

## Linear Trajectory and Oscillation of Cloud Mesons

伊藤大介（埼玉大理工）

E.W.Carriere（ルイジアナ州立大）

(1) Baryon の Excited States の Trajectory が驚く程 Linear であることには、当然深い物理的理由があるにちがいない。現在までにもいろいろな考察がなされている。例へば、Bootstrap などの方法で、Resonance States の Mass を次々に決め、結果に於て linearity を出そうという試みや、Regge Parameter を決定することによって一挙に linearity を示そうという考へも行われており、また quark model では one particle excitation の仮説によつて Excited states の Level を計算することや、更に一般的に 3 次元調和振動子の Trajectory が linear であることから、粒子の内部に振動子を仮定し、構造模型の問題として、linear Trajectory に説明を与えるとする試みなどが行われている。我々も大角散乱の分析に示唆されてこの問題を調和振動子の立場から考えて來た。その根拠は、一般に剛体的でない力学系が内部的釣合い状態があるとき、平衡点附近の微小振動が可能であり、Baryon などの粒子も、それが quark の複合系であるにせよ、Cloud 的な構造をもつにせよ、剛体的でない限り、このような微小振動があつてよいはずであり、その Excited states が、この振動の励起状態に対応すると考えるならば、それらの Trajectory は当然 linear であろうと考えたからである。それでは Baryon にこのような振動があるとすれば、一体何が振動しているのだろうか？先づ考えられることは、quark のように強く束縛されていると思われるものよりは比較的ゆるく束縛されている

Cloud Mesons が振動しやすいだろうと思われることである。

ところが、Wentzel, Tomonaga, Pauli 等の強結合理論以来よく知られているように、Meson Cloud による Mass Formula は剛体的であつた。事実 Tomonaga によつて美事に示されたように強結合理論での cloud の運動はコマの運動と全く同じである。従つて、Cloud meson の振動は一見可能性が

-118-

## 伊 藤 大 介

ないように思われる。しかし、Strongではあつても、今日実験的に知られている Coupling の強さは、Cloud の廻転半径を凍結してしまう程 Strong ではないし、元来 Baryon の excited states は高エネルギー衝突の中間状態に現われるものであるから、励起された Meson 場を伴ういわば、フヤケタ、振動を起しやすい状態にあるだろうと想像されるので、改めて、この可能性を検討してみる価値があるよう思はれる。

(2) 1 個の Baryon と Meson よりなる系の Schrödinger 方程式は

$$\left[ r_\mu \partial_\mu + M + \frac{1}{2} \int dV \{ \pi(\vec{r})^2 + \phi(\vec{r})(\mu^2 - A) \phi(\vec{r}) \} - \int V(\vec{x} - \vec{r}) \phi(\vec{r})^2 \right] \psi(x; \phi) = 0. \quad (1)$$

で与えられる。ここで  $V(\vec{x} - \vec{r})$  は Baryon と Meson の間に働く引力の Potential を表わす。この力は Baryon Exchange の力であつてもよいし、heavy meson exchange の力であつてもよい。その詳しい形は後の議論にあまり重要でない。また、Meson の数を変えるような相互作用があつても、強結合理論の対象になる程強くない限り、結論に大きな影響はないし、Meson - Meson 相互作用も考えるべきであるが、あまり強くないので省略することにした。

さて(1)から出発すべきであるが、これから出発すると、後に Baryon の Mass 自身が角運動量の一次函数という結果が得られ、実験は Mass の一次函数だから、稍々技巧的であるが、(1)の代に、

$$\left[ r_\mu \partial_\mu + M - 1 + \frac{1}{M} \int dV \{ \pi(\vec{r})^2 + \phi(\vec{r})\omega^2 \phi(\vec{r}) - 2V(\vec{x} - \vec{r}) \} \right] \times \psi(x; \phi) = 0, \quad (2)$$

但し、

$$\omega^2 \equiv \mu^2 - A$$

から出発することにしよう。Cloud Meson の全質量が  $M$  に比べて非常に小さければ(2)は(1)に一致する。これは Born-Infeld 型の non-linear field を

## Linear Trajectory and Oscillation of Cloud Mesons

-119-

考えることにあたるが、それは見掛けだけで、Iteration によつて linear な方程式

$$[-\square + M^2 + M \int dV \{ \pi(\vec{r})^2 + \phi(\vec{r}) \omega^2 \phi(\vec{r}) - 2V(\vec{x} \rightarrow \vec{r}) \phi(\vec{r})^2 \}] \phi = 0, \quad (3)$$

が得られるので、これから出発することにしよう。

引力が適当であれば、Meson は Baryon のまわりに安定又は準安定軌道を描き得ることになるが、Bose 統計のため、その最低軌道に幾多の Meson が入つた Excited States が生ずる点、核や原子の場合と異なる。高い励起状態では、Meson cloud の質量の方が核子の質量を上廻るので、この場合 Static 近似はよくないが、見通しをよくするため、Baryon は原点に静止していると考えて進むことにしよう。そうすれば、(3) は

$$E^2 \psi(\vec{x}, \phi) = [M^2 + M \int dV \{ \pi^2(\vec{r}) + \phi(\vec{r}) \omega^2 \phi(\vec{r}) - 2V(r) \phi(\vec{r})^2 \}] \psi, \quad (4)$$

となる。

さてよく知られているように、Static Baryon から強い引力をうけるのは p-wave meson なので、簡単のため、p-wave のみを考えることにして

$$\phi(\vec{r}) \approx \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \sum_n \frac{\mathbf{q}_n \cdot \mathbf{r}}{r} \frac{u_n(r)}{r} \quad (5)$$

$$\pi(\vec{r}) \approx \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \sum_n \frac{\mathbf{p}_n \cdot \mathbf{r}}{r} \frac{u_n(r)}{r}$$

とおく。ここで  $u_n(r)$  は

$$\int_0^\infty u_m(r) u_n(r) dr = \delta_{m,n} \quad (6)$$

をみたす正規直交系で、その形は後にきめる。

(5) を (4) に代入すれば

$$E^2 \psi = [M^2 + M \sum_{m,n} \{ (\mathbf{p}_m \cdot \mathbf{p}_n) \delta_{mn} + (\mathbf{q}_m \cdot \mathbf{q}_n) \int_0^\infty dr \times ] \psi$$

-120-

## 伊 藤 大 介

$$\times u_m(r) \left( \mu^2 - \frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r^2} - 2V(r) \right) u_n(r) \} \psi, \quad (7)$$

が得られる。さて、 $u_n(r)$  は固有値問題

$$\left[ \mu^2 - \frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r^2} - 2V(r) \right] u_n(r) = \omega_n^2 u_n(r), \quad (8)$$

で定義される完全系とすれば、(7)は

$$E^2 \psi = [M^2 + M \sum_n (p_n^2 + \omega_n^2 q_n^2)] \psi, \quad (9)$$

となる。引力 Potential  $V(r)$  が適当であれば、Fig.1 に示すように、 $2/r^2$  と合成されて生ずる Potential の谷間に、安定又は準安定な Bound States を生ずる。系のエネルギーが最低になるのは Cloud meson が最低 level  $\omega_0 = \omega_0$  にあるときであり、この状態だけを考えるか。或は Bound Level が  $\omega_0$  だけしかないときには、(9) は

$$E^2 \psi = [M^2 + M(p_0^2 + \omega_0^2 q_0^2)] \psi, \quad (10)$$

となる。

他方 Cloud の全角運動量は

$$L = \int d\vec{v} \phi(\vec{r}) \vec{r} \times \vec{\nabla} \pi(\vec{r}), \quad (11)$$

で与えられ、これに(5)を代入すれば

$$L = \sum_n q_n \times p_n \quad (12)$$

が得られる。Cloud の方程式(10)を

$$\left. \begin{aligned} L^2 \psi(q_0) &= (q_0 \times p_0)^2 \psi(q_0) = L(L+1) \psi(q_0) \\ L_Z \psi(q_0) &= M \psi(q_0) \end{aligned} \right\} \quad (13)$$

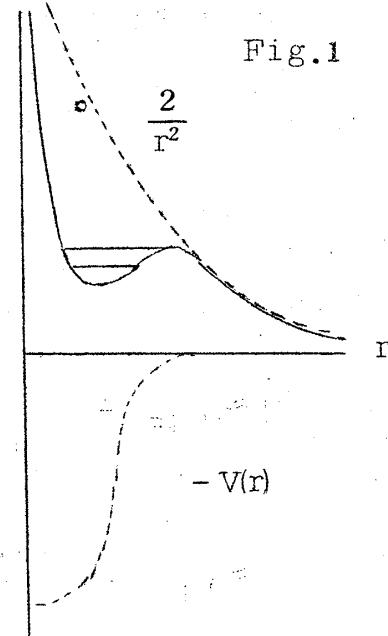


Fig.1

## Linear Trajectory and Oscillation of Cloud Mesons

-121-

のもとでとけば、固有値

$$E_{nL}^2 = M^2 + 2\omega_0 M \left( L + 2n + \frac{3}{2} \right), \quad (14)$$

が得られる。ここで、 $n(=0, 1, 2, \dots)$  は Radial vibration の量子数である。

(3) このようにして、Cloud Meson の振動から linear Trajectory が得られるが、最後に、この結果が得られた物理的内容及び他の試みとの関係をしらべてみよう。この Model で equal spacing な Mass Level が得られるのは、最低軌道に何箇かの p-wave mesons が入ることによる。p-wave の spin は 1 なので、 $L_z = L$  の状態では、Fig. 2 に示すように少くとも  $L$  個の Spin-up mesons が入り、他は、Spin を打消すように pair で入らなければならない。従つて、 $L$  個の Meson のエネルギーは  $L\omega_0$ 、 $n$ -pairs のエネルギーは  $2n\omega_0$  である。大雑把に云つて、前者は  $L$  に比例する Trajectory term を与へ、後者は  $2n$  を量子数とする Radial Vibration の Energy に相当する。

さて、これらの Oscillation は、Bose 統計に従う粒子系が Oscillator 的であることによるものであつて、引力 Potential 自身は、必ずしも Oscillator Potential (Hooke's force) であることを要しない。

また、この振動は 1 つの Level に多数の meson が入ることによつて起る云わば、集団的振動で、この点 one particle excitation model とはちょうど正反対の Mechanism である。むしろ、p-wave meson を 1 個づつ、つけ加えながら次々と高い励起状態を求めて行く S- 行列的方法に近いが、4 つ足の S- 行列理論では、このような集団的記述はむつかしいだろう。

今まで Charge 空間のこととは考えなかつたが、これを取り入れることは容易である。Meson の個数を増減する相互作用を含めること、特に、Strong Coupling Theory との兼合いについても論じなければならないが長くなるので次の機会に譲ることにする。

(Feb. 20, 1968)

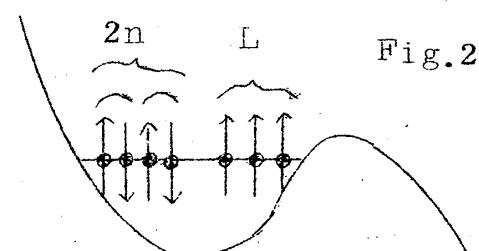


Fig. 2