

Notas Cuantica III

Daniel Vazquez Lago

11 de octubre de 2024

Índice general

1. Estructura fina del hidrógeno	5
1.1. Postulados y simetrías	5
1.1.1. Traslaciones temporales	6
1.1.2. Traslaciones espaciales	6
1.2. Ecuación de Dirac	6
1.3. Acoplamiento electromagnético en la ecuación de Dirac	9
1.4. Atomo de hidrógeno sin correcciones de mayor orden	12
1.4.1. Valores esperados	13
1.4.2. Funciones de onda de un electrón	13
1.5. Acoplamiento espín-órbita	13
1.6. Corrección relativista a la energía cinética	14
1.7. El término de Darwin	14
1.8. Combinamos todas las correcciones	14
1.9. El desplazamiento Lambda	14
1.10. Casos especiales de átomos hidrogenoides	14
1.10.1. Antihidrógeno	14
2. Átomos en campos estáticos e interacciones hiperfinas	15
2.1. Campo magnético	15
2.1.1. Término lineal. Efecto Zeeman y efecto Paschen-Back.	15
2.1.2. Término cuadrático. Diamagnetismo.	15
2.2. Campo eléctrico	15
2.2.1. Efecto Stark Llineal	15
2.2.2. Efecto Star cuadrático	15
2.2.3. Ionización debida a un campo electrostático	15
2.3. Interacciones hiperfinas	15
2.3.1. Interacción magnética hiperfina.	15
2.3.2. Interacción magnética en sistemas de un electrón.	15
2.3.3. Interacción cuadrupolar	15
2.3.4. Isotope shifts	15
3. Átomos multielectrónicos y moléculas	17
3.1. Átomo de helio y molécula de hidrógeno	17
3.1.1. Estado fundamental de He usando el principio variacional	17
3.1.2. Catión de dihidrógeno H_2^+	17
3.2. Átomos con N electrones	17
3.2.1. Simetrías del hamiltoniano. Acoplamiento LS y jj	17
3.2.2. Aproximaciones de campo central	17
3.2.3. Interacción espín-órbita	17

3.2.4. El modelo Thomas-Fermi	17
3.2.5. Ecuaciones Hartree-Fock	17
3.3. Moléculas	17
3.3.1. Aproximación de Bohr-Oppenheimer	17
3.3.2. Orbitales moleculares	17
4. Interacción radiación-átomo	19
5. Scattering	21
A. Apéndice	23
A.1. Sistemas de unidades	23
A.2. Teoría de perturbaciones independiente del tiempo	23
A.2.1. Primer orden	23
A.2.2. Segundo orden	25
A.3. Teoría de perturbaciones dependiente del tiempo. Regla de oro de Fermi	25
A.4. Métodos variacionales.	25
A.5. Momento angular y espín	25
A.5.1. Momento angular para $j = 1/2, 1, 3/2$	25
A.5.2. Representaciones del operador rotación: matrices de rotación	25
A.5.3. Coeficientes de Clebsch-Gordan, símbolos $3j$ y $6j$	25
A.5.4. Armónicos esféricos	26
A.5.5. El teorema de Wigner-Eckart	26
A.6. Operadores tensoriales irreducibles	27

Capítulo 1

Estructura fina del hidrógeno

Para encontrar las correcciones relativistas para los orbitales de átomo hidrogenoide usamos la ecuación de Dirac. Esta ecuación puede ser resuelta de manera exacta para un potencial de Coulomb. Sin embargo, los cálculos son pesados, y dado que estas correcciones son pequeñas, es conveniente usar la teoría de perturbaciones para incluir únicamente los términos del orden v^2/c^2 en el hamiltoniano de Dirac.

1.1. Postulados y simetrías

Los estados físicos están representados como vectores de un espacio de Hilbert. Las cantidades observables están representadas por operadores hermíticos $(A^\dagger)_{ij} = a_{ij}^*$ actuando sobre los estados del espacio de Hilbert. El valor de una propiedad representada por el observable A da como resultado diferente varios autovalores y, tras la medida, el estado del vector del sistema es el autoestado asociado al autovalor obtenido ϕ_a .

La probabilidad de obtener un valor particular es:

$$P(a) = \frac{|\langle \phi_a | \Psi \rangle|^2}{|\langle \phi_a | \phi_a \rangle| |\langle \Psi | \Psi \rangle|} \quad (1.1.1)$$

El estado de un vector cambia a lo largo del tiempo siguiendo la **ecuación de Schrödinger**.

$$i\hbar \frac{d\Psi(t)}{dt} = \mathcal{H}\Psi(t) \quad (1.1.2)$$

donde \mathcal{H} es el Hamiltoniano del sistema y representa la energía. Las simetrías en la mecánica cuántica están representadas por operadores unitarios lineales (es decir, que el hermítico conjugado y el inverso son iguales $U^\dagger = U^{-1}$). Bajo estos operadores las probabilidades de transición se mantienen:

$$\langle \Psi'_a | \Psi'_b \rangle = \langle U\Psi_a | U\Psi_b \rangle = \langle \Psi_a | U^\dagger U \Psi_b \rangle = \langle \Psi_a | \Psi_b \rangle \quad (1.1.3)$$

Son especialmente importantes las simetrías representadas por un operador unitario que estén arbitrariamente cerca del operador identidad $\mathbf{1}$, de tal modo que podamos escribir:

$$U_\epsilon = \mathbf{1} + i\epsilon T + \mathcal{O}(\epsilon^2) \quad (1.1.4)$$

donde ϵ es un número real infinitesimal, y T es un operador que no depende de ϵ . La condición para que $U^\dagger U = \mathbf{1}$ es que T debe verificar que $T = T^\dagger$. Si tomamos ahora $\epsilon = \theta/n$ donde θ

es algún tipo de parámetro independiente de n (y finito), y aplicamos la transformación n veces tenemos que

$$\lim_{n \rightarrow \infty} \left(1 + \frac{i\theta T}{n}\right) = e^{i\theta T} = U(\theta) \quad (1.1.5)$$

Al operador T se le llama **generador de simetría**. Muchos de los observables están representados por este tipo de operadores. Bajo una transformación de simetría $\Psi' = U\Psi$, el valor esperado de un observable A debería seguir la siguiente transformación:

$$\langle \Psi | A \Psi \rangle \rightarrow \langle \Psi' | A \Psi' \rangle = \langle \Psi | U^{-1} A U \Psi \rangle \quad (1.1.6)$$

La matriz A bajo dicha transformación puede ser hallada transformando el observable

$$A \rightarrow A' = U^{-1} A U \quad (1.1.7)$$

Si tomamos U como 1.1.4, tendremos que el operador A se transforma como:

$$A \rightarrow A' = A - i\epsilon[T, A] \quad (1.1.8)$$

El efecto de transformaciones de simetría infinitesimales en cualquier operador puede ser expresado a través de *las relaciones de conmutación entre el operador y el generador de simetría*.

1.1.1. Traslaciones temporales

1.1.2. Traslaciones espaciales

1.2. Ecuación de Dirac

Dado que necesitamos usar la ecuación de Dirac para introducir las correcciones necesarias para estudiar la estructura atómica, es necesario hacer una introducción relativamente extensa a la misma, lo cual implica necesariamente usar la notación relativista. Sabemos bien que los operadores momento y energía se escriben como:

$$\mathbf{p} \rightarrow -i\hbar\nabla \quad E \rightarrow i\hbar\frac{\partial}{\partial t} \quad (1.2.1)$$

que, aplicados a la ecuación de dispersión clásica $\frac{\mathbf{p}^2}{2m} + V = E$, nos lleva directamente a la ecuación de Schrödinger:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\Psi + V\Psi = i\hbar\frac{\partial\Psi}{\partial t} \quad (1.2.2)$$

Como hemos dicho, necesitamos introducir la notación cuadvectorial relativista, por lo que haremos un breve repaso. El vector energía-momento *contravariante* viene dado por $p^\mu = (E/c, p_x, p_y, p_z) = (E/c, \mathbf{p}) = (p_0, p_1, p_2, p_3)$. El vector energía momento en su versión *covariante* viene dado por $p_\mu = (E/c, -\mathbf{p})$. Para ir de un vector covariante a uno contravariante (y viceversa) usamos el *tensor métrico* o *tensor de Minkowski*:

$$g^{\mu\nu} = g_{\mu\nu} = \eta = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \quad (1.2.3)$$

de tal modo $p_\nu = g_{\mu\nu}p^\mu$. Cuando vemos dos índices repetidos, uno covariante (abajo) y otro contravariante (arriba) están sumados sobre todos sus términos (en este caso, y para que sirva de ejemplo, $p_\nu = g_{\mu\nu}p^\mu \Leftrightarrow p_\nu = \sum_\mu g_{\mu\nu}p^\mu$). A esto se le llama **convenio de suma de Einstein**. Entonces el *producto escalar* del cuadrimomento es:

$$g_{\mu\nu}p^\mu p^\nu = \frac{E^2}{c^2} - p_x^2 - p_y^2 - p_z^2 = m^2 c^2 \quad (1.2.4)$$

La fórmula cuántica es transformar estos observables en operadores, de tal forma que:

$$p_\mu = (E/c, \mathbf{p}) \rightarrow i\hbar\partial_\mu \quad p^\mu = (E/c, \mathbf{p}) \rightarrow i\hbar\partial^\mu \quad (1.2.5)$$

$$\partial_\mu \equiv \frac{\partial}{\partial x^\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}, \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \quad \partial^\mu \equiv \frac{\partial}{\partial x_\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}, -\frac{\partial}{\partial x}, -\frac{\partial}{\partial y}, -\frac{\partial}{\partial z} \right) \quad (1.2.6)$$

$$\square \equiv \partial^\mu \partial_\mu = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \frac{\partial^2}{\partial x^2} - \frac{\partial^2}{\partial y^2} - \frac{\partial^2}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 \quad (1.2.7)$$

La relación de dispersión relativista $E^2 - \mathbf{p}^2 c^2 = m^2 c^4$ puede ser entonces descrito de forma covariante¹, de tal modo que $c^2 p^\mu p_\mu = m^2 c^4$, o directamente $p^2 - m^2 c^2 = 0$ ². De este modo podríamos obtener la *ecuación de Klein-Gordon* para una partícula libre ($V=0$):

$$-\hbar^2 \partial^\mu \partial_\mu \Psi - m^2 c^2 \Psi = 0 \quad -\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} + \nabla^2 \Psi = \left(\frac{mc}{\hbar} \right)^2 \Psi \quad \square \Psi + \left(\frac{mc}{\hbar} \right)^2 \Psi = 0 \quad (1.2.8)$$

Incluso antes de que Klein-Gordon propusieran esta ecuación, Schrödinger mismo pensó que esta sería la manera de hacer efectiva la teoría cuántica. Sin embargo, después de incluir las interacciones electromagnéticas, no se obtuvieron los resultados esperados para la estructura fina del hidrógeno, y la descartó a favor de la solución no relativista (que no incluye la estructura fina). Otro problema con la ecuación de Klein-Gordon es que lleva a términos positivos y negativos de la densidad de probabilidad. La conclusión inevitable: que la ecuación de Klein-Gordon no da una respuesta consistente a los sistemas relativistas de una sola partícula³.

El origen de la probabilidad de densidad negativa de la ecuación Klein-Gordon radica en el término de segundo orden del tiempo. Buscando una ecuación de primer orden compatible con la relación relativista $p^\mu p_\mu - m^2 c^2 = 0$, Dirac trató de factorizarla. Suponiendo que somos capaces de escribir

$$(p^\mu p_\mu - m^2 c^2) = (\beta^\kappa p_\kappa + mc)(\gamma^\lambda p_\lambda - mc) \quad (1.2.9)$$

donde β^κ y γ^λ son 8 coeficientes por determinar. Multiplicando los términos de la derecha:

$$p^\mu p_\mu - m^2 c^2 = \beta^\kappa \gamma^\lambda p_\kappa p_\lambda - mc(\beta^\kappa - \gamma^\kappa)p_\kappa - m^2 c^2 \quad (1.2.10)$$

¹El término *contravariante* se usa aquí de una manera diferente a la que podemos encontrar en la expresión *vector covariante*. En resumen: una *ecuación covariante* es una expresión en la que a ambos lados tenemos tensores del mismo rango (excluyendo los que se encuentran sumando, evidentemente).

²Nótese que existe una diferencia clara entre $p^2 = p^\mu p_\mu$ y \mathbf{p}^2 .

³De hecho, una ecuación no relativista puede ser suficiente para describir consistentemente estados de una sola partícula para altas energías ya que el número de partículas no es una cantidad conservada: pueden crearse pares de partículas y antipartículas. La manera correcta de hacer una interpretación relativista de funciones de ondas se encuentra en el formalismo de la Teoría Cuántica de Campos. En este formalismo la ecuación de ondas de Dirac, por ejemplo, aparece como la matriz elemental de un campo cuántico entre un sistema de una sola partícula y el vacío, y no como una amplitud de probabilidad.

Para esta ecuación es necesario hacer lineal el término de la parte derecha de la ecuación, para lo cual debemos imponer la condición $\beta^\kappa = \gamma^\kappa$, quedándonos algo como

$$p^\mu p_\mu = \gamma^\kappa \gamma^\lambda p_\kappa p_\lambda \quad (1.2.11)$$

Los coeficientes γ^κ que estamos buscando no pueden ser “solo números”, deben de ser matrices, de al menos una dimensión 4x4, que deben satisfacer la relación de conmutación $\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = \gamma^\mu \gamma^\nu + \gamma^\nu \gamma^\mu = 2g^{\mu\nu}$ donde $g^{\mu\nu}$ es el tensor métrico que hemos definido previamente. Entonces tenemos que

$$(p^\mu p_\mu - m^2 c^2) = (\gamma^\kappa p_\kappa + mc)(\gamma^\kappa p_\kappa - mc) = 0 \quad (1.2.12)$$

eligiendo particularmente la relación $(\gamma^\lambda p_\lambda - mc) = 0$ de tal modo que obtenemos la **ecuación de Dirac para la partícula libre**:

$$(i\hbar \gamma^\mu \partial_\mu - mc)\Psi = 0 \quad (1.2.13)$$

Necesitamos explicitar las γ matrices para cada término. En el límite no relativista, la manera mas conveniente de representarlas es la llamada **representación estándar**, que es escalar

$$\gamma^0 = \begin{pmatrix} \mathbb{I} & 0 \\ 0 & \mathbb{I} \end{pmatrix} \quad \gamma^i = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_i \\ -\sigma_i & 0 \end{pmatrix} \quad i = 1, 2, 3 \quad (1.2.14)$$

donde σ_i son las **matrices de Pauli**, dadas por

$$\sigma_1 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \quad \sigma_2 = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix} \quad \sigma_3 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \quad (1.2.15)$$

Las siguientes relaciones aplicadas a las matrices de Pauli:

$$[\sigma_i, \sigma_j] = 2i\epsilon_{ijk}\sigma_k \quad \sigma_i \sigma_j = i\sigma_k \quad \sigma_i^2 = 1 \quad \sigma_i \sigma_j + \sigma_j \sigma_i = 2\delta_{ij} \quad \sigma_2 \sigma_k^* = -\sigma_k \sigma_2 \quad (1.2.16)$$

$$\sigma_i^\dagger = \sigma_i = \sigma_i^\dagger \quad (\mathbf{a} \cdot \boldsymbol{\sigma}) \cdot (\mathbf{b} \cdot \boldsymbol{\sigma}) = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} + i\boldsymbol{\sigma}(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \quad \boldsymbol{\sigma} = (\sigma_1, \sigma_2, \sigma_3) \quad (1.2.17)$$

La relación $\sigma_i \sigma_j = i\sigma_k$ nos indica que las matrices 1,2,3 permutan; aunque realmente la expresión correcta sería $\sigma_i \sigma_j = \delta_{ij} + i\epsilon_{ijk}\sigma_k$.

La ecuación de Dirac así escrita $(i\hbar \gamma^\mu \partial_\mu - mc)\Psi = 0$ esta escrito en su forma covariante, pero para nuestros propósitos será más conveniente escribirlo en los términos de las siguientes matrices:

$$\beta \equiv \gamma^0 \quad \beta \alpha_1 = \gamma^1 \quad \beta \alpha_2 = \gamma^2 \quad \beta \alpha_3 = \gamma^3 \quad \alpha_k = \gamma^0 \gamma^k = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_k \\ \sigma_k & 0 \end{pmatrix} \quad (1.2.18)$$

Entonces la ecuación de Dirac se transforma en:

$$i\hbar \left(\beta \partial_0 + \beta \alpha_1 \partial_1 + \beta \alpha_2 \partial_2 + \beta \alpha_3 \partial_3 - \frac{mc}{i\hbar} \right) \Psi = 0 \quad (1.2.19)$$

multiplicando la izquierda por β tenemos que (recordar que $\beta^2 = 1$):

$$i\hbar \left(\partial_0 + \alpha_1 \partial_1 + \alpha_2 \partial_2 + \alpha_3 \partial_3 - \beta \frac{mc}{i\hbar} \right) \Psi = 0 \quad (1.2.20)$$

$$i\hbar \partial_0 \Psi = i\hbar \left(-\alpha_1 \partial_1 - \alpha_2 \partial_2 - \alpha_3 \partial_3 + \beta \frac{mc}{i\hbar} \right) \Psi \quad (1.2.21)$$

Pero como $i\hbar(-\alpha_1\partial_1 - \alpha_2\partial_2 - \alpha_3\partial_3) = \boldsymbol{\alpha}\mathbf{p}$ y $\partial_0 = \frac{1}{c}\partial_t$, tenemos que:

$$(c\boldsymbol{\alpha}\mathbf{p} + \beta mc^2)\Psi = E\Psi \quad (1.2.22)$$

El operador $H_D = c\boldsymbol{\alpha}\mathbf{p} + \beta mc^2$ es conocido como el **Hamiltoniano de Dirac** para una partícula libre. La **ecuación de Dirac independiente del tiempo** es:

$$(c\boldsymbol{\alpha}\mathbf{p} + \beta mc^2)\Psi = E\Psi \quad (1.2.23)$$

La cual, dado que Ψ es una función de 4 componentes llamado biespinor (2 espinores), tal que

$$\Psi \equiv \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix} \quad (1.2.24)$$

De tal modo que la ecuación de Dirac para la partícula libre se acaba convirtiendo en 4 ecuaciones:

$$\begin{aligned} c(p_x - ip_y)\psi_4 + cp_z\psi_3 + (mc^2 - E)\psi_1 &= 0 \\ c(p_x + ip_y)\psi_3 - cp_z\psi_4 + (mc^2 - E)\psi_2 &= 0 \\ c(p_x - ip_y)\psi_2 + cp_z\psi_1 - (mc^2 - E)\psi_3 &= 0 \\ c(p_x + ip_y)\psi_1 - cp_z\psi_2 - (mc^2 - E)\psi_4 &= 0 \end{aligned} \quad (1.2.25)$$

Usando las matrices de pauli podemos redefinir este problema en función de los espinores ψ_u y ψ_v , definidos como

$$\psi_u = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} \quad \psi_v = \begin{pmatrix} \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix} \quad (1.2.26)$$

$$c\boldsymbol{\sigma}\mathbf{p}\psi_v + (mc^2 - E)\psi_u = 0 \quad (1.2.27)$$

$$c\boldsymbol{\sigma}\mathbf{p}\psi_u + (mc^2 - E)\psi_v = 0 \quad (1.2.28)$$

De la ecuación 1.2.27 se deduce que:

$$\psi_u = \frac{c\boldsymbol{\sigma}\mathbf{p}}{E - mc^2}\psi_v \quad (1.2.29)$$

Si hicieramos una aproximación no relativista (suponiendo $\boldsymbol{\sigma}\mathbf{p} = p \approx mv$, donde $(\boldsymbol{\sigma} \cdot \mathbf{p})^2 = p^2$ viene del 2 término de la ecuación 1.2.17) podríamos deducir la ecuación de Schrödinger.

1.3. Acomplamiento electromagnético en la ecuación de Dirac

Vamos a considerar un campo electromagnético dado por el vector \mathbf{A} y el campo escalar ϕ . Recordar que los campos magnéticos y eléctricos se pueden deducir de estos potenciales desde las ecuaciones

$$\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A} \quad \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} - \nabla \phi \quad (1.3.1)$$

Actualmente, la mejor manera de describir las interacciones electromagnéticas es obligando al Lagrangiano de Dirac a ser invariante bajo cierto tipo de transformaciones gauge locales.

Se puede demostrar que este *principio de invariancia local de gauge* nos lleva desde el Hamiltoniano de Dirac $H_0 = c\boldsymbol{\alpha}\mathbf{p} + \beta mc^2$ al Hamiltoniano de Dirac con interacción con el campo electromagnético $H = \boldsymbol{\alpha}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A}) + \beta mc^2 + q\phi$. La **ecuación de Dirac para una partícula en presencia de campo electromagnético**:

$$(\boldsymbol{\alpha}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A}) + \beta mc^2 + q\phi)\psi = E\psi \quad (1.3.2)$$

En su versión con dos componentes (con espinores)

$$\boldsymbol{\sigma}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A})\psi_v + (\beta mc^2 + q\phi)\psi_u = E\psi_u \quad (1.3.3)$$

$$\boldsymbol{\sigma}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A})\psi_u - (\beta mc^2 - q\phi)\psi_v = E\psi_v \quad (1.3.4)$$

De la ecuación 1.3.4 se deduce que:

$$\psi_v = \frac{\boldsymbol{\sigma}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A})}{E + mc^2 - q\phi}\psi_u \quad (1.3.5)$$

Insertamos esto en la ecuación 1.3.3, y denotando $E' = E - mc^2$ y $\boldsymbol{\pi} = \mathbf{p} - \frac{q}{c}\mathbf{A}$:

$$\boldsymbol{\sigma}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A})\frac{\boldsymbol{\sigma}(c\mathbf{p} - q\mathbf{A})}{E + mc^2 - q\phi}\psi_u + (mc^2 + q\phi)\psi_u = E\psi_u \quad (1.3.6)$$

$$\frac{c^2}{E' + 2mc^2 - q\phi}(\boldsymbol{\sigma}\boldsymbol{\pi})^2\psi_u = (E' - q\phi)\psi_u \quad (1.3.7)$$

$$(E' - q\phi)\psi_u = \frac{1}{2m}K(\boldsymbol{\sigma}\boldsymbol{\pi})^2\psi_u \quad (1.3.8)$$

donde

$$K = \frac{2mc^2}{E' + 2mc^2 - q\phi} \quad (1.3.9)$$

Dado que la energía cinética E' (siendo precisos $E' - q\phi \ll 2mc^2$) tenemos que $K \approx 1$ y podemos obtener que

$$(E' - q\phi)\psi_u = \frac{1}{2m}(\boldsymbol{\sigma}\boldsymbol{\pi})^2\psi_u \quad (1.3.10)$$

Se puede probar la ecuación siguiente

$$(\boldsymbol{\sigma}\boldsymbol{\pi})^2 = \left(\mathbf{p} - \frac{q}{c}\mathbf{A}\right)^2 - \frac{q\hbar}{c}\boldsymbol{\sigma} \cdot (\nabla \times \mathbf{A}) \quad (1.3.11)$$

que si la insertamos en la ecuación 1.3.10 obtenemos:

$$(E' - q\phi)\psi_u = \left[\frac{1}{2m} \left(\mathbf{p} - \frac{q}{c}\mathbf{A}\right)^2 - \frac{q\hbar}{2mc}\boldsymbol{\sigma} \cdot (\nabla \times \mathbf{A}) \right] \psi_u \quad (1.3.12)$$

$$E'\psi_u = \left[\frac{1}{2m} \left(\mathbf{p} - \frac{q}{c}\mathbf{A}\right)^2 - \frac{q\hbar}{2mc}\boldsymbol{\sigma} \cdot (\nabla \times \mathbf{A}) + q\phi \right] \psi_u \quad (1.3.13)$$

esta es la ecuación de Dirac del orden de v/c . También se la conoce como la **ecuación de Pauli** porque previamente fue estudiada por Pauli, aunque por diferentes razones. Esta predice la interacción entre los campos magnéticos $\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A}$ y el operador espín del espín $1/2 \mathbf{S} = \hbar\boldsymbol{\sigma}/2$. Ahora necesitamos ampliar esta aproximación al siguiente término, el cual implica el orden v^2/c^2 , de tal modo que el término K se transforma en

$$K \approx 1 - \frac{E' - q\phi}{2mc^2} \quad (1.3.14)$$

Saltándonos una tediosa derivación matemática, podemos llegar a la ecuación final que nos interesa:

$$(E' - q\phi)\varphi = \left[\frac{1}{2m} \left(\mathbf{p} - \frac{q}{c} \mathbf{A} \right)^2 - \frac{q\hbar}{2mc} \boldsymbol{\sigma} \cdot (\nabla \times \mathbf{A}) - \frac{p^4}{8m^3c^2} + \frac{\hbar^2 q}{8m^2c^2} \nabla^2 \phi + \frac{\hbar q}{4m^2c^2} \boldsymbol{\sigma} [(\nabla \phi) \times \mathbf{p}] \right] \varphi \quad (1.3.15)$$

Esta es la ecuación Dirac para una partícula cargada, y será suficiente como para estudiar las correcciones relativistas al primer orden del hidrógeno. Correcciones de mayor orden no son permitidas por correcciones relativistas a las ecuaciones de ondas, y por tanto sería necesario un tratamiento desde la teoría cuántica de campos.

Vamos a introducir entonces ahora el nivel de importancia de cada uno de los términos que aparecen en esta ecuación. En espectroscopía atómica, es común trabajar con la inversa de los centímetros como una medida de energía, debido a la relación entre la energía y la longitud de onda, según la ecuación $1/\lambda = E/hc$. Para $E = 1\text{eV}$ tendríamos una energía asociada de $8065,5\text{cm}^{-1}$. Entonces tenemos, para un electrón $q = -e$:

- El potencial eléctrico $e\phi$ tiene un valor de 10cm^{-1} o $\sim 12\text{eV}$.
- El término $\frac{1}{2m} \left(\mathbf{p} + \frac{e}{c} \mathbf{A} \right)^2$ tiene una contribución aproximada de 10^5cm^{-1} , siendo responsable de procesos físicos importantísimos, como pueden ser la absorción, emisión y dispersión de ondas electromagnéticas, el diamagnetismo y el efecto Zeeman, entre otras.
- La interacción entre el momento magnético de espín con un campo magnético $\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A}$ dado por la contribución $\frac{e\hbar}{2mc} \boldsymbol{\sigma} \cdot (\nabla \times \mathbf{A})$ tiene una energía de entorno 1cm^{-1} ($1,2 \cdot 10^{-4}\text{eV}$).
- La corrección relativista de la energía cinética $\frac{p^4}{8m^3c^2}$ aporta 1cm^{-1} ($1,2 \cdot 10^{-4}\text{eV}$).
- El término de Darwin $\frac{\hbar^2 e}{8m^2c^2} \nabla^2 \phi$, que no tiene un análogo clásico y es responsable de la energía de intercambio de los estados s, tiene una contribución menor que $0,1\text{cm}^{-1}$.
- La interacción de espín-órbita viene del término $\frac{\hbar e}{4m^2c^2} \boldsymbol{\sigma} [(\nabla \phi) \times \mathbf{p}]$. En el hidrógeno supone una corrección pequeña (10^{-5}eV), aunque para átomos pesados puede llegar a ser considerablemente mayor, de 10 a 10^3cm^{-1} (0.0012eV a 0.12eV). Si por ejemplo ϕ solo dependiera de r , de tal modo que $\nabla \phi = \frac{\mathbf{r}}{r} \frac{d\phi}{dr}$, usando que $\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$ y que $\mathbf{S} = \frac{\hbar}{2} \boldsymbol{\sigma}$, tenemos una expresión tal que:

$$-\frac{\hbar e}{4m^2c^2} \boldsymbol{\sigma} [(\nabla \phi) \times \mathbf{p}] = -\frac{e}{2m^2c^2} \frac{1}{r} \frac{d\phi}{dr} \mathbf{S}(\mathbf{r} \times \mathbf{p}) = -\frac{e}{2m^2c^2} \frac{1}{r} \frac{d\phi}{dr} \mathbf{L} \mathbf{S} \quad (1.3.16)$$

Finalmente, debemos recalcar que el factor K usado debe ser cogido con pinzas, ya que cuando el potencial escalar se vuelve singular (por ejemplo, para $r = 0$) debemos resolver este problema por otro camino. La manera de resolverlo será vista en el capítulo 2.

1.4. Atomo de hidrógeno sin correcciones de mayor orden

En esta sección vamos a ver como resolver la ecuación de Schrödinger para un átomo hidrogenoide, aunque de manera bastante escueta. Para un electrón en un campo eléctrico estático sin tener en cuenta las interacciones relativistas de la ecuación 1.3.15, la función de onda viene dada por

$$(E + e\phi)\psi = \frac{p^2}{2m}\psi \quad (1.4.1)$$

Para energías no relativistas tenemos que $E' \approx mv^2/2$. Si escribimos directamente la energía como E en vez de E' , \mathbf{p} como $-i\hbar\nabla$ y $e\phi = -V$ obtenemos que

$$\mathcal{H}\psi = \left(-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2 + V \right) \psi = E\psi \quad (1.4.2)$$

En coordenadas esféricas:

$$r^2 \left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} \right) \psi + \frac{2mr^2}{\hbar^2} (E - V) \psi = \frac{1}{\hbar^2} L^2 \psi \quad (1.4.3)$$

donde

$$L^2 = -\hbar^2 \left[\frac{1}{\sin\theta} \frac{\partial}{\partial\theta} \left(\sin\theta \frac{\partial}{\partial\theta} \right) + \frac{1}{\sin^2\theta} \frac{\partial^2}{\partial\phi^2} \right] \quad (1.4.4)$$

Asumiendo a un potencial radial, podemos hallar las soluciones por separación de variables

$$\psi(r, \theta, \phi) = \frac{1}{r} u(r) Y(\theta, \phi) = R(r) Y(\theta, \phi) \quad (1.4.5)$$

La solución es ridículamente extensa, y poco didáctica. Existen decenas de manuales y apuntes donde se ve la solución paso por paso, y no es relevante para el estudio de la asignatura. Las energías válidas para estos sistemas, en unidades del sistema internacional son:

$$E_n = - \left[\frac{m}{2\hbar^2} \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \right] \frac{Z^2}{n^2} = -\frac{1}{2} \alpha^2 mc^2 \frac{Z^2}{n^2} = \frac{E_1}{n^2} \quad (1.4.6)$$

donde E_1 es la energía del estado base. Cabe destacar que son las condiciones de contorno las que obligan a que la energía se *discretice*. Finalmente los estados posibles para la solución de la función de onda de un electrón en un átomo de tipo hidrogenoide vienen dados por

$$|nlm\rangle \equiv \psi_{rlm}(r, \theta, \varphi) = R_{nl}(r) Y_l^m(\theta, \varphi) = \frac{1}{r} u_{nl}(r) Y_l^m(\theta, \varphi) \quad (1.4.7)$$

donde las funciones $Y_l^m(\theta, \varphi)$ son los **armónicos esféricos** (véase anexo A), de tal modo que la función $u_{nl}(r)$ viene dada por

$$u_{nl}(r) = \sqrt{\frac{(n-l-1)! Z}{n^2 [(n+l)!]^3 a_0}} \left(\frac{2Zr}{na_0} \right)^{l+1} e^{Zr/(na_0)} L_{n+l}^{2l+1} \left(\frac{2Zr}{na_0} \right) \quad (1.4.8)$$

Los valores n, l, m tienen nombres y para un n dado solo pueden existir un número determinado de l , así como para un l dado solo un número de m dados pueden existir. Además estos tienen nombre, los cuales son:

- **Número cuántico principal:** el número cuántico principal n tiene un rango de valores infinito $n = 0, 1, 2, 3, \dots$
- **Número cuántico orbital angular:** el número cuántico l tiene un rango de valores que depende de n . Para un n dado puede tener valores tales que $l = 0, 1, 2, \dots, n-1$. En espectroscopía se le ponen los nombres s, p, d, f, g, \dots ⁴ en vez de $l = 0, 1, 2, 3, \dots$
- **Número cuántico orbital magnético:** el número cuántico m tiene un rango de valores que depende de l . Para un l dado puede tener valores de entre $(-l, \dots, 0, \dots, l)$.

La degeneración para un valor de energía n dado es de n^2 , ya que:

$$g_n = \sum_{l=0}^{n-1} (2l+1) = n^2 \quad (1.4.9)$$

este fenómeno de que para un mismo estado de energía contemplemos diferentes funciones de ondas solo ocurre con los potenciales proporcionales a $1/r$ y r^2 . Es interesante ver algunos de las gráficas de $R_{nl} = \frac{1}{r} u_{nl}(r)$, ya que, por ejemplo, a un mayor valor de n un mayor número de nodos aparecen para un valor dado de l . La probabilidad de encontrar a un electrón en un elemento de volumen $d\tau$ es:

$$\psi^* \psi d\tau = \frac{1}{r^2} u_{nl}^2(r) Y_l^{m*}(\theta, \varphi) Y_l^m(r^2(\theta, \varphi) r^2 \sin \theta dr d\theta d\varphi \quad (1.4.10)$$

1.4.1. Valores esperados

1.4.2. Funciones de onda de un electrón

$$\Psi = \begin{pmatrix} R_1(r) Y_l^{m-\frac{1}{2}}(\theta, \varphi) \\ R_1(r) Y_l^{m+\frac{1}{2}}(\theta, \varphi) \end{pmatrix} \quad (1.4.11)$$

1.5. Acoplamiento espín-órbita

En el sistema en reposo del electrón, el objeto en movimiento es el núcleo. El movimiento de la carga nuclear crea un campo magnético que interacciona con el campo magnético intrínseco del electrón (procedente de su momento). Desde un punto de vista clásico, esta interacción produciría que un torque tratase de alinear el espín del electrón con la dirección del campo. Por otro lado, es probable que no nos interese estudiar el problema usando el electrón como sistema de referencia inercial, sino que nos interesa estudiar el punto de vista del núcleo, por lo que lo único que vería el electrón es la carga eléctrica del núcleo, y por tanto interaccionaría con el campo coulombiano eléctrico. Este punto de vista es correcto (si ignoramos el momento intrínseco del núcleo), pero la electrodinámica nos dice que un dipolo magnético moviéndose (electrón) adquiere un momento dipolar eléctrico, y en el sistema en reposo del núcleo, la interacción espín-órbita se debe a la interacción del campo eléctrico del núcleo con el momento eléctrico dipolar debido al movimiento del electrón.

El potencial electrostático depende únicamente de r , y de la ecuación 1.3.16 podemos deducir el siguiente hamiltoniano para la interacción espín-órbita:

⁴los nombres se deben a: s (sharp), p (principal), d (diffused), f (fundamental); y para los siguientes se decidió seguir el alfabeto.

$$\mathcal{H}_{\text{SO}} = -\frac{e}{2m^2c^2} \frac{1}{r} \frac{d\phi}{dr} \mathbf{L} \cdot \mathbf{S} = \xi(r) \mathbf{L} \cdot \mathbf{S} \quad (1.5.1)$$

Para átomos hidrogenoides tales que $\phi = Ze/r$ tenemos que

$$\xi(r) = \frac{Ze^2}{2m^2c^2r^3} \quad (1.5.2)$$

El Hamiltoniano para un solo electrón con una interacción espín orbita se oconvierte en $\mathcal{H} = \mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{SO}}$, donde

$$\mathcal{H}_0 = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 - \frac{Ze^2}{r} \quad \mathcal{H}_{\text{SO}} = \xi(r) \mathbf{L} \cdot \mathbf{S} \quad (1.5.3)$$

El término \mathcal{H}_{SO} será tratado como una pequeña perturbación. Si los estados hidrogenoides $|nlsm\rangle$ son no degenerados, la corrección a primer orden obtenida de una pequeña perturbación independiente del tiempo será

$$E_n^{(1)} = \langle \psi_n^{(0)} | \mathcal{H}_{\text{SO}} | \psi_n^{(0)} \rangle \quad (1.5.4)$$

1.6. Corrección relativista a la energía cinética

1.7. El término de Darwin

1.8. Combinamos todas las correcciones

1.9. El desplazamiento Lambda

1.10. Casos especiales de átomos hidrogenoides

1.10.1. Antihidrógeno

Capítulo 2

Átomos en campos estáticos e interacciones hiperfinas

2.1. Campo magnético

2.1.1. Término lineal. Efecto Zeeman y efecto Paschen-Back.

2.1.2. Término cuadrático. Diamagnetismo.

2.2. Campo eléctrico

2.2.1. Efecto Stark Llineal

2.2.2. Efecto Star cuadrático

2.2.3. Ionización debida a un campo electrostático

2.3. Interacciones hiperfinas

2.3.1. Interacción magnética hiperfina.

2.3.2. Interacción magnética en sistemas de un electrón.

2.3.3. Interacción cuadrupolar

2.3.4. Isotope shifts

Capítulo 3

Átomos multielectrónicos y moléculas

3.1. Átomo de helio y molécula de hidrógeno

3.1.1. Estado fundamental de He usando el principio variacional

3.1.2. Catión de dihidrógeno H_2^+

3.2. Átomos con N electrones

3.2.1. Simetrías del hamiltoniano. Acomplamiento LS y jj

3.2.2. Aproximaciones de campo central

3.2.3. Interacción espín-órbita

3.2.4. El modelo Thomas-Fermi

3.2.5. Ecuaciones Hartree-Fock

3.3. Moléculas

3.3.1. Aproximación de Bohr-Oppenheimer

3.3.2. Orbitales moleculares

Capítulo 4

Interacción radiación-átomo

Capítulo 5

Scattering

Apéndice A

Apéndice

A.1. Sistemas de unidades

A.2. Teoría de perturbaciones independiente del tiempo

Consideremos un hamiltoniano sin perturbar \mathcal{H}_0 , con su base de autoestados (ortonormales), ϕ_a y sus correspondientes autovalores E_a :

$$\mathcal{H}_0\phi_a = E_a\phi_a \quad \langle\phi_a|\phi_b\rangle = \delta_{ab} \quad (\text{A.2.1})$$

Ahora supongamos que existe un término pequeño $\delta\mathcal{H}$ del Hamiltoniano, proporcional a un parámetro pequeño ε . En ese caso los valores de la energía sufren una transformación $E_a \rightarrow E_a + \delta E_a$, con un cambio en su correspondiente autoestado $\phi_a \rightarrow \phi_a + \delta\phi_a$, donde δE_a y $\delta\phi_a$ están dados por una serie de potencias de ε :

$$\delta E_a = \delta_1 E_a + \delta_2 E_a + \dots \quad \delta\phi_a = \delta_1\phi_a + \delta_2\phi_a + \dots \quad (\text{A.2.2})$$

con el valor de $\delta_n E_a$ y $\delta_n\phi_a$ proporcional a ε^n . La ecuación de Schrödinger puede ser expresada como:

$$(\mathcal{H}_0 + \delta\mathcal{H})(\phi_a + \delta\phi_a) = (E_a + \delta E_a)(\phi_a + \delta\phi_a) \quad (\text{A.2.3})$$

de tal modo que:

$$\mathcal{H}_0\phi_a + \mathcal{H}_0\delta\phi_a + \delta\mathcal{H}\phi_a = E_a\phi_a + E_a\delta\phi_a + \delta E_a\phi_a + \delta E_a\delta\phi_a \quad (\text{A.2.4})$$

Dado que $\mathcal{H}_0\phi_a = E_a\phi_a$ (A.2.1) la eliminamos en ambos lados:

$$\mathcal{H}_0\delta\phi_a + \delta\mathcal{H}\phi_a = E_a\delta\phi_a + \delta E_a\phi_a \quad (\text{A.2.5})$$

A.2.1. Primer orden

Para calcular la perturbación de primer orden nos tenemos que fijar cuales son los términos que van con ε . Aquellas que vayan con ε^2 pertenecerán a lo que llamamos perturbación de segundo orden (apartado ??), de tal modo que $\delta\mathcal{H}\delta\phi_a$ y $\delta E_a\delta\phi_a$ no vamos a tenerlas en cuenta. Así, para los términos de primer orden ε :

$$\mathcal{H}_0\delta_1\phi_a + \delta\mathcal{H}\phi_a = E_a\delta_1\phi_a + \delta_1 E_a\phi_a \quad (\text{A.2.6})$$

Para encontrar $\delta_1 E_a$ tenemos que realizar el producto escalar en la ecuación anterior con ϕ_a :

$$\langle \phi_a | \mathcal{H}_0 \delta_1 \phi_a \rangle + \langle \phi_a | \delta \mathcal{H} \phi_a \rangle = E_a \langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle + \delta_1 E_a \langle \phi_a | \phi_a \rangle \quad (\text{A.2.7})$$

Dado que \mathcal{H} es hermítico, tenemos que $\langle \phi_a | \mathcal{H}_0 \delta_1 \phi_a \rangle = \langle \mathcal{H}_0 \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle = E_a \langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle$, con lo cual se cancelan los términos.

$$\delta_1 E_a = \langle \phi_a | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle \quad (\text{A.2.8})$$

Sin embargo, este procedimiento es solo aplicable a estados no degenerados. Para ver el porqué, tendremos que calcular el cambio de una autofunción producido por una perturbación. Tomemos entonces el producto escalar de (A.2.6) con el autoestado de la función del estado fundamental.

$$\begin{aligned} \langle \mathcal{H}_0 \delta_1 \phi_a \rangle + \langle \phi_b | \delta \mathcal{H} \phi_a \rangle &= E_a \langle \phi_b | \delta_1 \phi_a \rangle + \delta_1 E_a \langle \phi_a | \phi_n \rangle \\ \langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle &= (E_a - E_b) \langle \delta_1 \phi_a \rangle \end{aligned} \quad (\text{A.2.9})$$

Para $a = b$ tendríamos que esta ecuación es igual a (A.2.8). Lo que ahora conocemos, a diferencia de antes, es que

$$\langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle = (E_a - E_b) \langle \phi_b | \delta_1 \phi_a \rangle, \quad \text{para } a \neq b \quad (\text{A.2.10})$$

Ahora el problema es claro: si existen dos estados con $\phi_b \neq \phi_a$ tal que $E_b = E_a$, entonces la ecuación anterior es inconsistente a menos que $\langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle$ sea cero, lo cual no suele ser el caso.

Estados no degenerados

Primero vamos a estudiar el caso mas sencillo posible: el estado no degenerado. En otras palabras: cada estado tiene su propia energía, diferente a cualquier otro estado. En este caso podemos escribir:

$$\langle \phi_b | \delta_1 \phi_a \rangle = \frac{\langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle}{(E_a - E_b)}, \quad \text{para } a \neq b \quad (\text{A.2.11})$$

Ahora bien, ¿Qué pasa con el componente de $\delta_1 \phi_a$ proyectado sobre ϕ_a dado por $\langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle$? Para encontrar el valor necesitamos imponer la condición de que $\phi_a + \delta_1 \phi_a$ está normalizada, esto es:

$$1 = \langle \phi_a + \delta_1 \phi_a | \phi_a + \delta_1 \phi_a \rangle = 1 + \langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle + \langle \phi_a | \phi_a \rangle + \mathcal{O}(\varepsilon^2) \quad (\text{A.2.12})$$

De lo cual se deduce la condición de que

$$\text{Re}(\langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle) = 0 \quad (\text{A.2.13})$$

No hay que imponer nada a la parte imaginaria del producto $\langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle$, y dado que este valor, en realidad, lo podemos elegir libremente, ya que solo representa la elección de fase del vector. En particular elegimos que $\langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle$ sea real, de tal modo que la condición de normalización es tan sencilla como

$$\langle \phi_a | \delta_1 \phi_a \rangle = 0 \quad (\text{A.2.14})$$

Volviendo a la ecuación (A.2.11) y usamos que

$$\delta_1 \phi_a = \sum_b |\phi_b\rangle \langle \phi_b | \delta_1 \phi_a \rangle = \sum_{b \neq a} \frac{\langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle}{(E_a - E_b)} |\phi_b\rangle \quad (\text{A.2.15})$$

de tal modo que la *perturbación de primer orden* para ϕ_a es:

$$\delta_1 \phi_a = \sum_{b \neq a} \frac{\langle \phi_b | \delta \mathcal{H} | \phi_a \rangle}{(E_a - E_b)} |\phi_b\rangle \quad (\text{A.2.16})$$

Estados degenerados

Supongamos que hay un número de estados $\phi_{a_1}, \phi_{a_2}, \dots, \phi_{a_n}$, todos con la misma energía E_a . Dado que \mathcal{H} es hermítico, las cantidades $\langle \phi_{a_s} | \mathcal{H} | \phi_{a_r} \rangle$ forman una matriz Hermítica. Debido a un teorema de álgebra matricial, tenemos que dicha matriz podrá ser estudiada como una matriz formada por los autovectores u_1, u_2, \dots, u_n , de tal manera que

$$\sum_{r=1}^n \langle \phi_{a_s} | \delta \mathcal{H} | \phi_{a_r} \rangle = \Delta_q u_{qs} \quad (\text{A.2.17})$$

donde Δ_q eson los autovalores y u_{qr} son los miembros de la matriz cuyos componentes son los vectores ortonormales u_1, u_2, \dots, u_n (esto es, u_{qr} es el valor de la posición r del vector q):

A.2.2. Segundo orden

Caso no degenerado

Caso degenerado

A.3. Teoría de perturbaciones dependiente del tiempo. Regla de oro de Fermi

A.4. Métodos variacionales.

A.5. Momento angular y espín

Las leyes de la naturaleza no deberían depender de como este orientado nuestro laboratorio. Se espera entonces que nuestras teorías sean invariante bajo rotaciones. En este apartado vamos a probar como la invariancia bajo rotaciones lleva a la existencia de la conservación del momento \mathbf{J} . Una rotación en un espacio tridimensional es una transformación lineal $x'_i = \sum_j R_{ij} x_j$ de las Coordenadas cartesianas x_i que deja invariante el producto escalar $\mathbf{x} \cdot \mathbf{y}$. De este modo tenemos que:

A.5.1. Momento angular para $j = 1/2, 1, 3/2$

A.5.2. Representaciones del operador rotación: matrices de rotación

A.5.3. Coeficientes de Clebsch-Gordan, símbolos $3j$ y $6j$

Dos sistemas con momentos angulares \mathbf{J}_1 y \mathbf{J}_2 pueden ser considerados juntos como un sistema global de momento angular total $\mathbf{J}_3 = \mathbf{J}_1 + \mathbf{J}_2$. Existen dos bases de autofunciones de este tercer sistema, representadas por $|j_1 j_2 j_3 m_3\rangle$ y $|j_1 j_2 m_1 m_2\rangle$. Lógicametne podremos cambiar de un estado a otro usando:

$$|j_1 j_2 j_3 m_3\rangle = \sum_{m_1, m_2} \langle j_1 j_2 m_1 m_2 | j_1 j_2 j_3 m_3 \rangle |j_1 j_2 m_1 m_2\rangle \quad (\text{A.5.1})$$

A los elementos de la matriz $\langle j_1 j_2 m_1 m_2 | j_1 j_2 j_3 m_3 \rangle$ se le llaman **coeficientes de Clebsch-Gordan**. Una notación alternativa es:

$$\begin{aligned} \Psi_{j_1 j_2 j_3}^{m_3} &= \sum_{m_1, m_2} C_{j_1 j_2}(j_3 m_3; m_1 m_2) \Psi_{j_1 j_2}^{m_1 m_2} \\ \Psi_{j_1 j_2}^{m_1 m_2} &= \sum_{j_3, m_3} C_{j_1 j_2}(j_3 m_3; m_1 m_2) \Psi_{j_1 j_2}^{m_1 m_2} \end{aligned} \quad (\text{A.5.2})$$

A.5.4. Armónicos esféricos

Los armónicos esféricos $Y_l^m(\theta, \varphi)$ son las autofunciones del orbital momento angular orbital, y satisfacen las siguientes ecuaciones diferenciales:

$$\left[\frac{1}{\sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin(\theta) \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{1}{\sin^2(\theta)} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} \right) \right] Y_l^m + l(l+1)Y_l^m = 0 \quad (\text{A.5.3})$$

Y vienen dadas explícitamente por:

$$Y_l^m(\theta, \varphi) = (-1)^m \left[\frac{2l+1}{4\pi} \frac{(l-m)!}{(l+m)!} \right]^{1/2} P_l^m(\cos(\theta)) e^{im\varphi} \quad (\text{A.5.4})$$

A.5.5. El teorema de Wigner-Eckart

Sean los $|\Phi_j^m\rangle$ los autoestados del momento angular con autovalores $j(j+1)\hbar^2$ y $m_j\hbar$ para J^2 y J_3 respectivamente. Recordar que

$$(J_1 \pm iJ_2)|\Phi_j^m\rangle = \hbar\sqrt{j(j+1) - m(m \pm 1)}|\Phi_j^{m \pm 1}\rangle \quad (\text{A.5.5})$$

Sea $|\Psi_j^m\rangle$ otros autoestados del momento angular. Podemos demostrar que

$$\langle \Phi_j^{m+1} | \Psi_j^{m+1} \rangle = \langle \Phi_j^m | \Psi_j^m \rangle \quad (\text{A.5.6})$$

Esto demuestra que $\langle \Phi_j^m | \Psi_j^m \rangle$ es *independiente* de m . Cualquier otro elemento de la matriz con valores de j y m diferentes se anulan:

$$\langle \Psi_{j_3}^{m_3} | O_{j_2}^{m_2} \rangle = 0 \quad (\text{A.5.7})$$

Definimos como un **tensor irreducible** de rango j como un conjunto de $2j+1$ operadores O_j^m ($m = -j, -j+1, \dots, j$) que al aplicarle los generadores de rotación

$$[J_3, O_j^m] = \hbar m O_j^m \quad [J_1 \pm iJ_2, O_j^m] = \hbar\sqrt{j(j+1) - m(m \pm 1)} O_j^{m \pm 1} \quad (\text{A.5.8})$$

Algunos ejemplos de tensores irreducibles son los *armónicos esféricos*.

Teorema A.1 (Wigner-Eckart). Sea $\langle j_1 j_2 m_1 m_2 | j_1 j_2 j_3 m_3 \rangle$ es el coeficiente de Clebsch-Gordan asociado con el acoplamiento de los momentos angulares \mathbf{J}_1 y \mathbf{J}_2 que componen \mathbf{J}_3 ; y $\langle \Phi || O || \Psi \rangle$, llamada la matriz irreducible elemental, que puede depender de todo menos de las tres componentes m_1, m_2 y m_3 ; el teorema de Wigner-Eckart nos dice que:

$$\langle \Phi_{j_3}^{m_3} | O_{j_1}^{m_1} | \Psi_{j_2}^{m_2} \rangle = \frac{1}{2j_3 + 1} \langle j_1 j_2 m_1 m_2 | j_1 j_2 j_3 m_3 \rangle \langle \Phi || O || \Psi \rangle \quad (\text{A.5.9})$$

El teorema de Wigner-Eckart se puede expresar de otra forma, la **Formula de Landé**. Sea \mathbf{A} un vector cualquiera y \mathbf{J} un momento angular. Esta fórmula nos dice que:

$$\langle \Phi_j^m | \mathbf{A} | \Psi_j^{m'} \rangle = \frac{\langle \Phi_j^m | \mathbf{A} \cdot \mathbf{J} | \Psi_j^m \rangle}{j(j+1)\hbar^2} \langle \Phi_j^m | \mathbf{J} | \Psi_j^{m'} \rangle \quad (\text{A.5.10})$$

A.6. Operadores tensoriales irreducibles