

Prosjekt 1 i FY54555 Partikkelfysikk

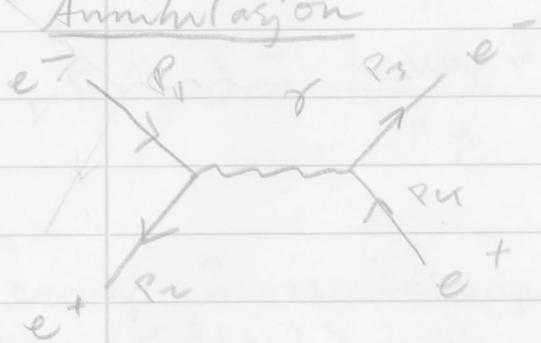
av Furhan Kaya

Opgave 1 Forst tegner vi de to laveste orden Feynman-diagrammer for scattering-prosessen:

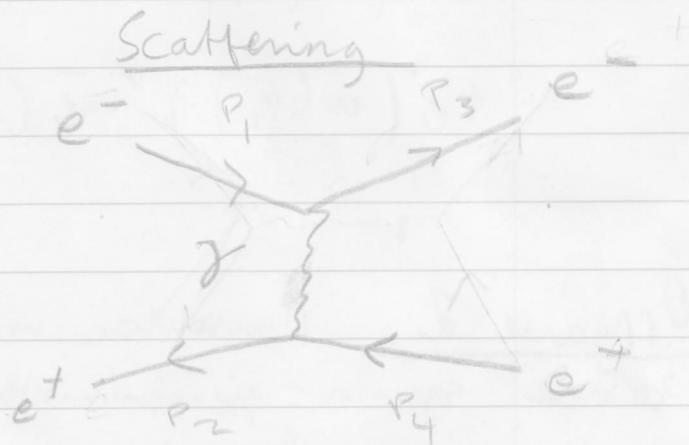
$$e^+ e^- \rightarrow e^+ e^-$$

Også kjent som Bremsstrahlung. Som nevnt i foreige innleiring, så får vi bidrag fra både scattering og annihilasjon. Derfor tegner vi begge disse:

Annihilasjon



Scattering



Så får vi uttrykk for de korespondente matriselementer ved bruk av QED Feynman-regler. Vi legger i hvert fall først til at $M = M_A + M_S$ hvor matriselementene har bidrag fra både annihilasjon, M_A , og scattering, M_S . Barett på side 124 i Thomas

$$M_A = i\bar{u}(p_1) \gamma^\mu \bar{v}(p_2) \cdot -\frac{i g_{\text{nr}}}{q^2} \cdot \bar{u}(p_3)$$

$$\cdot i e \gamma_\nu v(p_4) = i e^2 (u(p_1) \gamma^\mu \bar{v}(p_2) \cdot \frac{i g_{\text{nr}}}{q^2} \cdot \bar{u}(p_3) \gamma_\nu v(p_4))$$

$$= e^2 (u(p_1) \gamma^\mu \bar{v}(p_2) \cdot \frac{i g_{\text{nr}}}{q^2} \cdot \bar{u}(p_3) \gamma_\nu v(p_4))$$

$$q^2 = (p_1 + p_2)^2 = (p_3 + p_4)^2 \quad \textcircled{1}$$

$$M_s = u(p_1) i e \gamma^{\mu} \bar{u}(p_3) \frac{-ig_{\mu\nu}}{q^2} \cdot \bar{v}(p_2) i e \gamma_{\nu}$$

$$\bar{v}(p_4) = -e^2 (u(p_1) \gamma^{\mu} \bar{u}(p_3)) \frac{ig_{\mu\nu}}{q^2} \bar{v}(p_2) \gamma_{\nu}$$

$$\text{hvor da } q' = (p_1 - p_3)^2 = (p_2 - p_4)^2$$

For M får vi da

$$M = -e^2 (u(p_1) \gamma^{\mu} \bar{u}(p_3)) \frac{-ig_{\mu\nu}}{(p_1 q')^2} \bar{v}(p_2) \gamma_{\nu} v(p_4)$$

$$+ e^2 (u(p_1) \gamma^{\nu} \bar{v}(p_2)) \frac{ig_{\mu\nu}}{q'^2} \bar{u}(p_3) \gamma_{\nu} v(p_4)$$

Oppgave 2 Hensikten med oppgaven er å finne den totale spinn-gjennomsittige matrice $\langle |M|^2 \rangle$ ved å bruke bras - formalisme og Dirac spinor konseptet. Det relativistiske fremgangsmåten er beskrevet i pensumbooken skrevet av Thomson, kapittel 6 er kapittelet bruk. Og da spesielt 6.5.

I henhold til reglene for Mandelstam-variablene får vi at $q^2 = (p_1 + p_2)^2 = s$ og $q'^2 = (p_1 - p_3)^2 = t$

Samtidig har vi regelen:

$$\langle |M_{fi}|^2 \rangle = \frac{1}{4} \sum_{\text{spins}} |M_{fi}|^2$$

som er at det spinn-gjennomsittiges sum komponeres til alle mulige helhets konfigurasjoner.

Vi har at binære - elementet $(M_{xi})^2$ er produsert av M_{xi} og M_{xi}^+ hvor da M_{xi}^+ er:

$$M_{xi}^+ = \frac{e^2}{t} (u(r_1) \gamma^v \bar{w}(r_3)) \frac{g_{uv}}{s} (\bar{v}(r_2) \gamma_v \\ + \frac{e^2}{t} (u(r_4))^{+} + \frac{e^2}{t} (u(r_1) \gamma_u \bar{v}(r_2)) \frac{g_{uv}}{s} \\ + e(\bar{w}(r_3) \gamma_u v(r_4))^{+}$$

Dette multipliserer vi og får (jordimpedansens følge da med γ^u)

$$(M_{xi})^2 = \frac{e^2}{t^2} (u(r_1) \gamma^v \bar{w}(r_3)) g_{uv} (\bar{v}(r_2) \gamma_v \\ v(r_4))^{+} \cdot \left(\frac{e^2}{t} (u(r_1) \gamma^u \bar{w}(r_3)) g_{uv} \right.$$

$$\left. (\bar{v}(r_2) \gamma_u v(r_4)) \right) + \frac{e^2}{s^2} (u(r_1) \gamma^u \bar{v}(r_2))$$

$$g_{uv} (\bar{w}(r_3) \gamma_u v(r_4))^{+} \cdot \left(\frac{e^2}{s} (u(r_1) \gamma^v \bar{v}(r_2)) \right.$$

$$\left. g_{uv} (\bar{w}(r_3) \gamma_v v(r_4)) \right) - \frac{e^2}{t} (u(r_1) \gamma^u \\ \bar{w}(r_3)) g_{uv} (\bar{v}(r_2) \gamma_u v(r_4)) \cdot \frac{e^2}{s} (u(r_1) \gamma^u$$

$$\bar{v}(r_2)) g_{uv} (\bar{w}(r_3) \gamma_u v(r_4))^{+} \cdot \frac{e^2}{s} (u(r_1) \gamma^v$$

$$\bar{v}(r_2)) g_{uv} (\bar{w}(r_3) \gamma_u v(r_4))^{+}$$

$$- \frac{e^2}{s} (u(r_1) \gamma^v \bar{v}(r_2)) g_{uv} (\bar{w}(r_3) \gamma_v v(r_4))$$

$$+ \frac{e^2}{t} (u(r_1) \gamma^v \bar{w}(r_3)) g_{uv} (\bar{v}(r_2) \gamma_v v(r_4))^{+}$$

③

○ Utregningen på denne siden var ditt i det meste
 laget, men vi bruker der til å vite de som
 tilhører til $\langle M | \rangle$. Vi følger tilhøring 6,42 i sam-
 lygningen og antar at vi foretar utregningen over u.
 Det samme gjører for M_{fi}^+ også. Vi får da

$$\begin{aligned}
 &= \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^v \bar{w}^s(p_3)) (\bar{v}^r(p_2) \gamma_u v^r(p_4))^+ \\
 &\quad + \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^u \bar{w}^s(p_3)) (\bar{v}^r(p_2) \gamma_u v^r(p_4)) \\
 &\quad + \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^u \bar{w}^s(p_3)) (\bar{w}^s(p_3) \gamma_v v^r(p_4))^+ \\
 &\quad - \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^u \bar{w}^s(p_3)) (\bar{v}^r(p_2) \gamma_u v^r(p_4)) \\
 &\quad - \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^u \bar{w}^s(p_3)) (\bar{w}^s(p_3) \gamma_v v^r(p_4)) \\
 &\quad - \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^u \bar{w}^s(p_3)) (\bar{v}^r(p_2) \gamma_u v^r(p_4)) \\
 &\quad - \frac{e^2}{6} (u^s(p_1) \gamma^v \bar{v}^r(p_2)) (\bar{w}^s(p_3) \gamma_v v^r(p_4))^+
 \end{aligned}$$

Hopp over denne

④ Sidm om tilfeldig. Ble gjort

Så bruker vi den samme ligningen til å finne den spinn-gjennomsnittlige matrise-element med lastene s, s' , r og r' til å beregne de mulige spinn-hilstander (eller ekvivalente helicity-hilstander).

$$\langle |M_{ji}|^2 \rangle = \frac{1}{4} \sum_{\text{spins}} |M_{ji}|^2 \quad \text{som gir}$$

et uttrykk vi har på side 4, men multiplisert med $\frac{1}{4}$.

Ni finner såviden disse ledlene på side 4 separat.
 t er annihilatorledet. Alltså det som er multiplisert med $\frac{1}{4}$ med $\frac{e^4}{t^2}$. Etter litt mellomregning som er gjort for drøyt for her får man:

$$= \frac{Q_3^2 e^4}{t^2} \text{Tr}(\gamma_0 \gamma^u \gamma_i \gamma^v) \text{Tr}((\gamma_3 + m_3) \gamma_w)$$

$$+ [\gamma_4 - m_3] \gamma_v$$

Vår sette da $\gamma_1 = \gamma^0 P_1$, og $\gamma_2 = \gamma^P P_2$ og får at:

$$\text{Tr}(\gamma_2 \gamma^u \gamma_i \gamma^v) = 4 P_2^u P_1^v - 4 g_{uv} (P_1 \cdot P_2)$$

$$- e^2 + 4 P_2^v P_1^u \quad \text{og} \quad 4 P_3 u P_w - 4 g_{uv} (P_3 \cdot P_4) + 4 P_3 v P_4 u$$

Med kontraktionsindisene får vi da:

$$= 4 \frac{Q_3^2 e^4}{t^2} (2(P_1 \cdot P_3)(P_2 \cdot P_4) + 2(P_1 \cdot P_4)(P_2 \cdot P_3))$$

(5)

- Vi ser så på scatteringleddet og får da:

$$\frac{e^2}{2} \cdot \underbrace{(\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_3) + (\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_3)(\mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_4)}_{s^2}$$

Mens interferanseleddet blir

$$- \underbrace{(\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_3 \cdot \mathbf{p}_2)}_{st}$$

Dette gir oss totalt

$$\langle |\mathcal{M}_{\text{tot}}|^2 \rangle = 4e^4 \left(2 \underbrace{\left[(\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_3) + (\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_3)(\mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_4) \right]}_{s^2} + \underbrace{(\mathbf{p}_3 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_2) + (\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_3 \cdot \mathbf{p}_2)}_{t^2} - \underbrace{(\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4)(\mathbf{p}_3 \cdot \mathbf{p}_2)}_{st} \right)$$

Frå side 132 har vi helicity-amplitudene for C.o.M.
Videre på side 137 fortelles det hvordan man uttrykker
dette i eksplisitt Lorentz invariant form!

$$\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4 = \mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_2 = 2E^2, \quad \mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_3 = E^2(1 + \cos\theta) = \mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_4$$

$$\mathbf{p}_1 \cdot \mathbf{p}_4 = E^2(1 + \cos\theta) = \mathbf{p}_2 \cdot \mathbf{p}_3, \quad s = 4E^2$$

(6) \quad og $t = 2E^2(1 - \cos\theta)$

○ - Dette gir da tilslut: (med $e^2 = 4\pi\alpha$)

$$\langle |\mu_{\text{eff}}|^2 \rangle = (4\pi\alpha)^2 / \left(\frac{(E^2(1+\cos\theta))^2 + (E^2(1-\cos\theta))^2}{16E^4} + \frac{4e^4}{(2E^2(1-\cos\theta))^2} - \frac{(E^2(1-\cos\theta))^2}{8E^4(1-\cos\theta)} \right)$$

$$= (4\pi\alpha)^2 \left(\frac{(1+\cos\theta)^2 + (1-\cos\theta)^2}{16} + \frac{2 + (1+\cos\theta)^2}{(1-\cos\theta)^2} - \frac{(1-\cos\theta)}{8(1-\cos\theta)} \right)$$

1 Mandelstam-varabler blir dette snart:

$$\frac{|M|^2}{2e^4} = \frac{u^2 + s^2}{t^2} + \frac{2u^2}{st} + \frac{u^2 + t^2}{s^2}$$

Så vi ser på nedenne at vi er i nærheten av nultidig svar i hvert fall.

c) Så skal vi kallutene differensiell lysseksjon og plottet det som funksjon av θ . Ligningen for diff. lysseksjonen er: (3.37)

$$\frac{d\sigma}{dt} = \frac{1}{64\pi s p_i^{*2}} |M_{fi}|^2$$

hvor da $p_i^{*2} = \frac{1}{4s} [s - (m_1 + m_2)^2][s - (m_1 - m_2)^2]$

Siden vi da bare trenger å sette inn $|M_{fi}|^2$, så kan vi bruke Mandelstam-variablene. Men for å plottet trenger vi $\cos \theta$ ettersom det er etterspurt i oppgaven. Brunner mangl på datamaskin legger jeg ved plot fra Wolfram Alpha. Selve diff. lysseksjonen blir da:

$$\frac{d\sigma}{dt} = \frac{1}{64\pi s} \cdot (4\pi\alpha)^2 \cdot |M_{fi}|^2$$

Trenger ikke å skrive $|M_{fi}|^2$ to ganger følger jeg

Forskjellen mellom $e^+e^- \rightarrow e^+e^-$ og $e^+e^- \rightarrow \mu^+\mu^-$ er at man får scattering som en følge av forsvingning. For muon-prosessene har man ikke et like bidrag.

d) Vi skal her finne den totale lysseksjonen og plott den. Det vi gjør er å integrere diff. lysseksjonen

- over $\cos \theta$ for intervallet $[-0,98, 0,98]$. Dette blir da gjort på Wolfram Alpha etterpå jeg ikke har en funksjonell datamaskin til stede for øyeblikket, har heller ikke studentkort gittet at jeg er enkelt - enne student.

Vi serer i hvertfall $\sin(\frac{\sqrt{s}}{2}) = 64 \cdot \text{GeV}^{1/2} \cos(\frac{\theta}{2})$ (forenkla selve plott på Wolfram Alpha).

- Denne eksemplene verdien blir da:

$$\sigma = \frac{1}{32(\cos \theta - 1)^2} \pi \left(32 \sin \theta \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right) - 16 \sin \theta + \sin^4\left(\frac{\theta}{2}\right) (42 \theta + \sin(2\theta)) + 4 \log(\cos(\frac{\theta}{2})) - \sin(\frac{\theta}{2}) \right) - 4 \log(\sin(\frac{\theta}{2}) + \cos(\frac{\theta}{2})) \right)$$

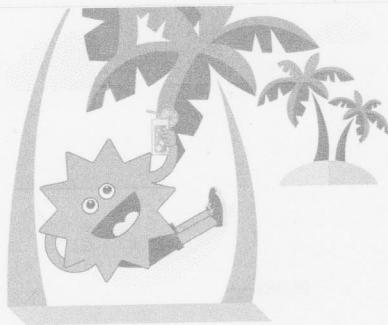
En undersøkelse på google gir at med $\sqrt{s} = 14 \text{ GeV}$ får man total kryss-selvjon:

$$\sigma \approx 90 \text{ nb.}$$

Vi har da ligningen $N = L \sigma * \text{effektivitet}$
Setter effektivitet på 30 %, igjør da

$$N = 1000^{1/2} \cdot 90 \cdot 10^{-6} \cdot 0,30 = \underline{\underline{2,7 \cdot 10^{-7}}} \text{ nndeler}$$

Hør ikke oppmer med minn ① prisen.



Relax.
You have the answers.

Unlock Step-by-Step



WolframAlpha computational intelligence.

(1+cos^4(theta/2))/(sin^4(theta/2)) + ((1+cos^2(theta))/2) - ((2 cos^4(theta/2))/(sin^2(theta/2)))

Extended Keyboard

Upload

Examples

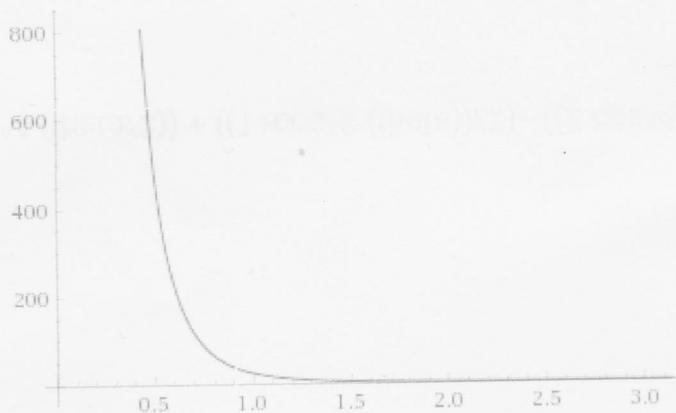
Random

Input interpretation:

plot	$\frac{1 + \cos^4\left(\frac{\theta}{2}\right)}{\sin^4\left(\frac{\theta}{2}\right)} + \frac{1}{2} (1 + \cos^2(\theta)) - \frac{2 \cos^4\left(\frac{\theta}{2}\right)}{\sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)}$	$\theta = 0 \text{ TO } \pi$
------	--	------------------------------

Open code

Plot:



Enlarge

Data

Customize

Open code

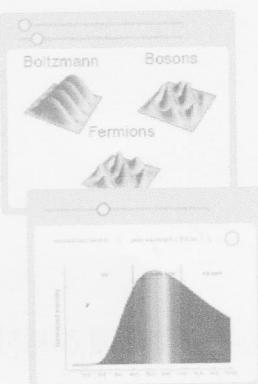
Download Page

POWERED BY THE WOLFRAM LANGUAGE

Related Queries:

(10)

COMPUTE &
VISUALIZE
JUST ABOUT ANYTHING



Try Mathematica
for Free
Desktop + Online

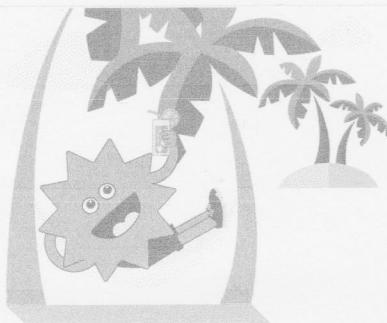
Accept

UPGRADE TO PRO ▾

APPS ▾

TOUR

Sign in



Relax.
You have the answers.

Unlock Step-by-Step

WolframAlpha[®] computational intelligence

integral of $(1+\cos^4(\theta/2))/(\sin^4(\theta/2)) + ((1+\cos^2(\theta))/2) - ((2\cos^4(\theta/2))/(\sin^2(\theta/2)))$

Σ Extended Keyboard

Upload

Examples

Random

Indefinite integral:

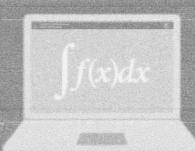
 Step-by-step solution

$$\int \left(\frac{1 + \cos^4\left(\frac{\theta}{2}\right)}{\sin^4\left(\frac{\theta}{2}\right)} + \frac{1}{2} (1 + \cos^2(\theta)) - \frac{2 \cos^4\left(\frac{\theta}{2}\right)}{\sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)} \right) d\theta = \frac{1}{8} (38\theta + \sin(2\theta)) + \frac{16}{3} \cot\left(\frac{\theta}{2}\right) + \sin(\theta) \left(1 - \frac{2}{3} \csc^4\left(\frac{\theta}{2}\right)\right) + \text{constant}$$

 $\cot(x)$ is the cotangent function $\csc(x)$ is the cosecant function

Open code

Prep for AP
Calculus AB Exam

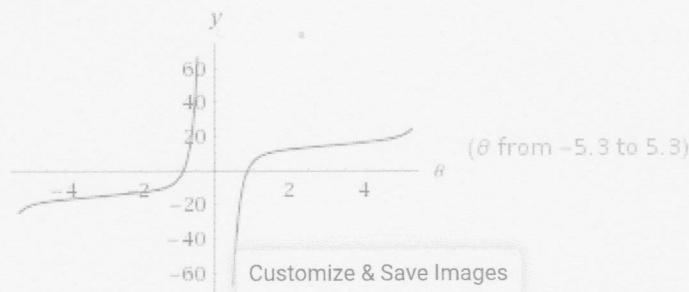


- Learn AP Calculus
- Free Interactive Course

Start Free Course »

WOLFRAM U

Plots of the integral:

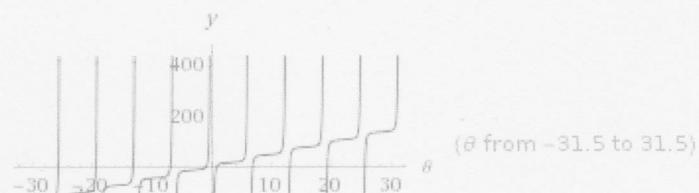


Enlarge

Data

Customize

Open code



Accept

(11)