


# Johdatus kvanttikenttäteoriaan

13.10 - 31.10 2003

MA 10-12  
TI 14-16  
TO 10-12  
PE 10-12

HARJOITUKSET

- 1. Klassiset kentät ja Poincaré-invarianssi
- 2. Kenttäteorian perusteet
  - Hamiltonin formalismi,  $\hat{H}$ ,  $[\hat{\phi}, \hat{\pi}] = i(\hbar) \delta^{(3)}(\vec{x}-\vec{y})$
  - Propagaattori
  - Polkuintegraali
  - Feynmanin säännöt  $\lambda \phi^4$  
- 3.  $\lambda \phi^4$  regularisointi ja renormalisointi
  - impulssiregularisointi
  - dimensionaalinen regularisointi
- 4. QED
  - polkuintegraalit fermioneille
  - mittakerköt
- 5. QCD (?)

→ Kvanttikauhto<sup>4</sup> = kvanttimekaniikka + kentäteoria  
(relativistinen) + erityinen suhteellisuusteoria

1. vap. aste

∞ vap. astetta

Klassinen mekaniikka  
 $\vec{x} = \vec{x}(t), \vec{F} = m\ddot{\vec{x}}$

Klassinen kentäteoria  
 $\phi(x,t)$

Kvanti-  
sointi  
 $[\hat{x}, \hat{p}] = i\hbar$

relat.  
mekaniikka

Relativistinen  
kentät.  
(esim. Maxwell)

Kvantisointi  
 $[\hat{\phi}(x), \hat{\pi}(y)] = i\hbar \delta(\vec{x}-\vec{y})$

Ei-relat. kvantimekaniikka  
 $i\partial_t \psi = \hat{H}\psi = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\vec{x})$   
 $\psi = \text{tn. amplitudi}$

Poincaré

Ei-rel.

Relativistinen  
kvantimekaniikka  
Dirac  $(\not{\partial} + m)\psi = 0$   
Klein-Gordon  $(-\square + m^2)\phi = 0$

Relativistinen  
kvantiteoria  
 $\hat{\phi}(x,t) = \text{operaattori}$

• Kvantisointi voidaan tehdä 2 tavalla:

•  $[ , ] = i\hbar \dots$  kanoninen kvantisointi  
(opevaattorit, Fock-avaruus)

•  $\sum_i e^{iS[\phi]}$  polkuintegraali (Feynman)  
"polut"

• Kvanttikauhteoria: perusväline hitu fysiikassa

# 1.1. Miksi kvanttikenttäteoria?

- Relativistinen hiukkosmekaniikka ei toimi
- hiukas-antihiiukkosparia, valvonnitilut, aatit (casimir-efekti)
- Kausaliteetti (+ Poincaré -invarianssi) vaatii kvanttikenttäteorian:  $\hat{x}$  "alennetaan" tavalliseksi koordinaatiksi (parametri). (Palataan myöhemmin)

# 1.2. Yksiköt

- hitufysiikan standardiyksiköt:  $\hbar = c = 1$ 
  - $[L] = \frac{m}{s}$
  - $[\hbar] = \frac{kg \cdot m^2}{s}$
- pituus = [aika] = [energia]<sup>-1</sup> = [massa]<sup>-1</sup>
- Tavallisesti vastaukset: (GeV)<sup>n</sup> tai (fm)<sup>-n</sup>  
 Muunnos: 0.2 GeV = 1/fm  
 Tai, "normaaleissa" yksiköissä 0.2 GeV  $\cdot (\frac{1}{\hbar c}) = \frac{1}{fm}$
- Normaalit yksiköt saadaan lisäämällä tarpeellisen määrän  $\hbar, c$ .
- Joskus on valaisvaa kirjoittaa  $\hbar$  eksplisiittisesti, vaikka dimensioton.  $\hbar \rightarrow 0 \Rightarrow$  klassinen fysiikka.

1.3. Poincaré - invarianssi = Lorentz + translaatiot  
(votaatio Minkowskin metriikassa)

A. • Rotaatioryhmä  $SO(1,3)$  = Lorentz-muunnokset

Säilyttää vektorin pitouden

$$x^2 = x_\mu x^\mu = \eta_{\mu\nu} x^\mu x^\nu = (x^0)^2 - \bar{x}^2$$

Metriikan tensori  $\eta_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ & & & -1 \end{pmatrix}$  }  $\left. \begin{array}{l} \leftarrow \text{aika } \mu=0 \\ \text{3-avaruus } \mu=1,2,3 \end{array} \right\}$

Huom.  $\eta_{\mu\nu} = \eta^{\nu\mu}$ ;  $\eta_{\mu}^{\nu} = \delta_{\mu}^{\nu}$

$$x \cdot y = x_\mu y^\mu = x^\mu y_\mu = \eta_{\mu\nu} x^\mu y^\nu = x^0 y^0 - \bar{x} \cdot \bar{y} = x^0 y^0 - x^i y^i$$

Sis  $\mu, \nu, \dots = (0, 1, 2, 3)$ ;  $i, j, k, \dots = (1, 2, 3, \dots)$   
 $x^\mu = (x^0, \bar{x})$ ,  $x_\mu = (x^0, -\bar{x})$

- Lorentz-muunnos

$$x^\mu \rightarrow \Lambda^\mu_{\nu} x^\nu ; x^2 \rightarrow \underbrace{g_{\mu\nu} \Lambda^\mu_{\alpha} \Lambda^\nu_{\beta}}_{g_{\alpha\beta}} x^\alpha x^\beta = x^2$$

Esim. puskun z-aks. suuntaan

$$x^0 \rightarrow \frac{x^0 - v x^3}{\sqrt{1-v^2}} ; x^3 \rightarrow \frac{x^3 - v x^0}{\sqrt{1-v^2}} ; x^{1,2} \rightarrow x^{1,2}$$

$$x^2 \rightarrow x^2$$

- Generaattorit  $\Lambda = e^{iM}$ , esitys

$$M_{\mu\nu} = i(x_\mu \partial_\nu - x_\nu \partial_\mu)$$

$$M_{\mu\nu} = -M_{\nu\mu} \Rightarrow$$

6 operaattoria;

3 puskua + 3 rotaatiota

Huom!  $M_{ij} = i(x_i \partial_j - x_j \partial_i) = i \epsilon_{ijk} \underbrace{(\bar{x} \cdot \nabla)}_k$   
 $i \bar{L}$ .

B. Translaatiot  $x^\mu \rightarrow x^\mu + a^\mu$   
generaattori  $P_\mu = -i \partial_\mu$

$$\begin{cases} [M_{\mu\nu}, P_\rho] = -i \eta_{\mu\rho} P_\nu + i \eta_{\nu\rho} P_\mu \\ [M_{\mu\nu}, M_{\rho\sigma}] = i (\eta_{\mu\sigma} M_{\nu\rho} + (\rho\sigma\nu\mu) - (\nu\sigma\mu\rho) + (\nu\rho\mu\sigma)) \\ [P_\mu, P_\nu] = 0 \end{cases}$$

= Lie algebra Poincarén muunnoksille

• Casimir - operaattori : kommutoi  $\forall$  algebran elementtien kanssa

$\underline{P_\mu P^\mu}$  ;  $\underline{W_\mu W^\mu}$  ,  $W_\mu = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} P^\nu M^{\rho\sigma}$   
 Pauli-Lubenski vektorin

• Siis tiloja labeloivat ominaisarvot (massa<sup>2</sup>, spin)

$$\begin{cases} P_\mu P^\mu |m, s\rangle = m^2 |m, s\rangle & m^2 \geq 0 \text{ massa!} \\ W_\mu W^\mu |m, s\rangle = -m^2 s(s+1) |m, s\rangle & (P_\mu P^\mu = p_0 p^0 - \vec{p}^2 = E^2 - \vec{p}^2 = m^2) \end{cases}$$

eivät muutu Lorentz-muunnoksissa

Kvanttikenttäteoria on

-lokaali  $\mathcal{L} = \mathcal{L}(x, t)$

-Poincaré-invariantti

Huom:

$$\eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu_\alpha \Lambda^\nu_\beta = \eta_{\alpha\beta}$$

$$\Rightarrow (\det \Lambda^\alpha_\beta)^2 = 1 \Rightarrow \det \Lambda = \pm 1$$

$\det \Lambda = +1$  "proper orthochronous" Lorentz-ryhmä

= jatkuvasti yhdistettävissä  $\Lambda = 1$

(siis tavalliset puskut + vatoatiot)

$\det \Lambda = -1$  : sisältää ajan- tai paitsien käännön  
 $P^\alpha_\beta = \text{diag}(1, -1, -1, -1)$   
 $T^\alpha_\beta = \text{diag}(-1, 1, 1, 1)$

L. ①

# 1.4 Vaikutus = aktio

- lähtökohhta polkuintegraalimenetelmälle
- klassinen dynamiikka = liikeyhtälöt  
esim. aaltoyhtälö

$$(\square^2 + m^2)\phi(x) = 0 \quad \square = \partial_\nu \partial^\nu \quad (1.1)$$

- Vaikutus = funktionaali jonka ekstremaali antaa klassiset liikeyhtälöt:

$$S[\phi] = \int d^4x \mathcal{L}(\phi, \partial_\nu \phi) \quad (1.2)$$

↑  
Lagrangen tiheys, Lorentz-  
skalaari

Vaadinne:

1)  $\mathcal{L} = \mathcal{L}^\dagger$  todennäköisyyden säilyminen  
(unitaarisuus; vrt. ImV = absorptio)

2) liikeyhtälöissä max. 2 derivaattaa  
muutoin saamme ei-kausaalisia vaikutuksia  
(jos muuten vaaditaan Lorentz-invarianssi.)

Variation menetelmä

reunaehdot!  $y(t=\tau_1)$  jne.

$$\delta S[y] = 0 = \int_{\tau_1}^{\tau_2} d^4x \delta \mathcal{L}(y, \partial_\mu y)$$

$$= \int d^4x \left[ \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta y} \delta y + \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu y)} \underbrace{\delta(\partial_\mu y)}_{\partial_\mu \delta y} \right]$$

$$\begin{aligned} \delta(\partial_\mu y(x)) &= \delta \frac{y(x+a) - y(x)}{a} \\ &= \frac{\delta y(x+a) - \delta y(x)}{a} \\ &= \partial_\mu \delta y(x) \end{aligned}$$

$$= \int d^4x \delta y \left[ \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta y} - \partial_\mu \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu y)} \right]$$

$$+ \int d^4x \partial_\mu \left[ \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu y)} \delta y \right]$$

$$\oint_{\partial V} d\sigma_\mu \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu y)} \delta y$$

Vaaditaan  $\delta y = 0$  pinnalla  $\partial$  (joko  $\rightarrow \infty$  tai kiinteät reunat). Koska  $\delta y$  on muuten mielivaltainen  $\Rightarrow$

$$\delta S[y] = 0 \Leftrightarrow \boxed{\frac{\delta \mathcal{L}}{\delta y} - \partial_\mu \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu y)} = 0} \quad (1.3)$$

Euler-Lagrange yhtälöt.

- $y^a$ lla voi olla mitä tahansa indeksejä (Lorentz, mittayhys etc.)



Esim. skalaarikenttä :

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}(\partial_\nu \varphi)(\partial^\nu \varphi) - V(\varphi) = T - V \quad (1.4)$$

missä  $V$  on skalaarifunktio.

↑ "kin." energia    ↑ potentiaali

(yd:ssä tavallisesti  $V$ :n aste  $\leq 4$ )

Liikeyhtälö:

$$\frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \varphi} - \partial_\nu \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta(\partial_\nu \varphi)} = -V'(\varphi) - \partial_\nu \partial^\nu \varphi = 0$$

Tästä siis saadaan aaltoyhtälö jos  $V(\varphi) = \frac{1}{2}m^2\varphi^2$   
(Klein-Gordon)

(1.4) Yleistyy helposti  $N$ -komponenttikentälle  $\varphi^a$ ,  $a=1..N$

$$\mathcal{L} = \sum_a \frac{1}{2}(\partial_\nu \varphi^a)(\partial^\nu \varphi^a) - V(\vec{\varphi}) \quad (1.5)$$

Jos  $V = V(\sum_a \varphi^a \varphi^a)$ , vaikutus on  $O(N)$  symmetrisen (siis invariantti muunnoksissa  $\varphi \rightarrow M\varphi$ , missä  $M$  on  $N \times N$  ortogonaalimatriisi,  $M^T M = 1$ ).

Jos  $N=2$ , niin voimme tarkastella kompleksikenttää

$$\Phi = \frac{1}{\sqrt{2}}(\varphi^1 + i\varphi^2) :$$

$$\mathcal{L} = \partial_\nu \Phi^* \partial^\nu \Phi - V(\Phi, \Phi^*) \quad (1.6)$$

Tavon mukaan kompleksikentillä ei ole tekijää  $\frac{1}{2}$  derivaatan edessä.

1.5 | Vaikutuksen invarianssi  $\rightarrow$   
 säilyvä (Noether) virta.

Olkoon  $\varphi \rightarrow \varphi + \delta\varphi$  muunnos mikä jättää  
 vaikutuksen invariantiksi.

Nyt  $\delta S = 0 = \int d^4x \delta\mathcal{L}$ , joten  $\delta\mathcal{L} = \partial_\mu b^\mu$  <sup>pitää olla</sup> jokin vektori  
 jotta likeyhtälöt eivät muuttuisi. Usein  $\delta\mathcal{L} = 0 \Rightarrow b^\mu = 0$

Siis  $\delta\mathcal{L} = \partial_\mu b^\mu$

$$= \frac{\delta\mathcal{L}}{\delta\varphi} \delta\varphi + \frac{\delta\mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu\varphi)} \partial_\mu \delta\varphi = \partial_\mu \left[ \frac{\delta\mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu\varphi)} \delta\varphi \right]$$

$$\underbrace{\hspace{10em}}_{\text{likeyht.}} = \partial_\mu \frac{\delta\mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu\varphi)}$$

$$\Rightarrow \boxed{j^\mu = \frac{\delta\mathcal{L}}{\delta(\partial_\mu\varphi)} \delta\varphi - b^\mu} \quad (1.7) \quad \text{on säilyvä virta,}$$

siis  $\partial_\mu j^\mu = 0$  -  $j^0$  (säilyvä) varauslähde

$$\partial_0 j^0 + \partial_i j^i = \partial_t j^0 - \vec{\nabla} \cdot \vec{j} = 0$$

$$Q = \int_V d^3x j^0 = \text{varaus, vakio, jos } \oint_V d\vec{a} \cdot \vec{j} = 0.$$

Huom!  $j^\mu$ :n verraannollisuuskeinoita ei  
 määrätty!

Esim. Kompleksikentän  $\Phi$  vaikutus (1.6)

on invariantti muunnoksessa ( $V = V(\Phi^* \Phi)$ )

$$\Phi \Rightarrow e^{i\theta} \Phi \quad (\text{selvää}).$$

Nyt  $\delta S$  (ja  $\delta d$ ) ovat = 0.

Virta:

$$j^\mu \propto \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \Phi)} \delta \Phi + \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \Phi^*)} \delta \Phi^*$$

$\downarrow$   $i\theta \Phi$                        $\downarrow$   $-i\theta \Phi^*$ ,  $\theta$  infinit.

$$\Rightarrow j^\mu = i [(\partial^\mu \Phi^*) \Phi - (\partial^\mu \Phi) \Phi^*] \quad (1.8)$$

(valido edessä mielivaltaisen, tässä  $\theta$  pudotettiin)

$j^\mu$  sähkövaraus/virta, kun  $\Phi$  kytketään sähkömagneettiseen kenttään.

$$Q = \int_V d^3x j^0 = \text{sähkövaraus tilavuudessa } V.$$

$$\partial_0 Q = 0, \text{ jos } \oint_V d\vec{a} \cdot \vec{j} = 0 \quad (\text{tahi vaan } \vec{j} = 0 \text{ vauvalla})$$

$$\partial_\mu j^\mu = 0$$

$$\partial_\mu (\partial^\mu \Phi^* \Phi - \partial^\mu \Phi \Phi^*) = 0$$

luvarianssi translaatioissa  $x^\mu \rightarrow x^\mu + a^\mu$

$\rightarrow$  energia-impulssitensori

$$\varphi(x) \rightarrow \varphi(x+a) = \varphi(x) + a^\mu \partial_\mu \varphi + \mathcal{O}(a^2)$$

$$\partial_\mu \varphi(x) \rightarrow \partial_\mu \varphi(x+a) = \partial_\mu \varphi(x) + a^\nu \partial_\mu \partial_\nu \varphi + \dots \quad (\text{skalaari})$$

Tässä tapauksessa  $\delta d \neq 0$  yleensä. Koska  $d$  on skalaari,  $d(x+a) = d(x) + a^\mu \partial_\mu d + \mathcal{O}(a^2)$

$$\partial_\nu (a^\mu d) = \partial_\mu b^\nu$$

Siis säilyvä virta 
$$j^\mu = \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \delta \varphi - b^\mu = \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} a^\nu \partial_\nu \varphi - a^\nu g_{\nu\mu} d$$

Koska  $a^\nu$ :t ovat riippumattomia, tässä on siis 4 virtaa.

Siis 
$$\Theta^{\mu\nu} = \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \partial^\nu \varphi - \eta^{\mu\nu} d \quad (1.9)$$

on säilyvä virta, energia-impulssitensori  $\partial_\mu \Theta^{\mu\nu} = 0$ .

Siis vielä kevennä:

$$\begin{aligned} \delta d(x) &= d(x+a) - d(x) = a^\mu \partial_\mu d = \partial_\mu (a^\mu d) \\ &= \frac{\delta d}{\delta \varphi} \delta \varphi + \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \underbrace{\delta(\partial_\mu \varphi)}_{\partial_\mu \delta \varphi} = \partial_\mu \left[ \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \delta \varphi \right] \\ &\quad \text{LY: } \partial_\mu \frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \qquad \qquad \qquad \underbrace{\qquad \qquad \qquad}_{a^\nu \partial_\nu \varphi} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow a^\nu \partial_\mu \left[ \underbrace{\frac{\delta d}{\delta(\partial_\mu \varphi)} \partial_\nu \varphi - \eta^\mu_\nu d}_{\Theta^\mu_\nu} \right] = 0$$

$$P^N = \Theta^{N0} \quad ; \quad p^0 = \Theta^{00} = \text{energiatiheys}$$

$$\Theta^{ii} = \text{paine} \quad ; \quad \Theta^{ij} = \text{leikkausjännitys}$$

$$\partial_N P^N = 0, \quad \text{siis energia säilyy}$$

$$\text{Jos meillä on} \quad \mathcal{L} = \frac{1}{2} (\partial_N \varphi) (\partial^N \varphi) - V(\varphi)$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow E = \Theta^{00} &= \frac{1}{2} (\partial_0 \varphi)^2 - \frac{1}{2} (\partial_i \varphi) (\partial^i \varphi) + V(\varphi) \\ &= \frac{1}{2} (\partial_0 \varphi)^2 + \frac{1}{2} (\vec{\nabla} \varphi)^2 + V(\varphi) \end{aligned}$$

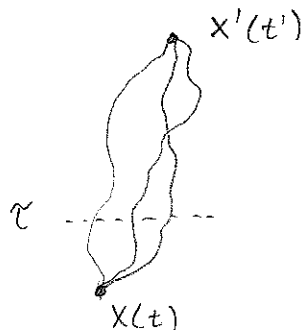
Jos  $V$  on alhaalta rajoitettu,  $E$ :llä on minimi.

## 1.6. Johdatus polkuintegraaliin

Kvanttimekaaninen amplitudi voidaan laskea polkuintegraalina ilman 1D-tiloja!

- Aikaevoluutio  $|\bar{x}(t)\rangle = e^{i\hat{H}t} |\bar{x}\rangle$
  - Amplitudi  $\langle \bar{x}'(t') | \bar{x}(t) \rangle = \langle \bar{x}' | e^{i\hat{H}(t-t')} | \bar{x} \rangle$
- $$= \int_{\substack{\pi \\ t < \tau < t'}} dx(\tau) e^{\frac{i}{\hbar} S[\bar{x}]} \quad (1.10)$$

on summa yli kaikkien polkujen pisteestä  $\bar{x}(t)$  pisteeseen  $\bar{x}'(t')$  painotettuna  $e^{iS/\hbar}$  :lla:



Osoitetaan tämä: olkoon  $\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x})$

lufinitesimaalisesti

$$\langle \bar{x}'(t+\delta t) | \bar{x}(t) \rangle = \langle \bar{x}' | e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H} \delta t} | \bar{x} \rangle$$

$$\approx \langle \bar{x}' | \left( 1 - \frac{i}{\hbar} \delta t \hat{H} \right) | \bar{x} \rangle + \mathcal{O}(\delta t^2)$$

↑  
1-opeeraattori

$$= \langle \bar{x}' | \int d^3 p |\bar{p}\rangle \langle \bar{p} | \left( 1 - \frac{i}{\hbar} \delta t \left[ \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x}) \right] \right) | \bar{x} \rangle$$

Huom!  $\langle a | \hat{O} | b \rangle = \langle \hat{O}^\dagger a | b \rangle = \langle a | \hat{O} b \rangle$ ,  
 nyt  $\hat{x}^\dagger = \hat{x}$ ,  $\hat{p}^\dagger = \hat{p}$ .

$$f(\hat{x}) | \bar{x} \rangle = f(x) | \bar{x} \rangle$$

$$\langle \bar{x} | \bar{p} \rangle = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} e^{i \bar{x} \cdot \bar{p} / \hbar}$$

Jatkuv...

$$= \int d^3 p \left( 1 - \frac{i}{\hbar} \delta t \left[ \frac{p^2}{2m} + V(x) \right] \right) \langle \bar{x}' | \bar{p} \rangle \langle \bar{p} | \bar{x} \rangle$$

$$\frac{1}{(2\pi)^3} e^{i \bar{p} (\bar{x}' - \bar{x}) / \hbar}$$

$$= \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \exp \left[ \frac{i}{\hbar} \bar{p} \cdot (\bar{x}' - \bar{x}) - \frac{i}{\hbar} \delta t \left[ \frac{p^2}{2m} + V(x) \right] \right] + \mathcal{O}(\delta t^2)$$

Nyt  $\bar{x}' - \bar{x} = \delta t \dot{\bar{x}} + \mathcal{O}(\delta t^2)$ , joten

$$= \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \exp \left[ -\frac{i}{\hbar} \frac{\delta t}{2m} (\bar{p} - m \dot{\bar{x}})^2 + \frac{i}{\hbar} \delta t \frac{m}{2} \dot{\bar{x}}^2 - \frac{i}{\hbar} \delta t V(x) \right]$$

$p_i \rightarrow \ell_i = p_i \left( \frac{i \delta t}{\hbar 2m} \right)^{1/2}$ , integroidaan formaalisti

$$= \left( \frac{m \hbar}{i \pi \delta t} \right)^{3/2} \exp \left[ \frac{i}{\hbar} \delta t \left( \frac{1}{2} m \dot{\bar{x}}^2 - V(\bar{x}) \right) \right] \quad (1.11)$$

$\mathcal{L} = \dot{\bar{x}} \cdot \bar{p} - H$  kanon. velhoitus  
 = kin-pot. energia

$$= ( )^{3/2} \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_{t, t+\delta t} \right]$$

Äärellinen  $\Delta t$  saadaan kun jaetaan väli  $N$  osaan,  $N \rightarrow \infty$  :

$$\langle x'(t') | x(t) \rangle = \int \left[ \prod_{i=1}^{N-1} dx_i \right] \langle x'(t') | x_{N-1} \rangle \langle x_{N-1} | x_{N-2} \rangle \dots \langle x_2 | x_1 \rangle \langle x_1 | x(t) \rangle$$

missä  $t_i = t + \delta t \cdot i$ ,  $\delta t = \frac{t-t'}{N}$ , ja  $|x_i\rangle = |x(t_i)\rangle$ .

Sis  $\langle x'(t') | x(t) \rangle =$

$$= \int \left[ \prod_{i=1}^{N-1} dx_i \right] \left( \frac{m \hbar}{i \pi \delta t} \right)^{3N/2} \exp \left[ \frac{i}{\hbar} \sum_i \delta t \left( \frac{1}{2} m \dot{x}_i^2 - V(x_i) \right) \right]$$

$$= \int Dx \exp \left[ \frac{i}{\hbar} \int_t^{t'} dt \mathcal{L}(x(t)) \right], \quad (1.12)$$

kun  $N \rightarrow \infty$  ( $\delta t \rightarrow 0$ ).

- Normalisatiosta ei tavallisesti välitetä, sitä paitsi se on  $\infty$  kun  $\delta t \rightarrow 0$ ! ("regularisointi")
- Entä jos halutaan  $\langle \psi_2(t') | \psi_1(t) \rangle$ ? HT.
- $\hbar \rightarrow 0$ : eksponentti oskilloi voijusti. Integraali koutribuoii vain  $x(t)$ -radan lähellä missä  $\frac{\delta \mathcal{L}}{\delta x(t)} = 0 \Rightarrow$  klassiset LY:t! (stationaarinen vaihe)



## 1.7. Funktionaalilmenetelmiä jne.

Polkuintegraaleissa (kanttäteorioissa) tarvitsamme usein Gaussista integraalia:

$$F[A, w] = \int \left[ \prod_i^N dx_i \right] e^{-x^T A x + w^T x} \quad (1.13)$$

Tässä  $A$  on  $N \times N$  (veealinen, symmetrinen) matriisi ja  $w$  ja  $x$  ovat  $N$ -komp. vektoreita.

Täydennetään  $\square$ -ksi

$$x^T A x - w^T x = \left(x - \frac{1}{2} A^{-1} w\right)^T A \left(x - \frac{1}{2} A^{-1} w\right) - \frac{1}{4} w^T A^{-1} w$$

$$\text{siisäitus: } x' = x - \frac{1}{2} A^{-1} w; \quad \prod_i dx'_i = \left\| \frac{dx'}{dx} \right\| \prod_i dx_i = \prod_i dx_i$$

$$\Rightarrow F[A, w] = e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w} \int \left[ \prod_i dx'_i \right] e^{-x'^T A x'}$$

Diagonalisoidaan  $A$ :  $A_D = \text{diag}(\lambda_1, \lambda_2, \dots, \lambda_N)$

$$= R^T A R \quad R^T R = I$$

$$\text{siisäitus: } y = R^T x'; \quad y^T = x'^T R$$

$$\prod_i dy_i = \left\| \frac{dy}{dx} \right\| \prod_i dx_i = |\det R^T| \prod_i dx_i = \prod_i dx_i$$

$$\Rightarrow F[A, w] = e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w} \int \left[ \prod_i dy_i \right] e^{-y^T A_D y}$$

$$= e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w} \prod_i \int dy_i e^{-\lambda_i y_i^2} = e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w} \Rightarrow$$

$$\underbrace{\int dy_i e^{-\lambda_i y_i^2}}_{\sqrt{\frac{\pi}{\lambda_i}}}$$

$$\Rightarrow F(A, w) = \sqrt{\frac{(2\pi)^N}{\prod \lambda_i}} e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w}$$

$$= (2\pi)^{N/2} (\det A)^{-1/2} e^{-\frac{1}{4} w^T A^{-1} w} \tag{1.14}$$

Tämä edellyttää että  $\lambda_i > 0 \forall i$ . Itse asiassa tämä yleistyys, viittaa että  $\text{Re } \lambda_i \geq 0$ , ja  $\lambda_i \neq 0$ . Keskiteoriassa usein  $\lambda_i$  puhtaasti imaginaarinen.

Tavittsemme myös funktionaaleja = funktioita joiden argumenttina on funktio.

Esim.

$$F_1[f] = \int dx f(x) \quad \in \mathbb{R} \text{ tai } \mathbb{C}, \text{ luku}$$

$$F_2[f(x)] = f^2(x) - f(x) \quad \text{funktio}$$

Funktionaaliderivaatta määritellään  $\delta$ -funktio -variaationa:

$$\frac{\delta E[f]}{\delta f(y)} = \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\epsilon} [E[f(x) + \epsilon \delta(x-y)] - E[f(x)]] \tag{1.15}$$

Esim.

$$\frac{\delta F_1[f]}{\delta f(y)} = \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\epsilon} \left[ \int dx [f(x) + \epsilon \delta(x-y)] - \int dx f(x) \right] = 1 \quad (!)$$

$$\frac{\delta F_2[f(x)]}{\delta f(y)} = \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\epsilon} \left[ (f(x) + \epsilon \delta(x-y))^2 - f(x) - \epsilon \delta(x-y) - f^2(x) + f(x) \right] = \underline{(2f(x) - 1) \delta(x-y)}$$

Tai vaihtoehtoisesti (ja matemaattisemmin),  
voimme tulkita funktion  $f$  operaattoriksi,  
mikä operoidessaan lukuun  $x$  antaa luvun  $f(x)$ .

Tällöin

$$\frac{\delta F_2[f]}{\delta f(y)} = \frac{\delta}{\delta f(y)} (f^2 - f) = 2f(y) - 1$$

Yleensä funktionaaliderivaatoille pätee  
ketjusääntö:

$$\frac{\delta}{\delta f(y)} E[F[f]] = \frac{\delta E}{\delta F[f(y)]} \frac{\delta F}{\delta f(y)} \cdot f(y) \quad (1.16)$$

Usein funktionaali on integraalimuunnos:

$$E[f](x) = \int K(x, y) f(y) dy \quad (1.17)$$

Funktiota  $K(x, x')$  kutsutaan muunnoksen  
kerneliksi. Nyt

$$\frac{\delta E[f](x)}{\delta f(z)} = \int dy K(x, y) \frac{\delta f(y)}{\delta f(z)} = \underline{K(x, z)}$$

$\delta(y-z)$

Huom!  $\frac{\delta f(x)}{\delta f(y)} = \delta(x-y)$  ! Hyödyllinen!

Vastaavasti jos

$$E[f](x) = \int dx_1 dx_2 K(x, x_1, x_2) f(x_1) f(x_2)$$

$$\frac{\delta E}{\delta f(y)} = \int dx_2 K(x, y, x_2) f(x_2) + \int dx_1 K(x, x_1, y) f(x_1)$$

$$\frac{\delta^2 E}{\delta f(y_1) \delta f(y_2)} = K(x, y_2, y_1) + K(x, y_1, y_2)$$

Jos nyt vielä kernel  $K(x, x_1, x_2 \dots x_n)$  on symmetrinen  $x_i$ :den permutaatioissa (kuten usein on!), saamme

$$G[f] = \int dx_1 \dots dx_n K(x, x_1 \dots x_n) f(x_1) \dots f(x_n)$$

$$\Rightarrow \frac{\delta G[f]}{\delta f(y_1) \dots \delta f(y_n)} = n! K(x, y_1, \dots, y_n) \quad (1.18)$$

Usein vielä  $K(x, x_1, \dots, x_n) \rightarrow K(x_1, \dots, x_n)$ , eli integraalissa ei ole ulkoista muuttujaa.

## 2. Kenttäteorian perusteet

- Polkuintegraali on elegantti ja nykyään eniten käytetty tapa kvantisoida kenttäteoria. Näin myös tässä. Kanoninen kvantisointi (2. kvantisointi) on analoginen kvanttimekaniikan lähestymistavan kanssa; t.s. se postuloi kommutatiovelaatiloita analogisesti  $[\hat{x}, \hat{p}] = i\hbar$ :n kanssa. Aloitetaan tästä:

### 2.1. Kanoninen kvantisointi

kvanttimekaniikka:  $[\hat{x}, \hat{p}] = i\hbar$  ;  $H = \bar{p}\dot{\bar{x}} - \mathcal{L}$  ;  $\bar{p} = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \dot{\bar{x}}}$

klassisessa kenttäteoriassa meillä on vastoinen kenttä  $\varphi(\bar{x}, t)$ , sen Lagrangien tiheys  $\mathcal{L}(\varphi, \partial_\mu \varphi)$ .

$\varphi$ :n kanoninen impulssi  $\pi(\bar{x}, t) = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \dot{\varphi}(\bar{x}, t)} = \dot{\varphi}(\bar{x}, t)$

missä jälkimmäinen pätee  $\mathcal{L} = \frac{1}{2}(\partial_\mu \varphi)(\partial^\mu \varphi) - V(\varphi)$ :lle.

Hamiltonin tiheys

$$\mathcal{H} = \pi \dot{\varphi} - \mathcal{L} \quad ; \quad H = \int d^3x \mathcal{H}$$

Asetetaan kommutaatiorelaatiot (i.e. upgreida-  
taan  $\varphi, \pi$  operaattoreiksi  $\hat{\varphi}, \hat{\pi}$ !)

$$[\hat{\varphi}(x', t), \hat{\varphi}(x, t)] = 0 \quad (2.1)$$

$$[\hat{\pi}(x', t), \hat{\pi}(x, t)] = 0$$

$$[\hat{\varphi}(x', t), \hat{\pi}(x, t)] = i \delta^{(3)}(\bar{x} - \bar{x}') \quad (x \neq x')$$

(Heisenbergin kuva) Huom! sama aika

Vapaa kenttä toteuttaa LY:n (klassinen!)

$$(\partial_\mu \partial^\mu + m^2) \varphi = (-\hat{p}_\mu \hat{p}^\mu + m^2) \varphi = 0 \quad (2.2)$$

vaihdoisina ovat tasoaallot  $\varphi \sim e^{ik \cdot x} = e^{i(k_0 x_0 - \vec{k} \cdot \vec{x})}$   
joten yleinen vaihtoisuus on lineaarikombinaatio

$$\varphi(\bar{x}, t) = \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3 \sqrt{2E_{\vec{k}}}} \left[ a_{\vec{k}} e^{-ik \cdot x} + a_{\vec{k}}^+ e^{+ik \cdot x} \right] \quad (2.3)$$

↑ 4-tavaruudon normalisaatio

missä  $E_{\vec{k}} = k_0 = \sqrt{\vec{k}^2 + m^2}$  tässä  $a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}}^+$  vain kertoimia

Jos nyt vaadimme kommutaatiorelaatiot (2.1),  
niin  $a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}}^+$  yleennetään operaattoreiksi ja

$$\boxed{\begin{aligned} [a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}'}] &= [a_{\vec{k}}^+, a_{\vec{k}'}^+] = 0 \\ [a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}'}^+] &= \delta^{(3)}(\vec{k} - \vec{k}') \cdot (2\pi)^3 \end{aligned}} \quad (2.4)$$

HT. tarkista!

Tarkistus HT. Huom!

$$\hat{\pi} = \partial_0 \hat{\phi} = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} (-i) \sqrt{\frac{E_k}{2}} \left[ a_k e^{-ikx} - a_k^\dagger e^{ikx} \right] \quad (2.5)$$

Kummallinen tekijä  $\frac{1}{\sqrt{2E_k}}$  integraalissa antaa mukavan normalisaation  $a$ -operaattoreille.

Se myös tekee mitan  $\frac{d^3k}{(2\pi)^3 \cdot 2E_k}$  Lorentz-invariantiksi:

$$\int \frac{d^3k}{(2\pi)^3 \cdot 2E_k} f(k) = \int \frac{d^4k}{(2\pi)^4} (2\pi) \delta(k^2 - m^2) f(k) \quad |_{k_0 > 0}$$

$$k^2 = k_0^2 - \vec{k}^2$$

Jos  $k^\mu \rightarrow p^\mu = \Lambda^\mu_\nu k^\nu$ , niin

$$d^4k \rightarrow d^4p |\det \Lambda| = d^4p$$

$$k^2 \rightarrow p^2$$

joten integraali on Lorentz-invariantti

jos  $f(k)$  on L-inv.

Tämän vuoksi  $\frac{d^3k}{(2\pi)^3 \sqrt{2E_k}}$  on ainoa järkevä valinta.

Operaattorit  $a, a^\dagger$  ovat siis tuhomin-  
ja luomisoperaattoreita.

Vakuumi on tila jossa  $a_{\vec{k}}$  annihilo:

$$a_{\vec{k}}|0\rangle = 0 \quad (2.6)$$

$a_{\vec{k}}^\dagger|0\rangle$  generoi 1-hiukkestilan. Jälleen

Lorentz-invarianssin vuoksi normalisoidaan  
tavallisesti

$$|\vec{k}\rangle = \sqrt{2E_{\vec{k}}} a_{\vec{k}}^\dagger |0\rangle \quad (2.7)$$

Nyt  $\langle \vec{p} | \vec{k} \rangle = 2E_{\vec{p}} (2\pi)^3 \delta(\vec{p} - \vec{k})$  on

Lorentz-invariantti. (Huom!  $\langle 0 | a_{\vec{k}} a_{\vec{p}}^\dagger | 0 \rangle = (2\pi)^3 \delta(\vec{p} - \vec{k})$ )

Kuten ei-relativistisessa kenttäteoriassa, voimme  
tulkita operaattorien  $\phi(x,t)$  s.e. se generoi hiukka-  
sen pisteeseen  $\vec{x}, t$ , kun operoidaan vakuumilla:

$$\begin{aligned} \text{Hamilton: } \hat{H} &= \int d^3x \left( \frac{1}{2} \pi^2 + \frac{1}{2} (\partial_i \phi)^2 + \frac{1}{2} m^2 \phi^2 \right) \\ &= (HT) \\ &= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} E_{\vec{p}} \frac{1}{2} (a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + a_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger) \quad (2.8) \end{aligned}$$

$$= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} E_{\vec{p}} \left( a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + \frac{1}{2} \underbrace{[a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger]}_{\delta(0) = \infty!} \right) \quad (2.9)$$



Toinen termi on  $\infty!$  samoin (2.9)  
 antaa  $\infty$  tuloksen kun lasketaan

$$\langle 0|H|0\rangle = \frac{1}{2} \int d^3k E_{\vec{k}} = \infty.$$

Tämä on (vanha tuttu)  $\infty$  vakuumienergia,  
 esiintyy myös ei-relativistisessa kvanttikenttä-  
 teoriassa. Vakuumin energia ei kuitenkaan  
 ole observaabeli (kun emme huomioida  
 gravitaatiota) joten jätetään se tyylysti  
 pois. Voimme käyttää normaalijärjestettyä  
 $H$ :ta

$$H_{\text{norm. järj.}} = :H: = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} E_{\vec{k}} a_{\vec{k}}^{\dagger} a_{\vec{k}} \quad (2.10)$$

(puhotaan jatkossa  $::t$ ):

Nyt

$$H|\vec{p}\rangle = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} E_{\vec{k}} a_{\vec{k}}^{\dagger} \overbrace{a_{\vec{k}} a_{\vec{p}}}^{[a_{\vec{k}}, a_{\vec{p}}^{\dagger}] - a_{\vec{p}}^{\dagger} a_{\vec{k}}} |0\rangle \cdot \sqrt{2E_{\vec{p}}}$$

$$= E_{\vec{p}} |\vec{p}\rangle \quad (2.11)$$

kuten olettaa saattaakin.

Reaaliluvuiselle skalaarikentälle  $\varphi^\dagger = \varphi$  selvästi.

Kompleksinen skalaari selvittää hitu/antihitu-tulkintaa. Vapaan kentän Lagrangen tiheys

$$\mathcal{L} = \partial_\mu \varphi^* \partial^\mu \varphi - m^2 \varphi^* \varphi \tag{2.12}$$

Tämä on globaalisti  $U(1)$ -invariantti  $\varphi \rightarrow e^{i\theta} \varphi$

Nyt  $\pi = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\partial_0 \varphi)} = \partial_0 \varphi^*$ ;  $\pi^* = \partial_0 \varphi$

Koska kenttä on kompleksinen, tasvaaltokehityksessä on 2 funktiota:

$$\varphi(x) = \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3 \sqrt{2E_k}} \left[ a_{\vec{k}} e^{-ikx} + b_{\vec{k}}^\dagger e^{ikx} \right] \tag{2.13}$$

$k_0 = E_k = \sqrt{\vec{k}^2 + m^2}$

Kommutaatiovelaatioilla  $[a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}'}^\dagger] = [b_{\vec{k}}, b_{\vec{k}'}^\dagger] = \delta^{(3)}(\vec{k} - \vec{k}')$ , muut = 0, saadaan kanoniset kommutaatioit kuten halutaankin:

$$[\varphi(t, \vec{x}), \pi(t, \vec{y})] = [\varphi^\dagger(t, \vec{x}), \pi^\dagger(t, \vec{y})] = i \delta^{(3)}(\vec{x} - \vec{y})$$

Vakuuolle  $|0\rangle$  pätee  $a_{\vec{k}}|0\rangle = b_{\vec{k}}|0\rangle = 0$ .

Tulkintaa:  $\varphi^\dagger(x) = \int (a^\dagger e^{ikx} + b e^{-ikx})$   $k_0 = E_{\vec{k}} \geq 0$

luo positiivisen taajuu den  $(e^{i\omega t})$  hiukkasen  $\downarrow$   $\omega = E_{\vec{k}} \geq 0$

(varaus +) ja tuhoaa negatiivisen taajuuden ( $e^{-i\omega t}$ ) antihiuksien.

$g$  tekee päinvastoin. (luo  $\leftrightarrow$  tuhoaa)

- Reaaliluvuiselle kentälle  $g^\dagger = g$ , l. hitu ja antihitu ovat "samoja" (= sama varaus)

### Matriisielementti (propagaattori)

$$\langle 0 | \varphi(\bar{x}', t') \varphi^\dagger(\bar{x}, t) | 0 \rangle = \begin{array}{ccc} x, t & \longrightarrow & x', t' \\ \bullet & & \bullet \\ \text{luo hitu} & & \text{tuhoaa} \\ a^\dagger & & a \end{array}$$

luo hitun pisteessä  $(\bar{x}, t)$  ja tuhoaa sen  $(\bar{x}', t')$ :ssä.

Vastaavasti

$$\langle 0 | \varphi^\dagger(\bar{x}', t') \varphi(\bar{x}, t) | 0 \rangle = \begin{array}{ccc} x, t & \longrightarrow & x', t' \\ \bullet & & \bullet \\ \text{luo antihitu} & & \text{tuhoaa} \\ b^\dagger & & b \end{array}$$

Reaaliluvuiselle kentälle  $g^\dagger = g$ , ja näillä ei ole eroa.

$$D(x-y) = \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2E_p} e^{-ip \cdot (x-y)} \quad (2.14)$$

on propagaattori  $y \rightarrow x$ .

## 2.2. Kausaliteetti

• Palataanpas kvanttimekaniikkaan:

A) Matruisieleменти  $\langle \bar{y} | e^{-iHt} | \bar{x} \rangle$  ei pysy

vakiovuorossa: olk.  $H = \frac{p^2}{2m}$ , vapaa hiuti; nyt

$$\begin{aligned} \langle \bar{y} | e^{-i\frac{\hat{p}^2}{2m}t} | \bar{x} \rangle &= \langle \bar{y} | \int d^3p e^{-i\frac{p^2}{2m}t} | \bar{p} \rangle \langle \bar{p} | \bar{x} \rangle \\ &= \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3p e^{-i\frac{p^2}{2m}t + i\bar{p} \cdot (\bar{y} - \bar{x})} \\ &= \left(\frac{m}{2\pi i t}\right)^{3/2} e^{im(\bar{y} - \bar{x})^2 / 2t} \neq 0 \text{ oli } \bar{x} - \bar{y} \text{ ja} \end{aligned}$$

$t$  mikä tahansa. Ei ihme, sillä  $H$  on ei-relativistinen.

B) Entä relativistinen versio?  $H = \sqrt{p^2 + m^2}$

$$\text{Nyt } \langle \bar{y} | e^{-it\sqrt{\hat{p}^2 + m^2}} | \bar{x} \rangle =$$

$$= \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3p e^{-it\sqrt{p^2 + m^2} + i\bar{p} \cdot (\bar{y} - \bar{x})} = \text{Besselin funktioita.}$$

$$= \frac{1}{(2\pi^2) |\bar{x} - \bar{y}|} \int_0^\infty dp p \sin(p|\bar{y} - \bar{x}|) e^{-it\sqrt{p^2 + m^2}} \underset{\sim e^{i p |\bar{x} - \bar{y}|}}{=} (*) \quad (2.15)$$

Integrandi on vajusti oskilloiva. Voimme arvioida tulosta stat. vaiheen periaatteella:

kontribuutiota tulee kun  $\frac{\delta \text{vaihe}}{\delta p} = 0$ .

vaihe kulma =  $\pm p z - \pm \sqrt{p^2 + m^2} z$  ,  $z = |\bar{x} - \bar{y}|$

$\Rightarrow \pm z - \pm (p^2 + m^2)^{-1/2} \cdot p = 0 \Rightarrow p^2 = \frac{m^2 z^2}{t^2 - z^2}$  (2.16)

i) Jos nyt  $|\bar{x} - \bar{y}|^2 = z^2 < t^2$ ; siis olemme valokauden sisällä  $[(t, \bar{x} - \bar{y})$  on ajanlaatuinen vektori]

Saamme

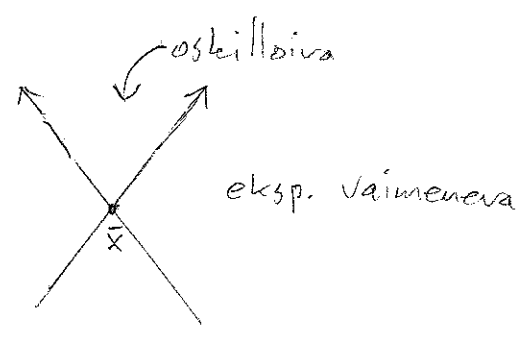
$(*) \simeq e^{im\sqrt{t^2 - z^2}}$  oskilloiva. (2.17)

Jos  $t \rightarrow \infty$  ,  $(*) \rightarrow e^{imt}$   
 $z$  vakio

ii) Jos  $z^2 > t^2$ ,  $[(t, \bar{x} - \bar{y})$  on paikanlaatuinen]

$(*) \simeq e^{-m\sqrt{z^2 - t^2}}$  (2.18)

eksponentiaalisesti vaimeneva



Parempi, muttei tarpeeksi hyvä! Vielä löytyy

superluminaalinen propagaatio.

- Kvanttikentäteorioissa paikanlaatuinen propagaatio  $\equiv 0$  eksaktisti!

Kvanttikentäteorioissa (kompleksiarvoisen  $\phi$ )

$$D(y-x) = \langle 0 | \phi(y) \phi^\dagger(x) | 0 \rangle \quad \begin{array}{l} \text{luo hiukan } x: \text{ssä,} \\ \text{tuhkaa } y: \text{ssä} \end{array}$$

$$= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2E_p} e^{-ip \cdot (y-x)} \quad (2.19)$$

Eksponentti on  $ip \cdot (y-x) = [p_0 t - \vec{p} \cdot (\vec{y} - \vec{x})]$ ,  $p_0 = E_{\vec{p}} = \sqrt{m^2 + \vec{p}^2}$   
 mikä on sama kuin (2.15)!

(Evo on  $\frac{1}{E_p}$ ). Vainime siis jälleen arvioida

i) jos  $(x-y)^2 > 0$  ( $\Delta t^2 > \Delta x^2$ ) ( $x-y$ ) ajanlaatuinen

$$D(y-x) \sim e^{im\sqrt{t^2 - (\vec{x}-\vec{y})^2}} \sim e^{imt}, \quad t \gg (\vec{x}-\vec{y})^2$$

ii) jos  $(x-y)^2 < 0$  (paikanlaatuinen)

$$D(y-x) \sim e^{-m\sqrt{(\vec{x}-\vec{y})^2 - t^2}} \sim e^{-mr}, \quad |\vec{x}-\vec{y}| = r \gg t$$

Jälleen sama ongelma: hiukkanen voi propa-  
 goida valoa nopeammin, siis paikanlaatuisesti.

Missä menee vikaan?

Kuten tavallista, kysymys on huonosti asetettu:

Sen sijaan että lasemme  $D(x-y)$ :n meidän tulisi kysyä vaikuttaako mittaus/tapahtuma pisteessä  $x$  mittaukseen pisteessä  $y$ . Siis, meidän tulee laskea kommutaattori  $[\hat{O}_1(x), \hat{O}_2(y)]$ ; jos mittaukset ovat riippumattomia  $[,] = 0$ .

Siis

$$\begin{aligned} \underline{[\varphi(y), \varphi^\dagger(x)]} &= \langle 0 | [\varphi(y), \varphi^\dagger(x)] | 0 \rangle && \text{(toimii } [,] \text{,} \\ & && \text{ sillä } [,] \text{ on} \\ &= \langle 0 | \varphi(y) \varphi^\dagger(x) | 0 \rangle - \langle 0 | \varphi^\dagger(x) \varphi(y) | 0 \rangle = \langle 0 | \varphi^\dagger(y) \varphi(x) | 0 \rangle^\dagger && \text{(C-numero!)} \\ &= D(y-x) - D^\dagger(y-x) = \underline{D(y-x) - D(x-y)} && (2.20) \end{aligned}$$

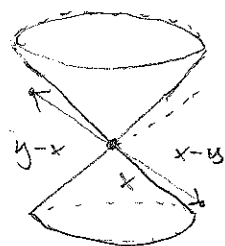
1) Jos  $(x-y)^2 < 0$ ,  $[,] = 0$  identtisesti!

Tämä seuraa siitä että

a)  $D(x-y)$  on Lorentz-invariantti (jos  $\det \Lambda = 1$ )

b)  $x=y$  voidaan muuntaa  $\rightarrow y-x$  jatkuvilla Lorentz-muunnoksilla! (piston +kierto  $180^\circ$ )

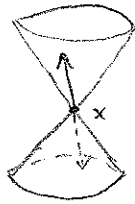
$\leftarrow \det \Lambda = 1$



2) Jos  $(x-y)^2 > 0$ , edelleen

$$[,] \sim e^{imt} + e^{-imt} \neq 0. \quad t \gg |\bar{x} - \bar{y}|$$

Tässä tapauksessa  $(x-y)$  ei ole muunnettavissa  $(y-x)$  jatkuvilla muunnoksilla!



Tauvitaan  $\det \Lambda = -1$   
eikä  $D$  ole invariantti

(näitä selviävät myös eksplisiittisesti laskevilla)

Salaisuus on siinä että  $\langle 0 | [g, g^\dagger] | 0 \rangle$

propagoi sekä hiukkasen että antihhiukkasen.

Valokontin ulkopuolella nämä kumoutuvat eksaktisti!

Toimii myös reaalivuoisella kentällä,

$$\langle 0 | [g(x), g(y)] | 0 \rangle = 0 \quad \text{jos } (x-y)^2 < 0.$$

(HT).

• Siis, kausaaliisesti voutti antihhiukkasen olarassolou.

reaalikentällä antihhiukkasen = hiukkasen



2.3 Tämän aasiusillon kautta voimme esitellä  
2 tärkeää propagaattoria: (Klein-Gordon  
kentälle)

1.) Retardoitu (viivästetty, retarded)  
propagaattori

$$D_R(x-y) = \Theta(x^0 - y^0) \langle 0 | [\phi(x), \phi^\dagger(y)] | 0 \rangle \quad (2.21)$$

" Heavisiden askelfunktio

$$= 0, \text{ jos } x^0 - y^0 < 0$$

$$1, \text{ jos } x^0 - y^0 > 0$$

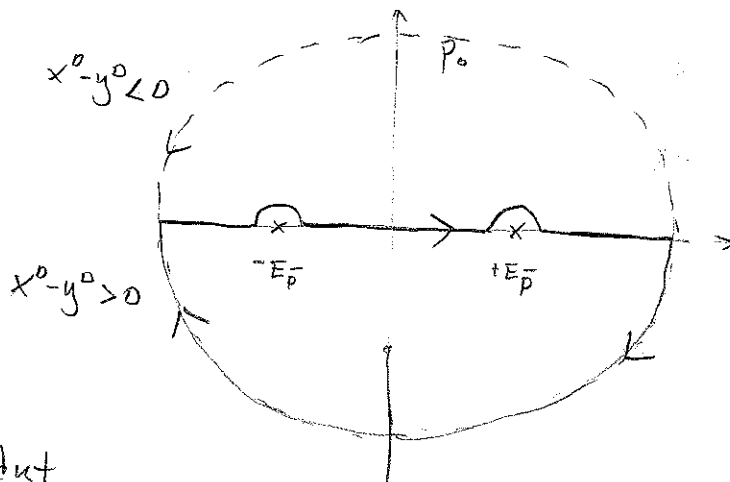
$$= \Theta(x^0 - y^0) \cdot \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \left( \frac{e^{-ip \cdot (x-y)}}{-2E_{\vec{p}}} + \frac{e^{ip \cdot (x-y)}}{-2E_{\vec{p}}} \right) \quad (2.22)$$

$p^0 = E_{\vec{p}}$

$$= \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \int \frac{dp^0}{2\pi i} \frac{-1}{p^2 - m^2} e^{-ip \cdot (x-y)} \quad (2.23)$$

$p^0^2 - \vec{p}^2 - m^2 = (p^0 + E_{\vec{p}})(p^0 - E_{\vec{p}})$

$p^0$ -integraali tehdään viimeisessä vaiheessa  
pitämällä käyvä  $C$ :



Jos  $x^0 > y^0$ , navat

antavat  $-2\pi i$ -residyt.

$p^0 = +E_{\vec{p}}$  antaa suoraan 1. termin (2.22),  $p^0 = -E_{\vec{p}}$   
2. termin (vaihdon  $\vec{p} \rightarrow -\vec{p}$  jälkeen).

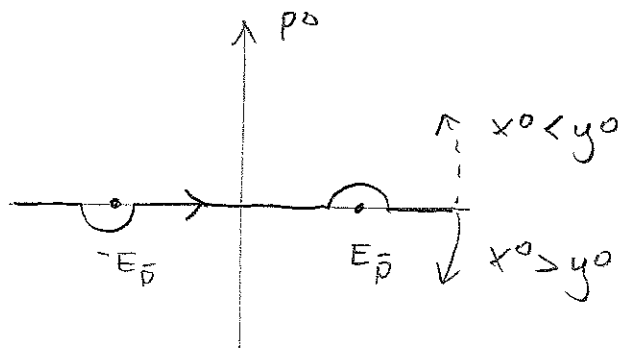
Siiis

$$D_R(x-y) = \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \frac{i}{p^2 - m^2} e^{-ip \cdot (x-y)} + \text{Reitti!}$$

## 2) Feynmanin propagaattori

Muuten kuten retardoitu, mutta reitti on seuraava:

Kätevä tapa muistaa tämä on kysyjällä



$$D_F(x-y) = \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \frac{i}{p^2 - m^2 + i\epsilon} e^{-ip \cdot (x-y)} \quad (2.24)$$

eli navat ovat  $p^0 = \pm(E_p - i\epsilon)$

The small diagram shows the real axis with poles at \$E\_p\$ and \$-E\_p\$. A small vertical tick mark labeled \$i\epsilon\$ is shown below the \$E\_p\$ pole, and another labeled \$\*\$ is shown above the \$-E\_p\$ pole.

Selvästi

$$\begin{aligned} D_F(x-y) &= \begin{cases} D(x-y) & \text{jos } x^0 > y^0 \\ D(y-x) & \text{jos } x^0 < y^0 \end{cases} \\ &= \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \phi(x) \phi^\dagger(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \phi^\dagger(y) \phi(x) | 0 \rangle \\ &\equiv \langle 0 | T \phi(x) \phi^\dagger(y) | 0 \rangle \end{aligned} \quad (2.25)$$

$T \equiv$  aikajärjestys = varhaisempi oikealle

Nämä ovat molemmat Klein-Gordonin

Greenin funktioita:

esim.

$$\begin{aligned}
 (\partial_x^2 + m^2) D_R(x-y) &= \partial_{x_0} \left( \overbrace{\Theta(x^0 - y^0)}^{\delta(x^0 - y^0) \Rightarrow 0 (x^0 = y^0!)} \right) \langle 0 | [\varphi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \\
 &+ \partial_{x_0} \left( \Theta(x^0 - y^0) \partial_{x_0} \langle 0 | [\varphi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \right) \\
 &+ \Theta(x^0 - y^0) (-\nabla_x^2 + m^2) \langle 0 | [\varphi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \\
 &= \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | [\pi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \\
 &+ \Theta(x^0 - y^0) (\partial_x^2 + m^2) \langle 0 | [\varphi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \quad \xrightarrow{= 0!} \\
 &= \underline{-i \delta^{(4)}(x-y)}. \quad (2.26)
 \end{aligned}$$

$\partial_x^2 = \partial_{x^0}^2 - \nabla_x^2$

Samaan  $(\partial_x^2 + m^2) D_F(x-y) = -i \delta^{(4)}(x-y)$  HT. (2.27)

- Retardoitu propagaattori: Kuvaa "todellista" vuorovaikutusta (kausaalinen!)
- Feynmanin propagaattori: tarvitaan Feynmanin säännöissä, häiriökehitys.

• Tämä oli kaikki vapaalle K-G kentälle. Kausiinen formalismi voidaan yleistää myös vuorovaikuttavalle kentälle, mutta tässä tutkimme vuorovaikutuksia Feynmanin polkuintegraalilla avulla

## 2.4. Polkuintegraali

Aivan kuten kvanttimekaniikka voidaan formuloida polkuintegraalina, niin sama toimii kenttäteorialle. Tässä tapauksessa vielä erittäin käytännöllisesti, polkuintegraali on nykyään käytetyin tapa formuloida kvanttikenttäteoria.

- Feynmanin polkuintegraali: (F., 1948)

$$F = \int D\phi e^{+i \int d^4x \mathcal{L}} \quad (2.28)$$

Tässä  $D\phi = [\prod_x d\phi(x)]$ ,  $\mathcal{L}$  Lagrangen tiheys.

- Feynmanin propagaattori saadaan nyt

$$D_F(x-y) = \langle 0 | T \hat{\phi}(y) \hat{\phi}(x) | 0 \rangle = \frac{1}{Z} \int D\phi \phi(x) \phi(y) e^{+i \int d^4x \mathcal{L}} \quad (2.29)$$

(skalaarikentälle) ja yleensä

$$\langle 0 | T f(\hat{\phi}) | 0 \rangle = \frac{1}{Z} \int D\phi f(\phi) e^{i \int d^4x \mathcal{L}}$$

- Kaava (2.28) otetaan usein kvanttikenttäteorian määritelmäksi, siis hylätään Hamiltonin formalismin.
  - Eksplisiittisesti Lorentz -invariantti
  - "tavallinen" integraali, ei sisällä "tiloja"  $| \rangle$  etc.
  - Tarjoo luonnollisen lähtökohdan eri lähestymistavoille (ei-perturbatiivinen, hila, etc.)

Ekvivalenssi Polkuintegraali  $\leftrightarrow$  Hamilton:

Aivan kuten kvanttimekaniikassa, voimme osoittaa

$$\langle \varphi_b(\bar{x}) | e^{-i\hat{H}t} | \varphi_a(\bar{x}) \rangle = C \cdot \int \mathcal{D}g e^{i \int_0^t d^4x d}$$

missä polkuintegraalissa  $g(0, \bar{x}) = \varphi_a(\bar{x})$ ;  $g(t, \bar{x}) = \varphi_b(\bar{x})$

i.e. alku- ja loppukonfiguraatio on fiksoitu, mutta muuten kenttä heiluu.

- jaetaan  $t$   $N$ : osaan  $t = N \delta t$

- käytetään  $\mathbb{1} = \int dg |g\rangle \langle g| = \int d\pi |\pi\rangle \langle \pi|$   
"  
 $\int_x \pi dg(x)$

missä  $\hat{g} |g_a\rangle = g_a(\bar{x}) |g_a\rangle$ . Nyt

$\langle g | \pi \rangle \propto e^{i \int d^3\bar{x} g(\bar{x}) \pi(\bar{x})}$ , yleistys  $\langle x | p \rangle = e^{ipx}$

- Siis:  $\langle \varphi_b | e^{-i\hat{H}t} | \varphi_a \rangle =$

$$\int \prod_{i=1}^{N-1} dg^i \langle \varphi_b | e^{-i\hat{H}\delta t} | g^{N-1} \rangle \langle g^{N-1} | e^{-i\hat{H}\delta t} | g^{N-2} \rangle \times \dots \times \langle g^1 | e^{-i\hat{H}\delta t} | \varphi_a \rangle$$

- Nyt  $\langle g^{i+1} | e^{-i\hat{H}\delta t} | g^i \rangle = \int d\pi^i \langle g^{i+1} | \pi^i \rangle \langle \pi^i | e^{-i\hat{H}\delta t} | g^i \rangle$

Tehdään oletus:  $\langle \pi^i | e^{-i\hat{H}\delta t} | g^i \rangle = e^{-iH(g^i, \pi^i)\delta t} \langle \pi^i | g^i \rangle + \mathcal{O}(\delta t^2)$

Tämä on OK kaikilla järkeillä  $\hat{H}$ :lla  
 (jos  $\hat{H}$  on  $\hat{g}$ :n ja  $\hat{\pi}$ :n funktio)

$$\Rightarrow \langle \varphi^{i+1} | e^{-i\hat{H}\delta t} | \varphi^i \rangle = C \cdot e^{i \int d^3x \pi^i (\varphi^{i+1} - \varphi^i)} \cdot e^{-iH(\varphi^i, \pi^i) \delta t}$$

$$\approx C \cdot \exp \left[ i \delta t \int d^3x \underbrace{(\pi^i \dot{\varphi}^i - \mathcal{H})}_d \right]$$

Lopulta saamme siis

$$\langle \varphi_b | e^{-i\hat{H}t} | \varphi_a \rangle = C^N \int \prod_i^{N-1} d\varphi^i e^{i \int_a^b d^4x \mathcal{L}}$$

$$= C^\infty \int D\varphi e^{i \int_a^b d^4x \mathcal{L}} \quad \text{veunaehdot!}$$

Vastavasti voidaan osoittaa että

$$\langle 0 | T \hat{\varphi}_H(y) \hat{\varphi}_H(x) | 0 \rangle = \frac{\int D\varphi \varphi(y) \varphi(x) e^{i\int \mathcal{L}}}{\int D\varphi e^{i\int \mathcal{L}}}$$

↑  
Heisenberg-kuva

Tässä nimittäjä (= Z) kumoaa hauholan  $C^\infty$ !

(käytän

$$\langle \varphi_a | e^{-i\hat{H}(t_a - y_0)} \hat{\varphi}_S(\bar{y}) e^{-i\hat{H}(y_0 - x_0)} \hat{\varphi}_S(\bar{x}) e^{-i\hat{H}(x_0 + t_b)} | \varphi_b \rangle$$

jaa  $\delta t$ -väleihin jne... )

