

弱相互作用中的宇称守恒問題

李政道 楊振寧

最近的實驗數據顯示出 θ^+ ($\equiv K_{\mu_2}^+$) 介子同 τ^+ ($\equiv K_{\mu_3}^+$) 介子的質量^[1] 和壽命^[2] 几乎是沒有區別的。可是由於角動量守恒定律和宇稱守恒定律，人們對 τ^+ 的蛻變產物所作的分析^[3] 却有力地暗示着 τ^+ 和 θ^+ 不是同一種粒子。這就提出了一個十分令人困惑的難題，人們對它會進行了廣泛的討論（例如見 [4]）。

脫離這個困境的一條出路就是假設宇稱並不嚴格守恒，而 θ^+ 和 τ^+ 只是同一種粒子的兩個不同的蛻變方式，當然這種粒子必須有單一的質量和單一的壽命。在這篇文章里，我們希望面對著已有的關於宇稱守恒的很多實驗證據來分析一下這個可能性。下面將清楚地看到，現有的實驗確實以很高的精度顯示出在強相互作用和電磁相互作用中宇稱是守恒的，可是在弱相互作用（即介子和超子的蛻變相互作用，和各種的費密相互作用）中，宇稱守恒却至今不過是一個沒有得到實驗證據支持的推論而已。（也可能有人說，可以把現在的 $\theta-\tau$ 難題看作弱相互作用中宇稱不守恒的一種表現。但是我們還不能認真地接受這種說法，因為目前我們關於奇異粒子（strange particle）的本性的知識仍很欠缺。這個難題倒更像是一個誘因，它引起了對宇稱守恒問題的追究。）為了明確地肯定在弱相互作用中宇稱是否守恒，必須作一個實驗來判斷弱相互作用在左手系統和右手系統中是否有所區別。下面將討論幾個有這種可能性的實驗。

目前關於宇稱不守恒的實驗的限度

如果宇稱並不嚴格地守恒，那麼所有的原子態和原子核態都將是混合的態，平常給它們標明的態將是混合態中的主要部分，而另外的一小部分則是宇稱相反的態。我們把後者在整個混合態中所占的比重寫作 F^2 。它是一個標出宇稱守恒受破壞程度的量。

宇稱選擇定則的存在和這些定則能夠很好地在原子物理及原子核物理中起作用，清楚地說明了混合的程度 F^2 是不可能很大的。由於這種考慮，我們可以置混合的限度為 $F^2 \leq (r/\lambda)^2$ ，這個數值在原子光譜學中一般是 $\sim 10^{-6}$ 。而在原子核光譜學中，一般得到的是一个精度稍低的限度。

宇稱不守恒意味著有一種能够使宇稱混合起來的相互作用。如果把這種相互作用同平常的相互作用相比較，那麼它們的強度可以用 F 來表征，而混合程

度的數量級將是 F^2 。這種相互作用的出現將會影響原子核反應中的角分布。可是，下面就可以看到，這些實驗的精度是不夠高的。所得到的 F^2 的限度並不比 $F^2 < 10^{-4}$ 更精確。

為了說明這一點，我們可以考察一下極化實驗，因為這種實驗和後面要討論的實驗有十分類似的地方。假設有一個質子流被原子核所散射，這質子流極化於和動量垂直的方向 z 。再在相互對 $x-y$ 面成鏡反射關係的 A, B 兩個方向測量散射強度，並加以比較（例如見 [5]），發現它們相差不到 $\sim 1\%$ 。如果散射是由宇稱守恒的平常的相互作用加上宇稱不守恒的相互作用（例如 $\sigma \cdot r$ ）所引起的，那麼在 A 方向和 B 方向的散射幅度之比將是 $(1+F)/(1-F)$ ， F 是散射中兩種相互作用強度之比。因此實驗的結果要求 $F < 10^{-2}$ ，或 $F^2 < 10^{-4}$ 。

由於宇稱守恒的破壞，所有的系統都要有一個電偶極矩。偶極矩的大小是

$$\text{偶極矩} \sim eF \times (\text{系統的尺度}) \quad (1)$$

這種電偶極矩的出現將引起一些很有趣的結果。舉例來說，假使質子有一個電偶極矩 $\approx e \times (10^{-16}\text{cm})$ ，那麼氫原子 $2S$ 态的能量就將會由於相鄰的 $2P$ 态引起的微擾而變動大約 1Mc/sec 。這個結果和目前對 Lamb 移動所作的理論解釋是不一致的。在電子中子相互作用中可找到另一個例子。目前的實驗所允許的中子電偶極矩的最大限是 $\approx e \times (10^{-15}\text{cm})$ 。

最精確的對電偶極矩的測定是由 Purcell, Ramsey, Smith 所完成的。他們得出的（見 [6]，及 [7] 中引述的 Smith 等的工作）中子電偶極矩最大限是 $e \times (5 \times 10^{-20}\text{cm})$ 。這個數值使得 F^2 的最大限為 $F^2 < 3 \times 10^{-13}$ ，後一數值也最精確地証實着強相互作用和電磁相互作用中宇稱的守恒。可是我們將要看到，在弱相互作用中，即使有這樣高的精度也不足以給宇稱守恒提供實驗上的證明。這樣的證明所必需的精度是 $F^2 < 10^{-24}$ 。

β 蛻變中的宇稱守恒問題

乍看起來似乎大量的關於 β 蛻變的實驗可以給弱的 β 相互作用中宇稱的守恒提供證據。但是我們詳細研究了這個問題，發見事實並不如此。（見附錄。）首先，我們寫出了 5 種普通類型的耦合。然後我們又引

入了5种角动量守恒而宇称不守恒的耦合。这样就明显地看出来可以像平常一样把 β 蜕变区分为容许跃迁，第一禁戒等类。（核态宇称的混合对于这些选择定则将不会产生可以测量出的影响。这现象属于最后一节的讨论范围。）然后我们又研究了下列的一些现象：容许谱、唯一禁戒谱、带有容许形状的禁戒谱、 β -中微子关联、 $\beta-\gamma$ 关联。我们发现这些实验和 β 蜕变相互作用中的宇称守恒问题并不发生任何关系。这个结论的产生是由于在所有这些现象里都不存在宇称守恒相互作用同宇称不守恒相互作用之间的干扰项。换句话说，计算得到的结果总是正比于 $|C|^2$ 的项加上正比于 $|C'|^2$ 的项。这里 C 和 C' 分别是宇称守恒的普通相互作用（一共有5项）和宇称不守恒的相互作用（也有5项）的耦合常数。而且大家也早就知道^[1]，如果不去测量中微子的自旋，就无法从把 C 耦合与 C' 耦合区别开来（设中微子的质量为零）。因此，虽然今天关于 β 蜕变的知识几乎全部是从上述各现象的实验得来的，然而这些实验的结果却并不能确定 C' 型相互作用和普通相互作用的混合程度。

干扰项 CC' 不出现的原因实际上是很明显的。这种项只能以实验中测量的物理量所组成的赝标量的形式出现。例如，假使测量的是三个动量 p_1, p_2, p_3 ，那末 $CC'p_1 \cdot (p_2 \times p_3)$ 项就可能出现。又如果测量的是动量 p 和自旋 σ ，那末 $CC'p \cdot \sigma$ 项就可能出现。然而在所有上述的各个 β 蜕变现象中，都不能用实验中所测量的物理量组成这种赝标量。

可能的判断 β 蜕变中宇称是否守恒的实验

上面的讨论也给我们提示了一些实验，用这种实验可以觉察出 C 和 C' 之间可能存在的干扰，从而可以确定在 β 蜕变中宇称的守恒是否成立。一个比较简单可行的实验就是测量具有一定取向的原子核在 β 蜕变时放出的电子的角分布。如果 θ 是原子核的取向和电子的动量之间的交角，那末 θ 处和 $180^\circ - \theta$ 处的分布的不对称就将是 β 蜕变中宇称不守恒的无可置疑的证据。

说得更具体一些，我们可以考察一下任意一种有一定取向的原子核（例如 Co^{60} ）的容许 β 跃迁。这种 β 放射的角分布有如下形式（见附录）：

$$I(\theta) d\theta = (\text{常数}) (1 + a \cos \theta) \sin \theta d\theta \quad (2)$$

其中 a 正比于干扰项 CC' 。如果 $a \neq 0$ ，就可以肯定地证实 β 蜕变中宇称不守恒。 a 的数值只要把 $\theta < 90^\circ$ 和 $\theta > 90^\circ$ 的分布之间的不对称程度测量出来就可以得到；即：

$$a = 2 \left[\int_{0}^{\pi/2} I(\theta) d\theta - \int_{\pi/2}^{\pi} I(\theta) d\theta \right] / \int_{0}^{\pi} I(\theta) d\theta$$

值得注意的是在这实验里用来使原子核按一定方

向排列的磁场还能够使 $\theta < 90^\circ$ 的电子和 $\theta > 90^\circ$ 的电子自动地分开。因此这个实验可能是很容易作的。

乍一看来，在研究由一定取向的原子核的 β 蜕变产物放射出来的 γ 射线分布时，似乎也可以把这原子核的自旋和 γ 射线的动量 p_γ 组成赝标量。因此，似乎又多了一个可能用来检查宇称守恒的实验。不幸的是，原子核的能量有着确定的宇称，而电磁相互作用又是宇称守恒的。（任何 $F^2 < 3 \times 10^{-15}$ 的轻微的守称混合都不影响这里的论点。）所以 γ 射线也带有确定的宇称。于是观察到的几率函数就必定是 p_γ 的偶函数。这个性质消除了组成赝标量的可能性。因此不可能用这种实验来检查宇称是否守恒。

在 $\beta-\gamma-\gamma'$ 三重关联实验中，也可以通过十分类似但是复杂得多的推理证明对这三个动量的测量并不能提供任何关于 β 蜕变中宇称守恒问题的知识。

在 $\beta-\gamma$ 关联的实验中， γ 射线的偏振的性质也许是可以作为判断的依据的。为了更具体地说明这一点，让我们考察一下放射方向平行于 β 射线的 γ 射线的偏振状态。如果在 β 蜕变中宇称是守恒的，那末 γ 射线就是非偏振的。反之，如果在 β 蜕变中宇称不守恒，那末 γ 射线就一般是偏振的。然而这时候的偏振具有圆偏振性质，所以不容易用实验觉察出来。

（普通利用Compton效应、光电效应和光致蜕变来测量偏振的方法都不能觉察到圆偏振。因为圆偏振是以一个平行于传播方向的赝矢量来标记的，而使用这些观测技术所测得的动量不可能组成这样的一个赝矢量。）对于向其他方向传播的 γ 射线来说，宇称的不守恒将会产生椭圆偏振。这种效应就更难测量。

介子和超子蜕变中的宇称守恒问题

假使像 β 蜕变相互作用或介子和超子的蜕变相互作用这一类的弱相互作用并不宇称守恒，那末宇称的混合就将会通过二次过程在所有的相互作用中出现。为了说明这个效应，我们可以举 Λ^0 蜕变为例：

$$\Lambda^0 \rightarrow p + \pi^-.$$

在这个蜕变中，宇称不守恒的假设意味着 Λ^0 事实上同时在宇称相反的各态中存在。因此它具有一个电偶极矩，其大小是

$$\text{偶极矩} \sim eG^2 \times (\Lambda^0 \text{的尺度}) \quad (3)$$

G 是 Λ^0 蜕变相互作用的耦合强度。 $(G^2 \leq 10^{-12})$ 。所以 Λ^0 的电偶极矩是 $\leq e \times (10^{-25} \text{ cm})$ 。

显然质子也可能有一个差不多大小的电偶极矩。前面曾指出，这样一个小电偶极矩的存在是完全不与目前的实验资料相矛盾的。说明这一点的另一个办法就是把式(3)和式(1)相比较，得到

$$F \sim G^2.$$

由于包括 β 相互作用在内的弱相互作用都有一个特

征，就是耦合强度 $G^2 < 10^{-12}$ ，所以由于弱相互作用的宇称不守恒而产生的宇称混合的特征将是 $F^2 < 10^{-24}$ 。正如我們前面所討論的，这已超出了我們目前實驗知識的範圍。

如果弱相互作用可以破坏宇称守恒，那末宇称就将只能在强相互作用和电磁相互作用中获得定义和測定，正像奇异值(strangeness)一样。此外还有一件重要的事應該注意，就是一切系統的宇称值都伴随着奇异值的守恒而包含一个未定的因数，正如宇称值伴随着其他每个守恒定律而包含未定因数一样。一切奇异粒子的宇称都只能确定到因数 $(-1)^S$ 为止， S 是奇异值。所以 Λ° 的宇称值(相对于核子)只是一个定义問題。一旦下了定义，那末其他奇异粒子的宇称就都可以通过强相互作用而測出。

可能的判断介子及超子蜕变中宇称是否守恒的实验

要想灵敏而可靠地檢查弱相互作用中宇称是否守恒就必须对弱相互作用在左手系統和右手系統中是否有区别这一点作出判断。要进行这种判断，就不能不使宇称相反的态之間發生相互干扰。仅仅去觀察来源于一种“粒子”的两种宇称相反的蜕变产物是不能为宇称不守恒提供确鑿证据的。目前的 $\theta-\tau$ 難題恰好就处于这种情况。

前面說过，只有在所覈測的物理量可以形成如 $\mathbf{p}_1 \cdot (\mathbf{p}_2 \times \mathbf{p}_3)$ 之类的膺标量时，这种干扰项方才能出現。若是对 Λ° 的蜕变和它的产生過程同时进行覈測，那末的确能够提供这样一个可能的膺标量，因而也提供一个可能用来檢查 Λ° 蜕变相互作用中宇称是否守恒的实验。現在我們来看这样一个实验：

$$\pi^- + p \rightarrow \Lambda^\circ + \theta^\circ, \quad \Lambda^\circ \rightarrow p + \pi^- \quad (4)$$

設 \mathbf{p}_{in} 、 \mathbf{p}_Λ 和 \mathbf{p}_{out} 分別是入射 π 介子、 Λ° 和蜕变介子在實驗室系統中的動量。定义参数 R 为 \mathbf{p}_{out} 在 $\mathbf{p}_{in} \times \mathbf{p}_\Lambda$ 方向的投影。 R 值的範圍大致是由 -100 Mev/c 到 100 Mev/c。如果把右手系統矢积規則(我們所用的)改換成左手系統的規則，那末 R 的正負号就也要隨着改变。因此，我們只須要檢查 R 取正值与 R 取負值的几率是不是一样，就可以在實驗上判断出来 Λ° 的弱蜕变相互作用中宇称是否守恒。

为了使参数 R 的意义更清楚一些，可以把 \mathbf{p}_{out} ($\rightarrow \mathbf{p}'$) 轉換到 Λ° 的質量中心系統中去。新的矢量 \mathbf{p}' 的大小 ≈ 100 Mev/c 是一个常数。于是矢量 \mathbf{p}' 的頻率分布可以繪在一个球面上。取球面的 z 軸在 $\mathbf{p}_{in} \times \mathbf{p}_\Lambda$ 方向，则可證明下面的两个对称关系：

(a) 球繞 z 軸旋轉 180° 后，球面上的頻率分布保持不变。这个对称关系是产生 Λ° 的強烈反應中宇称保持不变的結果。它与弱相互作用的本性無关。

(b) 如果在 Λ° 的蜕变相互作用中宇称守恒，那末以 Λ° 的产生平面为反射面的反射轉換并不改变球面的頻率分布。

要想証明 (a)，只需要考慮一下这一事实，就是如果取 \mathbf{p}_{in} 、 \mathbf{p}_Λ 組成的产生平面为反射面进行一个反射轉換，那么产生 Λ° 的過程在这个轉換下是保持不变的。这个反射轉換其实是把坐标反演后再繞 z 軸(垂直于产生平面) 旋轉 180° 的結果。所以繞 z 軸旋轉 180° 后， Λ° 的極化状态不变，从而得到所說的对称关系。*

对称关系 (b) 可以直接由弱相互作用和强相互作用同样服从宇称守恒的假設得到。* 如果以产生平面为反射面进行一个反射轉換，那末整个過程必須保持不变。

R 的頻率分布正好是球面上的頻率分布在 Z 軸上的投影。所以 $+R$ 与 $-R$ 之間的不对称意味着 Λ° 蜕变不服从宇称守恒定律。然而若是 Λ° 的自旋还没有極化，那末即使 Λ° 蜕变中的宇称不守恒，这种不对称現象也是不会出現的。** 为了得到極化的 Λ° 粒子流，實驗中最好是采用适当的不向前傾的产生 Λ° 的角度和适当的入射能量。

上面的討論也可以适用于其他的奇异粒子，如果 1. 这粒子有一个不等于零的自旋；2. 它在蜕变后至少产生两个粒子，其中的一个粒子的自旋不等于零，或它在蜕变后产生三个或更多个粒子。因此上面的考慮也可以应用于 Σ^\pm 的蜕变，說不定还可以应用于 $K_{\mu 2}^\pm$ 、 $K_{\mu 3}^\pm$ 和 $K_{\pi 3}^\pm$ ($\equiv \tau^\pm$)。

在如下进行的

$$\pi^- + p \rightarrow \mu + \nu \quad (5)$$

$$\mu \rightarrow e + \nu + \nu \quad (6)$$

由靜止 π 介子开始的蜕变过程中，我們还可以測量 μ 介子動量和 μ 介子重心系統里的电子動量之間交角 θ 的分布几率。如果在 (5) 和 (6) 中宇称都不守

* 只有当 Λ° 是单一的粒子，并且在强相互作用下具有确定的宇称时(參看上一节的討論)，也就是说，只有当 Λ° 不像我們所曾設想的(見参考[9])那样有着两个宇称相反的簡并态 Λ_1° 和 Λ_2° 时，这个關於(a)的証明方才是正确的。[應該強調指出，若是在弱相互作用中宇称真的不守恒，那末(目前)我們就也根本沒有必要再去引入两个宇称相反的簡并态，使事情更复杂化起来。]而在另一方面，即使 Λ° 有两个宇称相反的簡并态 Λ_1° 和 Λ_2° ，(b)的說明仍然是成立的。总之，(a)的对称关系的不适用意味着質量上的宇称偶 Λ_1° 和 Λ_2° 的存在，其質量差小于它们的質譜線寬度。(b)的对称关系的不适用意味着在 Λ° 的蜕变中宇称不守恒。參看下頁脚注* 和作者們將發表的另一篇論文(Phys. Rev., 104, No. 3 —譯者)。

** 如果在蜕变产物的两个宇称之間的相角差是 90° ，那末干扰也可能很湊巧地消去。可是假如在蜕变過程中仍保持時間反向的不变性，那末这种情况就不会發生。

恒，那末 θ 和 $\pi - \theta$ 的分布一般是不同的。为了說明白这一点，可以首先考慮一下 μ 介子的自旋方向。倘若(5)不服从宇称守恒定律，那末 μ 介子一般应该是極化于它的运动方向的。所以在后面一个蜕变(6)中，关于 θ 的角分布問題已經十分类似于有一定取向的原子核的 β 射线角分布問題，后一問題我們曾在前面詳細地討論过。(也可以用与以上全然类似的方法来研究 $\Xi^- \rightarrow \Lambda^0 + \pi^-$ 和 $\Lambda^0 \rightarrow p + \pi^-$ 过程。)

凡 点 見

如果在超子蜕变中宇称不守恒，则蜕变产物應該具有混合的宇称。然而在某些特殊場合下^{*}，这并不影响 Adair^[10] 和 Treiman^[11] 的关于超子自旋与其蜕变产物的角分布之間关系的論点。

有人会問，物理学上的其他守恒定律在弱相互作用中是否也有可能無效。仔細研究了这个問題后，可以發見在弱相互作用中关于重粒子的数目、电荷、能量、动量的守恒定律全都仍然是有效的。而对于角动量守恒定律和宇称守恒定律就不能肯定地这样說。对于時間反向的不变性也是如此。乍看起來，似乎 π^\pm 寿命的相同和 μ^\pm 寿命的相同可以作为弱相互作用中电荷共轭不变的証据。可是更仔細地研究了这問題后，就会發見并不如此。事实上可以証明，一个荷电粒子通过弱相互作用（弱相互作用强度的最低次作用）發生蜕变的寿命与它的电荷共轭粒子的蜕变寿命相等这件事，是在無反演 Lorentz 变換（即空間時間都不反演的 Lorentz 变換）下的不变性的直接結果。因此对于弱相互作用的电荷共轭不变性目前还没有實驗上的証据。在这篇文章里討論的只是宇称不守恒問題。

人們平常在接受宇称守恒定律时，并不去过問它的可能的適用範圍。事實上也並沒有先天的理由为什么不能違背这个定律。大家知道，这个定律的不適用意味着左右之間存在着不对称。上面我們已經說到了一些可能用来檢驗这种不对称的實驗，这些實驗能够檢查出来目前的一些基本粒子在左手系統和右手系統中是否有不对称的行为。如果真的發現了这种不对称，那末我們又要問，是否相应地还存在着另一类表現相反不对称的基本粒子，从而在更广的意义上仍保持着总的左右对称。如果是这样，我們就要指出必定有两种質子 p_R 和 p_L 存在，一种是右手系統的質子，一种是左手系統的質子。再者，目前實驗室中的質子必須绝大部分都屬於两者之中的一种，否则就不可能出現上面所推測的不对称現象，也不可能出現早已被人們觀察到的質子的 Fermi—Dirac 統計性質。这就是說，它們之間的自由振动周期必定大于宇宙的年齡。因此两者都可以看作是稳定的粒子。而且 p_R

的个数和 p_L 的个数必定分別地守恒。然而它們之間的相互作用却不一定是很弱的。例如， p_R 和 p_L 可以和同一个电磁場起作用，也或許可以和同一个 π 介子場起作用。而且它們可以分別在偶的形成中产生，从而提供出各种有趣的觀測上的可能性。

所以根据上述的推測，我們預料可以看到的左右不对称性将不是起因于帶有根本性的在反演中并不保持不变的性質，而是因为宇宙中存在着区域性的一种粒子数量上大大超过另一种粒子（譬如 p_R 超过 p_L ）的現象。这情况和正質子数量大大超过反質子数量的情况相似。这方面的推測極有兴趣，但已远远超出了本文的範圍。

作者感謝 M. Goldhaber, J. R. Oppenheimer, J. Steinberger 和吳劍雄同作者进行了有兴趣的討論并提出了有价值的意見。作者也感謝 R. Oehme 寄来一封很有兴趣的信。

附 彙

如果在 β 蜕变中宇称不守恒，那末最具普遍性的哈密頓式可写成

$$\begin{aligned} H_{int} = & (\psi_\rho^+ \gamma_4 \psi_n) (C_S \psi_e^+ \gamma_4 \psi_\nu + C' S \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_5 \psi_\nu) + \\ & + (\psi_\rho^+ \gamma_4 \gamma_\mu \psi_n) (C_V \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_\mu \psi_\nu + C' V \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_\mu \gamma_5 \psi_\nu) + \\ & + 1/2 (\psi_\rho^+ \gamma_4 \sigma_{\lambda\mu} \psi_n) (C_T \psi_e^+ \gamma_4 \sigma_{\lambda\mu} \psi_\nu + C' T \psi_e^+ \gamma_4 \sigma_{\lambda\mu} \gamma_5 \psi_\nu) + \\ & + (\psi_\rho^+ \gamma_4 \gamma_\mu \gamma_5 \psi_n) (-C_A \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_\mu \gamma_5 \psi_\nu - C'_A \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_\mu \psi_\nu) + \\ & + (\psi_\rho^+ \gamma_4 \gamma_5 \psi_n) (C_P \psi_e^+ \gamma_4 \gamma_5 \psi_\nu + C' P \psi_e^+ \gamma_4 \psi_\nu), \quad (A.1) \end{aligned}$$

其中 $\sigma_{\lambda\mu} = -1/2 i (\gamma_\lambda \gamma_\mu - \gamma_\mu \gamma_\lambda)$, $\gamma_5 = \gamma_1 \gamma_2 \gamma_3 \gamma_4$ 。如果在 β 蜕变中保持時間反向不变性，那末 10 个常数 C 和 C' 将都会是实数。然而下面我們將不作这种假設。

采用这个相互作用后，可以和平常完全一样地进行計算。例如，可以得到容許躍迁過程中电子的能量和角度分布如下：

$$N(W, \theta) dW \sin \theta d\theta = \frac{\xi}{4\pi^3} F(Z, W) p W (W_0 - W)^2 \times \\ \times (1 + \frac{ap}{W} \cos \theta + \frac{b}{W}) dW \sin \theta d\theta \quad (A.2)$$

其中

$$\xi = (|C_S|^2 + |C_V|^2 + |C'_S|^2 + |C'_V|^2) |M_F|^2 + \\ + (|C_T|^2 + |C_A|^2 + |C'_T|^2 + |C'_A|^2) |M_{G.T.}|^2, \quad (A.3)$$

$$ap = 1/2 (|C_T| - |C_A| + |C'_T| - |C'_A|) |M_F|^2 - \\ - (|C_S|^2 - |C_V|^2 + |C'_S|^2 - |C'_V|^2) |M_{G.T.}|^2, \quad (A.4)$$

$$b = \gamma [(C_S^* C_V + C_S C_V^*) + (C'_S^* C_V + C'_S C_V^*)] |M_F|^2 + \\ + \gamma [(C_T^* C_A + C_A^* C_T) + (C'_T^* C_A + C'_A^* C_T)] |M_{G.T.}|^2 \quad (A.5)$$

* 宇称相反的 Λ_1^0 和 Λ_2^0 的存在，可能影响这种关系。这情况类似于前頁脚注*中所討論的对称关系(a)失效的情况。見作者們的另一篇將發表的文章 (Phys. Rev., 104, No. 3 —譯者)。

上式中所有未加說明的符号都是标准符号（例如見參考[12]）。

上式中并不包含相互作用里面宇称守恒部分和宇称不守恒部分之間的任何干扰項。事实上这个公式可以直接由普通公式中的 $|C_S|^2$ 换成 $|C_S|^2 + |C'_S|^2$, $C_S C_V^*$ 换成 $C_S C_V^* + C'_S C' V^*$ ……而得到。前文會說过，除非遇到所測量的物理量可以組成膺标量的場合，这个規則一般都成立。

如果可以組成一个膺标量，例如在有一定取向的原子核發生 β 蛻變的場合，那末干扰項就会像在公式(2)中那样出現。对应于一个平常的容許躍遷 $J \rightarrow J-1$ (宇称不变)， a 的值是

$$a = \beta \langle J_z \rangle / J,$$

$$\rho = R_e [C_T C_{T^*} - C_A C_{A^*} + i \frac{Z e^2}{\hbar c p} (C_A C_{T^*} + C_A C_{T^*})] \\ \times |M_{G.T.}|^2 \frac{v_e}{c} \frac{2}{\xi + (\xi b/W)}, \quad (A.6)$$

其中 $M_{G.T.}$, ξ , b 的定义見 (A.3)–(A.5), v_e 是电子的速度， $\langle J_z \rangle$ 是初态原子核的自旋分量的平均值。

对应于容許躍遷 $J \rightarrow J+1$ (宇称不变)， a 是

$$a = -\beta \langle J_z \rangle / (J+1). \quad (A.7)$$

在上面的計算中已包括了庫倫場的效应。

〔吳之譯自美国物理学評論 (Physical Review, 104, 254, 1956)〕

参考文献

- [1] Whitehead, Stork, Perkins, Peterson, Birge, Bull. Am. Phys. Soc. Ser. II, 1, 184 (1956); Barkas, Heckman, Smith, Bull. Am. Phys. Soc. Ser. II, 1, 184 (1956).
- [2] Harris, Orear, Taylor, Phys. Rev., 100, 932 (1955); V. Fltch, K. Motley, Phys. Rev., 101, 496 (1956); Alvarez, Crawford, Good, Stevenson, Phys. Rev.; 101, 503 (1956).
- [3] R. Dalitz, Phil. Mag., 44, 1068 (1953); E. Fabri, Nuovo cimento 11, 479 (1954); Orear, Harris, Taylor, Phys. Rev., 102, 1676 (1956).
- [4] Report of the Sixth Annual Rochester Conference on High Energy Physics (Interscience Publishers, Inc., New York).
- [5] Chamberlain, Segrè, Tripp, Ypsilantis, Phys. Rev., 93, 1430 (1954).
- [6] E. M. Purcell, N. F. Ramsey, Phys. Rev., 78, 807 (1950).
- [7] N. F. Ramsey, Molecular Beams (Oxford University Press, London, 1956).
- [8] C. N. Yang (楊振寧), J. Tiomno, Phys. Rev., 79, 495 (1950).
- [9] T. D. Lee (李政道), C. N. Yang (楊振寧), Phys. Rev., 102, 290 (1956).
- [10] R. K. Adair, Phys. Rev., 100, 1540 (1955).
- [11] S. B. Treiman, Phys. Rev., 101, 1216 (1956).
- [12] M. E. Rose, Beta- and Gamma-Ray Spectroscopy (Interscience Publishers, Inc., New York, 1955), 271-291 頁.

細胞質遺傳

赵保国

(武汉大学)

自从 1909 年 Correns 和 Baur 对叶綠体遺傳的研究以来，在很长的时间中，染色体遺傳与細胞質遺傳的研究之間是没有联系的，并且細胞質遺傳的研究显然处于不重要的地位。这主要是由于遺傳学家們对細胞質决定遺傳性的普遍性，以及細胞質与核在决定遺傳性中相互依賴的关系，缺乏正确的認識。后来的研究証明，細胞質具有自主的遺傳性質；除高等植物以外，在許多种类的生物中都發現了細胞質遺傳現象，并且在許多研究得深入的实例中，显示出在决定遺傳性中細胞質与核的相互依賴的关系。細胞質不但可以影响生物遺傳性的表現，并且可以改良核的遺傳性。因为有了这些重要的發現，所以細胞質遺傳的研究受到广泛的重視。茲将作者認為重要的有关細胞質决定遺傳性的事实作简单的介紹，以說明細胞質在决定遺傳性中的作用。

建立細胞質遺傳事實的方法

在有性繁殖的生物中，雌雄配子結合产生合子。用同样的材料，正交与反交所得合子的核的遺傳組成是相同的，但細胞質可能不同。由正交与反交所得后代的遺傳性相同时，这个遺傳性被認為是由染色体决定的。如果正交与反交所得到的后代的遺傳不相同，这遺傳性上的差异被認為是由于合子細胞質的不同产生的。这現象名为細胞質遺傳。以相同的核与不同的細胞質的組合产生不同的遺傳性是察知細胞質影响遺傳性的方法。但是應該指明，正交与反交所产生的后代的遺傳性相同时，不足以証明細胞質不参加遺傳性的决定。这种結果可能是由于相同的核与相同的細胞質的組合产生的，也可能是由于相同的核与反应規範 (reaction norm) 有重疊現象的不同細胞質的組合产生的。相反的，有許多实例指出生物的遺傳性决定于