

Archiv von Heisenbergs Briefen

von: Werner Heisenberg

an: Pauli

Datum: 12.11.1936

Stichworte: Wechselwirkung zwischen Neutrinos

Ursprung: Pauli Archiv in Genf

Kennzeichen im Pauli Archiv in Genf: heisenberg_0017-103r

Meyenn-Nummer: 443

Veröffentlichung mit freundlicher Genehmigung der Familie Heisenberg
und des Pauli-Archivs in Genf.

Copyright (c) Heisenberg-Gesellschaft e. V., München, VR 204617, 2016

Reproduktion (auch auszugsweise) nur mit Erlaubnis der Rechteinhaber.

12. 11. 36.

NACHLASS
PROF. W. PAULI

PLC 0017, 103 +

Lieber Pauli!

Über die Eigenschaften unseres besprochenen Modells weiß ich
noch nicht wirklich sicher; ich glaube aber, gute
Plausibilitätsgründe gegen die Vermutungen Deiner Karte
zu haben und möchte sie Dir schreiben.

Zunächst glaube ich gar nicht, dass die δ -artige
Wechselwirkung zwischen den Nukleonen für den Fall
mehrerer Teilchen zu Schwierigkeiten führt. Z. B. kann
ich ^(für $d=0$) doch in die Schrödingergleichung für drei Teilchen
die Wechselwirkung $f[\delta(v'-v'') + \delta(v''-v''') + \delta(v'-v''')]$ einführen;
aus der zugehörigen Variationsaufgabe $E = \min.$ erkennt
man (da E gemischt reell wird), dass keinerlei Schwierig-
keiten entstehen. Ich vermutete übrigens, dass sich der Fall
dreier Teilchen für endliche d ähnlich durchrechnen
lässt, wie Du es für zwei Teilchen in Deinem Brief ge-
tastet; Deine Lösung dort war sehr hübsch. Ich nehme also
jetzt an, zwischen je zwei Nukleonen bestünde stets die
Wechselwirkung $f\delta(v'-v'')$. Ich will jetzt eine Art Thomas-
Fermimethode für den Zustand tiefster Energie versuchen.

~~Wiederholung~~

Die tiefste Energie eines freien Nukleons wird, wie man leicht ausrechnen kann (bis auf den Faktor $\frac{\sqrt{3}}{d}$), die ~~tiefe~~ gehört zur Wellenlänge $4d$ in jeder der drei Raumrichtungen.

Entwickelt man nach Abweichungen von diesem Zustand, so erhält man, wenn man ^{den Wellenvektor} $\frac{1}{\lambda} = \frac{1}{4d} + \frac{1}{\lambda'} k_i = \frac{1}{4d} + k_i'$ setzt, für die Energie $-\frac{\sqrt{3}}{d} + \frac{d\pi^2}{\sqrt{3}} (k_1'^2 + k_2'^2 + k_3'^2)$. Das zweite Glied wird also für $d \rightarrow \infty$ unwichtig. Nennt man nun die Dichte des Nukleons ρ , so erhält man für die Gesamtenergie pro ccn die Formel

$$\epsilon = -\frac{\sqrt{3}}{d} \cdot \rho + \frac{1}{2} f \rho^2.$$

Das zweite Glied rührt von der Wechselwirkung her.

Das Minimum liegt bei $\rho = \frac{\sqrt{3}}{2df}$, in Übereinstimmung

mit dem, was ich im letzten Brief schrieb. Fügt man zu

diesem Grundzustand der Dichte $\frac{\sqrt{3}}{2df}$ noch ein Teilchen hinzu

oder nimmt eines weg, so wird sich die Energie dabei

(wegen des Minimumcharakters des Normalzustandes) beliebig wenig

ändern; also muss man auf \pm ein Teilchen der Ruhemasse

Null abheben. Diese Teilchen heben aber auch untereinander

die Wechselwirkung $f \rho(\rho - \rho_0)$. Denn für $\rho = \frac{\sqrt{3}}{2df} + \Delta\rho$ wird

$$\epsilon = -\frac{3}{2d^2f} + \frac{1}{2} f (\Delta\rho)^2.$$

Aus dieser Wechselwirkung ergibt sich nun auch die
Entstehung von Schauern zu folgen. An sich hat je ^{schon} ~~schon~~
ein einzelnes Teilchen mit allen Teilchen der „Dirac-Lee“
diese Wechselwirkung, aber die kann sich nicht auswirken,
da der Energie-Impulsatz die Zerlegung eines Teilchens
in einen Schauer unmöglich macht (alle Teilchen haben
Ruhemasse Null). Wenn jedoch zwei Teilchen hohe Energie
zusammenstoßen, so wird mit dieser Energie über
die Dirac-Lee verstreut (vermög der Wechselwirkung f.d.),
d. h. ein Schauer entstehen.

In diesen ganzen Überlegungen ist allerdings eine
höchste hypothetische Voraussetzung enthalten; nämlich, dass
die beschriebene Lösung sich für $d=0$ relativistisch
invariant verhält. Dieser Punkt scheint mir sehr
problematisch und ich könnte mir gut denken, dass
an dieser Stelle alles schief geht. Um dies zu entscheiden,
muss man über die besprochene Lösung noch genauere
Audiellen. Ich weiß aber noch nicht, wie man das mate-
metisch macht. - Sonst gibt's nichts Neues.

Viele Grüße!

Dein V. Keisenberg.