Linear Trajectory and Oscillation of Cloud Mesons (2)

伊藤大介(埼玉大理工) E.W.Carriere(ルイジアナ洲立大)

(4) 前回はBaryonのExcited States のTrajectaryがlinearであることをCloud Mesons の集団的振動の結果として理解することを試みた。その際、見通しをよくするため、neutral pseudo scalar meson のp-wave cloud だけを考え、先づTrajectoryがlinearであることを示した。次に考えなければならないのはCharge空間に関する問題である。Nucleon のExcited States だけをみても、SpinとIsospin の間に著るしいCorrelationが見られるが、このような関係がCloud mesons の振動から期待出来るかどうか問題にしよう。

ここでも見通しをよくするために Modelは出来るだけ簡単にし、 Iso vector の pseudo scalar meson の p-wave cloud だけを考えることにしよう。 前回の(4)式に対応して

$$\mathbb{E}^{2}\psi = \left[\mathbb{M}^{2} + \mathbb{M} \int d\mathbf{v} \left\{ \pi_{\alpha}^{2}(\vec{\mathbf{r}}) + \phi_{\alpha}(\vec{\mathbf{r}}) (\mu^{2} - \Delta) \phi_{\alpha}(\vec{\mathbf{r}}) - 2\phi_{\alpha}(\vec{\mathbf{r}}) \nabla_{\alpha\beta}(\vec{\mathbf{r}}) \times \phi_{\beta}(\vec{\mathbf{r}}) \right\} \right] \psi$$
(15)

から出発することにしよう。 $p ext{-wave}$ のみを考えることにし、適当な直交系 $u_p(r)$ を用いて

$$\phi_{\alpha}(\vec{r}) \approx \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \sum_{n} \frac{\mathbf{q}_{\alpha_{n}} \cdot \mathbf{r}}{r} \frac{\mathbf{u}_{n}(\mathbf{r})}{r}$$

$$\pi_{\alpha}(\vec{r}) \approx \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \sum_{n} \frac{\mathbf{p}_{\alpha_{n}} \cdot \mathbf{r}}{r} \frac{\mathbf{u}_{n}(\mathbf{r})}{r}$$
(16)

Linear Trajectory and Oscillation of Cloud -135-Mesons (2)

とおけば、(15)は、は、これによって、これによって、こ

$$E^{2}\psi = \left(M^{2} + M\sum_{mn} \left\{ p_{\alpha n}^{2} \delta_{mn} + q_{\alpha m} \cdot q_{\alpha n} \right\} \right.$$

$$\times \int_{0}^{\infty} dr \, u_{m}(r) \left(u^{2} - \frac{d^{2}}{dr^{2}} + \frac{2}{r^{2}} \right) u_{n}(r) -$$

$$- 2q_{\alpha mi} \, q_{\beta nj} \int_{0}^{\infty} dr \, u_{m}(r) \, V_{ij}^{\alpha \beta}(r) u_{n}(r) \right\} \psi \qquad (17)$$

となる。

ここでPotential $V_{ij}^{\alpha\beta}$ (r)の形が問題になる。その可能性はいろいろあろうし、一般的な考察が必要であろうが、ここでは簡単のため meson が 1 個の場合に $(\frac{3}{2},\frac{3}{2})$ state で引力を与えるものだけをとることにしよう。そうすれば $V_{ij}^{\alpha\beta}$ (r) は次のような形をとることになる。

$$V_{ij}^{\alpha\beta}(\mathbf{r}) = (\delta_{\alpha\beta} + \frac{\mathbf{r} \cdot \mathbf{T}_{\alpha\beta}}{2})(\delta_{ij} + \frac{\sigma \cdot \mathbf{L}_{ij}}{2})V(\mathbf{r})$$
 (18)

ここでT,LはMeson 場の Isospin 及び spin Operatovs

$$(T_{\alpha\beta}^{1}) = \begin{pmatrix} 0 & i & 0 \\ -i & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad (T_{\alpha\beta}^{2}) = \begin{pmatrix} 0 & 0 & -i \\ 0 & 0 & 0 \\ i & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad (T_{\alpha\beta}^{3}) = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & i \\ 0 - i & 0 \end{pmatrix}$$

(19)

$$(L_{ij}^{1}) = \begin{pmatrix} 0 & i & 0 \\ -i & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad (L_{ij}^{2}) = \begin{pmatrix} 0 & 0 & -i \\ 0 & 0 & 0 \\ i & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad (L_{ij}^{2}) = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & i \\ 0 & -i & 0 \end{pmatrix}$$

である。(18)を(17)に代入すれば

$$\mathbf{E}^{2} \psi = (\mathbf{M}^{2} + \mathbf{M} \sum_{\mathbf{mn}} \{\mathbf{p}_{\alpha_{\mathbf{n}}}^{2} \delta_{\mathbf{mn}} + \mathbf{q}_{\alpha_{\mathbf{m}}} \cdot \mathbf{q}_{\alpha_{\mathbf{n}}} \times$$

$$\times \int_0^\infty dr \ u_{\rm m}(r) \left(u^2 - \frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r^2} - 2V(r) \right) u_{\rm m}(r) - \frac{d^2}{dr^2} = 2V(r) u_{$$

-136-

$$-q_{\alpha m i} (\tau T_{\alpha \beta} \delta_{ij} + \sigma \cdot L_{ij} \delta_{\alpha \beta} + \frac{1}{2} \tau \cdot T_{\alpha \beta} \sigma \cdot L_{ij}) q_{\beta n j} \times \times \int_{0}^{\infty} dr \ u_{m}(r) \ V(r) u_{n}(r) \} \psi$$
(20)

となる。これは meson 場の変数について bi-linear であるが Baryonの spin, isospin との Couplingがあるので、直交系 u_n riを適当に選んで normal mode の振動子集団に変換することは困難である。そこで次のような Hartree 近似的な方法で(20)の解の様子を推察することにしよう。先づ u_n に) として、固有値問題

$$(\mu^2 - \frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r^2} - 2V(r)) u_n(r) = \omega_n^2 u_n(r).$$
 (21)

で定義される直交系をとれば、(20)は

$$\mathbb{E}^{2}\psi = \left(\mathbb{M}^{2} + \mathbb{M}\sum_{\mathbf{n}\alpha}\left\{\mathbf{p}_{\alpha_{\mathbf{n}}}^{2} + \omega_{\mathbf{n}}^{2}\mathbf{q}_{\alpha_{\mathbf{n}}}^{2}\right\} -$$

$$-\sum_{mn\alpha\beta} v_{mn} q_{\alpha mi} I_{ij}^{\alpha\beta} q_{\beta nj} \} \psi$$
 (22)

とかける。但し、

$$v_{mn} \equiv \int_0^\infty dr \ u_m(r) \ V(r) u_n(r) \tag{23}$$

$$\Gamma^{\alpha\beta}_{ij} \equiv \tau - T_{\alpha\beta} \delta_{ij} + \sigma - L_{ij} \delta_{\alpha\beta} + \frac{1}{2} \tau - T_{\alpha\beta} \sigma - L_{ij}$$
(24)

ここで次のような Hartree 近似を行つてみよう。(22)を

$$E^{2}\psi = \left[M^{2} + M\sum_{n\alpha} \left\{p_{\alpha n}^{4} + \left(\omega_{n}^{2} - \delta\omega_{n}^{2}\right)q_{\alpha n}^{2}\right\}\right] + \left\{M\sum_{n\alpha} \delta\omega_{n}^{2} q_{\alpha n}^{2} - \sum_{mn} \left(q_{m} r q_{n}\right)\right\}\psi$$
(25)

とかき、

$$<\psi$$
, $(M\sum_{n\alpha}\delta\omega_n^2 q_{\alpha n}^2 - \Sigma v_{mn} (q_m \Gamma q_n))\psi>=0$ (26)

Linear Trajectory and Oscillation -137of Cloud Mesons (2)

ならしめるような

$$\mathbb{E}^{2} \psi = \left[M^{2} + M \sum_{\alpha_{n}} \left\{ \mathbf{p}_{\alpha_{n}}^{2} + \left(\omega_{n}^{2} - \delta \omega_{n}^{2} \right) \mathbf{q}_{\alpha_{n}}^{2} \right\} \right] \psi$$
 (27)

の解を求めることにしよう。

V(r) が適当であつて(21) が、前回にのべたような安定又は準安定な(簡単のため一つの) Bound Stateの解 ω_0 , u_0 (r)を有する場合には、cloud mesonsに対する(27),(26) 式は

$$\mathbb{E}^{2} \psi = \left[\mathbb{M}^{2} + \mathbb{M} \sum_{\alpha} \left(\mathbf{p}_{\alpha 0}^{2} + \left(\omega_{0}^{2} - \delta \omega_{0}^{2} \right) \mathbf{q}_{\alpha 0}^{2} \right) \right] \psi$$
 (28)

$$\delta \omega_0^2 = \frac{\nabla_{00}}{2M} \frac{\langle \psi, q_{\alpha 0 \downarrow} \tau \cdot T_{\alpha \beta} \sigma \cdot L_{\downarrow j} q_{\beta 0 j} \psi \rangle}{\langle \psi, q_{\alpha 0}^2 \psi \rangle}$$
(29)

となる。 $\delta\omega_0^2$ は相互作用による平均的な 1 evelのズレで、(28)(29) から自己無撞着的にきまる。ここでわかることは、 $\delta\omega_0^2>0$ のとき、(28) の基底状態の固有値 \mathbb{E}^2 は低くなり、これがより安定であるためには、 $\delta\omega_0^2$ がより大きければよいが、そのためには、(29) からわかるようにτと \mathbf{T} , σ と \mathbf{L} が平行であればよいことである。すなわち、系の最低エネルギー状態では

$$J = L + \frac{1}{2}$$
, $I = T + \frac{1}{2}$ (30)

であることが予想される。 $(rac{32}{2},rac{32}{2})$ Resonance ではそうなつている。 (5) さて(28) を解くことに移ろう。これは本質的には調和振動子の方程式

$$\mathbb{W} = \sum_{\alpha, i} \omega \stackrel{*\alpha}{a}_{i}^{\alpha} \stackrel{\alpha}{a}_{i}^{\alpha} \psi, \qquad \omega \equiv 2^{\sqrt{\omega_{0}^{2} - \delta\omega_{0}^{2}}}$$
(31)

を解くことであるが、問題はこれを Isospin 及び Spin 固有状態で解くことにある。それには Pauli-Dancoff等のようにして角変数の分離を行うのが一般的であろうが、この場合には Strong Coupling Theory の場合のような簡単化が期待出来ないので、初等的な方法で進むことにする。

いまI=½,%なるNucleon の «Lsobar»だけを問題にすれば、(30) に

-138- 伊藤 - E.W.Carriere

より、T=0,1なる Cloud の状態が問題になる。先づT=0 なる Cloud を問題にしよう。一般に cloud の Fock 空間は

$$\psi > = \mathbb{F}(a_{1}^{*\alpha}) | 0 > \tag{32}$$

で与えられるが、a to で作られる I soscalar は

$$\sum_{\alpha} a_{i}^{*\alpha} a_{j}^{*\alpha} \equiv T_{ij}, \quad \sum_{\alpha\beta\gamma} \epsilon_{\alpha\beta\gamma} a_{i}^{*\alpha} a_{j}^{*\beta} a_{k}^{*\gamma} \equiv S_{ijk}$$
 (33)

に限られる。ここで T_{ij} は対称テンソル、 S_{ijk} は ijkについて、Totally antisymmetric, 従って、meson の ps 性と併はせるとこれは Scalar 量である。依ってT=0 状態の Fock Operator F_o ($\overset{*}{a}_i^{\alpha}$) は T_{ij} と S の函数

$$F_{0}(\mathring{a}_{i}^{\alpha}) = F(T_{ij}, S) = \sum_{mm} C_{mm} S^{m} T_{ij} T_{kl} \cdots T_{yz}$$

$$(34)$$

である。T=0 Cloud があらゆる meson の入れかえについて対称であれば、 F_0 はSを含んではならない。従つて(34)は

$$F_0(\overset{*\alpha}{a_1}) = \sum_{n} C_{0n} T_{ijkl} \overset{(2n)}{\dots y_Z}$$
(35)

となる。ここで

$$T_{ijkl}^{(2n)} = (T_{ij} T_{kl} \cdots T_{yz})_{sym}$$
(36)

で() $_{\mathrm{sym}}$ は $_{\mathrm{ij}\cdots\mathrm{yz}}$ についての対称化を意味する。 さて、 $_{\mathrm{T}}^{(2\mathrm{n})}$ は $_{\mathrm{i}}^{*\alpha}$ を $_{\mathrm{2n}}$ 個含むので、

$$\sum_{\alpha p} \omega_{ap}^{*\alpha} a_{p}^{\alpha} T_{ijkl\cdots yz}^{(2n)} |0\rangle = 2\omega_{n} T_{ijkl\cdots yz}^{(2n)} |0\rangle$$
(37)

従つて、(35)の各項から作られる状態

$$\Psi_{2n} \equiv T_{ijk}^{(2n)} = T_{ijk}^{(2n)} = 0$$
 (38)

は固有値 $W=2\omega n$ に属する(31)の固有状態である。すなわち、Isospin T=0のCloud のエネルギーは振動子の偶数Levels 0, 2ω , 4ω , … に限られることになる。

Linear Trajectory and Oscillation -139 of Cloud Mesons (2)

次に状態(38)の角運動量をしらべるため、対称テンソル T_{ij} から遂次 T_{race} を分離して行けば その結果は

$$T_{ijk}^{(2n)} = \left(\sum_{r=0}^{n} \operatorname{Cr} \underbrace{\delta_{ij} \delta_{kl} \cdots Y_{tu \cdots y_{Z}}^{(2n-2r)}}_{r \text{ fill } 2n-2r}\right)_{sym}$$
(39)

とかけるであろう。ここで $\mathbf{Y}^{(2n-2r)}$ は 2n-2r 階の対称テンソルで $\mathbf{a}_i^{*\alpha}$ を 2n 個含むが \mathbf{T} race はもたない。すなわち、

$$\sum_{p=1}^{3} Y_{tu-p-2r}^{(2p-2r)} = 0$$
 (40)

$$\sum_{\alpha, p} \omega \stackrel{*a}{a}_{p}^{\alpha} \stackrel{\alpha}{a}_{p}^{\alpha} \stackrel{(2n-2r)}{\text{tu} \cdots yz} |0\rangle = 2\omega_{n} \stackrel{(2n-2r)}{\text{tu} \cdots yz} |0\rangle$$
(41)

さて、よく知られているように、Trace を除いた対称テンソルは廻転群の既 約表現によつて変換されるから、(39)の展開はCloud の部分波展開にほか ならない。そしてその各項から作られる状態

$$\psi_{\text{nor}} = Y_{\text{tu} \cdots Y_{\text{Z}}}^{(2n-2r)} \mid 0 > \tag{42}$$

は角運動量

$$L=2n-2r \equiv 2m, (m=0,1,2,\dots,n)$$
 (43)

の固有状態である。このようにして、(41) と(43) から isospin T=0 なる Cloud のエネルギー及び角運動量は

$$W = \omega(L + 2^{T}),$$

$$L = 2m,$$
(44)

で与へられ、 $r(=0,1,2,\cdots)$ は Radial Vibration の量子数であることが わかる。

次に Isospin T=1の場合を考えよう。この場合にも Cloud が Meson の入れかえに対して対称であるとすれば、その Fook operator $\mathbb{F}_i(\overset{\alpha}{a}_i)$ は一

伊 藤 E.W.Carriere

般に

-140-

$$F_{1}(\overset{*\alpha}{a}_{1}) = (\overset{*\alpha}{a}_{1} F_{0})_{\text{sym.}} = \sum_{r=0}^{\infty} C_{n} T_{\alpha}^{(2n+1)}, \text{ijk...yz}$$

$$(45)$$

で与えられる。従って、上と同じ議論をくりかえすことにより、Isopin 1の Cloud のエネルギー及び角運動量は

$$W = \omega(L + 2r)$$
(46)
 $L = 2m + 1, (m = 0, 1, 2...)$

で与へられることがわかる。

(6) 以上の結果、(30), (44), (46)を総合すれば、Nucleon のExcited Statesの(Mass)² 及びspin Jは

$$E^{2} = M^{2} + M\omega(L + 2r)$$

$$J = L + \frac{1}{2}$$

$$(47)$$

で与えられ、

$$L = \begin{cases} \text{even} & \text{for} & \text{I} = \frac{1}{2} \\ \text{Odd} & \text{for} & \text{I} = \frac{3}{2} \end{cases}$$
 (48)

である。Radial Vibrationの量子数r=0なる最低Levelsについて、 $M^2=0.4(Gev)^2$, $M\omega=1.1(Gev)^2$ とおいた上の結果を実験結果と共に表示したものが次の表である。

Linear Trajectory and Oscillation of Cloud Mesons (2)

	理	論	i each	(美)	€	験	
L	I	JÞ	E ² =0.4+1,1L	粒子(Mass)	E²	I	Jp
0	1/2	1/2	0.4	N(940)	0.88	1/2	12+
(M 1 v L	3/2	3/2+	1.5	4(1236)	1 _ 5 3	3/2	3/2+
_	1/2	5/4	2.6	N(1688)	2.85	1/2	5/2+
3	3/2	7/2	3.7	4(1920)	3.69	3/2	7/2+
4	1/2	9/2+	4.8				
5	3/2	112	5.9	4(2420)	5.81	3/2	11/2+
6	1/2	134	7.0		and the state of		
7	3/2	15.4	8.1	4(2850)	8.12	3/2	152+
8	1/2	1724	9.2				
9	3/2	1924	10.3	4(3230)	10.4	3/2	192+

我々の結果はN(1400)(I=/2, $J^p=/2^+$, $E^2=1.96$) を除いて、Rosenfeli の表に記載されている Positive Parity の Excited States をすべて網羅している。このほかに多数の negative Parity の Excited States があるが、我々のModelからこれを導くことは出来ない。それは pseudo vecter (p-wave の ps meson operator)を組合せて、negative parityの state を作るのがむつかしいからである。 p-wave だけの Cloud というのは何れにしても簡単化がひどすぎる。 S-wave, d-wave などを含めるとか、 $\pi-\pi$ 相互作用、特に最近 Caruttrers 等が考えている π N'こ ρA などの mechanism が negative parity の状態に自然な説明を与えるかも知れない。 (Feb. 28, 1968)