

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

IVAN ŠLEHLA

ÚVOD

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 nejblíže známým případům.

K u s a k a [1] první poukázal na to, že μ meson by mohl mít spin $\frac{3}{2}$. C a i a n i e l l o [2] propočítal rozpad μ mesonu na elektron a dvě neutriny 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 C a i a n i e l l o v u zpracování těchto procesů.

Po theoretické stránce není vyjasněna otázka, jaké rovnice máme pro částice s vyšším spinem než jedna použít. Tímto 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 $\frac{3}{2}$ nalezli:

$$\partial^{\alpha} \psi_{\beta}^{\dot{\gamma}} = \mu \psi_{\beta}^{\dot{\gamma}}, \quad (1)$$

$$\partial^{\dot{\alpha}} \psi_{\alpha\beta}^{\gamma} = 0, \quad (2)$$

mohou však, jak ukázali při podrobnějším rozboru P a u l i a F i e r z [5], popisovat pouze volné částice¹. V případě, že bychom je použili také

¹ Pravidla pro spinorový počet jsou uvedena v příloze I.

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

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

Aby byly odstraněny nevýhody Diracových rovnic, postupovalo se dvěma směry. Na jedné straně se se zdarem pokusili Rarita a Schwinger [6] formuloval vedejší podmínky tak, aby se soustava rovnic i s většími podmínkami pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ a jedinou hmotou dala odvodit z variacioního principu. Jejich rovnice, které jsou fyzikálně ekvivalentní rovnicím (1) a (2), použili Caianiello v citované práci. Avšak zavedení elektromagnetické interakce do těchto rovnic narází na potíže při druhém kvantování. Na druhé straně Pauli a Fierz [5] doplnili Diracovy rovnice „pomočnými potenciály“, které nejen umožňují odvození rovnic pro částice se spinem $\frac{3}{2}$ a s jedinou vlastní hmotou z viračního principu, ale dovolují také popis pohybu těchto častic 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:

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

$$\begin{aligned} & \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{6}}\partial_{\alpha\dot{a}}\psi_{q\dot{a}}^{\dot{a}\beta} + \frac{1}{2}\partial_{\alpha i}\chi_a = \mu\chi^{\beta} \\ & \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{6}}\partial_{\alpha\dot{a}}\psi_{q\dot{a}}^{\beta\dot{a}} + \frac{1}{2}\partial_{\alpha i}\chi_a = \mu\chi^{\dot{a}} \end{aligned}$$

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

$$\partial_{\alpha i}\psi_{q\dot{a}}^{\dot{a}} = \partial^{\dot{a}\dot{b}}\psi_{q\dot{b}}^{\alpha}, \quad \partial_{\alpha i}\psi_{q\dot{a}}^{\beta} = \partial^{\beta\dot{b}}\psi_{q\dot{b}}^{\alpha},$$

vyplynou z prvních dvou rovnic soustavy (3) rovnice (1). Hlavní námitka proti Pauli–Fierzovým rovnicím (3) spočívá v tom, že obsahují „pomočné potenciály“, které, jak se zdá, jsou zavedeny bez

dostatečného odůvodnění. V práci [7] jsme odvodili pomocí relativistické teorie vlnových polí úplnou soustavu rovnic pro částice s půlkvantovým spinem, nejvíce rovným $\frac{3}{2}$. Ukážeme, že z relativistické a kvantové teorie vlnových polí vyplývají Pauli–Fierzovy rovnice jako nejednoduší připustná 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 polí, poukázali již Gelfand a Jago [8].

ODVOZENÍ ROVNIC PAULIHO A FIERZE

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

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

Veličiny $\beta^i = (\beta^0, \beta^1, \beta^2, \beta^3)$ jsou čtvercové matice nad tělesem komplexních čísel a ϕ je sloupcová matice vlnových funkcí. Soustavu jednotek jsme si zvolili tak, že $\frac{\hbar}{2\pi} = 1$ a $c = 1$ 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. Klademe vždy $\mu > 0$. Pro částice s jedinou hmotou parametr μ udává přímo velikost klidové hmoty

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

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

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

- Omezíme se pouze na taková vlnová pole, která budou obsahovat částice s jedinou vlastní nenulovou hmotou. Harris–Chandra [9]

ukázal, že v takovém případě musí matice β_0 vychovávat minimální podmínce:

$$\beta_0^n (\beta_0^2 - 1) = 0, \quad n \geq 0, \quad \langle (\beta_0)^n = 1 \rangle. \quad (6a)$$

b) Budeme požadovat, aby se i rovnice pro částice se spinem $\frac{1}{2}$ daly odvodit z variačního principu tak, jako ostatní rovnice, používané pro popis známých elementárních čistic. Tento požadavek je odvoden tím, že je pak možno snadno odvodit výraz pro hustotu čtyřproudu, pro tensor impulsu a energie a jiné důležité veličiny a použít známých metod při kvantování pole. Aby se rovnice (4) dala odvodit z variačního principu, musí existovat nesingulární hermitovská matice A taková, že platí (viz na př. [8], [10]):

$$A\beta_j - \beta_j A = 0. \quad (6b)$$

H a r i s h - C h a n d r a ukázal, že při vhodné t. zv. U -representaci úplné Lorentzovy grupy lze matici A vyjádřit jako součin skalární matice $\eta = \eta^+ = \eta^{-1}$ a matice Z prostorového zrcadlení.

$$A = \eta Z.$$

Skalární matice je taková matice, která komutuje se všemi maticemi I_{jk} i maticí Z .

c) Budeme požadovat, aby bylo možno vlnové pole, popsané funkcí φ , zkvantovat obvyklým způsobem (t. j. bez zavádění speciálních metod, jako jsou metody pracující s indefinitními metrikami v Hilbertově prostoru). Pak musí být, jak je známo (viz na př. [11]), hustota náboje pole pozitivně definitní, má-li pole obsahovat částice s půlkvantovým spinem, anebo hustota energie pozitivně definitní, má-li pole obsahovat částice s celokvantovým spinem.

Pro částice s půlkvantovým spinem musí být výraz, udávající hustotu náboje, kladný:

$$s_0 = e \varphi A \beta_0 \varphi > 0.$$

H a r i s h - C h a n d r a odvodil podmíinku, které musí vychovávat matice $A\beta_0$, aby hustota náboje pro částice s jedinou vlastní hmotou byla pozitivně definitní. K tomu stačí, aby matice $A\beta_0^{n+s}$ ($s = 1$ pro sudá n , $s = 0$ pro lichá n) neměla záporné charakteristické hodnoty. Symbolicky lze tento podmíinku písť v tvaru:

$$A\beta_0^{n+s} \geq 0. \quad (6c)$$

Prozkoumejme nyní, zda existují takové matice β_j , které by vychovávaly podmíinkám (6) a vedly k rovnicím pro částice se spinem $\frac{1}{2}$. V práci [7] jsme odvodili z rovnice (5) obecný tvar matic β_j pro částice se spinem nejsou výše rovný $\frac{1}{2}$. V uvedené práci jsme použili U -representace úplné

Lorentzovy grupy a ukázali jsme, že matice β_j lze psát ve tvaru direktního součinu

$$\beta_j = \gamma_j \times \alpha_j,$$

kde matice γ_j jsou Diracovy matice, splňující vztahy

$$\gamma_i \gamma_j + \gamma_j \gamma_i = 2g_{ij},$$

a α_j jsou matice z práce [7]. V téže representaci lze psát matici Z prostorového zrcadlení ve tvaru:

$$Z = \mathbf{z} \times \mathbf{j}_2 = \gamma_0 \cdot \mathbf{j}_2,$$

kde \mathbf{j}_2 je jednotková matice algebry matic α_j a matice η lze psát jako

$$\eta = j_1 \times \eta',$$

kde j_1 je jednotková matice algebry matic γ_j . Pro η' platí:

$$\eta' = (\eta')^+ = (\eta')^{-1}.$$

Z uvedených vztahů vyplývá, že podmínky (6) budou splněny jen a jen tehdy, když matice α_0 bude vychovávat podmíinkám:

$$\alpha_0^n (\alpha_0^2 - 1) = 0, \quad (6'a)$$

$$\eta' \alpha_0 - \alpha_0^+ \eta' = 0, \quad (6'b)$$

$$\eta' \alpha_0^{n+s} \geq 0. \quad (6c)$$

Základní tvar matice α_0 je:

$$\begin{bmatrix} \bar{2}l & & & q & & \\ & \bar{\sqrt{2}}l & & \sqrt{\frac{1}{3}}q & r & \\ & & l & \sqrt{\frac{2}{3}}q & -\sqrt{\frac{1}{2}}r & \\ & \bar{\sqrt{2}}l & & \sqrt{\frac{1}{3}}q & r & \\ p & & & \cdot & \cdot & \\ \sqrt{\frac{1}{3}}p & \sqrt{\frac{2}{3}}p & & \cdot & \cdot & \\ \cdot & s & -\sqrt{\frac{1}{2}}s & & & k \end{bmatrix}$$

kde k, l, p, q, r, s jsou komplexní čísla. Čárkováně vymezené submatice odpovídají třem neekvivalentním irreducibilním zobrazením úplné Lorentzovy grupy — postupně: třírádkovému, dvourádkovému a jednorádkovému, což je vyznačeno u α_0 závorkou s čísly 3, 2, 1. Ostatní možné tvary

• Stačí vypočítat pouze matice α_0 . Podmínka (6b) je splněna pro ostatní α_j ($j = 1, 2, 3$) automaticky, je-li splněna pro α_0 .

matice α_0 obdržíme tak, že přidáme, resp. ubereme některá ze zobrazení Lorentzovy grupy a dostaneme na př.:

$$\alpha_0(3,1) = \begin{bmatrix} 2l & & & & & \\ & \cdot & & & & \\ & & \sqrt{2}l & & & \\ & & & l & & -\sqrt{\frac{1}{2}}r \\ & & & & & \\ & s & -\sqrt{\frac{1}{2}}rs & & k & \end{bmatrix}$$

$$l = \frac{1}{2},$$

Má-li mít matice $\alpha_0(3,1)$ charakteristickou hodnotu +1, musíme položit

$$l = k = \frac{1}{2}, \quad rs = -\frac{1}{6}.$$

Matice $\alpha_0(3,1)$ nemůže být hermitovská, poněvadž $rs = -\frac{1}{6}$. Z toho vyplývá, že matice η' nemůže být jednotkovou maticí. Zřejmě bude mít tvar

$$\eta' = \begin{bmatrix} 1 & & & \\ & 1 & & \\ & & 1 & \\ & & & -1 \end{bmatrix}$$

Podmínka (6'b) se dá splnit, neboť vyžaduje, aby

$$\frac{1}{6} = r^*r \text{ resp. } \frac{1}{6} = s^*s.$$

Položme-li $r = \sqrt{\frac{1}{6}}$, $s = -\sqrt{\frac{1}{6}}$, platí rovnice $rs = -\frac{1}{6}$ i rovnice vyplývající z (6'b).

Maximální podmínka pro $\alpha_0(3,1)$ zní

$$\alpha_0^2(\alpha_0 - 1) = 0, \quad (7)$$

takže rovnice (6'a) je splněna netriviálním způsobem. Zbývá zjistit, zda je splněna podmínka (6'e). Z rovnice (7) plyne

$$\eta'\alpha_0^{rt+s} = \eta'\alpha_0^3 = \eta'\alpha_0^2$$

a matice $\eta'\alpha_0^3$ má charakteristické hodnoty nezáporné, jak se lze snadno přesvědčit.

Matice $\alpha_0(3,2)$ má charakteristické hodnoty $\lambda_{1,2} = l \pm \sqrt{r^2 + pq}$ a $\lambda_3 = -l$. První dvě přísluší stavům se spinem $\frac{3}{2}$, třetí stavu se spinem $\frac{1}{2}$.

Položme z důvodu již uvedených $l = 0$. Aby matice měla také charakteristické hodnoty ± 1 , položme $p = q = 1$. Matice $\alpha_0(3,2)$ je v tomto případě hermitovská, to znamená, že $\eta' = 1$ a podmínka (6'b) je splněna.

Minimální podmínka pro $\alpha_0(3,2)$ zní:

$$\alpha_0(\alpha_0^2 - 1) = 0.$$

V dalším se omezíme jen na tyto matice a prozkoumáme, zda mohou netriviálním způsobem splňovat podmínky (6').

Matice $\alpha_0(3)$ má charakteristické hodnoty „ $2l$ “ a „ $-l$ “, nemůže tedy splňovat podmínku (6'a).

Matice $\alpha_0(3,1)$ má charakteristické hodnoty

$$\lambda_{1,2} = 2l \text{ a } \lambda_{3,4} = \frac{k-l \pm \sqrt{(k+l)^2 + 6rs}}{2}.$$

Řešme-li soustavu (4) v klidovém systému, zjistíme, že charakteristická

* Z práce (7) plyne, že v případě, když ani jedno $\tau_i \neq 3$, je operátor $v = w$. Pak ize z rovnic (4') a dále uvedených rovnic pro $\alpha_1, \alpha_2, \alpha_3$ citované práce odvodí, že $\alpha_1, \alpha_2, \alpha_3$ jsou reducibilní.

Tato matice α_0 (3,2) však nesplňuje podmíinku (6c), která požaduje, aby:

$$\gamma_i \alpha_0^{n+1} = \alpha_0 \geq 0,$$

což není možné.

Matice α_0 (3,1):

$$\alpha_0 = \begin{bmatrix} 1 & \cdot & \cdot & \cdot \\ \cdot & \sqrt{\frac{1}{2}} & \sqrt{\frac{1}{6}} & \cdot \\ \cdot & \sqrt{\frac{1}{2}} & \frac{1}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} & \cdot \\ \cdot & -\sqrt{\frac{1}{6}} & \sqrt{\frac{1}{3}} & \frac{1}{2} \end{bmatrix} \quad (8a)$$

je jediná z jednoduchých matic α_0 , která vyhovuje podmíinkám (6').⁴

Pomocí vztahů, uvedených v práci [7], lze odvodit matice $\alpha_1, \alpha_2, \alpha_3$:

$$\alpha_1 = \begin{bmatrix} 1 & \cdot & \cdot & \cdot \\ \cdot & -\sqrt{\frac{1}{2}} & -\sqrt{\frac{1}{6}} & \cdot \\ \cdot & -\sqrt{\frac{1}{2}} & \frac{1}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} & \cdot \\ \cdot & \sqrt{\frac{1}{6}} & \sqrt{\frac{1}{3}} & \frac{1}{2} \end{bmatrix} \quad \alpha_2 = \begin{bmatrix} \cdot & \cdot & -\sqrt{\frac{1}{2}} & \sqrt{\frac{1}{6}} \\ \cdot & 1 & \cdot & \cdot \\ \cdot & \cdot & \frac{1}{2} & \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} \\ \cdot & \cdot & -\sqrt{\frac{1}{6}} & -\frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} \end{bmatrix}$$

$$\alpha_3 = \begin{bmatrix} \cdot & \cdot & \sqrt{\frac{1}{2}} & -\sqrt{\frac{1}{6}} \\ \cdot & 1 & \cdot & \cdot \\ \cdot & \sqrt{\frac{1}{2}} & \frac{1}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} & \cdot \\ \cdot & \sqrt{\frac{1}{6}} & -\frac{1}{2}\sqrt{\frac{1}{3}} & \frac{1}{2} \end{bmatrix} \quad (8b)$$

Kdybychom nyní rozepsali soustavu (4) s maticemi $\beta_j = \gamma_j \times \alpha_j$ a s maticemi α_j , danými výrazy (8), obdrželi bychom právě Pauli–Fierzovy rovnice (3). Ukazuje se tedy, že rozšíření Diracových rovnic „pomocnými potenciály“ nemí náhodné ani neopodstatné, ale naopak, že Pauli–Fierzovy rovnice jsou rovnice, které bezprostředně vyplývají z relativistické teorie vlnových polí. Diracovy rovnice pro částice se spinem $\frac{1}{2}$ jsou pouze řešením rovnic Pauliho a Fierze pro volnou částici.

⁴ Snadno se může přesvědčit, že matice α_0 (3,2,1), splňují podmínky (6'), je reducibilní.

INTERAKCE S ELEKTROMAGNETICKÝM POLEM A MAGNETICKÝM MOMENTEM V NERELATIVISTICKÉM PŘIBLIŽENÍ
Do rovnice (4), v níž matice β_j jsou dány Diracovými maticemi γ_j a maticemi (8), lze zavést elektromagnetickou interakci obvyklou cestou – náhradou operátorů ∂_k operátory $\partial_k - ie\Phi_k$. Veličiny Φ_k jsou komponenty čtyřpotenciálu elektromagnetického pole. Jak ukázali již Pauli a Fierz v práci [5], jsou rovnice (3) konsistentní i v případě, že je „zapnuté“ elektromagnetické pole. Zavedeme-li označení:

$$P_j = -i\partial_j - e\Phi_j,$$

můžeme psát rovnice (4) v případě, že se částice pohybují v elektromagnetickém poli, ve tvaru:

$$\beta_j P_j \varphi - \mu \varphi = 0. \quad (9)$$

Operátory P_j splňují vztahy:

$$[P_j, P_k] = ie(\partial_j \Phi_k - \partial_k \Phi_j) = ie F_{jk}, \quad (10)$$

kde F_{jk} jsou intenzity elektrického a magnetického pole.

V nerelativistické approximaci je možno nalezeni *magnický moment částice*. Budeme ho hledat ve stavu s kladnou energií. Matice β_0 splňuje minimální podmíinku:

$$\beta_0^2 (\beta_0^2 - 1) = 0.$$

Z ní lze odvodit [9], že mezi maticemi β_k existují vztahy:

$$P(\beta_{k1} \beta_{k2} \beta_{k3} \beta_{k4} - g_{k1 k2} \beta_{k3} \beta_{k4}) = 0, \quad (11)$$

kde symbol P značí součet členů se všemi permutacemi indexů k_1, k_2, k_3 a k_4 . K výpočtu magnetického momentu použijeme tři navzájem ortogonální idempotentny:

$$Q_+ = \frac{1}{2} \beta_0^2 (1 + \beta_0), \quad Q_- = \frac{1}{2} \beta_0^2 (1 - \beta_0), \quad Q_0 = 1 - \beta_0^2. \quad (12)$$

Z rovnic (11) a (12) lze odvodit vztahy:

$$Q_+ \beta_j Q_+ = Q_+, \quad Q_- \beta_j Q_- = -Q_-, \quad (r = 1, 2, 3). \quad (13)$$

Pohybové rovnice (9) budeme postupně násobit Q_+, Q_-, Q_0 . Pomocí odvozených vztahů a rovnice $Q_+ + Q_- + Q_0 = 1$ dostaneme

$$P_0 \varphi_+ + P_r Q_+ \beta^r (\varphi_- + \varphi_0) = \mu \varphi_+, \quad r = 1, 2, 3, \quad (14a)$$

$$-P_0 \varphi_- + P_r Q_- \beta^r (\varphi_+ + \varphi_0) = \mu \varphi_-, \quad (14b)$$

$$P_0 \beta^r \varphi_0 + P_r Q_0 \beta^r \varphi = \mu \varphi_0. \quad (14c)$$

Funkce $\varphi_{\pm} = Q_{\pm} \varphi$ jsou funkce odpovídající stavům s kladnou resp. zápornou energií, $\varphi_0 = Q_0 \varphi$.

Rovnice (14b, c) můžeme upravit:

$$\varphi_- = \frac{1}{2} \left(1 - \frac{P_0}{\mu} \right) \varphi_- + Q_- \beta^r \frac{P_r}{2\mu} \varphi,$$

$$(1 - \beta_0) \varphi_0 = \left(\frac{P_0}{\mu} - 1 \right) \beta_0 \varphi_0 + Q_0 \beta^r \frac{P_r}{\mu} \varphi.$$

Násobme poslední rovnici $1 + \beta^0$. Protože platí $\beta_0^2 Q_0 = 0$, obdržíme

$$\varphi_0 = \left(\frac{P_0}{\mu} - 1 \right) \beta_0 \varphi_0 + (1 + \beta_0) Q_0 \beta^r \frac{P_r}{\mu} \varphi.$$

Poněvadž v nerelativistické approximaci je:

$$\left| \left(\frac{P_0}{\mu} - 1 \right) \varphi \right| \ll \left| \frac{P_r}{\mu} \varphi \right| \ll |\varphi|,$$

dostaneme pro φ_- a φ_0 přibližně výrazy:

$$\varphi_- \approx Q_- \beta^r \frac{P_r}{2\mu} \varphi,$$

$$\varphi_0 \approx (1 + \beta_0) Q_0 \beta^r \frac{P_r}{\mu} \varphi.$$

Z těchto rovnic plyne, že φ_- i φ_0 jsou značně menší než φ a tedy je:

$$\varphi = \varphi_+ + \varphi_- + \varphi_0 \approx \varphi_+,$$

takže konečně dostaneme:

$$\varphi_- \approx Q_- \beta^r \frac{P_r}{2\mu} \varphi_+,$$

$$\varphi_0 \approx (1 + \beta_0) Q_0 \beta^r \frac{P_r}{\mu} \varphi_+.$$

Tím jsme vyjádřili funkce φ_- a φ_0 pomocí funkce φ_+ . Výsledek dosadíme do rovnice (14a).

$$P_0 \varphi_+ + \frac{P_r P_s}{2\mu} Q_+ \beta^r [Q_- + 2(1 + \beta_0) Q_0] \beta^s Q_+ \varphi_+ \approx \mu \varphi_+, \quad s = 1, 2, 3. \quad (15)$$

Z rovnice (5) plyne, že: $\beta^r = \beta^0 I^{0r} - I^{0r} \beta^0$, takže platí vztahy:

$$\begin{aligned} Q_+ \beta^r Q_- &= Q_+ (\beta^0 I^{0r} - I^{0r} \beta^0) Q_- = 2 Q_+ I^{0r} Q_-, \\ 2 Q_+ \beta^r (1 + \beta_0) Q_0 &= Q_+ (\beta^0 I^{0r} - I^{0r} \beta^0) (1 + \beta^0) Q_0 = 2 Q_+ I^{0r} Q_0, \end{aligned}$$

a podobně

$$Q_- \beta^s Q_+ = -2 Q_- I^{0s} Q_+,$$

pomocí nichž můžeme upravit rovnici (15):

$$\begin{aligned} P_0 \varphi_+ + \frac{P_r P_s}{2\mu} \left\{ \frac{1}{2} Q_+ \beta^r [Q_- + 2(1 + \beta_0) Q_0] \beta^s Q_+ + \frac{1}{2} Q_+ \beta^r [Q_- + 2(1 + \beta_0) Q_0] \beta^s Q_+ \right\} \varphi_+ &= P_0 \varphi_+ + \frac{P_r P_s}{2\mu} \langle Q_+ (g^{rs} \beta^0 + \beta^s I^{0r} - \beta^r I^{0s}) Q_+ \rangle \varphi_+ \approx \mu \varphi_+, \\ + Q_0 \rangle \varphi_+ \approx \mu \varphi_+. \end{aligned}$$

Poněvadž $Q_- + Q_0 = 1 - Q_+$, dostaneme, užijeme-li nejdříve (13) a potom (5):

$$P_0 \varphi_+ + \frac{P_r P_s}{2\mu} \langle Q_+ (I^{0r} \beta^s - \beta^r I^{0s}) Q_+ \rangle \varphi_+ \approx \mu \varphi_+,$$

$$P_0 \varphi_+ + \frac{P_r P_s}{2\mu} \langle Q_+ (g^{rs} \beta^0 + \beta^s I^{0r} - \beta^r I^{0s}) Q_+ \rangle \varphi_+ \approx \mu \varphi_+,$$

Poslední rovnici, která je v podstatě Schrödingerovou rovnici pro částici s kladnou energií, můžeme ještě dále upravit. Vzhledem k tomu, že výraz $\beta^s I^{0r} - \beta^r I^{0s}$ je antisymetrický, je:

$$P_0 \varphi_+ - \frac{\vec{P}}{2\mu} \varphi_+ + \frac{e}{4\mu} \vec{i} e F_{rs} Q_+ (\beta^s I^{0r} - \beta^r I^{0s}) Q_+ \varphi_+ \approx \mu \varphi_+.$$

Z této rovnice vyplývá, že částice má ve vnějším magnetickém poli magnetický moment

$$\vec{M} = \frac{e}{2\mu} \vec{i} Q_+ (\beta^s I^{0r} - \beta^r I^{0s}) Q_+ \varphi_+ \equiv (I^{0x}, I^{0y}, I^{0z}).$$

Operátor \mathfrak{M}_z v našem zobrazení má tvar:

$$\mathfrak{M}_z = \frac{e}{2\mu} i Q_+ (\beta_1 I^{0x} - \beta_2 I^{0y}) Q_+$$

$$= \frac{e}{2\mu} \cdot \frac{1}{3} \begin{bmatrix} -\frac{i}{2} & -\frac{i}{2} \\ i & i \\ \frac{i}{2} & \frac{i}{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 2 & 2\sqrt{2} \\ \frac{1}{3} & \frac{2}{3} & \frac{3}{3} \\ \sqrt{2} & 2\sqrt{2} & 4 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \dots & \dots & \dots \\ \frac{i}{2} & \frac{i}{2} & \frac{i}{2} \\ \frac{i}{2} & \frac{i}{2} & \frac{i}{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \dots & \dots & \dots \\ \frac{3}{2} & \frac{1}{2} & -\frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} & -\frac{1}{2} & -\frac{1}{2} \end{bmatrix}.$$

Obě matice v direktním součinu lze převést na diagonální tvar, takže dostaneme komponentu \mathfrak{M}_z pro částici ve stavu s kladnou energií ve tvaru

$$\mathfrak{M}_z^+ = \frac{e}{2\mu} \cdot \frac{2}{3} \begin{bmatrix} -1 & & & \\ \frac{1}{2} & -\frac{1}{2} & & \\ \frac{1}{2} & \frac{1}{2} & -\frac{3}{2} & \\ \dots & \dots & \dots & \dots \end{bmatrix}$$

čili:

$$\mathfrak{M}_z = \frac{e}{2\mu} \frac{2}{3} S_z,$$

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 těch atomů, která mají spin $\frac{3}{2}$ a která se skládají z velkého počtu častic, bude možné přibližně popsat rovnicemi (3). Srovnejme-li výsledek, který jsme obdrželi, s gyromagnetickými faktory velkých jader, zjistíme, že gyromagnetický faktor těchto jader má přibližně hodnotu $\frac{3}{2}$; na př. pro Ba^{19} je $g = 0,554$, pro Ba^{39} je $g = 0,619$.

ZÁVĚR

V práci jsme ukázali, že nejjednodušším případem rovnic 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 častic ve vnějším poli v relativistické approximaci.

Vlnové pole, popsáné 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 podmínka pro matici β_0 zní:

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

a že náboj, resp. energie je pozitivně defininitní.

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

Jak se ukazuje, tvoří elementární částice jakési „rodiny“ charakterisované 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] ukazali Votruba a Lokařek, že elektron, positron a neutrino je možno považovat za tři různé stavby leptonu s isotopickým spinem 1. V téže práci довodili, 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 dosti dobře μ mesony, o kterých se předpokládá, že mají spin $\frac{1}{2}$. μ mesony se svojí 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 tvorily novou „rodinu“ častic s obyčejným spinem $\frac{3}{2}$ a isotopickým spinem 1. Tento předpoklad neodporuje známým rozpadům, jako jsou např.:

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

$$\text{a rozpad } \pi \text{ mesonu} \quad \pi \rightarrow \mu + \mu^0.$$

Prvním typem rozpadu μ mesonu na elektron a dvě neutrina se zabýval Cianiello 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 approximaci by se výsledek pro částici, popsанou rovnicemi (3), lišil od jeho výsledku. Nebot v této approximaci se μ meson reprezentuje vlnami pro volnou částici — a tedy v obou případech je vlastně popsán rovnicemi (1) a (2). V interakčním Hamiltoniu se budou vyskytovat členy, reprezentující vazbu mezi částicemi se spinem $\frac{3}{2}$ a částicemi se spinem $\frac{1}{2}$, typu:

$$\psi^+ \gamma_0 P \varphi,$$

kde ψ, φ jsou vlnové funkce pro částice se spinem $\frac{1}{2}, \frac{3}{2}$, P je operátor, který se až na podobnostní transformaci chová jako skalár (pseudoskalár), nebo vektor (pseudovektor), nebo tensor.

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 approximaci vazba skalární ani pseudoskalární se neuskutečňuje.

Pro vazbu vektorovou a pseudovektorovou mají operátory P^k tvar:

$$P^k = \omega \gamma^k \times \kappa^k, \quad \text{kde} \quad \kappa^0 = \left(0, 1, -\sqrt{\frac{1}{2}}, a \right),$$

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

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

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

konstanta „ a “ nemá v Bornově approximaci význam.

⁵ μ meson nemůže mít obyčejný spin 1, jak vyplývá z experimentálního požadovaného sprásku, vytvořených rychlými mesony [13].

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

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

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

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

Aby 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 experimentálnimi 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 polřebná pravidla spinorového počtu

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

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

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

Veličiny $\xi^{\alpha\beta}, \dots, \xi^{\dot{\alpha}\dot{\beta}}, \dots, \xi^{\dot{\alpha}\beta}$, 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 $\varepsilon_{\alpha\beta}$

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

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

$$a_0 + a_1 = a_{11}, \quad a_0 - a_1 = a_{12}, \quad a_2 + ia_3 = a_{13}, \quad a_2 - ia_3 = a_{21},$$

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

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

$$\begin{aligned} a_k a^k &= a_0^2 - a_1^2 - a_2^2 - a_3^2 = (a_0 + a_1)(a_0 - a_1) - (a_2 + ia_3)(a_2 - ia_3) \\ &= a_{11} a_{22} - a_{12} a_{21} = \frac{1}{2} a_{\alpha\beta} a^{\alpha\beta}. \end{aligned}$$

Snadno zjistíme, že platí další důležitý vztah:

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

Příloha II

Řešení uvnových rovnic pro volný meson $\mu_{\frac{1}{2}}$

Uvedeme ještě řešení vlnových rovnic

$$(\beta \partial_j - i\mu) \varphi = 0$$

pro volnou částici, pohybující se uvnitř krychle o délce hrany L . Protože operátory „ $\beta^r \partial_r$ “ ($r = 1, 2, 3$), „ $-i\partial_r$ “ 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

$$\varphi = L^{-\frac{1}{2}} u e^{i(E - \vec{p} \cdot \vec{x})},$$

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 spineny, budou-li amplitudy u vyhovovat rovnicím:

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

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

$$E_m = +\sqrt{\vec{p}^2 + \mu^2}, \quad s = \pm \frac{3}{2}, \pm \frac{1}{2} \text{ pro } m = 1, 2, 3, 4,$$

$$E_m = -\sqrt{\vec{p}^2 + \mu^2}, \quad s = \pm \frac{1}{2}, \pm \frac{1}{2} \text{ pro } m = 5, 6, 7, 8.$$

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

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

Obecné řešení vlnové rovnice můžeme psát ve tvaru:

$$\varphi(\vec{x}, t) = L^{-\frac{3}{2}} \sum_{m,p} a_m(\vec{p}, t) u_m(\vec{p}) e^{-i \vec{p} \cdot \vec{x}}$$

kde $u_m(\vec{p})$ jsou ortogonální a normované.

Došlo do redakcie 19. októbra 1953

LITERATURA

1. Kusaka, Phys. Rev. **60** (1941), 61.
 2. Caianiello, Phys. Rev. **83** (1951), 735.
 3. Tionno a Wheeler, Rev. Modern. Phys. **21** (1949), 144.
 4. Dirac, Proc. Roy. Soc. A **155** (1936), 447.
 5. Pauli a Fierz, Proc. Roy. Soc. A **173** (1939), 211.
 6. Rarita a Schwinger, Phys. Rev. **60** (1941), 61.
 7. Šíehla, ČF, **2** (1952), 108.
 8. Geliland a Jaglom, ŽETF **18** (1948), 703.
 9. Harish-Chandra, Phys. Rev. **71** (1946), 793.
 10. Harish-Chandra, Proc. Roy. Soc. A **192** (1948), 195.
 11. Wentzel, *Quantentheorie der Wellenfelder*.
Sokolova Ivanenkó, *Kvantovaja teorija polja*.
 12. Votruba a Lokajíček, ČF, **3** (1952), 97.
 13. Christy a Kusaka, Phys. Rev. **59** (1941), 414.
LapP, Phys. Rev. **64** (1945), 255.
 - Belenky, J. Phys. USSR **10** (1946), 144.

К ТЕОРИИ УРАВНЕНИЙ ДЛЯ ЧАСТИЦ С ЕДИНСТВЕННЫМ СПИНОМ $\frac{3}{2}$ И С ЕДИНСТВЕННОЙ СОБСТВЕННОЙ МАССОЙ
УВАГА УЧЕНЫХ

卷之三

В первой части работы на основании прельдущей статьи (7) показано, что т. наз. уравнения Паули и Фирца (5) являются простейшей системой уравнений для частиц с единственным спином $\frac{1}{2}$ и с единственной собственной массой. При этом требуетсч, чтобы волновые поля, описанные релятивистскими ковариантными уравнениями для частиц, спины которых равен $\frac{1}{2}$, содержали только частоты с единственной собственной массой, неравную нулю, чтобы уравнения поля было возможно вывести из вариационного принципа и чтобы плотность заряда поля была положи-

если магнитный момент измерять в единицах $\frac{e\hbar}{4\pi m_0 C}$.

применять уравнения Шаули и Фурда. Нельзя исключать возможность, что этими уравнениями будут описываться μ -мезоны, как это предлагает Кусака (1). Все известные процессы распада можно именно объяснить с предположением, что спин μ -мезона равен $\frac{1}{2}$. Одно отличие μ -мезонов от электронов может быть следствием отличности их спинов.

APLIKÁCIA DISPERZIÍ NA OKRAJOVÝ PROBLÉM DRUHÉHO BÁDÚ

MICHAL GREGUŚ

Jadrom práce je dokaz vety, kde sa hovorí o počte nulových bodov integrálu Sturmovej diferenciálnej rovnice

$$[\mathcal{A}(x,\lambda)y]', -\mathcal{Q}(x,\lambda)y = 0, \quad (a)$$

který spíše Sturmovo homogénně okrajové používánky (viz. [Sect. 2.2.1](#)).

Dokaz je výkonalý pomocou [matematického indukcie](#).
prof. O. Borůvkom pre diferenciálnu rovnicu

$$f(0) = f(x)\tilde{O}(-\epsilon f)$$

Inými spôsobmi vykonali dôkaz už mnohí matematici.

Práca je rozdelená na tri časti. V prvej časti je zavedený pojem disperzii pre diferenciálnu rovnicu (a) a odvodenej niektoré ich vlastnosti analogické vlastnosťam disperzii diferenciálnej rovnice (b). V druhej časti sú odvodenej vlastnosti disperzii vyplývajúce zo závislostí od parametra λ a aplikácia disperzii prvého druhu na dokaz Sturmovej oscilačnej vety. V tretej časti je dokázaná zovšeobecnená oscilačná veta za špeciálnejších predpokladov.

Uvažujme Sturmovu diferenciálnu rovnicu (a). Nech funkcie $\Theta(x, \lambda), Q(x, \lambda)$ sú spojité pre $x \in (-\infty, \infty)$ a pre $\lambda \in (\Delta_1, \Delta_2)$. Nech $\Theta(x, \lambda) > 0$ pre každé

¹ B o r u v k a O., *O kolculistických integralach diferenciálnych lineárnych uravnení 2.-ogo poriadku*, Československij matematický žurnal, 3 (78), 1953, 199–247.

² Nam. Sturm, Journal de Mathématiques, I, 1836;

² Napr. Sturm, Journal de Mathematiques, I, 1836

For t. Bol. Amer. Math. Soc., 24, 1918

D. S. J. Math. Ann. 95 1926.

Fujiwara, mean curvature

M a m m a , M a t h . L . 20, 1929,

Kamke, Math. Z. 44, 1939 amit