## Werkblad HiSPARC

## Opdrachten: Elementaire deeltjes

C.G.N. van Veen

## 1 Hadronen

oem twee eigenschappen waarin quarks en leptonen van elkaar verschillen.  2: Wanneer twee quarks combineren, dan richten de spins zich 'parallel' of 'tegenge eredeneer dat de quarks in een pion met tegengestelde spin zijn gecombineerd.
eredeneer dat de quarks in een pion met tegengestelde spin zijn gecombineerd.
eredeneer de manier waarop de 3 quarks in een neutron hun spins hebben gericht.
3: Samengestelde deeltjes ("hadronen") worden onderverdeeld in mesonen en baryo a welk opzicht zijn mesonen anders van samenstelling dan baryonen? Leg uit.
omen er in de natuur mesonen voor met een massa groter dan die van een baryon? Z , welke.
omen er in de natuur mesonen voor met een negatieve lading?
4: Alle deeltjes hebben een anti-deeltje.  Velke deeltjes uit BINAS-26 zijn identiek aan hun eigen antideeltje?
- - - 0,,,

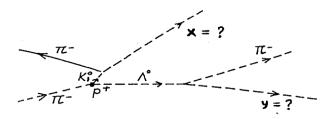
ED-1 Versie 1.0

(b)	Noem drie redenen waarom het proton niet het antideeltje van het $\pi^+$ -meson kan zijn.
_	<b>eht 5:</b> Een $K^+$ -deeltje bestaat uit een $u$ -quark ('up') en een $\bar{s}$ -quark ('anti-strange'), sche- sisch weergegeven als $K^+$ = [ $u \bar{s}$ ].
(a)	Is het $K^+$ -deeltje een meson of een baryon?
(b)	Beredeneer hoe een K <sup>-</sup> -deeltje moet zijn opgebouwd.
<b>Opdra</b> den	<b>Eht 6:</b> Het $\pi^+$ -meson bestaat uit de quarks u en $\overline{d}$ ('up' en 'anti-down') en is positief gela-
(a)	Bereken dat de lading van een $\pi^+$ -meson gelijk is aan +1e.
(b)	Leg uit dat een $\Sigma^{+}$ -deeltje niet een quarkcombinatie [s $d\ d$ ] kan zijn.
_	eht 7: Een proton bestaat uit de combinatie [u u d ].  Noteer de quarksamenstelling van het antideeltje van een proton.
(b)	Bereken de lading van het antiproton.
_	Eht 8: Een neutron bestaat uit de combinatie [u $d$ $d$ ]. Bereken de lading van een antineutron.
	gegeven quark-combinatie is niet stabiel. Welke drie deeltjes ontstaan bij het verval van een neutron?

Versie 1.0 ED-2

## 2 Reacties

**Opdracht 9:** Op de schets van een bellenvatfoto is te zien, dat bij de botsing van een aanstormend pion op een proton, een kaon en een lambda ontstaan. Zie Figuur 2.1. Zowel het kaon als het lambda zijn instabiel. Zoek met BINAS uit wat de identiteit is van deeltje x en van deeltje y.



Figuur 2.1 – Bellenvat schets van een foto van de reacties van een pion.

**Opdracht 10:** In BINAS-26 wordt als eenheid van massa vermeld:  $MeV c^{-2}$ .

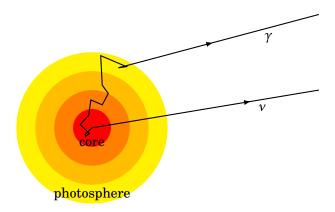
(a)	Wat wordt hiermee bedoeld?
(b)	Hoeveel keer zo traag is het muon vergeleken met het electron? Leg uit.
(c)	Hoeveel energie is er minstens nodig om een muon en zijn antideeltje te creëren? Leg uit.
_	<b>Pht 11:</b> Het $\pi^+$ -meson bestaat uit de quarks u en $\overline{d}$ .  Bereken het massadefect bij het combineren van een u met een $\overline{d}$ quark. Binas geeft een indicatie van de quarkmassa! Quarks bestaan niet los!
(b)	Bereken de bindingsenergie van de quarks in het $\pi^+$ -meson.

	staat: $\Delta^{++} \longrightarrow p^+ + \pi^+$	
(a)	Uit welke quarks bestaan het $p^+$ en $\pi^+$ ?	
(b)	Uit welke quarkcombinatie bestaat het $\Delta^{++}$ -deeltje?	
De	massa van het $\Delta^{++}$ -deeltje is $1230{ m MeV}{ m c}^{-2}.$	
(c)	Bereken de massa van het $\Delta^{++}$ -deeltje, uitgedrukt in kilogram.	
(d)	Hoeveel energie komt vrij bij het verval van het $\Delta^{++}$ -deeltje? Geef d	le berekening.
3 D	e zon en neutrino's	
O <b>pdra</b> e	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomsti rige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een st	er een overvloed aan
Opdra ove wat om	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomsti	er een overvloed aan pen wordt waterstof
Opdra ove wat om	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de	er een overvloed aan pen wordt waterstof
Opdra ove wat om	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de atrino:	er een overvloed aan pen wordt waterstof uteriumkern en een
Opdra ove wat om	<b>cht 13:</b> De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de atrino: ${}_{1}^{1}H^{+} + {}_{1}^{1}H^{+} \longrightarrow {}_{1}^{2}H^{+} + e^{+} + v$	er een overvloed aan pen wordt waterstof uteriumkern en een (3.1) (3.2)
Opdra ove wat om	<b>cht 13:</b> De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de atrino: ${}^{1}_{1}H^{+} + {}^{1}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{2}_{1}H^{+} + e^{+} + v$ $? + {}^{2}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{3}_{2}He^{2+} + \gamma$	er een overvloed aan pen wordt waterstof uteriumkern en een (3.1) (3.2) (3.3)
Opdra ove wat om	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de atrino: ${}^{1}_{1}H^{+} + {}^{1}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{2}_{1}H^{+} + e^{+} + v$ $? + {}^{2}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{3}_{2}He^{2+} + \gamma$ ${}^{3}_{2}He^{2+} + {}^{3}_{2}He^{2+} \longrightarrow {}^{4}_{2}He^{2+} + 2 \cdot ?$	er een overvloed aan pen wordt waterstof uteriumkern en een (3.1)
Opdrag ove wat om; neu	cht 13: De energieproductie van een ster is voor een deel afkomstigrige deel is het gevolg van gravitatiecontractie). Voor fusie is in een sterstofkernen aanwezig. Via een reeks van vier opeenvolgende stap gezet in helium. Bij de eerste stap ontstaan onder andere een de atrino: ${}^{1}_{1}H^{+} + {}^{1}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{2}_{1}H^{+} + e^{+} + v$ $? + {}^{2}_{1}H^{+} \longrightarrow {}^{3}_{2}He^{2+} + \gamma$ ${}^{3}_{2}He^{2+} + {}^{3}_{2}He^{2+} \longrightarrow {}^{4}_{2}He^{2+} + 2 \cdot ?$	(3.1) (3.2) (3.3) (3.4) (3.5)

Versie 1.0 ED-4

(b)	Hoeveel waterstofkernen zijn (netto) nodig geweest om één heliumkern te vormen?
(c)	Geef de netto-vergelijking voor de productie van één heliumkern.
(d)	Bereken de energie die bij de productie van één heliumatoom vrijkomt.

**Opdracht 14:** De energieproductie van onze zon vindt voornamelijk plaats in de kern doordat waterstofkernen fuseren tot helium. Bij één fusieproces wordt 26,731 MeV energie geproduceerd en komen twee neutrino's vrij. In Figuur 3.1 zie je een gamma en een neutrino de zon verlaten. Beide zijn ongeveer geproduceerd op hetzelfde moment.



Figuur 3.1 – Zonsdoorsnede

(a)	Leg uit dat het neutrino de zon veel sneller zal verlaten dan het gamma.
(b)	Zoek op in BINAS hoe groot het uitgestraald vermogen van de zon is.

ED-5 Versie 1.0

(c)	Bereken het aantal neutrino's dat de zon per seconde uitzendt.
(d)	Bereken de massavermindering van de zon in één jaar.
	neutrino's verlaten de zon. Ze worden naar alle richtingen uitgezonden. Op aarde is een trinodetector opgesteld met een naar de zon gekeerde doorsnede van 5,0 m².
(e)	Zoek op in BINAS hoe groot de afstand van de detector tot de zon gemiddeld is.
(f)	Bereken hoeveel neutrino's per seconde de detector bereiken.
, ,	

Versie 1.0 ED-6