

K THEORII ROVNIC PRO ČÁSTICE S JEDINÝM SPINEM $\frac{3}{2}$ A S JEDINOU VLASTNÍ HMOTOU

IVAN ŮLEHLA

ŮVOD

Elementární částice, které dnes známe, mají spin nula, jedna polovina a jedna. Nejsou zatím známy částice, které by měly vyšší spin než jedna. Přesto nelze možnost existence takovýchto částic vyloučit. Je možné, že některé z částic v posledních letech objevených mají spin vyšší než jedna.

V této práci se omezíme pouze na částice se spinem $\frac{3}{2}$ a s jedinou vlastní hmotou. Je to totiž problém, který je nejbližší známým případům.

Kusak a [1] první poukázal na to, že μ meson by mohl mít spin $\frac{3}{2}$. Caianiello [2] propočítal rozpad μ mesonu na elektron a dvě neutrina ν :

$$\mu \rightarrow e + 2\nu$$

a vazbový parametr pro vazbu π mesonů a nukleonů za předpokladu, že μ mesony jsou částice se spinem $\frac{3}{2}$. Rozpadová spektra mají kvalitativně stejný průběh, jaký obdrželi T i o m n o a W h e e l e r [3] z teorie μ mesonu se spinem $\frac{1}{2}$. Pro vazbový parametr obdržel hodnotu, která neodporuje dosavadním měřením. O tom, zda je μ meson částicí se spinem $\frac{1}{2}$ či $\frac{3}{2}$, mohou rozhodnout pouze podrobnější a přesnější experimentální data. V závěru práce se vracíme ještě jednou ke Caianiellovu zpracování těchto procesů.

Po theoretické stránce není vyjasněna otázka, jaké rovnice máme pro částice s vyšším spinem než jedna použít. Timto problémem se zabývalo více autorů. V roce 1936 D i r a c [4] zobecnil teorii elektronu, částice se spinem $\frac{1}{2}$, na teorii částic s vyšším spinem než jedna a s jedinou vlastní hmotou. Vlnové rovnice, které pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ nalezl:

$$\begin{aligned} \partial_{\alpha\beta} \psi_{\beta\delta}^{\alpha} &= \mu \psi_{\beta\delta}^{\alpha}, & \partial_{\alpha\delta} \psi_{\beta\gamma}^{\alpha} &= \mu \psi_{\beta\gamma}^{\alpha} \\ \partial_{\alpha\beta} \psi_{\alpha\gamma}^{\beta} &= 0, & \partial_{\alpha\delta} \psi_{\beta\gamma}^{\alpha} &= 0, \end{aligned} \quad (1) \quad (2)$$

mohou však, jak ukázali při podrobnějším rozboru P a u l i a F i e r z [5], popisovat pouze volné částice. V případě, že bychom je použili také

¹ Pravidla pro spinorový počet jsou uvedena v příloze I.

tedy, když se částice se spinem $\frac{3}{2}$ pohybuje v elektromagnetickém poli, dospějí bychom k takovým podmínkám, které nelze splnit.

Kromě toho mají tyto rovnice další nevýhodu. Nedají se odvodit z variačního principu na rozdíl od rovnic, popisujících dosud známé částice. Znenáhlo možná to rovnice (2), které jsou v Diracově formulaci vlastně vedlejšími podmínkami pro vlnové funkce. Jejich význam je v tom, že zaručují, aby částice měly jedinou hmotu a jediný spin $\frac{3}{2}$.

Ably byly odstraněny nevýhody Diracových rovnic, postupovalo se dvěma směry. Na jedné straně se se zdarem pokusili R a r i t a a S c h w i n g e r [6] formulovat vedlejší podmínky tak, aby se soustava rovnic i s vedlejšími podmínkami pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ a jedinou vlastní hmotou dala odvodit z variačního principu. Jejich rovnice, které jsou fyzikálně ekvivalentní rovnicím (1) a (2), použil C a i a n i e l l o v citované práci. Avšak zavedení elektromagnetické interakce do těchto rovnic naráží na potíže při druhém kvantování. Na druhé straně P a u l i a F i e r z [5] doplnili Diracovy rovnice „pomocnými potenciály“, které nejen umožňují odvození rovnic pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ a s jedinou vlastní hmotou z variačního principu, ale dovolují také popis pohybu těchto částic v elektromagnetickém poli obvyklým způsobem, t. j. nahrazením operátorů

$$\partial_k = \frac{\partial}{\partial x^k} \text{ operátory } \partial_k - ie \Phi_k.$$

Rovnice Pauliho a Fierze mají tvar:

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} (\partial_{\alpha\beta} \psi_{\alpha}^{\beta\mu} + \partial_{\beta\gamma} \psi_{\beta}^{\gamma\mu}) + \sqrt{\frac{1}{6}} (\partial_{\alpha}^{\gamma} \chi_{\alpha} + \partial_{\beta}^{\gamma} \chi_{\beta}) &= \mu \psi_{\alpha\beta}^{\gamma\mu} \\ \frac{1}{2} (\partial_{\alpha\beta} \psi_{\gamma}^{\alpha\beta} + \partial_{\alpha\gamma} \psi_{\beta}^{\alpha\gamma}) + \sqrt{\frac{1}{6}} (\partial_{\beta}^{\alpha} \chi_{\gamma} + \partial_{\gamma}^{\alpha} \chi_{\beta}) &= \mu \psi_{\gamma\beta}^{\alpha\alpha} \end{aligned} \quad (3)$$

Jsou v nich zavedeny „pomocné potenciály“ χ^{γ} , χ^{β} . Pro částice, které se nenacházejí v elektromagnetickém poli, představují operátory $\partial_{\alpha\beta}$ prosté derivace. V takovém případě jsou χ^{γ} a χ^{β} rovny nule, jak se můžeme lehce přesvědčit. Druhé dvě rovnice pak představují vedlejší podmínky (2). Poněvadž se tyto podmínky dají převést na tvar:

$$\partial_{\alpha\beta} \psi_{\gamma\delta}^{\alpha\beta} = \partial_{\beta\delta}^{\alpha\beta} \psi_{\gamma\alpha}^{\alpha\beta}, \quad \partial_{\alpha\beta} \psi_{\gamma\delta}^{\alpha\beta} = \partial_{\beta\delta}^{\alpha\beta} \psi_{\gamma\alpha}^{\alpha\beta},$$

vyplyvají z prvních dvou rovnic soustavy (3) rovnice (1).

Hlavní námitka proti Pauli-Fierzovým rovnicím (3) spočívá v tom, že obsahují „pomocné potenciály“, které, jak se zdá, jsou zavedeny bez

dostatečného odůvodnění. V práci [7] jsme odvodili pomocí relativistické teorie vlnových poli úplnou soustavu rovnic pro částice s půlkvantovým spinem, nejvýše rovným $\frac{3}{2}$. Ukážeme, že z relativistické a kvantové teorie vlnových poli vyplyvají Pauli-Fierzovy rovnice jako nejjednodušší přípustná soustava rovnic pro částice s jediným spinem $\frac{3}{2}$ a s jedinou vlastní hmotou. Na to, že rovnice Pauliho a Fierze plynou z relativistické teorie vlnových poli, poukázali již G e l f a n d a J a g l o m [8].

ODVOZENÍ ROVNIC PAULIHO A FIERZE

Theorii rovnic pro elementární částice se zabývá relativistická kvantová teorie vlnových poli. Základním předpokladem, z něhož vychází, je předpoklad, že vlnové rovnice pro elementární částice jsou lineární parciální diferenciální rovnice prvního řádu s konstantními koeficienty. Úplnou soustavu rovnic vlnového pole pro částice s nenulovou hmotou píše ve tvaru:

$$\beta_i \partial_i \varphi - i \mu \varphi = 0. \quad (4)$$

Veličiny $\beta_i = (\beta_0, \beta^1, \beta^2, \beta^3)$ jsou čtyřerové matice nad tělesem komplexních čísel a φ je sloupcová matice vlnových funkcí. Soustavu jednotekých jsme si zvolili tak, že $\frac{\hbar}{2\pi} = 1$ a použili jsme metriku, v níž metrický tensor g^{ik} má hodnoty: $g^{00} = -g^{11} = -g^{22} = -g^{33} = 1$ pro $i = k$ a $g^{ik} = 0$ pro $i \neq k$. Parametr μ , který v rovnici vystupuje, je jedním z parametrů, určujících vlastní hmotu částice. Kládeme vždy $\mu > 0$. Pro částice s jedinou hmotou parametr μ udává přímo velikost klidové hmoty částice.

První podmínkou, kterou musí rovnice (4) splňovat je, že musí být invariantní vůči úplné grupě Lorentzových transformací. Aby tato podmínka byla splněna, musí matice β_i , jak je známo, vyhovovat rovnicím:

$$[\beta_j, I_{ke}] = \beta_j I_{ke} - I_{ke} \beta_j = g_{jk} \beta_e - g_{je} \beta_k, \quad \beta_i Z - Z \beta_i = 0. \quad (5)$$

Elementy I_{ke} jsou složky transformační matice vlnových funkcí a matice Z je matricí prostorového zrcadlení. Zobrazení operátorů I_{ke} a Z je pro částice s maximálním spinem $\frac{3}{2}$ obsaženo v práci [7]. Známeli zobrazení těchto operátorů, můžeme z rovnice (5) určit přípustné tvary matic β_j . Ukazuje se však, že podmínka (5) je příliš široká; připojíme i takové rovnice, které nemají fyzikální význam. Proto je třeba připojit další podmínky, které omezi možné tvary matic. Tyto podmínky nyní shrneme:

a) Omezíme se pouze na taková vlnová pole, která budou obsahovat částice s jedinou vlastní nenulovou hmotou. H a r i s h - C h a n d r a [9]

kde S_z je spinový operátor. Z posledního vztahu vyplývá, že gyromagnetický faktor g má hodnotu:

$$g = \frac{2}{3}.$$

Protože neznáme dosud elementární částice se spinem $\frac{3}{2}$, nemůžeme tento výsledek bezprostředně ověřit. Můžeme však předpokládat, že jádra těchto atomů, která mají spin $\frac{3}{2}$ a která se skládají z velkého počtu částic, bude možné přibližně popsat rovnicemi (3). Srovnáme-li výsledek, který jsme obdrželi, s gyromagnetickými faktory velkých jader, zjistíme, že gyromagnetický faktor těchto jader má přibližně hodnotu $\frac{2}{3}$; na př. pro Ba^{135} je $g = 0,554$, pro Ba^{137} je $g = 0,619$.

ZÁVĚR

V práci jsme ukázali, že nejjednodušším případem rovnice pro částice se spinem $\frac{3}{2}$, s jedinou vlastní hmotou a s pozitivně definitním nábojem jsou rovnice, známé jako rovnice Pauliho a Fierze. Jejich přednost vůči jiným soustavám rovnic pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ spočívá v tom, že lze do nich zavést elektromagnetickou interakci obvyklým způsobem. Spočítali jsme také magnetický moment těchto částic ve vnějším poli v nerelativistické aproximaci.

Vlnové pole, popsané rovnicemi Pauliho a Fierze, lze zkvantovat. To vyplývá přímo z obecného důkazu o možnosti kvantování vlnového pole, který podal Harish-Chandra v práci [10] pro případ, že minimální podminka pro matici β_0 zní:

$$\beta_0^2 (\beta_0^2 - 1) = 0, \quad n \geq 0$$

a že náboj, resp. energie je pozitivně definitní.

Zbývá nyní posoudit, kterým elementárním částicím máme přiřadit vlnové rovnice Pauliho a Fierze.

Jak se ukazuje, tvoří elementární částice jakési „rodiny“ charakterizované isotopickým spinem. Již delší dobu označujeme názvem nukleony částice, které se mohou nacházet ve stavu protonovém nebo neutronovém, t. j. ve dvou různých nábojových i hmotných stavech. Jejich isotopický spin je tedy $\frac{1}{2}$. V práci [12] ukázali *Votruba* a *Lokajček*, že elektron, pozitron a neutrino je možno považovat za tři různé stavy leptonu s isotopickým spinem 1. V téže práci dovodili, že také π^\pm a π^0 mesony, které jsou částicemi se spinem 0, je možno pokládat za částice s isotopickým spinem 1.

Do těchto „rodin“ elementárních částic nezapadají dosli dobře μ mesony, o kterých se předpokládá, že mají spin $\frac{1}{2}$. μ mesony se svoji hmotou totiž značně odlišují od leptonů i od nukleonů. Tuto nesrovnalost je možné

odstranit pomocí předpokladu, že μ meson má spin $\frac{3}{2}$.⁵ Pak mesony μ^\pm a μ^0 by tvořily novou „rodinu“ částic s obvyčejným spinem $\frac{3}{2}$ a isotopickým spinem 1. Tento předpoklad neodporuje známým rozpadům, jako jsou např.:

rozpad μ mesonu

$$\mu = e + 2\nu \text{ resp. } \mu \rightarrow e + \mu^0 + \nu$$

a rozpad π mesonu

$$\pi \rightarrow \mu + \mu_0.$$

Prvním typem rozpadu μ mesonu na elektron a dvě neutrina se zabýval *Cainello* v práci [2] za předpokladu, že μ meson je částicí se spinem $\frac{3}{2}$. Ačkoliv k výpočtu nepoužil rovnice Pauliho a Fierze, ale rovnice *Raritových* a *Schwingrových* [6], nelze očekávat, že v Bornově aproximaci by se výsledek pro částici, popsanou rovnicemi (3), lišil od jeho sledku. Neboť v této aproximaci se μ meson reprezentuje vlnami pro volnou částici — a tedy v obou případech je vlastně popsán rovnicemi (1) a (2). V interakčním Hamiltoniánu se budou vyskytovat členy, reprezentující vazbu mezi částicemi se spinem $\frac{3}{2}$ a částicemi se spinem $\frac{1}{2}$, typu:

$$\psi^\dagger \gamma_0 P \psi,$$

kde ψ , ψ^\dagger jsou vlnové funkce pro částice se spinem $\frac{3}{2}$; P je operátor, který se až na podobnostní transformaci chová jako skalár (pseudoskalár), nebo vektor (pseudovektor), nebo tenzor.

Operátor P pro vazbu skalární a pseudoskalární má v našem případě tvar:

$$P = \omega \times (0, 0, 0, 1),$$

kde $\omega = 1$, resp. $i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3$ podle toho, zda se jedná o vazbu skalární nebo pseudoskalární.

Je zřejmé, že v Bornově aproximaci vazba skalární ani pseudoskalární se neuskutečňuje.

Pro vazbu vektorovou a pseudovektorovou mají operátory P_k tvar:

$$P_k = \omega \gamma^k \times \kappa^k, \quad \text{kde}$$

$$\kappa^0 = \left(0, 1, -\sqrt{\frac{1}{2}}, a \right),$$

$$\kappa^{-1} = \left(0, -1, -\sqrt{\frac{1}{2}}, a \right),$$

$$\kappa^2 = \left(1, 0, \sqrt{\frac{1}{2}}, a \right),$$

$$\kappa^3 = \left(-1, 0, \sqrt{\frac{1}{2}}, a \right);$$

konstanta „ a “ nemá v Bornově aproximaci význam.

⁵ μ meson nemůže mít obvyčejný spin 1, jak vyplývá z experimentálního pozorování spřek, vytvořených rychlými mesony [13].

Podobně ve tvaru direktního součinu lze psát operátory P pro vazbu tensorovou.

V téže práci se *C a i a n i l l o* zabýval i druhým rozpadem. Zkoumal ho v souvislosti s procesem, při němž je záporný meson pohlcen jádrem podle schématu:

$$\mu^- + P \xrightarrow{\pi^-} \mu^- + \pi^+ + N \xrightarrow{P} N + \mu_0, \quad (P - \text{proton}, N - \text{neutron}),$$

aby tak mohl nejdříve určit vazbový parametr pro vazbu nukleonů a π mesonů. Ani tento výsledek se v Bornově aproximaci nebude lišit od případu, kdybychom použili rovnice Pauliho a Fierze místo rovnice Rarity a Schwingera.

Abys se mohlo rozhodnout o tom, zda je μ meson částicí se spinem $\frac{1}{2}$ nebo $\frac{3}{2}$, bylo by vhodné srovnat výsledky výpočtu pravděpodobnosti obou rozpadů s experimentálními daty. Není vyloučeno, že teorie μ mesonu jako částice se spinem $\frac{3}{2}$ by pomohla vyjasnit některé otázky jako jsou doba života π mesonu, velké hodnoty vazbového parametru pro vazbu π mesonů s nukleony a pod.

Příloha I

Některá potřebná pravidla spinorového počtu

Veličiny $\xi^{\alpha}, \xi^{\dot{\alpha}}, (\alpha=1,2)$, která se při Lorentzové transformaci souřadnic transformují podle vzorců

$$\xi'^{\alpha} = l_{\beta}^{\alpha} \xi^{\beta}, \quad \xi'^{\dot{\alpha}} = l_{\dot{\beta}}^{\dot{\alpha}} \xi^{\dot{\beta}},$$

nazyváme kontravariantními komponentami spinorů 1. řádu. Matice $[l_{\beta}^{\alpha}]$ má čtyři prvky, jež jsou komplexní čísla. Determinant této matice je roven 1. Matice $[l_{\dot{\beta}}^{\dot{\alpha}}]$ je komplexně sdružená k $[l_{\beta}^{\alpha}]$.

Veličiny $\xi^{\alpha\beta}, \dots, \xi^{\alpha\dot{\beta}}, \dots, \xi^{\dot{\alpha}\beta}, \dots$, které se transformují jako součiny $\xi^{\alpha}, \xi^{\dot{\alpha}}$, označujeme jako komponenty spinorů vyšších řádů.

a) Vztah mezi kontravariantními a kovariantními komponentami lze psát pomocí metrického spinoru $\epsilon_{\alpha\beta}$

$$\xi^{\alpha} = \epsilon^{\alpha\beta} \xi_{\beta}$$

$$[\epsilon^{\alpha\beta}] = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix}, \quad [\epsilon_{\alpha\beta}] = \begin{bmatrix} 0 & -1 \\ 1 & 0 \end{bmatrix}.$$

b) Vztah mezi tensory a spinory, který jsme použili v naší práci, jsme zavedli označení:

$$a_0 + a_1 = a_{11}, \quad a_0 - a_1 = a_{22}, \quad a_2 + i a_3 = a_{12}, \quad a_2 - i a_3 = a_{21},$$

kde a_k jsou komponenty tenzoru 1. řádu a $a_{\alpha\beta}$ jsou komponenty spinoru 2. řádu.

Skalární součin $a_k a^k$ můžeme ve spinorové formě vyjádřit tímto způsobem:

$$\begin{aligned} a_k a^k &= a_0^2 - a_1^2 - a_2^2 - a_3^2 = (a_0 + a_1)(a_0 - a_1) - (a_2 + i a_3)(a_2 - i a_3) \\ &= a_{11} a_{22} - a_{12} a_{21} = \frac{1}{2} a_{\alpha\dot{\beta}} a^{\dot{\beta}\alpha}. \end{aligned}$$

Snadno zjistíme, že platí další důležitý vztah:

$$a_{\alpha\dot{\beta}} a^{\dot{\beta}\alpha} = a_k a^k \delta_{\alpha}^{\alpha}, \quad [\delta_{\alpha}^{\alpha}] = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix}.$$

Příloha II

Rěšení vlnových rovnic pro volný meson $\mu_{\frac{3}{2}}$

Uvedeme ještě řešení vlnových rovnic $(\beta^i \partial_i - i\mu) \varphi = 0$

pro volnou částici, pohybující se uvnitř krychle o délce hrany L . Protože operátory „ $\beta^r \partial_r$ “, ($r=1,2,3$), „ $-i\partial_t$ “ a „ $-(\partial_1 I_{23} + \partial_2 I_{31} + \partial_3 I_{12})$ “ spolu navzájem komutují, musí mít společný systém charakteristických funkcí. Proto hledáme partikulární řešení ve známém tvaru

$$\varphi = L^{-\frac{3}{2}} u e^{i(\alpha x - \beta t - \gamma z)},$$

kde

$$p_x = \frac{2\pi}{L} n_x, \quad p_y = \frac{2\pi}{L} n_y, \quad p_z = \frac{2\pi}{L} n_z, \quad n_{x,y,z} = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$$

Toto řešení musí splňovat rovnice

$$(\beta^r \partial_r + \beta^0 \partial_0 - i\mu) \varphi = 0; \quad -(\partial_1 I_{23} + \partial_2 I_{31} + \partial_3 I_{12}) \varphi = s \cdot p \cdot \varphi,$$

kde $p = p_x^2 + p_y^2 + p_z^2$, a „ s “ je charakteristická hodnota „projekce spinu do směru pohybu“. Tyto rovnice budou splněny, budou-li amplitudy $u(p)$ vyhovovat rovnicím:

$$(\vec{\beta} p + \mu) u = \beta^0 E u; \quad (i I_{23} p_x + i I_{31} p_y + i I_{12} p_z) u = s \cdot p \cdot u.$$

Existuje osm nezávislých řešení pro amplitudy $u(p)$, které označíme indexem m : $u_m(p)$. Charakteristické hodnoty parametrů E a s jsou:

$$\begin{aligned} E_m &= +\sqrt{p^2 + \mu^2}, & s &= \pm \frac{3}{2}, \pm \frac{1}{2} \text{ pro } m=1,2,3,4, \\ E_m &= -\sqrt{p^2 + \mu^2}, & s &= \pm \frac{3}{2}, \pm \frac{1}{2} \text{ pro } m=5,6,7,8. \end{aligned}$$

Jednotlivá řešení jsou navzájem ortogonální. Normujeme-li je, platí pro ně vztahy:

$$u_m^\dagger \Delta \beta^0 u_m = \delta_{mm'}.$$

