SPINOR.

Tredje og fjerde lineært uavhengige løsninger resulterer begge i

$$E = -m c^2$$

VHA

Ylva med dem?

o/o

# Diracs forslag:

Et "normalt" vakuum er alle  $(E > 0)$ -tilstandene tomme, mens  $(E < 0)$ -tilstandene er fylt av en "sjø" av elektroner.  
 G: et sløkt elektron et spark ("boost") så det rykker opp i en  $(E > 0)$ -tilstand.  
 Tilbake blir et HULL med energi  $E = -(-mc^2) = +mc^2$ , et positron.

Dirac postulerte m.a.o. eksistensen av ANTIMATERIE.  
 I 1932 ble positronet funnet eksperimentelt av Carl Anderson, svensk-utt. Han fikk i 1936 Nobelprisen for det samt for oppdagelsen av myonen, et "tungt elektron".

Når et elektron annihilerer med et positron, betyr det at det faller ned og fyller hullet i "negativ-energi-siden".

Dirac-likningen forutsier også at  $g = 2$  (små korreksjoner skyldes kvantefeltteoretiske effekter).

