

BÖLÜM IX

ELEKTRON SPİNİ

IX.1 GİRİŞ

Elektron spininin varlığı atomik yapıdaki ince yapı ile öne sürülmüştür. Ve spin elektronun konum ve momentumu ile ifade edilemez.

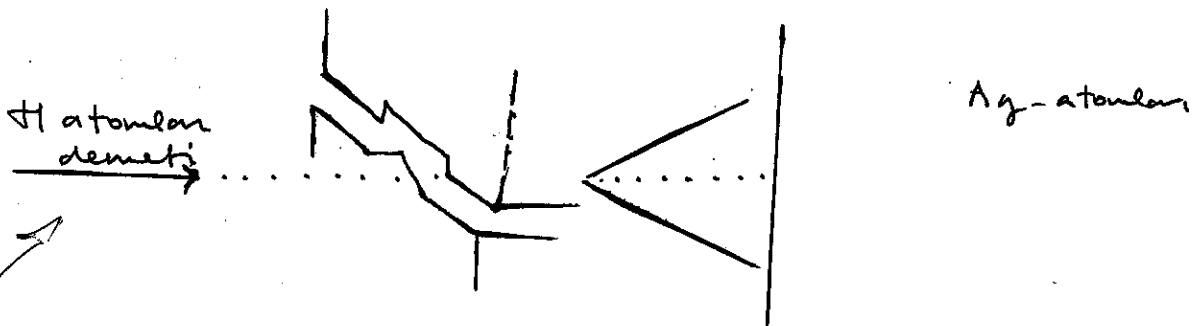
Elektron $\left\{ \begin{array}{l} \text{dönme} \\ + \\ \text{öteleme} \end{array} \right.$ serbestlik derecesine sahip fiziksel obje

$\Rightarrow$ spin $\rightarrow$ dönme serbestlik derecesine karşılık gelir.

$\therefore$ Elektron elementer bir rotatör'dür.

Elektron spin $\rightarrow 1/2$.

○ Stern - Gerlach Deneyi (elektron-spin hipotezi)



Bölüm 6'daki H-atomu modeli böyle bir olayı açıklayamaz.

En düşük enerjili H-atomları topluluğu

$$W = \frac{1}{R(n=1)}$$

BS K

durum içerisindedir.

taban durumu.

$\mathcal{R}(n=1)$ tek boyutlu bir uzaydır. Önceki modele göre, deneyde olduğu gibi, bu demeti iki alt topluluğa ayırmak mümkün değildir. İki alt topluluğa deneysel ayırılma $\mathcal{R}(n=1)$ yerine, en az iki boyutlu bir uzayın ayrımını gerektirir. Ayrılmış demetler topluluğunun saf durumlar içinal alırsak, tam olarak iki boyutlu bir uzayımız vardır.

Demetin ayrılması magnetik alana meydana geldiğinden, S-G deneyi ile varlığı gözlenen yeni gözlenebilir magnetik moment ile ilişkili olmadır. Bu ise dönen yükler ile ilişkili olduğundan, bu yeni gözlenebilirlik açısal mom. olduğu düşünülür.

2. İNCE TAPTI - NİTEL İNCELEMELER

S-G deneyinde demetin ayrımına neden olan açısal mom., $L_i = \epsilon_{ijk} Q_j P_k$ yörüngesel açısal mom.'u olamaz, çünkü bu H-atomunun taban durumunda sıfırdır. Dahası $l=0,1,\dots$ olduğundan yörüngesel açısal mom. cebirinin hiç bir 2-boyutlu uzay yoktur. Spin açısal mom. cebirinin 2-boyutlu temsil uzayı $\mathcal{R}^{j=1/2}$ 'dir. ; bu ters helisiteli durumların iki tek boyutlu uzayını içerir. Bu iki boyutlu uzay $\mathcal{R}^S$ ile gösterilir.

$$\mathcal{R}^S = \mathcal{R}^{j=1/2} \xrightarrow{\quad} \mathcal{R}_{j_3=-1/2}^{j=1/2} \oplus \mathcal{R}_{j_3=1/2}^{j=1/2}$$

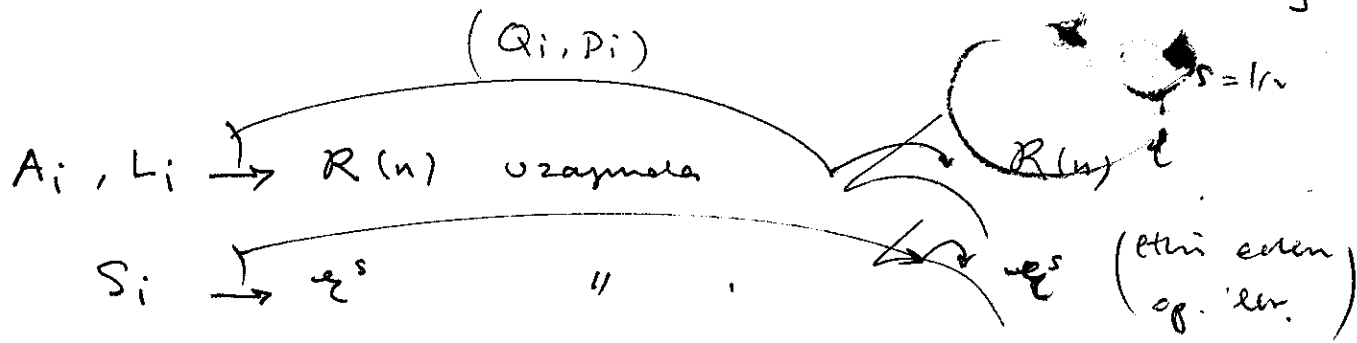
$\mathcal{E}(SO(2)/S_2)$

Buna göre elektron elementer bir rotatördür ve H atomundaki elektron yörüngede dönen elektron ve bu elementer rotatörün fiziksel sistemlerinin bir birleşimidir. Bu durumların uzayına $\mathcal{R}^S$ diyoruz. O zaman, H-atomunun en düşük enerjisinin fiziksel durumlarının uzayı

$$\mathcal{R}(n=1) = \mathcal{R}(n=1) \otimes \mathcal{R}^S$$

dur ve genelde H-atomunun n-uzayı

$$\text{BS K } \mathcal{R}(n) = \mathcal{R}(n) \otimes \mathcal{R}^S \text{ ile verilir.}$$



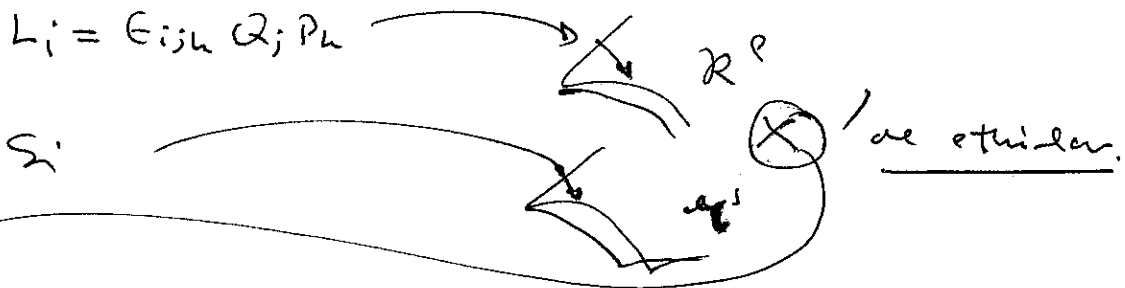
Bu önerinin deneye uyduğunu kontrol etmek için, $R(n)$ uzayını toplam açısal mom. 'a göre inceleyelim.

$$R(n) \xrightarrow{\mathcal{U}(SO(3)_{L_i})} \left(\sum_{l=0}^{n-1} \oplus R^l \right) \otimes q^s = \sum_{l=0}^{n-1} \oplus (R^l \otimes q^s)$$

$R(n)$

(2 uzayna q^s tarafınan jener. edilen op. etki altında invariyant.)

$R^l \otimes q^s$: açısal mom. 'ları l ve $s=1/2$ dan ileri elementer rotatörün bileşiminin fiziksel durumlarının uzayı.



Birleştirilmiş elementer rotatörlerin toplam açısal mom. 'u

$$J_i = L_i \otimes I + I \otimes S_i$$

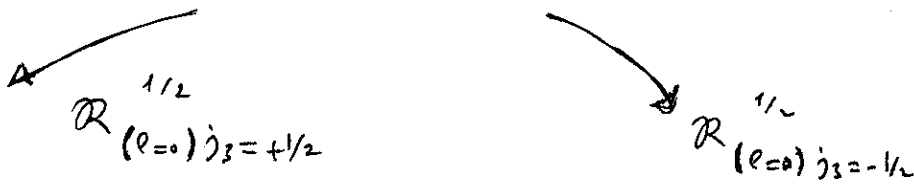
$$R^l \otimes q^s = \begin{cases} R^{j=1/2} & l=0 \\ R^{j=l+1/2} \oplus R^{j=l-1/2} & \text{diğer.} \end{cases} \quad (V.2.3)$$

R^l ya da $R^l \otimes q^s$ 'lerin fiziksel durumları uzayları olup olmadığının durumları hazırlanabilirliğine bağlıdır.

$$\mathcal{R}(n) = \mathcal{R}_{(l=0)}^{1/2} \oplus \left(\mathcal{R}_{(l=1)}^{1/2} \oplus \mathcal{R}_{(l=1)}^{3/2} \right) \oplus \left(\mathcal{R}_{(l=2)}^{3/2} \oplus \mathcal{R}_{(l=2)}^{5/2} \right) \\ \oplus \dots \oplus \left(\mathcal{R}_{(l=n-1)}^{n-3/2} \oplus \mathcal{R}_{(l=n-1)}^{n-1/2} \right)$$

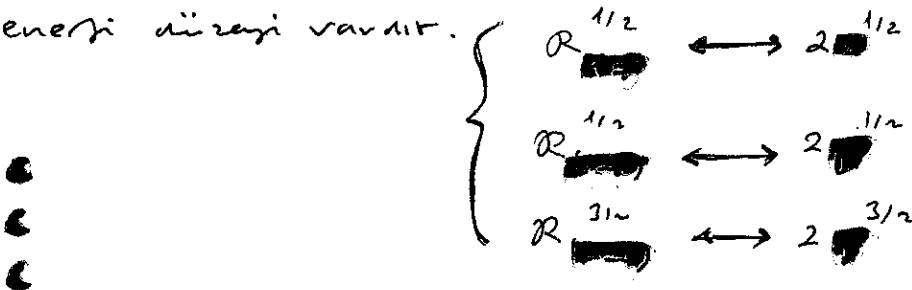
Örnek için: $\mathcal{R}(n=1) = \mathcal{R}_{(l=0)}^{1/2}$ ve bu iki boyutlu uzaya karşı

gelen bir enerji düzeyi vardır. Bunun 2-boyutlu oluşu S-G deneyinde demetin iki alt topluluğa ayrışmasını açıklamamıza izin verir.



Örnek için: $\mathcal{R}(n=2) = \mathcal{R}_{(l=0)}^{1/2} \oplus \mathcal{R}_{(l=1)}^{1/2} \oplus \mathcal{R}_{(l=1)}^{3/2}$

Üç enerji düzeyi vardır.



Bu sonuçlar deneysel verileri destekler.

Her enerji düzeyine toplam açısal mom.'un bir özdevrimi karşı gelir; $\vec{J}^2$ 'nin öz uzayları, J_z 'nin de öz uzaylarıdır ve $\mathcal{R}(n)$ dir. Ampirik ölçülere elde edilen bu sonuç, $\mathcal{R}(n)$ ve teorik olarak genel birinci tartışılardan elde edilir.

H-atomun için $\mathcal{R}$ uzayını $\mathcal{R}^{orb}$ ile gösterelim :

$$\mathcal{R}^{orb} = \sum_{n=1}^{\infty} \oplus \mathcal{R}(n)$$

H operatörü spin gözönüne alındığında toplam enerji op.'ü değişir. :

$$H_0 = \frac{\vec{p}^2}{2} - \frac{\alpha}{Q} \left(+V(a) \right) \quad \text{Hidrojen at. (ya da alkali atomlar)}$$

Spini hesaba katan incelemede H atomunun fiziksel durumlarının uzay,

$$\mathcal{R} = \mathcal{R}^{orb} \otimes \mathcal{R}^S = \left(\left(\sum_{n=1}^{\infty} \oplus \mathcal{R}(n) \right) \otimes \mathcal{R}^S \right) = \sum_{n=1}^{\infty} \oplus \mathcal{R}(n)$$

$$\mathcal{R}(n) = \mathcal{R}(n) \otimes \mathcal{R}^S$$

Bu tanım spinsiz bir H atomu ve elementer rotatörün bileşimidir. Bu uzaydaki bir baz sist.'i şöylece

$$|nlm\rangle = \otimes |S=1/2, S_3\rangle$$

$$n=1,2,3,\dots; \ell=0,1,2,\dots,n-1; m=-\ell,\dots,+\ell$$

$\mathcal{R}^{orb}$ için bir baz sist.'i ve $|S=1/2, S_3\rangle$ ($S_3 = -\frac{1}{2}, +\frac{1}{2}$) ile $\mathcal{R}^S = \mathcal{R}^{1/2}$ için bir baz sist.'i oluşturur.

Temel postüla (IV) 'e göre $\mathcal{R}$ deni her gözlenebilir, A,

$$A = \sum_i A_{(i)}^{orb} \otimes A_{(i)}^{spin}$$

örn:

$$\vec{L}_i = L_i^{orb} \otimes I^{sp} = (\epsilon_{ijk} Q_j P_k) \otimes I^{spin} = L_i \otimes I$$

$$= (\epsilon_{ijk} Q_j P_k) \otimes I$$

$$\vec{J}_i = \vec{L}_i + \vec{S}_i$$

$$\vec{S}_i = I^{orb} \otimes \vec{S}_i^{spin} = I \otimes \vec{S}_i \quad \Rightarrow \quad \vec{J}_i = L_i \otimes I + I \otimes S_i$$

BS-K

$H_0 \otimes I$, enerji spektrumuna çok iyi bir yaklaşım olduğundan, enerji op.'ünü

$$H = H_0 + H_1 \quad (H_0 = H_0 \otimes I)$$

olarak yazarsınız. burada H_1 $H = H^{(0)} \otimes \mathbb{I}^S$ H_0 ile bağlantı enerjisi kotunun wütlü.

○ $H_1 \rightarrow H_1 \otimes I$ şeklinde olamaz (olabilir aynı l'li enerji düzeyleri arasında bir etkileşim yapıyı göstermemektedir).

⊗ çünkü $H_1^{orb} \rightarrow H_0^{orb}$ elemebilir, ve sonuç $H = (H_0 + H_1) \otimes I$ sadece enerji düzeylerinde bir kaymaya götürülebilir.

$H_1 \rightarrow I \otimes H_1$ şeklinde de değildir, çünkü $\mathbb{I}^S$ çok geniş 2 boyutlu bir uzaydır: $\mathbb{I}^S$ dedi ki her op. dört I, S_1, S_2, S_3 op. lerini bir eksen seçimini de de yapabiliriz, böylece H_1

$$H_1 = \alpha^0 I + \sum_1^3 \alpha^i S_i \quad (\alpha^i \neq 0)$$

○ İlk terim, bir tür enerji düzeylerinin toptan bir kaymasına götürür. 2. terim ve sonuç olarak H 'nin komutları, J_k ile de bir değişim, çünkü

$$[J_i, S_j] = i \epsilon_{ijk} S_k$$

$$[S_i, S_j] = i \epsilon_{ijk} S_k$$

⊙ H_1 ve sonuç olarak $H = H_0 + H_1$ dönmelere göre invariant değildir. ($[H, J_i] = 0$ 'ın altında.)

Böylece H_1 'nin en genel mümkün şekli,

$$H_1 = A \otimes I + \sum_{i=1}^3 B_i \otimes S_i$$

dur; burada A ve B_i , $H^{(0)}$ içinde operatörlerdir yani Q_i, P_i op.'lerinin fonksiyonlarıdır. A skaler op. ve B_i L_i 'ye göre bir vektör op.'ün bileşenleridir. İlki şu olgudan çıkar: $\mathcal{H}^S = \mathcal{R}^{11}$ dedi her op. I, S_i op.'lerinin bir birleşimi olarak yazılabilir. İkinci, $[H_1, J_i] = 0$ olduğu gerçeğinden çıkar; burada $[H, J_i] = 0$ $H = H_0 + H_1$ ve $[H_0, L_i] = 0$ 'ın sonucu'dur.

○ Bunu görmek için

$$\begin{aligned} \sum_{k=1}^3 [B_k \otimes S_k, J_i] &= [B_k, L_i] \otimes S_k + B_k \otimes [S_k, J_i] \\ &= [B_k, L_i] \otimes S_k + i \epsilon_{kij} B_k \otimes S_j \end{aligned}$$

'yi hesaplayalım: $[B_k, L_i] = i \epsilon_{kij} B_j$ ise anı yazalım (yani B_k, L_i 'ye göre bir vektör op. olduğuna)

$$[H_1, L_i] \neq 0$$

○

olduğundan $|n, l, m\rangle \otimes |S, S_3\rangle$ baz vektörleri, H_1 'nin örnektörleri olamaz. Fiziksel olarak, hazırlanabilir durumların daima enerji özdeğerleri ya da enerji özdeğerlerinin karışımı olduğu görülmüştür. Bu nedenle, H enerji op.'ünün bir örnektörleri kullanmalıyız. $[H, J_i] = 0$ nedeni ile toplam açısal mom. op.'leri J^2, J_3 'ün örnektörleri H 'nin örnektörleri olabilir.

Bu nedenle, yeni baz vektörlerini kurmada

$$|n, l, S=\frac{1}{2}, j, j_3\rangle = \sum_{l_3, S_3} |n, l, l_3\rangle \otimes |S=\frac{1}{2}, S_3\rangle \langle l, l_3, S=\frac{1}{2}, S_3 | j, j_3 \rangle$$

BSK alır. Burada ← Clebsch-Gordan katsayıları.

Bu bazı vektörleri,

$$H_0, \vec{L}^2, \vec{S}^2, \vec{J}^2, J_3$$

CSCO 'nın örnektörleri'dir. $\vec{S}^2$, kütle $\mathcal{H}$ 'ün $\vec{S}^2$ üzerinde $\frac{1}{2}(\frac{1}{2}+1)$ olduğundan, bu örnektörleri ve CSCO olarak

$$H_0, \vec{L}^2, \vec{J}^2, J_3$$

alırız. ; Yukarıki bazı vektörleri bunların örnektörleri'dir. Eğer bu bazı vektörleri $\mathcal{H}$ 'nin örnektörleri değilse, $\mathcal{H}$ 'nin örnektörleri ^{bu örnektörleri} bunlardan pertürbasyon teorisi hesapları ile bulunur. Göreceli olarak

$$H, \vec{L}^2, \vec{J}^2, J_3 \oplus \mathcal{H}$$

bu CSCO 'dan ve bunların örnektörleri

$$|E \ell j j_3\rangle$$

diyelim. Bununla $\oplus$ anlamı fark

$$H_0 |E \ell j j_3\rangle = E_n^0 |E \ell j j_3\rangle \quad \hat{L}_n^0 = -\vec{a}^2 / 2m^2$$

$$H |E \ell j j_3\rangle = E |E \ell j j_3\rangle \quad E_n \text{ bulunabilir.}$$

Bu ilmi bu haric ortak kuantum sayılarına sahiptir ve $H-H_0$ pertürbasyon $\ell j j_3$ kuantum sayılarını etkilemez. Bu nedenle $\oplus$ dönüşümünden sonra ek kuantum sayıları ilmi olarak ve pertürbasyon tek kuantum sayıları ile yapılır. $\oplus$ 'nin CSCO olduğunu göstermek için

$$[H, \vec{L}^2] = 0$$

yeterlidir. Bunun doğrulanması parite ve $\mathcal{H}$ üzerinde yeni bir vektörle elde edilir:

$$[H, U_P] = 0 \quad \text{ya da} \quad U_P H U_P^{-1} = H \quad (\#)$$

$\int$ H 'nin parite değişimliliği olarak da adlandırılır. Spin uzayında U_P

$$U_P |S = \frac{1}{2} S_3\rangle = \pi_S |S = \frac{1}{2} S_3\rangle$$

ile verilen π_S burada $|\pi_S| = 1$ 'dir.

$$U_P J_i U_P^{-1} = J_i \quad \text{v.4.3}$$

$$\pi(jj_3) = (-1)^j \gamma \quad \text{v.4.21} \quad \text{ve} \quad U_P |jj_3\rangle = \pi(jj_3) |jj_3\rangle \quad \text{v.4.20}$$

orbital açısal mom. için $j = l$ alınırsa

$$U_P |\zeta l l_3\rangle = (-1)^l \gamma_{\text{orb}} |\zeta l l_3\rangle$$

↑
orb. kuantum sayı.

$$[U_P, \text{ve } \zeta \text{ 'nın op.'ü}, U_P] = 0 \quad \text{yani} \quad \gamma = \gamma \quad \text{ya da} \quad \zeta = E$$

$$U_P (|\zeta l l_3\rangle \otimes |S = \frac{1}{2} S_3\rangle) = (-1)^l \gamma |\zeta l l_3\rangle \otimes |S = \frac{1}{2} S_3\rangle$$

$\gamma = \gamma_{\text{orb}} \pi_S$ (*) bağıntısından.

$$U_P |\zeta l j j_3\rangle = (-1)^l \gamma |\zeta l j j_3\rangle \text{ olur.}$$

Sonuç olarak, $\tilde{H}$ 'nin özdeğeri U_P 'nin özdeğeri ile eşittir, ve (*) bağıntısı l kuantum sayı parite kuantum sayı olarak görülmektedir.

Böylece (+) bağıntı gereği ile $\zeta = E$ 'dir. $E, l, j j_3$ ler dikkate alınarak.

BS K kanonik: $H, \tilde{L}, \tilde{J}, J_3$ CSCO 'dur. $\equiv H, U_P, \tilde{J}, J_3$ e eşdeğer.

ÖR. 3. İNCE YAPILI ÇERÇEVESİZ

H deli ince yapıya katılır,

(i) Elektronun manyetik mom.'i ve elektronun duran çerçevedeki manyetik alan (proton yükünün hareketi ile bu çerçevede görülen) arasındaki etkileşme

(ii) Elektronun hızı ile kütle enerjisi değişiminden kaynaklanan

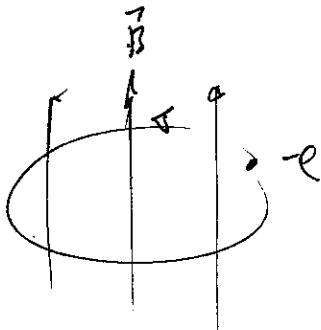
3. a. Klasik fizikte dönen bir parçacığın manyetik momenti.

○

$\vec{B}$ manyetik alanında $\vec{m}$ manyetik mom.'li bir dipolün enerjisi

$$E_I^{(m)} = -\vec{m} \cdot \vec{B}$$

$\vec{B}$ elektronun duran çerçevesindeki manyetik alan.
elektronun manyetik mom.'i



m_e kütleli, $-e$ yüklü $\vec{x}$ konumunda $\vec{v}$ hızı ile hareket eden bir nokta yükünün manyetik mom.'i (dipol)

○

$$\vec{m}^{orb} = \frac{1}{2e} (-e) \vec{x} \times \vec{v} = -\frac{1}{2m_e c} e \vec{L}$$

(dönen yüklü parçacığın manyetik mom.'i ve spini arasındaki ilişki bu sonuçtan $g_s \approx 2$ çaprazı kadar farklıdır.)

Klasik bir spinli parçacık, iki farklı dinamik değişkeni ($\vec{p}$ ve $\vec{s}$) bir fiziksel sistemdir. $\vec{x}$ konum ve, $\vec{j}$

$$\vec{j} = \vec{L} + \vec{s} = \vec{x} \times \vec{p} + \vec{s}$$

Bu klasik parçacığın "intrinsic" özellikleri $-e$ yükü ve intrinsic manyetik mom $\vec{m}$ 'ye sahip olmaları vasıtasıyla.

Bir dış $\vec{F}$ kuvveti verilmezse, bir $\vec{T}$ torlu etki eden ($\vec{F}$ Lorentz kuvveti olabilir) ve

$$\vec{T} = \vec{m} \times \vec{B}$$

olabilir. O zaman hareket denklemleri

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F}$$

$$\frac{d\vec{j}}{dt} = \frac{d\vec{L}}{dt} + \frac{d\vec{S}}{dt} = \vec{T}_{\text{tot}}, \text{ burada } \vec{T}_{\text{tot}} = \vec{r} \times \vec{F} + \vec{T}$$

$$\vec{r} \times \vec{F} = \vec{r} \times \frac{d\vec{p}}{dt}$$

$$\frac{d\vec{S}}{dt} + \vec{v} \times \vec{p} = \vec{T}$$

$$\Rightarrow \frac{d\vec{S}}{dt} = \vec{T}$$

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{v} \times \vec{p} + \vec{r} \times \vec{F}$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{r} \times \vec{F}$$

$$\frac{d\vec{S}}{dt} + \frac{d\vec{r}}{dt} \times \vec{p} + \vec{r} \times \frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{r} \times \vec{F} + \vec{T}$$

$$\vec{v} \times \vec{p}$$

⊗ Eğer $\vec{p} \parallel \vec{v} \Rightarrow$ spin ve yörüngesel hareket eşitlenir (non-relativistik mekanik $\vec{p} = m\vec{v}$ dir)

$$\frac{d\vec{S}}{dt} = \vec{m} \times \vec{B} = \vec{T}$$

⊙ "Intrinsic" magnetik mom.'i olmayan $\vec{m} = \vec{0}$ bir parçacığa sahip oldu. $\vec{g}$ ümüzü düşünelim; sonuç olarak $\vec{T} = \vec{0}$, yani $\vec{T}$ parçacığa sahip olduğu intrinsic momente etki eden torlu olarak yorumlanır. Ancak,

$\vec{v} \times \vec{p} \neq 0$ olduğumu varsayalım; yani $\vec{p} = m\vec{v}$ ya da spinli parçacıklar için $\vec{p} = m\vec{v} / (1 - v^2/c^2)^{1/2}$ relativistik vaj-tumu olmanı. O zaman ⊗ 'den,

$$\frac{d\vec{S}}{dt} = -\vec{v} \times \vec{p} \quad \vec{m} = \vec{0} \text{ iken}$$

Parçacığın dışta bir $\vec{B}$ alanında hareket ettiğini varsayalım

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = -\frac{e}{c} \vec{v} \times \vec{B} \quad (\text{L.K.})$$

Sonuç:

$$\frac{1}{2} \frac{d}{dt} (\vec{p}^2) = \vec{p} \cdot \frac{d\vec{p}}{dt} = -\frac{e}{c} \vec{p} \cdot (\vec{v} \times \vec{B})$$

$$\frac{d\vec{B}}{dt} = 0 \quad (\vec{B} = \vec{B}(t) \text{ vektörler}) \text{ ise}$$

$$\frac{d\vec{S}}{dt} = -\vec{v} \times \vec{p} \Rightarrow \frac{e}{c} \frac{d}{dt} (\vec{S} \cdot \vec{B}) = \frac{e}{c} \frac{d\vec{S}}{dt} \cdot \vec{B} = -\frac{e}{c} (\vec{v} \times \vec{p}) \cdot \vec{B} \\ = \frac{e}{c} (\vec{p} \times \vec{v}) \cdot \vec{B} = \frac{e}{c} \vec{p} \cdot (\vec{v} \times \vec{B})$$

○ Son iki denklemini toplarsak,

$$\frac{1}{2} \vec{p}^2 + \frac{e}{c} \vec{S} \cdot \vec{B} = \text{sbt.}$$

Parçacığın sbt. bir hıtları varsa ve $\vec{\mu} = -\frac{e}{m_e c} \vec{S}$ tanımlarsak

$$\frac{\vec{p}^2}{2m_e} - \vec{\mu} \cdot \vec{B} = \text{sbt.}$$

○ Yazarı. $\Rightarrow$ Hareket sbt'i $\equiv K.E + (-\vec{\mu} \cdot \vec{B})$.

Eğer elektron -e yükü ve "intrinik" manyetik. mom.'i oluyorsa kuantum mekaniğin bir parçası ise

$$\vec{\mu} = -\frac{e}{m_e c} \vec{S} \text{ 'ye benzer olarak manyetik mom. op.'i}$$

$$\vec{M}_S = -\frac{e}{m_e c} \vec{S} = -g_S \frac{e}{2m_e c} \vec{S}$$

ile verilebilir.

$$g_S = 2 \left(1 + \frac{\alpha}{2n} - 0.328 \left(\frac{\alpha}{n} \right)^2 \right) \quad \text{QED'ın radiatif düzeltmesi}$$

$$\alpha = e^2 / \hbar c$$

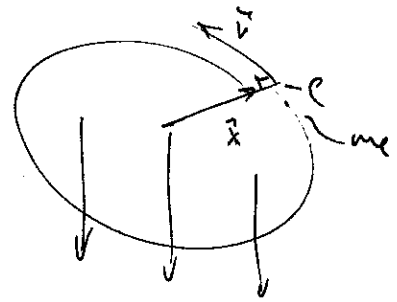
← denemeler sonucunda

1X.3b Spin-yörünge etkileşime terimi:

Proton etrafında elektron ile hareket eden bir koordinat sist. alalım. Bu sistemde elektron durgun, proton $\vec{v}$ hızı ile hareket eder. Bu hareket bir akım doğurur ve Biot-Savart yasasına göre bu da

$$\vec{B}(\vec{r}) = (+e) \frac{\vec{v} \times \vec{r}}{cr^3}$$

magnetik alanı doğurur.



$$\vec{\ell} = \vec{r} \times (-me\vec{v})$$

$$\Rightarrow \vec{B} = \frac{e}{me cr^3} \vec{\ell} \text{ dir.}$$

(relativistik etkiler yok!) Bu alanda magnetik moment enerjisi

$$E_1^{(m)} = - \frac{e}{me c} \frac{1}{r^3} \vec{\ell} \cdot \vec{m}_j \quad \left(- \vec{m}_j \cdot \vec{B} \right) \quad \leftarrow$$

r.f. (rotating frame.)

çerçene dolaylı 1/2 çapraz gecek (Thomas precession)

$$E_1^{(m)} = - \frac{e}{2me c} \frac{1}{r^3} \vec{\ell} \cdot \vec{m}_j$$

Q.M.'sel esdeğeri

$$\begin{aligned} \rightarrow H_1^{(m)} &= + g_s \frac{e\hbar}{4m_e c} \frac{1}{Q^3} \vec{L} \cdot \vec{S} = \frac{1}{2} \frac{e\hbar}{m_e c} L_i S_i \quad (\cos) \\ &= g_B \mu_B \frac{1}{Q^3} L_i S_i \quad (g=1) \end{aligned}$$

$$\vec{J} = \vec{L} + \vec{S} \Rightarrow \vec{J}^2 = \vec{L}^2 + \vec{S}^2 + 2\vec{L} \cdot \vec{S}$$

$$\vec{S}^2 |u e j j_3\rangle = S(S+1) |u e j j_3\rangle = \frac{3}{4} |u e j j_3\rangle$$

$$H_1^{(m)} = \frac{1}{2} \frac{e^2}{m_e^2 c^2} \frac{1}{Q^3} \frac{1}{2} (\vec{S} - \vec{L} - \frac{3}{4} \mathbf{I})$$

IX.3c Kinematik Direkte Terimi:

Relativistike Kütle etkisinden gelen katkı:

$$\circ \quad k^2 = p_0^2 = [(m_e c^2)^2 + c^2 \vec{p}^2]^{1/2}$$

$$= m_e c^2 [1 + (\vec{p}/m_e c)^2]^{1/2} = m_e c^2 [1 + \frac{1}{2} \left(\frac{\vec{p}}{m_e c}\right)^2 - \frac{1}{8} \left(\frac{\vec{p}}{m_e c}\right)^4 + \dots]$$

$$= m_e c^2 + \frac{\vec{p}^2}{2m_e} - \frac{1}{2} \left(\frac{\vec{p}^2}{2m_e}\right) \frac{1}{m_e c^2} + \dots$$

↑
gizlenen!

$$E_{kin} = \frac{\vec{p}^2}{2m_e} - \frac{1}{2} \left(\frac{\vec{p}^2}{2m_e}\right) \frac{1}{m_e c^2}$$

$$\circ \quad Q.M. \quad p_i \rightarrow P_i$$

$$H_1^{(k)} = - \frac{1}{2m_e c^2} \left(\frac{\vec{p}^2}{2m_e}\right) = - \frac{1}{2m_e c^2} \left(H_0 + \frac{e^2}{Q}\right)$$

$$\text{Top. enerji op.'ü : } \Rightarrow H = H_0 + H_1^{(m)} + H_1^{(k)}$$

IX. 4. ATOMİK SPEKTRUMUN İNCE YAPISI.

$$H_1 = H_1^{(u)} + H_1^{(k)}, \quad Q^k \quad (k = -1, -2, -3) \text{ i\u00e7erdi\u011finden}$$

$$[H_1, H_0] \neq 0 \text{ olur.}$$

$|n\ell jj_3\rangle \rightarrow$ fiziksel \u00f6rne\u011fteler de\u011fil.

$E_{n\ell j}^{(1)} \rightarrow$ ilk yakla\u015fım.

○

Matris elemanları :

$$\langle n\ell jj_3 | H_1^{(u)} | n\ell jj_3 \rangle = \frac{e^2}{2m_e^2 c^2} \langle n\ell jj_3 | Q^{-3} | n\ell jj_3 \rangle$$

$$\times \begin{cases} \ell/2 & j = \ell + 1/2 \\ -(\ell + 1) / 2 & j = \ell - 1/2 \end{cases}$$

\u00e7\u00fcnk\u00fc :

○

$$\frac{1}{2} (\vec{J}^2 - \vec{L}^2 - \frac{3}{4} I) |n\ell jj_3\rangle = \frac{1}{2} [j(j+1) - \ell(\ell+1) - \frac{3}{4}] |n\ell jj_3\rangle$$

$$= \begin{cases} \ell & \ell + 1/2 = j \\ -(\ell + 1) & \ell - 1/2 = j \end{cases} \times \frac{1}{2} |n\ell jj_3\rangle$$

Di\u011fer ba\u015fa g\u00f6re ;

$$\langle n\ell jj_3 | Q^{-3} | n\ell jj_3 \rangle = \sum_{\ell'_3 s'_3} \sum_{\ell'_2 s'_2} \langle j j_3 | \ell \ell_3 s = \frac{1}{2} s_3 \rangle \langle \ell \ell'_3 s = 1/2 s'_3 | j j_3 \rangle$$

$$\langle s_3 | s'_3 \rangle \langle \ell \ell_3 | Q^{-3} | \ell \ell'_3 \rangle$$

$$\underbrace{\delta_{\ell, \ell'_3} \delta_{s, s'_3}}_{\delta_{\ell, \ell'_3} \delta_{s, s'_3}} \langle \ell \ell | Q^{-3} | \ell \ell \rangle$$

$$\langle n\ell jj_3 | Q^{-3} | n\ell jj_3 \rangle = \langle n\ell | Q^{-3} | n\ell \rangle$$

$$\langle n\ell jj_3 | H_1^{(u)} | n\ell jj_3 \rangle = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{m_e c} \right)^2 \frac{m_e^3 e^6}{1} \frac{1}{n^3 (\ell+1)(\ell+\frac{1}{2})}$$

$$\times \frac{1}{2} \begin{cases} \ell & \ell+1/2=j \\ -(\ell+1) & \ell-1/2=j \end{cases}$$

$$\textcircled{1} E_n^0 = - \frac{m_e e^4}{1} \frac{1}{2n^2} = - \left(\frac{e^2}{c} \right)^2 m_e c^2 \frac{1}{2n^2} \quad \text{hydrogen}$$

$$\langle n\ell jj_3 | H_1^{(u)} | n\ell jj_3 \rangle = - E_n^{(0)} \left(\frac{e^2}{c} \right)^2 \frac{1}{n(2\ell+1)} \begin{cases} 1/(\ell+1) & j=\ell+1/2 \\ -1/\ell & j=\ell-1/2 \end{cases}$$

$H_1^{(u)}$ matrix element:

$$\textcircled{1} \langle n\ell jj_3 | H_1^{(u)} | n\ell jj_3 \rangle = - \frac{1}{2m_e c^2} \left\{ \tilde{E}_n^{(0)} + 2\tilde{E}_n^{(0)} e^2 \langle n\ell | Q^{-1} | n\ell \rangle + e^4 \langle n\ell | Q^{-2} | n\ell \rangle \right\}$$

$$= - \tilde{E}_n^{(0)} \left\{ - \left(\frac{e^2}{c} \right)^2 \frac{1}{4n^2} + \frac{2e^2}{2m_e c^2} \frac{m_e c^2}{1} \frac{1}{n^2} + \frac{e^4 m_e^3 e^4}{2m_e c^2 \tilde{E}_n^{(0)}} \frac{1}{(\ell+\frac{1}{2})n^3} \right\}$$

$$= - \tilde{E}_n^{(0)} \left(\frac{e^2}{c} \right)^2 \left\{ - \frac{1}{4n^2} + \frac{1}{n^2} + \frac{1}{n(\ell+1/2)} \right\}$$

$$= - \tilde{E}_n^{(0)} \left(\frac{e^2}{c} \right)^2 \frac{1}{n^2} \left\{ \frac{3}{4} - \frac{n}{(\ell+1/2)} \right\}$$

İnce Yarı etkilisizme terimi:

$$\langle n l j j_3 | H_1 | n l j j_3 \rangle = -\tilde{E}_n^0 \left(\frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{1}{n^2} \left(\frac{3}{4} - \frac{n}{j+1/2} \right)$$

$H = H_0 + H_1$ 'in matris elemanı:

$$\tilde{E}_{nj} = \langle n l j j_3 | H | n l j j_3 \rangle = \tilde{E}_n^0 \left[1 + \left(\frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{1}{n^2} \left(\frac{n}{j+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right]$$

İnce yarı yarımlama.

○ $\alpha^2 = (e^2/\hbar c)^2 \approx (1/137)^2 \Rightarrow \tilde{E}_n^0$ 4. mertebeye kadar W.D.S.K.

$$n(l)^j : \quad \begin{array}{ccccc} l = 0 & , & 1 & , & 2 & , & \dots \\ & & s & & p & & d \end{array}$$

↓

$$2P^{1/2} : n=2, l=1, j=1/2$$

○ $2P^{3/2} : n=2, l=1, j=3/2$

$$\left. \begin{array}{l} 2S^{1/2} - 2P^{1/2} \\ 3P^{3/2} - 3D^{3/2} \end{array} \right\} \text{ aynı } j \text{ farklı } l \text{ 'ler arasındaki yarımlama } \rightarrow \text{ Lamb kayması.}$$

IX.5. Seçim Kuralları:

Q_i has vektör op.'dür ve şu bağıntılar sağlanır:

$$\checkmark [L_i, Q_i] = i \epsilon_{ijk} Q_k$$

$$\checkmark [J_i, Q_i] = i \epsilon_{ijk} Q_k \quad \checkmark U_i Q_i U_i^{-1} = -Q_i$$

$|n l j j_z\rangle$ fiziksel durumları tanımlayan aybol geçişleri için
Seçim Kuralları:

$$1) \langle n' l' j' j'_z | Q_i | n l j j_z \rangle = 0 \quad j'_z \neq j_z + 1 \text{ ya da } j_z - 1 \text{ olmadıkça}$$

$$2) \quad // \quad = 0 \quad \pi(l) \pi(l') = -1 \text{ olmadıkça}$$

$$\pi(l) = (-1)^l$$

$$(1) \text{ den } \text{ve } j' = l' \pm \frac{1}{2} \text{ ve } j = l \pm \frac{1}{2} \text{ den}$$

$$\rightarrow l' = l+2, l+1, l, l-1, l-2 \text{ olmadıkça netici sıfır}$$

$$(2) \rightarrow = 0 \quad l' = l \pm 1 \text{ olmadıkça}$$