UNIVERSIDAD NACIONAL AUTONOMA DE MEXICO FACULTAD DE QUIMICA DIVISION DE ESTUDIOS SUPERIORES



ESTUDIO COMPARATIVO ENTRE DIFEREN-TES MODELOS DE INTERCAMBIO ESTA-DISTICO

> T E S I S Que Para Obtener el Título de: QUIMICO Presenta

MA. ELBA ORTIZ ROMERO VARGAS

México, D. F.

1978



Universidad Nacional Autónoma de México



UNAM – Dirección General de Bibliotecas Tesis Digitales Restricciones de uso

DERECHOS RESERVADOS © PROHIBIDA SU REPRODUCCIÓN TOTAL O PARCIAL

Todo el material contenido en esta tesis esta protegido por la Ley Federal del Derecho de Autor (LFDA) de los Estados Unidos Mexicanos (México).

El uso de imágenes, fragmentos de videos, y demás material que sea objeto de protección de los derechos de autor, será exclusivamente para fines educativos e informativos y deberá citar la fuente donde la obtuvo mencionando el autor o autores. Cualquier uso distinto como el lucro, reproducción, edición o modificación, será perseguido y sancionado por el respectivo titular de los Derechos de Autor.

TESIS 19-28 M.T. 3 26 319 BIS FECHA PROC SER CONTROL CONTROL JISLIOTIST ADRAV COSMON MEDICAL PLAN 11702

JURADO ASIGNADO:

| PRESIDENTE | ANDONI GARRITZ RUIZ |
|---------------|--------------------------|
| VOCAL | JOSE LUIS GAZQUEZ MATEOS |
| SECRETARIO | GISELA HERNANDEZ MILLAN |
| ler. SUPLENTE | CARMEN VAREA GILABERT |
| 2do. SUPLENTE | MIGUEL COSTAS BASIN |

SITIO DONDE SE DESARROLLO EL TRABAJO:

DEPARTAMENTO DE QUIMICA TEORICA DIVISION DE ESTUDIOS SUPERIORES FACULTAD DE QUIMICA U.N.A.M.

SUSTENTANTE:

Mella

MA. ELBA ORTIZ ROMERO VARGAS

ASESOR DEL TEMA

ose duis gézquer JOSE LUIS GAZQUEZ MATEOS

WE CAN CALCULATE EVERYTHING

E. CLEMENTI.

IT THUS HAS BEEN ESTABLISHED THAT THE ONLY DIFFICULTY WHICH EXISTS IN THE EVALUATION OF THE ENERGY AND WAVEFU<u>N</u> TION OF ANY MOLECULE...IS THE AMOUNT OF COMPUTING NECESSARY.

S.F. BOYS.

A MIS PADRES Y HERMANOS

A TODA MI FAMILIA

A TI JUAN MANUEL

AGRADECIMIENTOS

Quiero agradecer a todas las personas que me han ayud<u>a</u> do en la realización de este trabajo, a mis compañeros del Departamento de Química Teórica, a mis maestros por sus co<u>n</u> sejos a mis amigos por su amistad, a mi familia por su apoyo , a todos ustedes gracias.

En forma especial un agradecimiento a José Luis Gázquez por sus enseñanzas, por su paciencia y comprensión por sus consejos y por su amistad, gracias José Luis.

INDICE

CAPITULO 1. INTRODUCCION

CAPITULO 2 FUNCIONALES DE LA DENSIDAD Y ECUACIO NES DE CAMPO AUTOCONSISTENTE.

2-1 Teorema de Hohenberg y Kohn.

2-2 Funcionales de la densidad.

2-3 Funcionales de la densidad de spin y campos autoconsistentes.

CAPITULO 3. DIFERENTES MODELOS DE INTERCAMBIO 11

- 3-1 El método X. y la determinación del parámetro
- 3-2 El agujero de Fermi
- 3-3 El agujero de Fermi y las matrices de densidad.
- 3-4 El método X.,
- 3-5 Resultados y Conclusiones

CAPITULO 4. CORRELACION

26

33

37

- 4-1 El agujero de Coulomb y las matrices de densidad.
- 4-2 El modelo de Hedin Gunnarsson y Lundqvist.

4-3 Resultados y conclusiones.

CAPITULO 5. AUTOINTERCAMBIO

CONCLUSIONES

APENDICE.

BIBLIOGRAFIA.

pág.

PREFACIO

El intercambio estadístico es una aproximación de gran utilidad para describir la estructura electrónica de átomos, moléculas y sólidos. El objetivo de este trabajo es el de -analizar el grado de exactitud y capacidad para predecir dif<u>e</u> rentes propiedades atómicas de varios modelos propuestos en la literatura.

CAPITULO 1

INTRODUCCION

La ecuación de Schrödinger

 $\hat{H}\Psi(1,2,...,n) = E\Psi(1,2,...,n)_{(1-1)}$

nos da un fundamento teórico para la solución de una gran variedad de problemas en Química. Para un átomo con n electrones suponiendo núcleos puntuales de masa infinita (en Ry, sistema de unidades utilizado en todo el texto.)

$$H = -\sum_{i=1}^{n} \nabla_{i}^{2} - 2\sum_{i=1}^{n} \frac{Z}{r_{i}} - 2\sum_{i=j}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{1}{r_{ij}} \right) \quad (1-2)$$

en donde el primer sumando representa al operador de energía ciné tica, el segundo sumando a la interacción núcleo-electrones y el tercer sumando a la interacción electrón-electrón. Ψ (1,2, ...,n) es la función de onda.

La Ec. (1-1) se puede resolver analíticamente para el átomo de H. Para los átomos de He y Li existen funciones de onda muy exactas, determinadas variacionalmente. Estas incluyen explícita mente las distancias interelectrónicas. Sin embargo este procedimiento es demasiado complicado para átomos con más electrones - siendo necesario desarrollar métodos más simples como el de Hartree Fock (HF) que al ser una primera aproximación sirve a su vez como base para métodos casi exactos como el de interacción de configuciones y el de teoría de perturbaciones de muchos cuerpos.

En el método HF, la función de onda Ψ (1,2, ...,n) se aprox<u>i</u> ma por el producto antisimetrizado de n spin - orbitales \emptyset_i (i)

$$\Psi(1,2,...,n) = \frac{1}{\sqrt{n_1}} \det |\phi_{i}(1),...,\phi_{i}(0), \phi_{n}(1-3)|$$

La energía asociada con esta función de onda está dada por

$$E = \sum_{i=1}^{n} \int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \left[-\nabla_{i}^{*} - 2\frac{2}{4}r \right] \phi_{i}(\vec{r}) d\tau ds$$

$$+ \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \left[\int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}^{*}(\vec{r}') 9rr' \phi_{i}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}') d\tau d\tau' ds ds' - \int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}^{*}(\vec{r}') 9rr' \phi_{i}(\vec{r}') \phi_{j}(\vec{r}') d\tau d\tau' ds ds', \quad (1-4)$$

donde d \mathcal{C} es el elemento de volúmen, dS la coordenada de spin y

aprovechando el teorema variacional se lleva a cabo una variación de la energía con respecto al conjunto $\{\phi_i\}$ sujeta a las restricciones

$$\int \phi_i^*(\vec{r}) \phi_j(\vec{r}) d\vec{c} = \delta_{ij} \qquad (1-5)$$

para determinar los spin-orbitales óptimos, es decir aquellos que producen una energía mínima, asi se llega a la ecuaciones de HF

$$\widehat{F} \phi_i = \epsilon_i \phi_i, \qquad (1-6)$$

en donde

$$\hat{F} = -\nabla^2 - 2Z_r + V_c(\vec{r}) + V_{xHFi}(\vec{r}), \quad (1-7)$$

siendo Vc (r) el potencial coulómbico.

$$l_{c}(\vec{r}) = \sum_{j} \int \phi_{j}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}) \operatorname{grr} d\tau'$$
 (1-8)

y V_{XHFi} (r) el potencial de intercambio

$$V_{X H \mp i}(\vec{r}) = - \int_{J}^{L} \frac{\left[\int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}^{*}(\vec{r}') \phi_{j}(\vec{r}') \phi_{i}(\vec{r}') g_{rr'} d\mathcal{T}'\right]}{\phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{i}(\vec{r}')}$$
(1-9)

 Σ 'significa que la suma se efectúa solamente sobre spin-orbitales del mismo spin que \emptyset_i

Aunque este método se ha aplicado a una gran variedad de átomos y moléculas, existen ciertas dificultades de cómputo (especialmente cuando se aplica a sistemas con muchos electrones) ya que el potencial de intercambio es diferente para cada spin orbital y tiene un carácter no "local". Las Ecs. (1-6) y (1-9) indican que para conocer $V_{\rm XHFi}$ en el punto \vec{r} y así poder calcular \emptyset_i en ese mismo punto, es necesario conocer la función \emptyset_i en todo el espacio. Por lo tanto se desearía aproximar el potencial de - intercambio de H.F. por algún potencial que sea igual para todos los spin orbitales y que tenga carácter local para simplicar los cálculos de estructura electrónica en sistemas grandes. Sin embargo este procedimiento debe tener capacidad predictiva y por lo tanto debe ser, al menos, tan exacto como el modelo de H.F.

En 1951, Slater sugurió reemplazar V_{VHFi} por el promedio

$$\left< V_{XHFi} \right> = - \frac{\sum_{iji}}{M_{iji}} \frac{\int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}) \phi_{i}(\vec{r}) g_{rr'} d\mathcal{E}'}{\sum_{ij} \phi_{k}^{*}(\vec{r}) \phi_{k}(\vec{r})} \qquad (1-10)$$

y aproximar este potencial por el de un gas de electrones libres

$$\langle V_{xHFi} \rangle \approx V_{xS}(\vec{r}) = -6 \left(\frac{3}{8\pi} \rho(\vec{r})\right)^{\frac{1}{3}}$$
 (1-11)

Así, las ecuaciones monoelectrónicas de HF se reducen a

$$[-\nabla^2 - 2Z/r + V_c(\vec{r}) + V_{xs}(\vec{r})]\phi_i(\vec{r}) = \epsilon_i \phi_i(\vec{r})$$

isl,..., n (1-12) Estas Ecs. son mas simples de resolver que las de HF pues el potencial de intercambio es el mismo para todos los spin-orbitales y tiene carácter local. Sin embargo, siendo la energía de inter-cambio por electrón

$$U_{x}(\vec{r}) = \frac{3}{2} \left(\frac{3}{\pi} \beta(\vec{r}) \right)^{\prime \prime 3}, \qquad (1-13)$$

la energía total estará dada por

$$E = \sum_{i} \int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \left[-\nabla^{2} - 2Z_{r} \right] \phi_{i}(\vec{r}) d\mathcal{I}$$

+ $\frac{1}{2} \iint P(\vec{r}) P(\vec{r}) g_{rr'} d\mathcal{I} d\mathcal{I}' - \frac{3}{2} \left(\frac{3}{4}\right)^{V_{3}} \int P(\vec{r}) d\mathcal{I}'$

en donde

$$p(\vec{r}) = \sum_{i} \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{i}(\vec{r})$$
 (1-15)

Puede verse que las Ecs. (1-12) no provienen de haber efectuado una variación del conjunto $\{\phi_i\}$, y por lo tanto la energía total, determinada por medio de estos spin orbitales no corres ponde a un mínimo. Es decir, si se procede variacionalmente a partir de la Ec. (1-14) se obtiene que,

$$V_{x_{4KS}}(\vec{r}) = -4 \left(\frac{3}{8\pi} \mathcal{P}(\vec{r})\right)^{\frac{1}{3}} = \frac{2}{5} V_{x_{5}}(\vec{r}). \qquad (1-16)$$
mientras que los demás términos de la Ec. (1-12) permanecen igua

les. La Ec. (1-16) fué sugerida por Gaspar² y por Kohn y Sham³ (GKS) y tiene la ventaja de que además de mantener la simplici-dad del modelo de Slater es variacional.

Sin embargo el estudio de muchos investigadores en el campo de estructura electrónica de átomos, moléculas y sólidos demostró que para tener una exactitud, similar a la de HF debía introducirse en la Ec. (1-11) un factor multiplicativo α (igual a 1 para Slater e igual a 2/3 para GKS), que toma un valor diferente para cada átomo; esto dió lugar al nacimiento del método llamado χ_{π}^{4} .

Existen diferentes métodos para ajustar los valores del pará metro α . Esto será visto en detalle en el capítulo 3 junto con otros métodos propuestos recientemente que permiten calcular el valor de α .

Por otro lado Herman, Van Dyke y Ortenburger⁵ han sugerido que el potencial de intercambio tenga la forma propuesta por GKS pero añadiendo una corrección debida a la no-homogeneidad del sistema-(un gas de electrones libres tiene una densidad homogénea mientras que un átomo no la tiene). Esta corrección la introducen a - - través de los gradientes de la densidad y su magnitud está controlada por un parámetro β , dando lugar al método llamado $X \propto \beta$ que tiene como principal ventaja (como veremos en el capítulo 3) - que los parámetros a y & son prácticamente universales.

En este tipo de métodos "locales" es posible incluir de una forma aproximada potenciales de correlación, que permiten ir mas allá de HF, sin que se pierda simplicidad en el cálculo. En el capítulo 4 se presentan dos modelos, uno, basado en las propieda des de las matrices de densidad y otro, propuesto por Hedin, - -Lundqvist y Gunnarsson⁶, basado en una parametrización de los r<u>e</u> sultados obtenidos mediante técnicas de muchos cuerpos.

Puede verse en las Ecs. (1-8) y (1-9) que los términos con i=j (de autointercambio) se cancelan de una forma natural, en cambio, cuando el intercambio es aproximado por la Ec (1-16) o alguna similar, el cancelamiento es parcial. Un modelo en el que se incluya. explícitamente el autointercambio, y en el que se aproxime el intercambio interelectrónico no resultaría muy complicado. En el capítulo 5 se analizan las ventajas y desven tajas de tal modelo.

Finalmente, se ha incluído un apéndice, en donde se presen ta el listado del programa.

-5-

CAPITULO 2

FUNCIONALES DE LA DENSIDAD Y ECUACIONES DE CAMPO AUTOCONSITENTE

El objetivo fundamental que se persigue en un modelo estadís tico, aplicado a átomos y moléculas, es el de relacionar directamente a la energía, con la densidad de carga, y mediante un proceso variacional para minimizar la energía, determinar las ecuaciones que debe satisfacer la densidad de carga de manera que esta pueda ser calculada sin tener necesidad de obtener previamen te la función de onda. Por lo tanto es necesario demostrar que la densidad de carga del sistema, determina la energía del mismo y en contrar la relación fundamental: entre ambos.

2-1 Teorema de Hohenberg y Kohn⁷

Este teorema demuestra que la energía del estado basal de un átomo o molécula esta dada por un funcional único de la densidad de carga, y por lo tanto ésta determina la energía del sistema.

Ya que el potencial V (\vec{r}) determina al hamiltoniano H del sis tema, basta con demostrar que la energía potencial está dada por un funcional único de la densidad.

La demostración se hace por reducción al absurdo. Se supone que otro potencial V' (\vec{r}) con estado basal Ψ da lugar a la misma $\rho(\vec{r})$. Ψ ' no puede ser igual a Ψ (a menos que V' $(\vec{r}) - V(\vec{r})$ = constante) ya que satisfacen diferentes ecuaciones de Schrödinger. Por lo tanto,

 $E' = \int \Psi' \hat{H}' \Psi' \mathcal{X} < \int \Psi \hat{H}' \Psi \mathcal{X} = \int \Psi (\hat{H} + V' - V) \Psi \mathcal{X} \quad (2-1)$ $\hat{H}, \hat{H}', E, E' \qquad \text{son los hamiltonianos y energías asociadas - con los estados basales } \Psi \quad y \quad \Psi'$ De la Ec. (2-1) tenemos que

$$E' < E + \int [V'(\vec{r}) - V(\vec{r})] f(\vec{r}) dT$$
, (2-2)

intercambiando los símbolos y procediendo de la misma forma se en cuentra que:

-7-

$$\mathbf{E} < \mathbf{E}' + \int \left[V(\vec{r}) - V'(\vec{r}) \right] \boldsymbol{g}(\vec{r}) d\boldsymbol{\tau} , \qquad (2-3)$$

sumando las ecuaciones (2-2) y (2-3) se llega a la contradicción.

$$E + E' \prec E + E'$$
, (2-4)

Por lo tanto $V(\vec{r})$ (excepto por una constante arbitraria) está -dado por un funcional único de la densidad y el teorema queda demo<u>s</u> trado.

El siguiente paso, es encontrar la relación funcional entre la densidad y la energía. Es aquí donde se presentan las mayores dificultades, ya que no es una relación trivial, por ello existen diversos métodos que dependen de las aproximaciones que se hayan hecho.

2-2 Funcionales de la densidad

Kohn y Sham³ han propuesto que el funcional se puede escribir como

 $E [q] = T[q] + \int p(\vec{r}) v(\vec{r}) dt + \int f(\vec{r}) p(\vec{r}') g_{rr'} dt dt' + E_{rc} [q]$ (2-5)

en donde $T[\ref{s}]$ es el funcional de la energía cinética, $v(\vec{r})$ representa a algún potencial externo (en el caso de un átomo aislado, el potencial creado por el núcleo) y $E_{xc}[\ref{s}]$, es el funcional de intercambio y correlación.

La fomra exacta de T[s] y fxc[s] no se conoce; por lo tanto, es necesario utilizar formas aproximadas que den lugar a una variedad de "métodos estadísticos."

Si la densidad de carga se expresa como

$$g(\vec{r}) = \sum_{i} \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{i}(\vec{r})$$

y se procede variacionalmente para determinar el conjunto $\{\phi_i\}$ óptimo, es decir, aquel para el cual la energía total es mínima, se obtiene que

$$\tau(\vec{r}) + v(\vec{r}) + \int p(\vec{r}') g_{rr'} dt' + V_{xc}(\vec{r}) \oint \phi_i = \epsilon_i \phi_i$$

 $i = 1, ..., n$ (2-7)

si se imponen las restricciones

$$\left(\phi^{*}_{,}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}) dt = \delta_{ij} \right)$$

$$(2-8)$$

Los términos $\mathcal{T}(\vec{r}) \neq V_{xc}(\vec{r})$ son derivadas funcionales, es decir,

$$\tau(\vec{r}) = \frac{\delta T[P]}{\delta f} \qquad (2-9)$$

У

$$V_{xc}(\vec{r}) = \frac{d E_{xc}[P]}{dP} \qquad (2-10)$$

La ventaja de este procedimiento consiste en reemplazar t(\vec{r}) por $\mathcal{T}(\vec{r}) = -\nabla^2$ (2-11) y por lo tanto solo es necesario aproximar el funcional de inter cambio y correlación pues haciendo uso de las ecuaciones (2-7) se obtiene

que la energía total correspondiente al mínimo está dada por

$$E_{m} = \sum \epsilon_{i} - \pm \iint \beta(\vec{r}) \beta(\vec{r}') g_{rr'} dr dr' - \iint \beta(\vec{r}) V_{rc}(\vec{r}) dr + E_{rc} [P] \qquad (2-12)$$

Sin embargo es interesante mencionar que existen otros métodos estadísticos, como el de Thomas-Fermi, Thomas-Fermi-Dirac, etc.en los que también el funcional de energía cinética es aproximado.

2-3 Funcionales de la densidad de spin y campos autoconsistentes.

Las relaciones derivadas en la sección anterior nos proporcionan las bases para el desarrollo de un modelo estadístico, en el que solamente $E_{xc}[g]$ es aproximado. El objetivo de esta sección con siste en establecer un esquema lo mas general posible, de los aspec tos comúnes a los diversos tipos de intercambio y correlación.

La densidad de carga se puede separar en componentes de spin

$$f(\vec{r}) = f_{+}(\vec{r}) + f_{+}(\vec{r}),$$
 (2-13)

de esta forma,

$$\mathcal{P}_{+}(\vec{r}) = \sum \phi_{i_{1}}^{*}(\vec{r}) \phi_{i_{1}}(\vec{r}) . \qquad (2-14)$$

Si el funcional de intercambio y correlación se aproxima por

 $E_{xc} [\rho] = \frac{1}{2} \iint [\rho_{\uparrow}(\vec{r}) \cup_{xc_{\uparrow}}(\vec{r}) + \rho_{\downarrow}(\vec{r}) \cup_{xc_{\downarrow}}(\vec{r})] d\mathcal{I} \qquad (2-15)$ en donde U_{xc} representa a la energía de intercambio y correlación, por electrón, entonces, la energía total será:

$$E [\rho] = \sum_{Y=r_{1}} \sum_{i} \int \phi_{i} \phi_{i} (\vec{r}) [-\nabla^{2} - \frac{2z}{r_{r}}] \phi_{iY} (\vec{r}) d\vec{t} + \frac{1}{2} \int \rho(\vec{r}) \rho(\vec{r}') g_{rr'} d\vec{t} d\vec{c}' + \frac{1}{2} \sum_{Y=r_{1}} \int \rho_{Y} (\vec{r}) U_{xCY} (\vec{r}) d\vec{t}, \qquad (2-16)$$

Procediendo variacionalmente, se obtiene que el conjunto optimo $\{\phi_{i1}, \phi_{44}\}$ debe satisfacer el sistema de ecuaciones

$$\begin{bmatrix} -\nabla^{2} + V(\vec{r}) \int \phi_{i} \gamma(\vec{r}) = \mathcal{E}_{i} \gamma \mathcal{P}_{i} \gamma(\vec{r}), \quad i = 1, ..., n \quad (2-17) \\ \text{in donde} \qquad V(\vec{r}) = -\frac{2\vec{z}}{r} + \int \mathcal{P}(\vec{r}) \mathcal{P}_{rr} dt' + V \gamma(\vec{r}) \\ V \gamma(\vec{r}) = -\frac{2\vec{z}}{r} + \int \mathcal{P}(\vec{r}) \mathcal{P}_{rr} dt' + V \gamma(\vec{r}) \\ (2-18) \quad (2-18)$$

La solución del sistema de Ecs. (2-17) requiere de un método iterativo ya que para evaluar V(r) es necesario conocer al conju<u>n</u> to $\phi(\vec{r})$; el procedimiento que se sigue consiste en

P"

proponer
$$\beta' \longrightarrow$$
 Calcular $V(\mathbf{r}) \longrightarrow$ resolver las Ecs. (2-17)

el ciclo se repite hasta que la densidad propuesta para evaluar $V(\vec{r})$ y la obtenida sean iguales; entonces se dice que se ha llegado a la autoconsistencia.

En los capítulos 3 y 4 se presentan resultados de cálculos efectuados de esta forma para diferentes aproximaciones de $U_{xc}(\vec{r})$.

Es importante hacer notar que $U_{xc}(\vec{r}) = U_{x}(\vec{r}) + U_{c}(\vec{r})$ (2-19). Por lo tanto, si se desprecia $U_{xc}(r)$, el modelo consiste en una aproximación al método de Hartree-Fock no restringido (SUHF). Si se incluye $U_{c}(r)$ el modelo es una aproximación a la ecuación de Schrödinger.

En el caso en que $f_{+} = f_{+} = f_{/2}$, (spin restringido) las ecuaciones de este inciso se reducen a las presentadas en el inciso 2 y en el capítulo 1. El caso spin restringido será válido solamente en sistemas de capa cerrada y por lo tanto en sistemas de capa a-bierta uno debería utilizar las ecuaciones propuestas en este inc<u>i</u> so.

CAPITULO 3

DIFERENTES MODELOS DE INTERCAMBIO

3-1 El método X y la determinación del parámetro a.

En términos de las ecuaciones desarrolladas en el capítulo anterior, el método X_{x} consiste en aproximar U_{x1} por

Puede verse en la ecuación (3-1) que no es posible determinar α a partir de la condición $\frac{\partial F_{XA}}{\partial \alpha} = 0$ pues este mínimo no exis te, ya que a medidad que α aumenta la energía disminuye monotónicamente. Debido a esta hecho ha sido necesario buscar otros alternativas.

Lindgrven⁹ y Kmetko¹⁰ propusieron un método que consiste en determinar el valor de α (α min) que genera un conjunto de orbitales { ϕ i} tal que sustituído en la ecuación (1-4) da un mín<u>i</u> mo. Se ha observado que la variación de α min con el número atómico es irregular y no se recomienda el uso de estos valores.

Schwarz ha determinado los valores de α para casi todos los elementos de la tabla períodica haciendo que, la energía total del método X α sea igual a la energía todal de HF para cada átomo. Estos valores denotados d_{MF} muestran una dependencia suave con el número atómico Z, tal que d_{MF} decrece cuando aumenta el número --atómico. α foma valores de 0.78 para átomos con 2 electrónes --- disminuye hasta el rango de 0.72 - 0.70 para elementos de la serie de transición 3d y tiende a un valor asintótico de 0.69.

Otro procedimiento para la determinación del parámetro α es el propuesto por Berrondo y Goscinski¹³; en este método se evalúa el coeficiente virial utilizando las ecuaciones de HF para diferen tes conjuntos de orbitales X_{α} , obtenidos a partir de diferentes valores de α hasta que el teorema virial se satisfaga

$$\left(\langle \nabla \rangle = -\frac{1}{2} \langle T \rangle \right).$$

Se encuentra que $\alpha_{vT} \approx \alpha_{HF}$.

El hecho de que existan diferentes valores de α para diferentes átomos y la posibilidad de determinar estos valores por diferentes caminos reducen la teoría $X\alpha$ a una teoría paramétrica. Por lo tanto es deseable preguntarse si la constante de proporcionalidad en el potencial de intercambio podría ser derivada para -cada átomo por medio de consideraciones puramente teóricas. 3-2 El agujero de Fermi.

Slater⁴ ha demostrado que la dependencia del potencial de -intercambio $U_{xt}(\vec{r})$ de $\rho_1^{Y_3}$ (\vec{r}) puede obtenerse haciendo ciertas suposiciones acerca de la distribuición de la carga de intercambio que genera al potencial de intercambio $U_{xt}(r)$.

Siendo el potencial de intercambio negativo, significa que para el electrón de referencia la carga de intercambio ha sido removida de la distribución electrónica total, a esto se le llama -comunmente agujero de Fermi, éste viaja alrededor del electrón y esencialmente representa una "esfera de influencia" que lo rodea e impide que otro electrón con el mismo spin ocupe el mismo punto en el espacio. En la siguiente sección se demostrará que la carga total de intercambio es -l y que su valor en el punto en que se -- encuentra el electrón de referencia es - $\rho_1(r)$.

Slater supone que la carga de intercambio se distribuye uniformemente dentro de una esfera centrada en el electrón de referencia con una magnitud igual a - $\int_{\mathbf{t}} (\mathbf{r})$. Si el radio de la esfera de Fermi es \mathbf{r}_s , entonces como la carga total de -intercambio es -1

$$\frac{4}{3}\pi r_{3}^{3} g_{1}(r_{s}) = -1$$
(3-2)

El potencial electrostático en el centro de la esfera debido a esta carga de intercambio es - $3/r_{\rm e}$ y por lo tanto

$$\bigcup_{x_1} (\vec{r}) = -3 \left(\frac{4}{3} \pi g_1(\vec{r}) \right)^{\frac{1}{3}}$$
(3-3)

Si se compara esta ecuación con la (3-1) se obtiene un valor de \propto teórica igual a 0.87. Sin embargo, ya se había mencionado la necesidad de que \propto varie con z para tener una exactitud similar a la de HF; por lo tanto, es importante estudiar mas a fondo las propiedades del agujero de Fermi.

3-3 El agujero de Fermi y las matrices de densidad.

Recientemente Gopinathan, Whitehead y Bogdanovic ¹⁴ (GWB) y -Gázquez y Keller¹⁵ (GK) han propuesto una forma de determinar el parámetro α mediante bases puramente teóricas, utilizando en su desarrollo las propiedades de las matrices de densidad de una y de dos partículas.Solo necesitaremos los elementos diagonales de las matrices de densidad de una y dos partículas y estos están definidas como: $f(i) = n \int |\Psi(1, 2...n)|^2 dT_2 dT_3 ... dT_n dS_i dS_2 ... dS_n$, ⁽³⁻⁴⁾

$$\pi(1,2) = n(n-1) \int |\Psi(1,2,...,n)|^2 d\mathcal{T}_3 \dots d\mathcal{T}_n dS_1 dS_2 \dots dS_n (3-5)$$

donde $d\mathcal{I}_i$ representa el elemento de volúmen del i-ésimo electrón

y d5 las coordenadas de spin, Ψ (1,2,...n) es la función de onda para un sistema con n electrones, p (1), la densidad de carga en el punto (1) representa la probabilidad de encontrar a cual quiera de los n electrones en este punto. π (1,2) es la densidad de pares y físicamente representa la probabilidad de encontrar cualquiera de los n electrones en el punto (1) y simultáneamente otro en el punto (2).

Separando estas cantidades en sus componentes de spin ten<u>e</u> mos:

$$P(1) = P_{+}(1) + P_{+}(1)$$
 (3-6)

 $\pi(1,2) = \pi_{\uparrow\uparrow}(1,2) + \pi_{\uparrow\downarrow}(1,2) + \pi_{\downarrow\uparrow}(1,2) + \pi_{\downarrow\downarrow}(1,2) \quad (3-7)$

Las propiedades de las matrices de densidad que aquí interesan son:

(TT+1 (1, 2) dT, dT. = n+ n+

| 5 | $\beta_{\uparrow}(1) d\tau$ | = n ₁ , | (3-8) |
|---|-----------------------------|------------------------------------|-------|
| S | π11 (1,2) | $d\tau_1 d\tau_2 = n_1 (n_1 - 1),$ | (3-9) |

$$\int \pi_{++} (1,2) d\tau_{2} = (n_{+}-1) P_{+} (1) \qquad (3-11)$$

(3 - 10)

 $\int \pi_{1} (1,2) dT_{2} = n_{1} P_{1} (1) \qquad (3-12)$

con expresiones similares para $\rho_i^{(1)}$, $\pi_{i+}^{(1)}(1,2)$ y $\pi_{i+}^{(1,2)}$, donde n_i y n_i son los números totales de electrones con spin hacia - abajo y spin hacia arriba , respectivamente.

Si expresamos las matrices de densidad de dos partículas en términos de las funciones de correlación de pares

$$F_{11}(1,2) \quad y \quad f_{1+}(1,2) \qquad \text{tenemos:}$$

$$\Pi_{1+}(1,2) = P_{1}(1)P_{1+}(2) + P_{1+}(1)P_{1+}(2)F_{1+}(1,2) \qquad (3-13)$$

$$\Pi_{1+}(1,2) = P_{1+}(1)P_{1+}(2) + P_{1+}(1)P_{1+}(2)F_{1+}(1,2) \qquad (3-14)$$

de donde la probabilidad de encontrar un electrón en la posición (2) (con spin hacia arriba) cuando un electrón se encuentra en la posición (1) (con el mismo spin) es

$$\Pi_{qq}(1,2) = P_{q}(2) + P_{q}(2) f_{qq}(1,2), \qquad (3-15)$$

Cuando los electrones se mueven independientemente uno de el otro, la distribución correspondiente de densidad de pares -que llamaremos π^{ind} (1,2) tiene la forma :

$$\pi^{(n)}(1,2) = P(1)P(2) - P(1)P(n)$$
(3-16)

que preserva la normalización correcta como demostraron Kutzelning, Del Re y Berthier¹⁶. Descomponiendo π nd (1,2) en sus componentes de spin tenemos

$$\pi_{\uparrow\uparrow}^{ind}(1,2) = \beta_{\uparrow}(1) \beta_{\uparrow}(2) - \frac{\beta_{\uparrow}(1) \beta_{\uparrow}(2)}{n}$$

$$\pi_{\uparrow\downarrow}^{ind}(1,2) = \beta_{\uparrow}(1) \beta_{\downarrow}(2) .
 (3-17)$$

$$(3-17)$$

Cabe hacer notar que la correlación entre electrones con diferente spin no se considera en la teoría HF, ni tampoco en la teoría X_{α} , por lo que en este capitulo supondremos

$$f_{r_{1}}(1,2) = f_{11}(1,2) = 0$$
 (3-19)

para todas las posiciones (1) y (2)

Dado que la energía de interacción electrón-electrón

$$\langle \sum_{i \neq j} r_{ij}^{-1} \rangle \qquad \text{esta dada por}$$
$$\langle \sum_{i \neq j} r_{ij}^{-1} \rangle = \frac{1}{2} \int r_{i2}^{-1} \pi(1,2) d\tau, d\tau_{2} \qquad (3-20)$$

se obtiene al sustituir las Ecs. (3-13), (3-14) y (3-19) en (3-20) $\sum_{i \neq i} r_{ij}^{-1} = \frac{1}{2} \int r_{i2}^{-1} \left\{ f_{+}(i) \left(f(2) + f_{++}(1,2) f_{+}(2) \right) \right\}$

+
$$f_{*}(i) \left(P(2) + f_{*+}(1,2) P(2) \right) dt, dt_{2}$$

(3-21)

As1, el potencial de intercambio se puede definir como $U_{x+1}(1) = \int Y_{12}^{-1} P_{1}(2) P_{11}(1,2) dT_{2} \qquad (3-22)$

con una expresión similar para electrones con spin hacia abajo Esto corresponde a una densidad de carga de intercambio ρ^{ex} en la posición (2) dada por

$$P_{\uparrow}^{ex}(2) = P_{\uparrow}(2) f_{\uparrow\uparrow}(1,2)$$
 (3-23)

12 241

de donde sustituyendo la Ec. (3-15) e integrando, tenemos

$$\int \rho^{-}(2) d\Gamma_{2} = \int \rho_{+}(2) f_{++}(1,2) d\Gamma_{2} = -1 \quad (3-24)$$
es decir que para el electrón de referencia en 1 la densidad de carga de intercambio total es -1.

Ahora bien por el principio de exclusión de Pauli

$$\pi_{AB}(1,1) = 0$$
 (3-25)

y esto significa que

$$P^{e_{\uparrow}}(1) = -Pr(1)$$
. (3-26)

Cuando las posiciones (1) y (2) estan muy alejadas entre si $\pi_{11}(1,2) \approx \pi_{11}^{ind}(1,2)$ y de la Ec. (3-17) tenemos que

$$g^{e^{*}}(z) \longrightarrow -g_{r}(z)/n \qquad (3-27)$$

$$f_{12} \rightarrow \infty$$

Esto significa que el agujero de Fermi tiene una densidad en la posición del electrón de referencia igual a la densidad de los electrones del mismo spin en esta punto, pero en cualquier otro punto podría ser considerablemente diferente, como se puede observar en la Ec. (3-27). La suposición de Slater de una distribución es férica es como puede verse muy drástica. Sin embargo puede supo nerse que acerca de la posición (l), $g_{i}(2) \approx g_{i}(i)$ y por lo tanto la densidad de intercambio varia debido a que $f_{in}(1,2)$ cambia. La validez de esta suposición sera justificada por los resultados que se obtengan.

Si se considera que el agujero de Fermi está centrado en la posición (1) y que es esféricamente símetrico con un radio finito **r**o tenemos de la Ec. (3-24) que

$$4\pi \int_{a}^{r_{0}} p^{ex}(r) r^{2} dr = -1$$
 (3-28)

y el potencial en el centro de la esfera debido a la densidad de intercambio es,

$$U_{r}(i) = 8\pi \int_{0}^{r_{o}} p^{ex}(r) r dr$$
 (3-29)

Aún cuando no se conoce una forma exacta para ρ^{ex} (\vec{r}) en función de β_1 (1) para un átomo o molécula, se puede suponer alguna variación funcional con la distancia e imponer las condiciones a la frontera apropiadas, es decir

$$P_{+}^{e^{*}}(r) = a g(r) + b$$
 (3-30)

en donde a y b se pueden determinar para que se satisfagan las Ecs (3-26) y 3-27).

GWB encontraron, suponiendo que, g (r) es una línea recta desde cero a r $_{\rm O}$ y cero desde r $_{\rm O}$ hasta ∞ que,

$$\mathcal{P}_{\uparrow}^{ex}(\mathbf{r}) = -\left\{ \left[\mathcal{P}_{\mathbf{r}}(\mathbf{i})/\mathbf{r}_{\mathbf{s}} \right] \left(\frac{1}{n_{\mathbf{r}}} - \mathbf{i} \right) \mathbf{r} + \mathcal{P}_{\mathbf{r}}(\mathbf{i}) \right\} (3-31)$$
Sustituyendo la Ec. (3-31) en (3-28) y (3-29) se obtiene que

$$U_{\uparrow}(i) = \frac{8\pi^{4}}{3} \qquad \frac{\frac{1}{n_{\uparrow}} + \frac{1}{2}}{\left(\frac{1}{n_{\uparrow}} + \frac{1}{2}\right)^{3/3}} \int_{\uparrow}^{4} f^{4}(i) \quad (3-32)$$

Comparando esta ecuación con la (3-1) significa que

$$d_{+} = 0.7275 \frac{1 + 2/n_{+}}{(1 + 3/n_{+})^{2/3}}$$
(3-33)

suponiendo que

$$\alpha = \frac{d + n_{+} + \alpha_{+} n_{+}}{n_{+} + n_{+}}$$
(3-34)

se obtienen valores de α dependientes de z proporcionales a $\alpha_{MF} \circ \alpha_{VF} como$ puede verse en la Fig. 1.

GWB encontraron que la concordancia era mejor cuando multiplicaban los valores de α obtenidos por un factor constante de 0.972, pero esto implica que las condiciones a la frontera no serán satisfechas También vale la pena hacer notar que la variación lineal obliga a que $f_{11}(1,2)$ tome su valor asintótico cerca del primer electrón.

 GK^{15} han sugerido que $\rho_1^{ex}(r)$ tenga la forma

$$\mathcal{G}^{ex}_{\uparrow}(r) = -\mathcal{G}^{(1)}_{\uparrow} \left\{ \left(1 - \frac{1}{n_{f}} \right) e^{-b \frac{r}{r_{o}}} \left[1 + \frac{br}{r_{o}} + b \left(\frac{r}{r_{o}} \right)^{2} + \frac{1}{n_{f}} \right] \right\}^{(3-35)}$$

que es similar a la propuesta por Wigner¹⁷ para ajustar la función de correlación de pares $f_{11}(1,2)$ de un gas de electrones libres. El parámetro b se puede determinar obligando a que el mínimo valor de α (n, b) corresponda a $n_1 \rightarrow \infty$ Así se obtiene que (b=5.029)

En la fig. l se muestra la variación con Z de los valores de \propto obtenidos mediante las Ecs. (3.36) y (3-34).

Puede verse que, en general, son parecidos a los ded HF.

En la Fig. 2 se muestran esquemáticamente las diferentes aproximaciones del agujero de Fermi.



,

/



Dado que $\alpha_{\rm HF}$ se ajusta para que $E_{\rm xxt}$ sea igual a $E_{\rm HF}$ para el caso de spin restringido, mientras más cercano sea el valor de \propto determinado teoricamente a $\alpha_{\rm HF}$ mejores serán las energías calcu ladas; en este sentido podríamos concluir que el modelo de GK es mas exacto que el de GWB que dará energías muy profundas.

Es importante hacer notar que el hecho de tener diferentes valores de α para los electrones de ambos spines puede tener cons<u>e</u> cuencias importantes en la predicción de propiedades magnéticas.

3-4 El método Xx3

En el capítulo 1 se mencionó que el intercambio propuesto por Slater corresponde a un gas de electrones libres, es decir, un sistema con densidad homogénea; sin embargo, en un átomo existen zonas de baja densidad (lejos del núcleo) y zonas de alta densidad (cerca del núcleo) Herman, Van Dyke y Ortenburger⁵ (HVO) han sugerido añadir una corrección por no-homogeneidad a V_{XS} a través de los gradientes de densidad.

A partir del funcional propuesto por Weizsacker⁸ $E[\rho] = \int [c_{w} \rho^{s_{1}s} - \frac{2ZP}{r} + \frac{1}{2} \int \beta(r') g_{rr'} dt'$ $+ c_{w} \rho^{s_{1}s} + c_{w} \left[\frac{\nabla \rho}{\rho} \right] dt$ (3-37)

HVO hacen uso de un argumento dimensional para encontrar la forma apropiada de tal término.

Si expresamos la corrección a la energía por no-homogeneidad a segundo orden en los gradientes como

$$E_{2}[P] = \int C'(P) |\nabla^{2}P| P d\mathcal{T} \qquad (3-38)$$

У

$$C'(P) = C_{W} \frac{1}{P^{2}}$$
, (3-39)

-19-

entonces Ez [9] escala como una energía cinética, pero si

$$C'(P) = C \times I \frac{1}{P^{3/3}}$$
 (3-40)

entonces E, [9] escala como una energía potencial.

Por lo tanto, U_{χ} (para el caso spin restringido) puede aproximarse por

$$U_{x} = - 9 \alpha \left(\frac{3}{8\pi} \beta\right)^{\prime \prime 3} + 2 C_{xI} \frac{|\nabla \rho|^{2}}{\beta^{3 \prime 3}}$$
(3-41)

У

$$V_{x} = -6\alpha \left(\frac{3}{8\pi} \right)^{1/3} + C_{xI} 2 \frac{\nabla^{2} p}{p^{4/3}} - C_{xI} \frac{4}{3} \frac{|\nabla p|^{2}}{p^{4/3}} (3-42)$$

La EC. (3-42) se puede escribir en la forma

$$V_{x\alpha\beta} = -6 \left(\frac{3}{3\pi} \beta\right)^{\frac{1}{3}} \left[\alpha + \beta G_{XI}(\beta)\right]$$
 (3-43)

en donde

$$\beta = \frac{C_{\times I}}{6} \left(\frac{B\Pi}{3}\right)^{1/3} \tag{3-44}$$

У

$$G_{XI}(P) = \frac{1}{P^{2/3}} \left(\frac{4}{3} \frac{|\nabla P|^2}{P^2} - 2 \frac{\nabla^2 P}{P} \right). \quad (3-45)$$

Haciendo uso de la igualdad

$$\int \frac{\nabla^2 \rho}{\varsigma''_3} d\mathcal{C} = \frac{1}{3} \int \frac{|\nabla \rho|^2}{\varsigma''_3} d\mathcal{C} , \qquad (3-46)$$

que puede demostrarse por integración por partes, $\textbf{U}_{\mathbf{X}}$ se puede expresar como

$$U_{XAB} = -9 \left(\frac{3}{8\pi} \right)^{\frac{1}{3}} \left(\alpha + 2\beta G_{XI}(P)\right). \quad (3-47)$$

En el caso de un gas de electrones libres, $d = \frac{2}{3} \text{ y } G_{x\bar{x}} (p) = 0$

HVO y Herman y Schwarz ¹⁷ (HS) han efectuado una gran cantidad de cálculos en átomos para determinar los valores óptimos de α y β , para ello, hicieron uso de dos criterios. Uno consistió en determinar los valores de α y β , que gene ran un conjunto { ϕ i} tal que sustituído en la expresión de -- $E_{\rm HF}$ produce un mínimo. El otro consistió en encontrar los valores de α y β que satisfacen el teorema virial.

HVO decidieron fijar $d=^{2/3}$, para conservar la parte hom<u>o</u> genea del intercambio como GKS y encontraron que los valores de α y β eran muy similares para ambos criterios y que eran prácticamente constantes para todos los átomos, obteniendo -así una parametrización universal del intercambio estadístico.

Es importante hacer notar que en la práctica, $G(\mathcal{G})$ produce inestabilidades numéricas en la solución de las ecuaciones monoelectrónicas por su comportamiento cuando r es grande (oscila de valores positivos muy grandes, a valores negativos de magnitud muy grande).

Por lo tanto , HS han propuesto que $\beta_{\alpha} \in (\beta)$ sea reemplazado por una función $f(\frac{\alpha}{\alpha} \in (\beta))$ tal que las oscilaciones sean amortiguadas. Esta función es utilizada en $V_{x\alpha\beta}$ pero no en $U_{x\alpha\beta}$ y por lo tanto el método ya no es variacional; sin -- embargo, Schwarz¹⁸ ha demostrado que los resultados no varian mucho por el uso de diferentes f, lo que indica que los cambios producidos por esta aproximación son mínimos. Cuando f =tanh se encuentra que $\alpha = \frac{2}{3}$ y $\beta = 0.0025$.

Las ecuaciones correspondientes al caso spin polarizado son¹⁹:

$$U_{X\alpha\beta\uparrow} = -9\alpha \left(\frac{3}{4\pi}\rho_{\uparrow}(\vec{r})\right)^{\frac{1}{3}}\left[1+2\frac{3}{\alpha}G_{\uparrow}(\rho_{\uparrow})\right]^{(3-48)}$$

$$G_{\uparrow}(\rho_{\uparrow}) = \frac{1}{(2\rho_{\uparrow})^{\frac{2}{3}}}\frac{\frac{4}{3}\left(\frac{1\nabla\rho_{\uparrow}}{\rho_{\uparrow}}\right)^{2}}{3} - 2\left(\frac{\nabla^{2}\rho}{\rho_{\uparrow}}\right)^{(3-49)}$$

$$V_{X\alpha\beta}(\vec{r}) = -6\alpha \left(\frac{3}{4\pi}\rho_{\uparrow}\right)^{\frac{1}{3}}\left[1+\tanh\left\{\frac{3}{\alpha}G_{\uparrow}(\rho_{\uparrow})\right\}\right]^{(3-50)}$$

3-5 Resultados y conclusiones.

Es interesante comparar los resultados que se obtienen mediante los modelos X_{α} y $X_{\alpha\beta}$ para una serie de propiedades atômicas.

Los cálculos se efectuaron por medio del programa de --Herman-Skilman²⁰, modificado por nosotros para poder resolver las ecuaciones de la sección 2-3. El programa se presenta en el apéndice 1.

En la Fig. 3 y 4 hemos graficado la diferencia entre la energía de intercambio y la energía total, calculadas median te los modelos X_{α} (α dada por la Ec. (3-36), X_{α}), y X_{α} e y las calculadas mediante HF para los elementos con N°atômico entre el 3 y el 18. Es importante notar que estamos comparan do un esquema de spin restringido HF con uno no restringido y por lo tanto, los valores de E_{α} o E_{α} e deberían ser, en principio, más profundos que las de HF e iguales solamente en los casos de capa cerrada. Puede verse que en el caso α e el error es casi constante, pero cambia de signo a partir de Mg, lo que indica que un ajuste de β que abarque a más filas de la tabla periódica daría un valor mayor de 0.0025. En el caso de X_{α} w el error aumenta a medida que aumenta Z y las -energías son mayores que las de HF prácticamente para todos

los átomos, lo que indica que los valores de \prec t y α_{\bullet} que predice la Ec (3-36) son un poco menores de lo debían ser, si queremos predecir energías totales.

En la tabla I se comparan las energías totales obtenidas por los métodos $X_{\alpha \nu \nu} Y X_{\mu \beta}$ con las de Hartree-Fock spin no res tringido (SUHF) para átomos de la la. fila. Estas si debían ser, en principio iguales. Puede notarse que el error en elmodelo $X_{\alpha \prime \beta}$ se mantiene prácticamente constante. En general,las energías totales que predicen ambos modelos son buenos aun que en promedio las $X_{\alpha \prime \beta}$ son ligeramente mejores.

En la Fig. 5 hemos graficado la densidad radial $(4\pi r^2 \rho(r))$

del átomo de Ne obtenida por los modelos X_{4W} , X_{α} , YH.F.. Puede observarse que $f_{x < W}$ $Y_{f < \delta}$ son prácticamente iguales entre si y difieren muy poco de f_{HF} .

En la tabla II se reportan las densidades de spin en el núcleo ($f_1(c)$) - $f_2(0)$) que permiten calcular términos de con tacto de Fermi para el estudio de estructura hiperfina²¹. -Esta propiedad es una medida muy buena de la calidad del inter cambio pues esta diferencia aparece en una primera aproxima ción debido a que $V_{X\uparrow} \neq V_{X\downarrow} \sin n_{\uparrow} \neq n_{\downarrow}$ Los ejemplos escogidos tienen por objeto analizar el efecto que produce el tener valores de $a_{\uparrow} y a_{\downarrow}$ diferentes si $n_{\uparrow} \neq n_{\downarrow}$. Asi, si se observa la figura 2, se puede ver que a (n_{\downarrow}) varía muy rapidamente entre $n = 1 y n = 10 y para n_{\uparrow} mayores, varía muy poco, por lo tanto$ $el efecto en N será muy grande, pues <math>n_{\uparrow} = 5$, $n_{\downarrow} = 2 \quad a_{\uparrow} = 0.7216$ $y a_{\downarrow} = 0.7778$, disminuirá en P ($n_{\uparrow} = 9$, $n_{\downarrow} = 6$, $a_{\uparrow} = 0.7077 y \quad$ $a_{\downarrow} = 0.7161$) y será mucho menor en As ($m_{\uparrow} = 18$, $n_{\downarrow} = 15$, $a_{\downarrow} = 0.7012$ $y a_{\downarrow} = 0.7023$), además se ha incluído Na porque en este átomo $n_{\bullet} = 6 y n_{\downarrow} = 5$ son similares ($a_{\uparrow} = 0.7161$, $a_{\downarrow} = 0.7216$).

-23-

Puede observarse en los resultados que el efecto es contrapro ducente, es decir, el hecho de que $\alpha_1 \neq \alpha_1$ hace que se sobreesti me el valor de $\rho_{1}(o)$ o que se subestime el valor de $f_{1}(o)$. Esto puede comprobarse por el resultado que se obtiene al usar en Nuña « promedio dada por la ecuación (3-34); la diferenciaentre et (o) y et (o) disminuye notablemente. Además notamos que la densidad de spin en el núcleo no es muy sensible al uso de diferentes valores de α promedio (-0.0512 para $\alpha_{_{\rm W}}$ =0.7377 y -0.0537 para $\alpha_{CKS} = \frac{2}{3}$. Los resultados obtenidos mediante elmodelo $X_{\alpha\beta}$ son mucho mejores que los X_{α} y similares a los de SUHF. Sin embargo todavía están lejos de los valores obtenidos por la teoría de perturbación de muchos cuerpos (MBPT) que son los que más se acercan al valor experimental, por lo que se concluye que los efectos de correlación deben ser importan tes en el cálculo de estas propiedades. No obstante, la simi litud entre los valores $X_{d,0}$ y los de SUHF indica que la inclu sión de los gradientes de la densidad producen una mejor descripcion local de la densidad de carga en átomos. En la tabla III se presentan los potenciales de ionización (para átomos de la primera y segunda fila de la taba periódica) calculados como E (átomo neutro) - E (ión unipositivo). Ambos modelos predicen correctamente el orden en todos los casos excepto X_{dw}en Li, Be y B. Puede verse que cuantitativamente -los resultados son razonables y nuevamente los valores de $X_{\alpha\beta}$ son similares a los de HF.

En la tabla IV se presentan las afinidades electrónicas de F, Cl, Br, calculadas como E(átomo neutro) - E(ión uninegativo). Notamos que ningún modelo produce el orden correcto-

-24-

Cl'F7Br, siendo los valores de X_{αβ}los mejores.

Finalmente en la tabla V se presentan las susceptibilidades diamagnéticas calculadas para átomos de la primera y segun da fila de la tabla periódica, en general son muy similares a las de HF y a las experimentales.

Puede concluirse que tanto el modelo $X_{\alpha N}$ como el $X_{\alpha B}$ describen bien las propiedades que dependen del valor promedio de las funciones de onda en todo el espacio pero, las propiedades que dependen de los valores locales no se describen tan satisfactoriamente. La semejanza entre los resultados obtenidos mediante los métodos $X_{\alpha B}$ y SUHF nos hace preferir este esquema sobre el de $X_{\alpha N}$, ya que además la extensión a moléculas es mucho más simple en el primero por la presencia de parámetros universales.

-25-
Comparación entre las energías totales obtenidas mediante los modelos X_W , $X_{\alpha\beta}$ y el modelo de Hartree-Fock spin no restringido. (Ry).

| Atomo | Z | -E SUHF | -е Х _W | Dif. ^E W - E _{SUHF} | -е х _{ав} | Dif. $E_{\alpha\beta} - E_{SUHF}$ | |
|-------|----|------------|----------------------|--|-----------------------|--------------------------------------|--|
| Li | 3 | 14.865 | 15.082 | -0.217 | 14.998 | -0.133 | |
| Ве | 4 | 29.146 | 29.212 | -0.066 | 29.273 | -0.127 | |
| в | 5 | 49.060 | 49.041 | 0.019 | 49.169 | -0.109 | |
| С | 6 | 75.380 | 75.327 | 0.053 | 75.508 | -0.128 | |
| N | 7 | 108.810 | 108.740 | 0.070 | 108.949 | -0.139 | |
| 0 | 8 | 149.628 | 149.402 | 0.226 | 149.741 | -0.113 | |
| F | 9 | 198.822 | 198.535 | 0.287 | 198.952 | -0.130 | |
| Ne | 10 | 257.094 | 256.779 | -0.685 | 257.238 | -0.144 | |
| | | | | | | | |

| Atomo | Modelo | ls | 2s | 3s | 4s | total | |
|---------------------|------------|----------|---------|---------|---------|---------|--|
| N | Xw | -1.5582 | 0.5178 | | | -1.0404 | |
| n ₁ = 5 | x | -0.6637 | 0.6125 | | | -0.0512 | |
| $n_1 = 2$ | X (or prom | ,-0.7565 | 0.7028 | | | -0.0537 | |
| | Xap | -0.7566 | 0.7750 | | | 0.0184 | |
| | SUHF | -0.7432 | 0.9307 | | | 0.1875 | |
| | MBPT | | | | | 0.7255 | |
| | Exp. | | | | | 0./492 | |
| Na | Xw | -0.1551 | -0.1022 | 0.7906 | | 0.5333 | |
| n _t = 6 | XXG | 0.0908 | 0.0388 | 0.5685 | | 0.6981 | |
| n = 5 | SUHF | 0.046 | 0.0746 | 0.5265 | | 0.6474 | |
| | MBPT | | | | | 0.0975 | |
| | Exp | | | | | 0.0971 | |
| Р | Xw | -0.6688 | -0.1888 | -0.084 | | -0.9416 | |
| n, = 9 | Xas | -0.2211 | 0.1000 | 0.0457 | | -0.0754 | |
| n ₁ = 6 | SUHF | -0.3548 | 0.2357 | -0.0193 | | -0.1394 | |
| | MBPT | | | | | 0.0826 | |
| | Exp | | | | | 0.0913 | |
| As | X | -0.4125 | -0.0314 | -0.1418 | -0.8677 | -1.4534 | |
| n _t = 18 | Xas | -0.1511 | 0.0515 | 0.0779 | -0.9944 | -1.0161 | |
| n_= 15 | SUHF | -0.2681 | 0.0284 | 0.2812 | -0.6419 | -0.5969 | |
| | MBPT | | | | | | |
| | Exp | | | | | -0.2595 | |
| | | | | | | | |

Densidades de spin en el núcleo obtenidos mediante diferentes modelos (unidades atómicas)^a.

a Valores de SUHF, MBPT Y Expt. Tomados de L. Wilk y S.H. Vosko, Phys Rev. A 15, 1839 (1977).

| Atomo | Z | Hartree-Fock | Xap | xw | Exp. |
|-------|----|--------------|-------|-------|-------|
| Li | 3 | 5.34 | 4.37 | 2.98 | 5.39 |
| Be | 4 | 8.05 | 7.39 | 4.78 | 9.32 |
| в | 5 | 7.93 | 7.24 | 5.51 | 8.30 |
| с | 6 | 9.23 | 10.48 | 10.09 | 11.27 |
| N | 7 | 13.96 | 13.59 | 13.65 | 14.54 |
| 0 | 8 | 11.89 | 11.05 | 9.71 | 13.62 |
| F | 9 | 15.72 | 15.71 | 15.10 | 17.42 |
| Ne | 10 | 19.85 | 20.06 | 19.93 | 21.56 |
| Na | 11 | 4.96 | 4.17 | 3.65 | 5.14 |
| Ma | 12 | 6.62 | 5.66 | 5.12 | 7.64 |
| Al | 13 | 5.51 | 5.01 | 4.20 | 5.98 |
| Si | 14 | 7.66 | 7.21 | 6.79 | 8.15 |
| P | 15 | 10.05 | 9.41 | 9.29 | 10.55 |
| s | 16 | 9.03 | 8.13 | 7.55 | 10.36 |
| C1 | 17 | 11.80 | 11.47 | 11.46 | 13.01 |
| Ar | 18 | 14.78 | 14.16 | 13.96 | 15.76 |

Comparación entre los potenciales de ionización calculados mediante diferentes modelos (eV).

Comparación entre las afinidades electrónicas calculadas median te diferentes modelos (eV).

| Atomo | Z | Hartree-Fock | Xas | xw | Exp |
|-------|----|--------------|------|------|------|
| F | 9 | 1.36 | 2.27 | 1.40 | 3.45 |
| Cl | 17 | 2.59 | 2.11 | 1.88 | 3.61 |
| Br | 35 | 2'58 | 2.18 | 2.30 | 3.36 |

Susceptibilidades diamagnéticas para varios átomos calculadas por medio de diferentes modelos (X x $10^6 \text{ cm}^3/\text{mol}$).

| Atomo | Z | xw | XaB | X _{HF} | Exp. |
|-------|----|------|------|-----------------|------|
| Li | 3 | 13.8 | 14.8 | 14.8 | |
| Be | 4 | 13.2 | 13.6 | 13.7 | 9.0 |
| в | 5 | 12.6 | 12.9 | 12.6 | 6.7 |
| С | 6 | 11.1 | 11.3 | 10.9 | 6.0 |
| N | 7 | 9.8 | 9.9 | 9.6 | 6.0 |
| 0 | 8 | 9.2 | 9.3 | 8.9 | |
| F | 9 | 8.4 | 8.5 | 8.1 | |
| Ne | 10 | 7.7 | 5.5 | 7.4 | 7.2 |
| Na | 11 | 20.5 | 21.9 | 21.5 | |
| Mg | 12 | 22.6 | 23.4 | 23.5 | |
| Al | 13 | 26.5 | 26.7 | 26.6 | |
| Si | 14 | 25.6 | 25.7 | 25.5 | |
| Р | 15 | 24.2 | 24.2 | 24.0 | 20.8 |
| S | 16 | 22.4 | 23.3 | 23.1 | 15.5 |
| Cl | 17 | 22.1 | 22.2 | 21.9 | 20.3 |
| Ar | 18 | 20.8 | 20.9 | 20.6 | 19.4 |
| | | | | | |



FIG. 3 Línea continua diferencia entre la energía de intercambio de HF y $X_{q,q}$.Línea rayada diferencia entre la energía de HF y $X_{q,w}$. Valores de $X_{\rm HF}^{\rm HF}$ de E. Cle - menti, Suplemento al IBM J.of research and Development 9, 2(1965)







CAPITULO 4

CORRELACION

En la aproximación de HF, no se considera la correlación entre electrones de diferente spin. Dentro de un esquema exa<u>c</u> to (teoría de perturbación de muchos cuerpos o interacción de configuraciones) la inclusión de este efecto presenta muchos problemas de cómputo, aún en sistemas que contengan relativamente pocos electrónes. Sin embargo, dentro del tipo de es-quemas "locales" presentados en el capítulo anterior es posible tomar en cuenta este efecto de una forma aproximada sin que aumente la dificultad del cálculo.

En este capítulo se desarrolla un método para determinar la energía de correlación basado en las propiedades de las m<u>a</u> trices de densidad de una y de dos partículas y se compara con un modelo propuesto por Lundqvist, Gunnarsson y Hedin²², bas<u>a</u> do en la parametrización de las ecuaciones derivadas por teoría de perturbaciones de muchos cuerpos para un gas de electrones. 4-1 El Agujero de Coulomb y las matrices de densidad.

Para incluir la correlación se puede pensar en términos de un agujero de Coulomb semejante al de Fermi, donde si se consi dera la interacción entre electrones de diferente spin. El tratamiento es similar al desarrollado en el capítulo anterior.

El potencial de intercambio y correlación se puede definir como

 $\bigcup^{int-corr} = \iint f_{11}(1,2)f(2) + f_{11}f_{12}(2) \end{bmatrix} g_{12} d\mathcal{T}_{2} \qquad (4-1)$ cuando el electrón en l tiene spin[†]. El primer término repr<u>e</u> senta a la correlación entre electrones con el mismo spin y el segundo término representa a la correlación entre electrones con diferente spin. De aquí en adelante utilizaremos el superíndice "p" para pares de electrones con spin paralelo, y el superíndice "a" para pares de electrones con spin antiparalelo.

Las propiedades del agujero de Coulomb se pueden derivar definiendo una densidad de carga

$$P_{\uparrow}^{a}(2) = P_{\downarrow}(2)f_{\uparrow\downarrow}(1,2)$$
 (4-2)

semejante a la ρ^{ex} (2) del capítulo 3.

La probalidad de encontrar dos electrones con diferente spin en el mismo punto es cero,

$$T(1,1) = 0$$

y de la ecuación (3-14) se obtiene que:

$$\int_{1}^{a} (i) = - \int_{1}^{a} (i) .$$
(4-3)

Cuando r_{12} es grande, $\pi_{\uparrow\downarrow}(1,2) \longrightarrow \pi_{\uparrow\downarrow}^{ind}(1,2)$ (4-4) en donde

$$\pi_{f_{4}}^{\text{ind}}(1,2) = \mathcal{P}_{f}(1)\mathcal{P}_{4}(2) \qquad (4-5)$$

por lo tanto

$$\int_{T}^{\infty} (2) \xrightarrow{\gamma_{12} \to \infty} 0 \tag{4-6}$$

Además, dado que

$$\int \mathcal{G}_{+}(1) d\mathcal{I}_{1} = n_{+}$$

У

$$\int \pi_{t+1}(1,2) dt_2 = n_t P_t(1)$$

se obtiene que

$$P_{\mu}^{a}(2)dT_{2} = 0$$
 (4-7)

Así, podemos proceder como en el capítulo 3 y proponer una función para $f_{1+}(1,2)$ que satisfaga las Ec. (4-3), (4-6) y (4-7) y que tenga aproximadamente la forma de la función de --

correlación de pares con diferentes spines obtenida mediante el formalismo de la teoría de el gas de electrones. Es decir, suponiendo que $\rho_{\downarrow}(2) \approx \dot{\rho}_{\downarrow}(1)$ cerca de l, proponemos

 $P_{+}^{a} = P_{+}(1)e^{-br/n}\cos\frac{3\pi r}{2r_{a}}$ (4-8)

en donde el factor cos $\frac{MTr}{2n}$ permite reproducir aproximadamente la forma del agujero de Coulomb como puede verse compa rando la figura 6 con la figura 6' de Lobo, Singwi y Tosi²³ (LST). Al mismo tiempo podemos ver en las gráficas de LST -que tanto el agujero de Fermi como el de Coulomb tienden a cero, aproximadamente a la misma distancia, así suponemos que $r_a=r_p=r_w$, en donde

$$r_{a} = r_{w} = \left\{ 4\pi f_{r}(1) \left[\left(\frac{1-1}{n_{r}} \right) 0.0698 + \frac{1}{3n_{r}} \right] \right\}^{-1/3}$$
(4-9)

Esto no se puede demostrar rigurosamente como tampoco que el agujero de Fermi, sea finito, pero debe considerarse como una aproximación útil.

Si además suponemos que el agujero de Coulomb es esfér<u>i</u> camente simétrico con centro en la posición 1 el parámetro b se determina de forma que:

$$H \pi \int_{0}^{r} \rho_{f}^{a}(\vec{r}) r^{2} dr = 0 \qquad (4-10)$$

para satisfacer la ecuacion (4-7)

As1, de las ecuaciones (4-1), (4-2), (4-8), y (4-9) se obtiene que

$$U_{\uparrow}^{a}(\vec{r}) = C_{\uparrow}^{a} f_{\downarrow}(\vec{r}) f_{\uparrow}^{-\frac{2}{3}}(\vec{r})$$
(4-11)

con b = 8.21 y

$$C_{f}^{a} = \frac{0.1538}{\left(1 + 3.7723/n_{f}\right)^{3/3}} \qquad (4-12)$$



Procediendo variacionalmente se encuentra que

$$V_{1}^{a}(\vec{r}) = -\frac{1}{2} C_{1}^{a} P_{+}(\vec{r}) P_{1}^{-2/3}(\vec{r}) \left[\frac{1}{3} + \frac{C_{+}}{C_{1}^{a}} \left(\frac{P_{1}}{P_{+}} \right)^{2/3} \right]_{-(4-13)}^{-(4-13)}$$

Este potencial se puede añadir al de intercambio y proc<u>e</u> der como se indica en el capítulo 2, para obtener un valor aproximado de la energía de correlación sin aumentar las dificultades en los cálculos.

Vale la pena hacer notar que la forma de la Ec.(4-11) es similar a la propuesta por Clementi²⁴ que supone:

 $U^{a}(r) = C_{c}^{(n)} P^{1/3}(\vec{r})$

y ajusta $C_c^{(n)}$ para reproducir la energías de correlación -para átomos con z=l a z=l8. La Ec. (4-11) se reduce a la de Clementi en el caso de spin restringido salvo que $C^a \neq C_c^{-}$. 4-2 El modelo de Hedin, <u>Gunnarsson y Lundqvist</u>.

El problema de un gas de electrones libres que interactúan entre si ha sido estudiado por muchos investigadores --Wigner ²⁵propuso un potencial local aproximadamente válido para densidades pequeñas desde entonces se han hecho muchos intentos para extender los resultados a regiones de densidad más alta.

Como ya se ha dicho, el trabajo de HGL consiste en ajustar los resultados de la teoría del gas de electrones, para ob-tener ecuaciones que puedan ser utilizadas en el contexto del formalismo desarrollado en el capítulo 2. Además han intenta do introducir la dependencia del potencial de correlación en el spin. Para ello suponen que:

 $U^{c}(\vec{r}) = U_{p}^{c}(\vec{r}) + f(x) \left[U_{p}^{c}(\vec{r}) - U_{p}^{c}(\vec{r}) \right] (4-14)$ en donde U_{p}^{c} es el potencial de correlación para el caso de spin restringido y $\textbf{U}_{\rm F}^{\rm C}$ es el potencial de correlación para el caso no restringido,

$$f'(x) = \frac{2^{1/3}}{2^{1/3} - 1} \left[x^{1/3} + (1 - x)^{1/3} - (\frac{1}{2})^{1/3} \right]$$
(4-15)
$$x = \frac{P_{\uparrow}(\vec{r})}{P(\vec{r})} .$$
(4-16)

La expresión correspondiente a U^X se puede escribir en la misma forma que la ecuación (4-14) y es exacta para el i<u>n</u> tercambio del tipo electrón libre.

Efectuando el ajuste a los resultados de la teoría del gas de electrones , HGL encuentran que, las expresiones ópt<u>i</u> mas para describir lo mejor posible un rango amplio de dens<u>i</u> dades son:

 $U_{p}^{c} = 2 C_{p} \left[\left(1 + x_{p}^{3} \right) L_{n} \left(1 + \frac{1}{x_{p}} \right) + \frac{1}{2} x_{p} - x_{p}^{2} + \frac{1}{3} \right] (4-13)$ en donde

 $C_{p} = 0.666$ (4-18)

$$X_{P} = \frac{r_{3}}{r_{P}}$$
(4-19)

$$r_{3} = \left(\frac{4}{3}\pi\right)^{-\gamma_{3}} \tag{4-20}$$

У

$$r_{\rm p} = 11.4$$
 (4-21)

$$U_{F}^{c} = -2C_{F}\left[\left(1+X_{F}^{3}\right) \ln \left(1+\frac{1}{X_{F}}\right) + \frac{1}{2}X_{F} - X_{F}^{2} - \frac{1}{3}\right] \quad (4-22)$$

en donde

$$X_{\mp} = \frac{r_s}{r_{\pm}}$$
(4-24)
$$r_{\pm} = 15.9$$
(4-25)

Procediendo variacionalmente se puede determinar la expr<u>e</u> sión para V^C(r). Sin embargo, esta última resulta complicada y para simplificar los cálculos HGL han propuesto la siguiente aproximación racional ($\gamma = \uparrow (+), \downarrow (-)$)

$$V_{\gamma}^{c}(\vec{r}) = 0.0666 \ln \left(1 + \frac{11.4}{r_{3}}\right) + \frac{1}{3} \frac{0.04398 + \frac{1.662}{1 + 10r_{3}}}{1 + 0.296 E}$$
(4-26)

en donde

$$\mathcal{E} = \frac{P_{\uparrow} - P_{\downarrow}}{P} \tag{4-27}$$

que tiene una desviación máxima del 1% respecto a la exacta.

Estas expresiones se utilizan en conjunto con las del intercambio de GKS ($\alpha = \frac{2}{3}$).

4-3 Resultados y conclusiones.

Las propiedades que se han calculado con estos modelos son las mismas que en el capítulo 3, con el objeto de analizar los efectos que tiene sobre $X_{\alpha w}$ la inclusión de la correlación $X_{\alpha wc}$ y a la vez comparar ésta con un esquema diferente como el de HGL.

Puede verse en las Figs. 7 y 8 que el modelo basado en las matrices de densidad es en general más exacto en la predi<u>c</u> cion de emergías de intercambio mas correlación y total que el de HGL. Además puede notarse que mientras el intercambio (ver capítulo 3) y la correlación, no se estiman con precisión por separado, su suma si, por lo tanto la inclusión de U^C en el modelo $X_{\alpha W}$ mejora notablemente la predicción de energías to-tales. Sin embargo, los valores de los potenciales de ionización, afinidades electrónicas, susceptibilidades diamagnéticos y té<u>r</u> minos de contacto de Fermi no cambian prácticamente con respe<u>c</u> to alos obtenidos mediante el modelo X_{KW} como puede verse en las tablas VI, VII, VIII y IX. Es importante hacer notar que el modelo HGL dá resultados similares excepto en los potenciales de ionización que predice con gran exactitud y los términos de contacto de Fermi que son ligeramente mejores.

En las figuras 9 y 10 se puede apreciar que el cambio en la densidad de carga cuando se incluye la correlación es mín<u>i</u> mo.

Por todo lo anterior concluímos que una descripción más exacta de la estructura electrónica de átomos , moléculas y sólidos haciendo uso de esquemas "locales" requiere de una -mejor descripción de los potenciales de correlación .

Densidades de spin en el núcleo obtenidas mediante diferentes modelos (unidades atómicas)

| Atomo | Modelo | ls | 2s | 3s | 4s | total |
|-------------|----------|---------|---------|---------|---------|---------|
| N | X | -1.6238 | 0.4543 | | | -1.1695 |
| n†= 5 | XHIC | -0.5442 | 0.4912 | | | -0.053 |
| $n_1 = 2$ | SUHF | -0.7432 | 0.9307 | | | 0.1875 |
| | MBPT | | | | | 0.7255 |
| | Exp | | | | | 0.7492 |
| Na | Xxc | -0.2145 | -0.1096 | 0.8020 | | 0.4779 |
| $n_t = 6$ | XHIC | 0.0161 | 0.0260 | 0.8595 | | 0.8596 |
| $n_{1} = 5$ | SUHF | 0.046 | 0.0746 | 0.5265 | | 0.6474 |
| | MBPT | | | | | 0.0975 |
| | Exp | | | | | 0.0971 |
| | | | | | | |
| P | x | -0.8712 | -0.2228 | -0.091 | | -1.185 |
| n. = 9 | "xc x | -0.1640 | -0.275 | 0.0408 | | -0.1507 |
| $n_{1} = 6$ | SUHF | -0.3548 | 0.2347 | -0.0193 | | -0.1394 |
| | MBPT | | | | | 0.0826 |
| | Exp | | | | | 0.0913 |
| | | | | | | |
| | | | | | | |
| As | X | -0.9797 | -0.1137 | -0.2663 | -3.3170 | -4.6767 |
| n = 18 | Xurc | -0.1126 | 0.0284 | -0.064 | -0.4394 | -0.5876 |
| n = 15 | SUHF | -0.2681 | 0.0329 | 0.2812 | -0.6429 | -0.5969 |
| | MBPT | | | | | |
| | Exp | | | | | -0.2595 |
| | | | | | | |

Comparación entre los potenciales de ionización calculados mediante diferentes modelos (electron-volts)

| Atomo | Z | Hartree-Fock | xwc | X HIC | Exp. |
|-------|----|--------------|-------|-------|-------|
| Li | 3 | 5.34 | 3.52 | 5.67 | 5.39 |
| Ве | 4 | 8.05 | 3.52 | 9.05 | 9.32 |
| В | 5 | 7.93 | 8.22 | 8.83 | 8.30 |
| С | 6 | 9.23 | 10.98 | 11.99 | 11.27 |
| N | 7 | 13.96 | 15.10 | 15.16 | 14.54 |
| 0 | 8 | 11.89 | 8.43 | 13.92 | 13.62 |
| F | 9 | 15.72 | 14.88 | 18.18 | 17.42 |
| Ne | 10 | 19.85 | 20.27 | 20.86 | 21.56 |
| Na | 11 | 4.96 | 4.41 | 5.60 | 5.14 |
| Mg | 12 | 6.62 | 4.57 | 7.67 | 7.64 |
| Al | 13 | 5.51 | 4.71 | 6.20 | 5.98 |
| Si | 14 | 7.66 | 7.61 | 8.47 | 8.15 |
| Р | 15 | 10.05 | 10.45 | 10.69 | 10.55 |
| S | 16 | 9.03 | 6.98 | 10.64 | 10.36 |
| Cl | 17 | 11.80 | 10.94 | 13.36 | 13.01 |
| Ar | 18 | 14.78 | 14.43 | 16.06 | 15.76 |

4.10

Comparación entre las afinidades electrónicas calculadas mediante diferentes modelos.

| Atomo | A | Hartree-Fock | x _{wc} | XHIC | Exp. | |
|---------|----|--------------|-----------------|------|------|--|
| | 0 | 1.26 | 2 30 | 1 37 | 3 45 | |
| F Cl | 9 | 2 59 | 2.35 | 4.21 | 3.61 | |
| Br | 35 | 2.58 | 2.87 | 3.89 | 3.36 | |
| | | | | | | |

X HLC XHF Xexp Xxc z Atomo 12.3 13.9 14.8 Li 3 13.1 13.3 13.7 9.0 Be 4 12.4 12.6 12.6 6.7 5 в С 6 10.9 11.7 10.9 6.0 9.6 9.9 9.6 6.0 N 7 9.3 8 9.1 8.9 0 8.5 F 9 8.3 8.1 -7.6 7.8 7.4 7.2 10 Ne 18.3 19.6 21.5 11 Na 12 22.4 21.9 23.5 Mg 25.5 26.6 13 26.2 Al 25.6 Si 14 25.3 25.1 24.0 Ρ 15 23.8 23.9 20.8 23.1 15.5 S 16 23.1 23.1 21.9 20.3 Cl 17 21.8 21.9 20.6 20.7 20.6 19.4 18 Ar

Susceptibilidades diamagnéticas para varios átomos calculadas por medio de diferentes modelos (X x $10^6 \text{ cm}^3/\text{mol}$)

$$(X_{HF}+C) - (X+C)_{WC}$$

 $(X_{HF}+C) - (X+C)_{HL}$



FIG. 7 Línea contínua diferencia entre la energía de intercambio más correlación de Wigner y la de intercambio HF más cor relación. Línea rayada diferencia entre la energía de In tercambio mas correlación de HGL y la de intercambio HF mas correlación. Los valores correctos de la correlación se tomaron de la Ref. 24.

- 2.



FIG. 8 DIFERENCIA DE ENERGIAS DE INTERCAMBIO MAS CORRELACION





CAPITULO 5

AUTOINTERCAMBIO

En este capítulo se pretende señalar algunos aspectos que podrían mejorar los resultados obtenidos.

En las ecuaciones de HF

F

$$\widehat{\mathsf{F}}\,\,\phi_i\,=\,\,\mathcal{E}_i\,\,\phi_i \tag{5-1}$$

donde

$$\vec{r} = -\nabla^2 - \frac{2Z}{r} + V_c(\vec{r}) + V_{XHF_c}(\vec{r}),$$
 (5-2)

У

$$V_{c} = \sum_{j} \int \phi_{j}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}') g_{rr'} dT' \qquad (5-3)$$

$$V_{XHF_{c}}(\vec{r}) = -\sum_{j}^{'} \frac{\left[\int \phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}') \phi_{j}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}') g_{rr'} dT'\right]}{\phi_{i}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r}')} \qquad (5-4)$$

es conveniente reescribir el potencial de intercambio de tal for ma que agrupemos en un término la interacción interelectrónica (Int) y por otro lado el potencial de autointercambio (auto-int) que se incluye incorrectamente en el potencial coulómico

$$V_{XHF_{L}}(\vec{n}) = V_{HF_{L}}^{int}(\vec{n}) + V_{HF_{L}}^{auto-int}(\vec{n}), \qquad (5-5)$$

con

$$\int_{HF_{i}}^{int} (\vec{n}) = -\sum_{j \neq i}^{\prime} \frac{\int p_{i}^{*}(\vec{n}) p_{j}^{*}(\vec{n}) p_{j}(\vec{n}) p_{i}(\vec{n}) p_{i}(\vec{n}) q_{rr'} dT}{p_{i}^{*}(n) p_{j}(n)}$$
(5-6)

У

$$V_{HF_{c}}^{\text{auto-int}}(\vec{n}) = -\int \mathscr{P}_{c}^{*}(\vec{n}') \,\mathscr{P}_{c}(\vec{n}') \,\mathscr{G}_{nn'} \,\mathrm{d}\Upsilon^{*}_{c}(5-7)$$

Podemos ver que el término de autointercambio se cancela en forma natural en el método HF (como puede verse en las Ecs. (5-3) y (5-7) ya mencionadas en el capítulo 1).

En el método X fue posible simplificar los cálculos al aproximar $V_{\rm XHFi}(\vec{r})$ por

$$V_{xx}(\vec{r}) = -6\chi \left(\frac{3}{4}\pi\right)^{1/5} \beta^{1/3}(\vec{r}).$$
 (5-8)

Sin embargo este potencial promedio tiene algunos defectos 1) Para un mismo valor de r, V_{XHFi} (\vec{r}) puede cambiar hasta porun factor de 2 de un spin orbital a otro,

2) En el potencial de intercambio V_{XA} el comportamiento asintótico es incorrecto. Es decir.

$$r V_{XHF_2}(r) \rightarrow -2$$

dado que

$$\bigvee_{HF_i}^{\text{auto-int}} \left(\vec{r} \right) \xrightarrow{r \to \infty} -2$$
 (5-10)

$$r V_{HF_{i}}^{int}(\vec{r}) \xrightarrow{r \to \infty} 0,$$
 (5-11)

en contraste con el esquema X« en el cual

$$r \bigvee_{X \propto r \rightarrow \infty} 0$$
, (5-12)

Ahora bien se puede escribir el potencial de intercambio en la forma $\bigcup_{\vec{r}}^{x} = \bigcup_{\vec{r}}^{int}(\vec{r}) + \bigcup_{\vec{r}}^{auto-int}(r)$ (5-13)

y así el término de autointercambio exacto esta dado por

$$\bigcup_{\substack{\alpha \neq i \text{ outo-inf}}}^{\alpha \neq i \text{ outo-inf}} = - \frac{\sum}{i \neq} \frac{f_i^{*}(\mathbf{r}) f_i(\mathbf{r}) \int f_i(\mathbf{r}') f_i(\mathbf{r}') g_{rr'} dT}{f_{*}(\mathbf{r})}$$

Para encontrar la forma correcta de U^{int} es conveniente definir $\int_{i}^{i} = \sum_{j\neq i} \phi_{j}^{*}(\vec{r}) \phi_{j}(\vec{r})$ (5-15) Gopinathan ²⁶ sugiere que como el radio de la esfera de Fermi se determina a partir de la densidad total de un cierto spin, el potencial de intercambio (sin auto-intercambio) debe ser proporcional a $\int i_{+}^{i} (\vec{r}) \int^{2/3} (\vec{r}) y$ por lo tanto la ener gía total estará dada por $\langle E \rangle = \sum_{i} \int \phi_{i} (\vec{r}) \left[-\nabla_{i}^{2} - \frac{2i}{r} \right] + \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \phi_{i} (r) \phi_{j} (r) g_{rr} \phi_{i} (r) \phi_{j} (r) dt dt' d5 d5'$ $- \frac{1}{2} \int \sum_{i=1, j} \phi_{i} (r) \phi_{i} (r) \phi_{i} (r) g_{rr} dt dt' d5 d5'$ $- \frac{9}{2} \left(\frac{3}{4\pi} \right)^{1/3} d_{1, i} \int \sum_{i=1}^{n} \beta_{i} g_{i} g_{i}^{-2/3} (r) \phi_{i}^{*} (r) \phi_{i} (r) dr$ (5-16)

en donde α_1 esta dada por la ecuación (3-36). Si se procede variacionalmente se encuentra que

$$\bigvee_{i}^{auto-int} = \int \mathcal{P}_{i}^{*}(\vec{r}') \mathcal{P}_{i}(\vec{r}') \operatorname{grr}' dr'$$

$$\bigvee_{i}^{int} (r) = -\frac{9}{2} \left(\frac{3}{4} \operatorname{TI} \right)^{\frac{1}{3}} \left(2 f_{i}, (\vec{r}) f_{i}^{-\frac{2}{3}}(\vec{r}) - \frac{9}{3} f_{i}^{-\frac{5}{3}}(\vec{r}) \sum_{i} \mathcal{P}_{i}^{*}(r) \mathcal{P}_{i}(r) f_{i}(r) \right)$$

$$(5-18)$$

Puede verse que en las regiones en que el auto-intercambio no domina $\int_{C_{1}}^{C_{1}} \approx \int_{P_{1}}^{P} y$ la Ec (5-18) y la Ec (5-17) se reduce a la Ec (5-8).

Para comprobar la validez de este modelo, hemos calculado algunas propiedades y los resultados se presentan en las tablas X y XI y en la Fig 11. Puede verse que los re-sultados obtenidos no son buenos, fundamentalmente en lo -que se refiere a energías totales. Esto puede deberse a que el factor propuesto por Gopinathan de $\bigcup_{\mu} \int_{\mu}^{2/3} \int_{\mu}^{2} f_{\mu}$, no sea estrictamente válido, es decir, por un lado \ll se derivó para un sistema de n electrones sin tomar en cuenta explicitamente el auto-intercambio. Sin embargo en el trabajo de Lindgren y Schwarz 27 se demuestra que los valores de -

 $\mathcal{A}_{\rm HF}$ disminuyen alrededor de 0.1 a 0.2 cuando se separan las dos contribuciones al intercambio y se supone que

U int ~ & Pil 1/3

Esto indica que la teoría basada en las matrices de densidad debería ser elaborada nuevamente considerando desde el principio la separación pues, además, la forma propuesta por Gopinathan satisface sólo aproximadamente las condiciones a la frontera, que debe cumplir la densidad de intercambio. -Sin embargo esta modificación no es fácil de hacer.

Energías de auto-interacción, intercambio interelectrónico y total obtenidas mediante el modelo X_{\alpha}-SI para varios átomos (Ry).

| Atomo | Z | -E auto-inter. | -E int.inter. | - E _I int.total | -E _{II} int.HF | Dif. E _{II} -E _T | -E _{TI} Xα-SI | -E _{TII} H - F | Dif. E _{mrr} - E _{mr} |
|-------|----|-------------------|------------------|-------------------------------|----------------------------|---|---------------------------|----------------------------|--|
| | ć | 0.270 | 2 567 | 11 045 | 10 071 | 1 074 | 76.050 | | |
| C | 0 | 9.378 | 2.507 | 11.945 | 10.071 | 1.8/4 | 76.852 | 15.3/7 | 1.475 |
| N | 7 | 11.794 | 4.436 | 16.230 | 13.283 | 2.947 | 111.280 | 108.802 | 2.478 |
| 0 | 8 | 14.360 | 6.272 | 20.632 | 16.307 | 4.325 | 153.223 | 149.619 | 3.604 |
| F | 9 | 17.165 | 8.664 | 25.829 | 19.803 | 6.026 | 203.821 | 198.819 | 5.002 |
| Cl | 17 | 42.338 | 31.115 | 73.453 | 54.514 | 18.939 | 936.159 | 918.963 | 17.196 |

35 4s total. Modelo ; 1s 25 Atomo Ν Xwauto-int -1.4783 -0.3163 1.162 0.1875 -0.7432 0.9307 $n_1 = 5$ SUHF 0.7255 $n_1 = 2$ MBPT 0.7492 Exp Na X wauto-int 0.9180 0.1010 -0.1521 0.9691 0.6474 0.046 0.0746 0.5265 SUHF $n_{e} = 6$ 0.0975 $n_1 = 5$ MBPT 0.0971 Exp Ρ -0.3849 X wauto-int -0.173 -0.1881 -0.0238 -0.1394 -0.3548 0.2347 -0.0193 $n_1 = 9$ SUHF 0.0826 $n_1 = 6$ MBPT 0.0913 Exp As Xwauto-int -0.5998 -0.024 -0.2608 -2.9231 -3.8077 -0.5969 -0.6429 -0.2681 0.0329 0.2812 $n_{4} = 18$ SUHF _ _ _ _ MBPT $n_1 = 15$ -0.2595 Exp

Densidades de spin en el núcleo obtenidas mediante diferentes modelos (unidades atómicas)



CONCLUSIONES

El objeto de este estudio fue el de determinar que modelo de intercambio y correlación de los mas comunmente usa dos sería el idóneo. Creemos que el $X_{d,0}$ ofrece las mejores posibilidades. Sin embargo es necesario incluir esquemas más apropiados de correlación en conjunto con este modelo de intercambio para poder predecir propiedades con precisión .

Tambien sería interesante estudiar a fondo el modelo de autointercambio basado en las matrices de densidad.

APENDICE

Se ha anexado el listado del programa con el que se efectuarón los cálculos $X \propto, X_{\alpha, \beta}$ y los de HGL.

El programa utilizado para el cálculo del autointe<u>r</u> cambio es algo diferente ya que necesita calcular un pote<u>n</u> cial para cada estado.

REFERENCIAS

- (1) J.C. Slater, Phys Rev. 81, 385 (1951).
- (2) R. Gaspar, Acta Phys. Acad. Sci. Hung 3, 263 (1954)
- (3) W. Kohn y L.J. Sham, Phys. Rev. 140, All33 (1965)
- (4) J.C. Slater, 'Quantum Theory of Molecules and Solids' (MacGraw Hill, N.Y., 1974) Vol. 4.
- (5) F.Herman, J.P. Van Dyke y I.B.Ortenburger, Phys. Rev. Letters 22, 807 (1969).
- (6) O. Gunnarsson and B.I. Lundqvist, Phys. Rev. <u>B13</u>,
 4274 (1976).
- (7) P. Hohenberg y W. Kohn. Phys. Rev. 136, B864, 10 (1969)
- (8) P. Gombas.'Die Statistiche Theorie des Atoms and ihre anwendungen' Springer - Verlag, Berlin (1949).
- (9) I. Lingren, Phys Letters 19, 382 (1965).
- (10) E.A. Kmetko, Phys. Rev. A7, 37 (1970).
- (11) J.C. Slater, Phys. Rev. B5, 844 (1972);

J.C. Slater y J.H. Wood, Int. J. Quantum Chem. 45, 3 (1971).

- (12) K. Schwarz, Phys. Rev. B5, 2466 (1972).
- (13) M. Berrondo y O. Goscinski, Phys. Rev. 184, 10 (1969).
- (14) M.S. Gopinathan, M.A. Whitehead y R. Bgdanović Phys. Rev A 14, 1 (1976)
- (15) J.L. Gazquez y J Keller, Phys. Rev A 16, 4 (1977).
- (16) W. Kutzelnigg, G del Re, y G Berthier
- (17) K. Schwarz y Herman, J. Phys. (Paris) Colloque (3,Supl. a Nos. 5 y 6, 33, (3-277) (1972).
- (18) K.Schwarz, Chemical Physics 7, 94 (1975).
- (19) A. Garritz, Tesis de Doctorado, Fac. de Química UNAM (1977).
- (20) F. Herman y S. Skillman, " Atomic Structure Calculations"

(Practice-Hall, Englewood Cliffs, N.J. (1963)).

- (21) M.Tinkham, "Group Theory and Quantum Mechanics" (Mc Graw-Hill, N.Y. 1964).
- (22) L. Hedin y B.I. Lundqvist, J Phys.C:Solid st. Phys, <u>4</u>, 2064
 (1971); O.Guannarsson, y B.I. Lundqvist, Phys. Rev. A<u>15</u>,
 2135 (1977).y referencias que citen.
- (23) R.Lobo, K.S.Singwi y M.P. Tosi, Phys. Rev. 186, 470(1969)
- (24) E. Clementi, Int. J. of Quantum Ch. 35, 179, (1969)
- (25) E. Wigner, Phys. Rev. 46, 1002 (1934).
- (26) M.S. Gopinathan, Phys. Rev. A15, 2135 (1977).
- (27) I. Lindgren y K.Schwarz, Phys. Rev A 5, 542 (1972).
E67CC/B7700 F O R T R A N C O M P I L A T I C N M A H K 2. FILE 5=DATCS.UNIT=READER FILE 7=PERF.UNIT=PRINTER FILE 10=HEXDC.UNIT=DISK.RECCRD=14 C BIGINALLY WRITTEL BY SHERHOCC SKILLMAN C ALABORATORIES, PRINCITON, NEW JERSEY, SPRINC 1961 C ROLIFIED BY FRANK HERMAN, SUMMER 1961 C FUGTHER MULTIFIED BY RICHARD KCHTUM, LCCKHEED RESEARCH C LABCRATCRIES, PALO ALTO, CALIFORNIA, SUMMER 1962

DIMENSICN WST(2), AL(2), AL(2), ALCO(2), NUL7(36), WWNL(36), NKKK(36), JELXX(2), EE(1), IU2(441), EUKEEF(441), A(441), E(441), SVCOUL(441), VE(2), 441), SNL(36, 441), A(441), A(40) (441), A(441), VE(4), VE(2), 441), SNL(36, 441), A(41), A(40) (441), A(40), VE(4), VE(4), A(41), VE(4), A(41), A(40), A(41), A(40), A(41), A(40), A(40), VE(4), A(41), VE(4), A(41), A(41), A(40), A(40),

C

READ IN CONTROL PARAMETERS READ (5.2) ISPOL, KEY, ICOR, IALF, MKEEP, INTHEX, IWAT, NETO, IBETA, AVF, KTF,

1KM0D, ITCT, IHED WRITE(6,2) ISPOL, KEY, ICCR, IALF, MKEEP, INTHEX, IWAT, NETC, IBETA, AVF, KT 1F, KMCC, ICT, IHED FORMAT(913, F4:2, 413) READ IN ATUMIC DATA READ (5, 3) NEUP, NEODINST(1), NST(2), Z, ION WRITE(6, 3) NEUP, NEODINST(1), NST(2), Z, ION BEURMAT(414, F4:2, 14) CALCULATE EXCHANGE AND CORRELATION PROPERTICNALLITY CONSTAN'S IF(IRAT(414, F4:0, 14) CALCULATE EXCHANGE AND CORRELATION PROPERTICNALLITY CONSTAN'S IF(IRAT(414, F4:0, 14) CALCULATE EXCHANGE AND CORRELATION PROPERTICNALLITY CONSTAN'S IF(IRAT(414, F4:0, 14)) AL(2), BETA, FACBET, ITAN BEDRMAT(414, F4:0, 14) GUTC 17 2 33 6 GU TC 17 4 AL(1)=0.6985*(1+2.5148/NEUP)/((1+3.7723/NEUP)**(2./3.)) IF(1500.EQ.1) AL(2)=0.6985*(1+2.5148/NEDO)/((1+3.7723/NEDO)) AL(C)(1)=C.1538/((1+3.7723/NEUP)**(2./3.)) IF(ISPOL.EQ.1) AL(C)(2)=0.1538/((1+3.7723/NECO)**(2./3.)) 17 IF(IWAT.NE.0) READ(5.8) RADION.CHARGE 8 FIRMAT(2F10.6) WRITE(6.800) RADION.CHARGE 800 FURMAT(4x,2USING WATSCA TECHNIGUE WITH RADIUS2.FIC.6.2AND CMARGE2 1.FIO.6) READ(5.8) RADION.CHARGE 800 FURMAT(4x,2USING WATSCA TECHNIGUE WITH RADIUS2.FIC.6.2AND CMARGE2 1.FIO.6) READ(5.8) RADION.CHARGE 800 FURMAT(4x,2USING WATSCA TECHNIGUE WITH RADIUS2.FIC.6.2AND CMARGE2 1.FIO.6) READ(2000 TRIAL EIGENVALUE 7 FORMAT(14.4,4.0) FIO.4) NUMBERS CCUPATION AND TRIAL EIGENVALUE 7 FORMAT(14.4,4.0) FIO.4) NUMECAS (1)+NS(2) READ(5.77) (NNL2(1).WWNL(1).EE(1).FI=1.NSHE) 2222EICH+1 WWWECO 112 WAWEWWWKLI 112 WAWEWWWKLI 113 WRITE(6.5) 5 FORMAT(4.2.2CONTROL CARDS INCORRECT2) 114 CONTINUE 5 FORMAT(4X,2CUNTRUL CARDS INVERTED 114 CONTINUE 114 CONTINUE 114 CONTINUE 115 (KEY.EC.1) GO TO 86 115 (KEY.EC.0) GO TO 20 15 (KEY.EC.0) KEAD(5,21) (RUKEEP(M),M=1,437,4) 21 FORMAT(6,5,967,5) 20 DU 22 KKE1,437,4 22 RU2(KKE)=FUKEEP(KKE) ASSIGN PARAMETER VALUES THAT WILL REMAIN CONSTANT THRCUGH ASSIGN PARAMETER VALUES THAT WILL REMAIN CONSTANT THRCUGH 101 - 0.00C001 101 - 0.00C001 101 - 0.00C001 101 - 0.00C001 102 - 0.00C001 102 - 0.00C000 NITER=0.000000 NITER=0.000000 NITER=0.2*TOL NBLOCK=MESH/40 ISPIN=1 IF(ISPOL.EC.1) ISPIN=2

c

ç

C

C

ç

General State С Ĉ 301

```
k[=1

IF (I .CT.NST(1)) KA=2

DU 61 J=1,MESF

61 RH1(KI,J)=RH1(KI,J)+WWAL(I)*SNL(I,J)**2

60 CONTINUE

35 NITER=NITER*1

IF (KEY:GC.1-ANC.NITER.GI.O)AVF=0.5

IF (KEY:GC.1-ANC.NITER.GI.O)AVF=0.5

IF (KEY:GC.1-ANC.NITER.GI.O)AVF=0.5

405 CUNTINUE

405 CUNTINUE

405 CUNTINUE

405 CUNTINUE

405 CUNTINUE

WKITE(6,450)

450 FORMAT(4x,2NOT CUNVERGED IN 20 ITERATIONS2>///.4X,

DD 41C I=1.MESH.5

WKITE(6,452) X(I)

410 WKITE(6,451) (RH1(K,I),RH2(K,I),K=1,ISPIN)

451 FORMAT(1EX, PL15.6)

450 FORM
 452 FORMAT(4x, 1PD15.8)

28 CALL EXIT

28 CUNTINUE

GONSTRUCT ATOMIC FOTENTIAL

IF (KTF.NE.O)GC TO 201

201 IF (KTF.NE.O.ALD.NITER.EQ.O)CALL INTERP(KEY*NITER)

201 IF (KTF.NE.O.ALD.NITER.EQ.O)CALL STARTO(R*MESH*KMCC)

CALL COULCH(EENNITER.EQ.O)CALL STARTO(R*MESH*KMCC)

CALL COULCH(EENNITER.EQ.O)CALL STARTO(R*MESH*KMCC)

CALL COULCH(EENNITER.EQ.O)CALL STARTO(R*MESH*KMCC)

IF (IBETA.NE.O) CALL SBETA(BETA*EBET*FACBET*AL*ITAN)

IF (IBETA*NE.O) CALL SBETA(BETA*EBET*FACBET*AL*ITAN)

IF (ICCR.NE.O) CALL CORREL(EECE*EC*NETO*PAL*ALCC)
                                          DU 4C I=1, ISPIN
         DD 41 J=2,MESH
RH2(I,J)=VE(I)
VE(I,J)=(VCOUL(J)+RUEXCH(I,J)+VEBETA(I,J)+VECOR(I,J))/R(J)
41 VE(I,J)=AVF*RH2(I,J)+(1,-AVF)*VE(I,J)
40 CONTINUE
                                        IF(KEY.EG.1.AND.NITER.EQ.0) GC TO 302
CALL KINETI(EKIN,EE,RH2)
CALL PERT(NKKK,EE,RH2)
 302 DU 44 M=1,NSHE

KI=1

IF(M.GT.NST(1)) K1=2

IF(M.EQ.1.UR.M.EQ.(NST(1)+1)) GO TO 303
GD TO 304
303 DD 45 J=1, NESH
45 V(J)=VE(KI,J)
304 E=EE(M)
```

C

с

NN=ANLZ(W)/100 LA=LAW CALL SCHEG(Z/L/LAK/NN/KKK/MESH/C/THRESH) DU 46 I=1,KKK 46 SNL(W/I)=SNLU(I) 46 NKKK/W)=KKK 44 EE(W)=E IF(I)ITER.GT.00) GO TO 84 DU 852 I=1,ISFIN DU 853 J=1/KESH 852 CONTINUE CO 851 J=1/KESH 1F(I.GT.NST(I)) KI=2 DD 851 J=1/KESH 851 RCH1(KI/J)=EKIN/EE/RH2) 84 DU 42 I=1,ISFIN 43 RH2(KI/J)=CC 42 CUNTINUE KI=1 CC 44 EE(KI/J)=CC 45 CO 45 CO 46 ST 46 SNL(I/J)=CC 47 CUNTINUE 58 SNL(I/J)=RH2(KI/J)+WWNL(I)*SNL(I/J)**2 59 CONTINUE 49 CUNTINUE 50 CO 40 DU 42 I=1,ISFIN 40 RH2(KI/J)=RH2(KI/J)+WWNL(I)*SNL(I/J)**2 47 CUNTINUE 54 DU 42 I=1/KESH 48 RH2(KI/J)=RH2(KI/J)+WWNL(I)*SNL(I/J)**2 47 CUNTINUE 56 J=1/KESH 48 RH2(KI/J)=RH2(KI/J)+WWNL(I)*SNL(I/J)**2 56 J=1/KESH 57 CUNTINUE 56 SILC(J)=RH2(I/J) 56 J=1/KESH 57 CUNTINUE 56 SILC(J)=RH2(I/J) 57 CUNTINUE 58 CUNTINUE 59 CUNTINUE 50 CO 50 CUNTINUE 50 CUNTI

DELTA=0.C DU 46 I=1,ISPIN DU 50 J=1,AESA SNLC(J)=ABS(SNLO(J)) IF(SNLO(J)=CDELTA) 50,50,52 52 DELTA=SNLO(J) 53 FORMAI(4X,2LAHGEST ERRCR FOR BCIH SPINS2,1PD16.8) 64 CONTINUE 75 CONTINUE 76 CONTINUE 77 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 78 WRITE(6,88) 79 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 70 CONTINUE 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,10X,2EIGUENVALUE2) 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 71 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 72 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCCUPATION2,10X,2EIGUENVALUE2) 72 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2EXCH2,1PD16.8) 72 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2EXCH2,1PD16.8) 72 FORMAI(4X,2CRBBITAL2,10X,2CCRBEL2,1PD16.8)

C

```
IFLAGEO

MAXITE13

CALC PROPERCIFLAG)

CALC PROPERCIFLAG)

CALC PROPERCIFLAG

55 DD 50 I=1; ISPIN

57 RH1(I,J)=RH2(I,J)

56 CONTINUE

57 RH1(I,J)=RH2(I,J)

56 CONTINUE

58 WRITE(6,828)

828 FORMAT(1+1)

WRITE(6,863) NITER

WRITE(6,683) (NNL2(I),WMMUL(I); EE(I),I=1;NSHE),ETOT

WRITE(6,71) EEEF

WRITE(6,72) EBET

80 FORMAT(4x,2CONVERGED IN2;I4;2ITERATIONS2)

IFLAGETOPERCIFLAG, CALL INTERP(KEY;NITER)

IFCNAT(4x,2CONVERGED, GO TO 662

CALL EXIT

END
```

0000000000 CCCC

SUBREUTINE SCHEQ(ZZ,EN,LAMBDA,NOFL,KKK,MESS,SCF,THRESH) SUBREUTINE SCHEQ COMPUTE ENERGY EIGENVALUE AND WAVE FUNCTION ORIGINALLY WRITTEN BY SHERWEOD SKILLMAN RCA LABERATOLIES, PRINCETON, NEW JERSEY, SPRING 1961 MODIFIED BY FEANK HERMAN, SUMMER 1961 FURTHER WOUIFIED BY RICHARD KERTUM, LOCKHEED RESEARCH LABERATCHIES, PALO ALTO, CALIFORNIA, SUMMER 1962 SET UP CONSTANTS AND I Z=ZZ LAM=LAMBDA NN=NCFLSS CENT MESSEF MANY = 20C E=EN MCREV=0 LESSEC MANY = 20C E=EN MCREV=0 LESSEC NPRIMEDA NOCES=0 NPRIMEDA LAMP=LAN NDCF S=C NPRIMELAN NDCC LAMP=LAN NDCC LAMP=LAN NDCC LAMP=LAN NDCC LAMP=LAN NDCC LAMP=LAN NDCC LAMP=LAN NDCC S=C NPRIMEDA S=C NPRIMEDA NDCC S=C NPRIMEDA NDCC S=C NDCC SET UP CONSTANTS AND INITIALIZE 73 RAISE H AND Y TO LAH+1 HIL=H YIL=Y IF(LAM)77,1102,1100 DU 11C1 I=I,LAL 1100

CCC

HTL=HTL+H YTU=YTL+Y H1=HSQ B0HS=B/HSQ B0H=B1/H BTH=B3+H BQ3=B0HS+E0H+ETH BG4=B0HS/4.0+E0H/2.0+BTH+BTH EPL=2+LAM FPL=5+LAM XIFC=C+.21701389E=4 1182 START OUTWARD INTEGRATION 10 NPRINT=NPRINT+1 EPS == E= G EG == E IF (MANY=NPRINT) 900,75,75 00 WRITE (6,901)NN,LAM ,Z 01 FURMAT (2CH -NO CONVERGENCE CN,14,11,F4.0) 77 NSIDP=77 70 FORMAT(5HCSTOP,14,8HIN SCHEQ) CALL EXIT 75 DO 11 I=1,MESH 11 SNLO(I)=0.0 14 (NPRINT-1) 77,500,529 10 CONTINUE DO 502 I=4,MESH DO 52C I=4,MESH IF (QG(M)) 519;52U,520 19 IK=M+1 IF (QG(M)) 519;52U,520 19 IK=M+1 Q IS EVERYWHERE POSITIVE CCC START OUTWARD INTEGRATION 900 901 777 777 500 502 519 520 CCC IS EVERYWHERE POSITIVE Q GQ TQ 777 IF (FESH=IK) 526,526,535 EPS = QG(FESH=40) EVS = QG(FESH=40) CUNTINUE QQ(I) = GG(I)=EPS GU TQ 516 CUNTINUE NCRLSS=C SIGN=10 H=QC Y=H+H B= LAV*(LAH+1) B1= -2*(LAH+1) B1= -2/(LAH+1) A2=(AB1+E2)/FLPS 525 529 530 535 14 CC CC

1

1

1

ŝ

A2={A1*B1+B2}/(4*LAM+6PT A3=(A2*B1+A1*B2+B3)/(6*LAM+12) A4=(A3*B1+A1*B2+B3)/(6*LAM+12) A4=(A3*B1+A2*B2+AB3)/ELPT A4=(A3*B1+A2*B2+AB3)/(6*LAM+20) P(3)=(1.0+A1*A1+A2*B2+AB3)/(6*LAM+20) P(4)=(1.0+A1*A1+A2*B2+AB3)/(6*LAM+20) P(4)=(1.0+A1*A1+A2*B2+AB3+1(*A3+B2+A4)))*HTL P(4)=(1.0+A1*A1+A2*H2*A2+A3*H2*A4)))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4)))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL P(4)=(1.0+Y*(A1+Y*(A2+Y*(A3+Y*A4))))*YTL Q(3)=(B+B1*H+22*H1*2+B3*H1*3)/F**2 Q(4)=E04+B2 Q(4) 15 IF END OF HESH IS REACHED, MODIFY TRIAL EIGENVALUE IF (NDCR-NCROSS) 32, 33, 33 3 TO BEGINNING OF OUTWARD INTEGRATION IF NECESSARY RETURN Q(5) = QG(I) IF(IK*I) = 9,29,21 (5)= C(4)+B1*Q(4)*P(4) T(5)= C(5)+T(4) F(I*C-ABS(H2*Q(5))) 3,3,501 P(5)=T(5)+(1*0-H2*Q(5)) SNEQ(I) = P(5) IF(SIGN) 211,77,212 IF(P(5)) 22,23,22 IF(P(5)) 22,23,23 NCROSS=NCROSS+1 16 21 501 2112222 COUNT CHANGES IN SIGH SIGN=-SIGN NGUNT=NCCUNT+1 IF(7-NCCUNT)77,24,25 NCCUNT=2 NINT=NINT+1 IF(4C-NINT)77,26,27 Dx=Dx+Dx H=Dx H=Dx H=H+*2 H2=H1/12.C NINT=C(3)*(1.0-H2*Q(5))) T(3)=P(3)*(1.0-H2*Q(3)) 23 24 26

CCCCCCC

CCC

CCC

CCC

D(5)=T(5)-T(3) D(K)=P(K+1) T(K)=P(K+1) D(K)=D(K+1) D(K)=C(K+1) G(K)=C(K+1) G(K)=C(K+1) G(K)=C(K+1) G(K)=C(K) IF(NCCUNT-2)77,30,21 IF(NIKT-4)21,21,31 27 28 29 30 MATCHENG, RADEWOALASOBREROBESCHEBIGGINGIGUTEIGENVALUE 31 EIGEN=E IF(NDCR=NCRCS5) 32/35/33 32 MORE=1 TOO WANY CROSSINGS, INCREASE ABSF(E) MUREV=MOREV+1 1E(WOREV=1) 50,53,52 GO TO 777 52 IF(E =EWORE) 53,54,54 53 EMDRETE 54 IF(LESS) 55,56,64 55 STOP=55 56 E=1.25*EG 33 LESS=1 TUU FEW CROSSINGS, DECREASE ABSF(E) LESSV=LESSV+1 IF (LESSV=1) 57,60,59 NSTOP=57 GU TC 777 IF (ELESS=E) 60,61,61 ELESS=E IF (MORE) 62,63,64 NSTOP=62 GG TC 10 E=0.75*EG GG TC 10 IF (AES(SNL0(I=1))-ABS(SNL0(I=2))) 351,354,354 57 5960 63 64 35 CHECK TO SEE THAT HAVE DECREASING AND SIGNS IS IN THE DAMPED REGION (ABSOLUTE VALUE IF (P(5)) 352,21 IF (SLLC(I-2)) 40 IF (SLLC(I-2)) 21 IF (1.CE+25 - ABS(P 352,21,353 2)) 401,21,21 2)) 21,21,401 -ABS(P(5)))33,33,21 351 353 354 LARGE ADSCLUTE VALUE OF P IN WHAT SHOULD BE THE DAMPED REGION INCICATES TOU FEW PEAKS, DECREASE ADSFLE) NOR NECH = NCROSS AND MATCHING RADIUS LIES IN DAMPED REGION

CCCCC

CCC

000

0000

CCCC

401 IMATCH=I=2 PPOUT=(T(4)=T(2)=0.5*(P(4)=P(2)))/H SZEPPCUTP(3) INTEGRATICN IS BY 6 APPLICATIONS OF NEWTON=COTES CLOSED GLADRATURE FOR FIVE INTERVALS ON EACH BLOCK XIFC =(5*H(BLOCK 1)/286)/2 ,F(1) =0.0025*SCALE FACTOR SUM1=C.C XIFC =(5*H(BLOCK 1)/286)/2 ,F(1) =0.0025*SCALE FACTOR SUM1=C.C XIF = XIFC I=1 VALUE=0.C 36 MM=UE=0.C 36 MM=UE=0.C 36 MM=UE=0.C 37 Y=VALUE VALUE=SNLC(I+5)**2 SUM2=C.C XIF = XIF(1) I=1+5 SUM1=SUM2*XIF+SUM1 GQUTL 36 SUM1=SUM2*XIF+SUM1 39 SUM1=SUM2*XIF+SUM1 39 SUM1=SUM2*XIF+SUM1 40 S1=SUM17P(3)**2 I=1+5 I=1+5 I=1+5 I=1+SUM2*XIF+SUM1 GQUTL 36 I=1+SUM2*XIF+SUM1 GQUTL 36 I=1+SUM2*XIF+SUM1 I=2+SUM17P(3)**2 I=1+SUM17P(3)**2 I=1 401 371 FUR N =1, STALT INWARD INTEGRATION AT(8+LAM)*XMATCH OR X MAX 42 SINWEFPL *XMATCH START AT (5+LAM) *XMATCH OR X MAX (END OF MESH) FUR N NOT=1, START AT (5+LAM)*XMATCH D0 44 I= 41>HESH,40 IF(XINW-R(I)) 43,43,44 KKK =I G0 TC 45 CUNTINUE KKK = NESH I = KKK DX = R(I-1) - R(I) H = DX XIF=.17361111L=01*DX HSQ12=HSC/12.0 Q(3)= QC(I) P(3)= EXP(-R(I)*SQRT(Q(3))) SUH3=P(3)/Q(3) I=I-1 Q(4)=EXP(-R(I)*SQRT(Q(4))) IF (ABS(P(4))-1.0E-35) 4041,4041,405 KKK=KKK - IMATCH) 4042,4042,45 WRITE (6,4043)Z NN,LAP,KKK FOR N NOT=1, 421 43 44 45 402 404 4041 4642

C

CCC

CCCC

CCC

```
TH
      MATCHING RADIUS HAS BEEN REACHED
                                          COMING IN
     K=KKK
VALUE=SNLC(K)**2
GU TC 2C2
CUNTINUE
SUM 3=SUM 3+XIF *SUM 4
XIF =XIF *0.5
 200
2001
 201
     XIF =XIF
MN=8
SUN4 =0.C
Y=VALLE
 202
 203
```

CCC

```
YALVESNLC(K-5)**2

VALVESNLC(K-5)**2

1+50.c*(SNLC(K-2)**2+SNLU(K-3)**2)

K=K-5

IF (K-IWATCH) 77,2031,2030

M=W-1

TF (W) 77,2001,203

SUM 3=SUM 3+XIF*SUM4

S3=SUM 3+(4)**2

PFIN=(T(5)-T(3)-0.5*(P(5)-P(3)))/H

S4=FPIN/F(4)**2

PFIN=(T(5)-T(3)-0.5*(P(5)-P(3)))/H

S4=FPIN/F(4)**2

IF (ABS(DE/E)-THRESH) 300,205,205

E=E+DE

IF(2)10,206,206

DE=CE/2.C

GU TO 205
2030
2031
    205.
    206
                  IMPROVETERTAL RIGENVALUE BY PERTURBATION THEORY IF NECESSARY
                 PDP=PMATCH/P(4)
DD 3C2 J=IKATCH,KKK
SNL0(J)=SKL0(3)*PUP
    300
             2 DD 3C2 J=IMATCH:KKK
2 SNLO(J)=SKLU(J)*FUP
3 J=1=0.C
3 MM=0.C
3 MM=0.C
3 MM=0.C
3 MM=0.C
4 Y=VALUE=SNLO(J+5)**2
SUM2=C.0
4 Y=VALUE=SNLO(J+5)**2
SUM2=SUM2+19:0*(VALUE+Y)+75.0*(SNLO(J+4)**2+SNLO(J+1)**2) +50.C*(
1NLO(J+2)**2+SRLU(J+3)**2)
J=J+5
MM=ME-1
IF(MW)77,305,304
5 UM1=SUM1+XIF*SUM2
IF(KKK=J)77,307,303
7 C1=SCRT(SUM1)
IF(SNLO(3))306,77,310
3 C1=-C1
D D0 311 =1,KKK
SNLO(1)=SNLO(I)/C1
RETURN
END
    302
   303
   304
   305
   307
   308
   310
```

CCCC

SUBROUTINE CROSYM(M) SINCLIANEOUS EQUATION SOLVER WRITTEN BY I.C. HARSON; SCIENTIFIC COMPUTATION DEPARTMENT, LOCKHEED WISSLES AND SPACE COMPANY, SUNNYVALE, CALIFORNIA SULVE M SIMULTANECUS EQUATIONS BY THE METHOD OF CROUT DIMENSION A(4,5)

| | | N= | M | + | 1 | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
|---|----|----------|-----|--------|------|-----|----|----|----|---|----|----|----|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|---|
| | 1 | į | M | I | ł | B | s | (| A | (| I | 1 | , | I | 1 |) |) | | | | | | | | | | | | | |
| | | DD | 3 | IS | = | IN | 1 | A | ME | s | (| A | (| I | , | I | 1 |) |) |) | 2 | , | 3 | , | 3 | | | | | |
| | 2 | I3 SU | M | 1 | ۵ | B | s | (| A | (| I | , | I | 1 |) |) | | | | | - | | | | | | | | | |
| | 3 | ÇŨ | N | T | I | N | U | È | , | | | 6 | | - | | · | | | | | | | | | | | | | | |
| | 4 | ŝ | 114 | 5 | 10.6 | =A | it | i | Ň | 4 | Ĵ |) | ĺ | - | | | | | | | | | | | | | | | | |
| | 5 | AC | I | 13 | ; | JJ | 3 | - | AS | 0 | IM | 3 | , | 1 |) | | | | | | | | | | | | | | | |
| | 6 | I3 | = 7 | Į | 1 | + | 1 | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 1 | 74 | 35 | i | ; I | Ī | 1 | Ĩ | í | Ä | (| I | ' | I | 1 |) | 1 | A | (| I | 1 | , | I | 1 |) | | | | | | |
| | | 13 1F | = (| Ĵ | 12 | + | 18 | , | 1 | 1 | , | 8 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| | 8 | DO | 90 | J | 1 | I | 3 | 1 | 2 | - | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| | 9 | A | Į | 11 | 2 | J. | j | = | A | (| I | 1 | 25 | J |) | - | A | (| I | 1 | , | I |) | * | A | (| I | , | J |) |
| l | 1 | 52 | = | ţ | ł | | | ' | 1 | 1 | ſ | - | 2 | • | + | 1 | | | | | | | | | | | | | | |
| | | 00 | 1 | 12 | 1 | + = | ļ | 1 | , | M | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| l | 2 | DU | ļ | 22 | JI | = | 3 | 1 | JA | 2 | I | | I | ł |) | | A | (| I | , | J |) | * | A | (| J | , | I | 1 |) |
| 1 | 5 | IF | 1 | Į | I | = | 1 |), | N | , | 1 | 4 | , | 1 | - | | | | | | | | | | | | | | | |
| | - | J2 | | M | - | ļ | 1 | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| | | Â | Į | 3 | 1,0 | N | 3 | = | A | (| IA | 3. | 1 | N |) | 1 | A | (| I | 3 | , | I | 3 |) | | | | | | |
| 1 | ó | 00 | 1 | 7 | 3 | 1= | 1 | | 2 | 2 | 0 | | 1 | 0 | ٨ | , | | 2 | | | , | - | ٨ | , | 1 | | • | 2 | 、 | |
| l | 8 | RE | T | i | R | N | = | A | C | J | ' | IN | ' | - | A | ſ | 1 | 3 | ' | N | , | * | A | ` | 5 | , | 1 | 3 | , | |
| | | EA | U | 10 | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | | |

```
SUBBCUILNE, SMFSN, (Y,YI40X, MB, NIN)

ASUM=C.

BSUM=C.

H=0x/3..

G=H/4.

KMAX=NIN/2.

NIN MUST BE AL EVEN INTEGER

UC 40C K=1/KMAX

I=+22

BSUM=BSUM+H*(Y(I=2)+4.*Y(I=1)+Y(I))

YI(I)=ASUM+BSUM

YI(I=1)=Y(I))

4C0 ACC + I

BSUM=C.

H=H+H

BSUM=C.

H=H+H

S00 CUNTINUE

REJURN
```

C

```
SUBRELITER SINT(X, H, VALUE, HIN)
OFTAINS INTEGRAL FROM O TO INFINITY OF X AND CALLS IT VALUE
CURSUMEC.C
RUNSUMEC.C
HMESHEH
I=1
        DO 1C J=1,NIN
NIN IS THE NUMBER OF FORTY POINT BLOCKS OVER WHICH THE INTEGRATION
CURSUP=X(I)
I=I+1
DO 5 K=1,19
CURSUM=CURSUM+4.*X(I)+2.*X(I+1)
I=I+2
CUNTINUE
  5
        CURSUM=CURSUM+4.0*X(I)+X(I+1)
RUNSUM=RUNSUM+HMESH*CURSUM
CURSUM=C.C
HMESH=2.C*HMESH
I=I+I
CUNTINUE
10
        VALUE=RUNSUM/3.0
BETURN
END
```

ç

C

cc

С

С

```
SUBFCUTINE COULOM(EENN, EEEE, NITER, KEY)

19YECLASSICA 4413; VCOURV44136(2) 4413; RC44413; RC44413; RC44413; RC44413; VCOURV4413; RC44413; RC44413; VCOURV4413; RC44413; RC4441; RC44; RC444; RC444; RC44; RC44; RC444; RC44; 
       1
       3
       20
                                A1=A1+A2
                  B1=B1+B2
ASUM=VCCLL(I)
BSUM=XJ(I)
5
                     ASUM = XJ(I)

A1=A2

B1=B2

H=H+F

DU 6 I=1,MESH

VCOUL(I)=-2.*Z+2.*(VCOUL(I)+R(I)*(XJ(MESH)=XJ(I)))

XJ(1)=0.C

DG 7 I=2,MESH

XJ(1)=-2.*Z*RHTOT(I)/R(I)

CALL SINT(XJ,H,EENNANBLOCK)

XJ(1)=0.C

DU 8 I=2,MESH

XJ(1)=VCCLL(I)*RHTOT(I)/R(I)

CALL SINT(XJ,H,EEEE,NBLOCK)

ELEF=C5*(EEEE=EENN)

CONTINUE

RETURN

END
4
```

```
SVERCLIINE SEXCE (SEXX, EXX, AL, NITER OKEY, THED, EEC)

DIMERSICA (36, 441), R(12, 441), Shlo(441), NST(2), WWNL(36),

DIMENSICA (441), XI(441), XU(441), Shlo(441), NST(2), WWNL(36),

CUMMCA/CATA/ Shl, KH, VE, VECOR, VCOUL, RUEXCH, R, V, Shlo

CUMMCA/CATA/ Shl, KH, VE, VECOR, VCOUL, RUEXCH, R, V, Shlo

CUMMCA/CATE/Z, ABLOCK, ISPIN, ISPCL, NST, NSHE, MESH, WWNL

CUMMCA/CATE/Z, ABLOCK, ISPIN, ISPCL, NSHE, MESH, WWNL

CUMMCA/CATE/Z, ISPIN, ISPCL, I
 13
  11
           21
                          BEX=1.0
IF(ISPOL.NE.0)
DO 6 I=1.ISPIR.
DO 7 J=1.FESH
 10
                                                                                                                                                                  BEX=2.**(1./3.)
                7 RUEXCH(I,J)==6.*AL(I)*BEX*((3.*R(J)*RHTEX(I,J))/315.82734)**(1./3
      61
        9
        8
14
17
```

SUBREUTINE CORREL(EECE, EEC, NETC, PAL, ALCC) DIMERSICA NST(2), WWAL(36), SAL(36, 441), RH1(2, 441), VE(2, 441), 1VECCR(2, 441), VCOUL(441), EXCH(2, 441), R(441), VC(441), VC(441), 2ALCC(2), EECE(2), X1(441), XU(441), RHCOR(2, 441) CUMMCA/DATA/ SNLARH1 VESVECORSYCOULSBUEXCH: REVASNLD CUMMCA/DATE/ Z:NBLOCK, ISPIN, ISPOL, NST, NSHE; NESA, WWNL H=R(2) H=R(2) EECE(2)=C:0 EECE(2)=C:0 JD I I=1; ISPIN, DD 2 =1; MESH RHCCB(IE) = RH1(I,J) CONTINCE 2 IF(ISFOL.EG.1) GO TO 7 D0 5 I=2, WESH VECOR(1,I)=*0.28675*ALCO(1)*(RHCOR(1,I)*R(I))**(1./3.) 5 VECCR(1,1)=0.28675*ALCO(1)*(RHCOR(1,1)*R(1))**(1./3.)
7 GU TC 18
7 JF(NETO.NE.3.AND.NETD.NE.11) GD TO 12
D0 13 T=2*NESH
16 CH COR(1,1)*LT.*PAL) RHCOR(1,1)=0.0
13 JF CH COR(1,1)*LT.*PAL) RHCOR(2,1)*E0.0
14 D1 9 J=2*NESH
7 AC2=C 0
7 F(CH COR(1,J)*E0.0.0.0R*RHCOR(2,J)*E0.0.0) GD TC 9
FAC1=1./3*(ALCO(2)/ALCO(1))*(CH COR(1,J)/RHCOR(2,J))**(2./3.))
9 VLOUT1 J=2*NESH
7 FAC2=C 0
7 F(CHCOR(1,J)*E0.0.0.0R*RHCOR(2,J)*E0.0.0) GD TC 11
7 FAC1=1./3*(ALCO(1)/ALCO(2))*(CHCOR(2,J)/RHCOR(1,J))**(2./3.))
14 V4CCR(2,J)*EAC2 *FAC1
7 FAC1=1./3*(ALCO(1)/ALCO(2))*(CHCOR(2,J)/RHCOR(1,J))**(2./3*))
14 V4CCR(2,J)*EAC2 *FAC1
7 FAC1=1./3*(ALCO(1)/ALCO(2))*(CHCOR(2,J)/RHCOR(1,J))**(2./3*))
14 V4CCR(2,J)*EAC2 *FAC1
7 FAC1=1./3*(ALCO(1)/ALCO(2))*(CHCOR(2,J)/RHCOR(1,J))**(2./3*))
15 FAC2=C0.21506*ALCO(2)*RHCOR(1,J)/(CR+COR(2,J)/RHCOR(1,J))**(2./3*))
16 JF(CHCOR(1,T)/GD TO 14
7 JC15=O.C
7 JC(1)=0.C
7 JC(1)=0.C
7 JC(1)=0.C
7 JC(1)=C.5*ALCO(2)*RHCOR(1,J)**(2))**(1./3.)
17 XJ(1)=-C.5*ALCO(2)*RHCOR(1,J)*FAC
17 XJ(1)=-C.5*ALCO 5

CALL SINT(X1+H+EEC+NBLCCK) CALL SINT(X1+H+EEC+NBLCCK) CALL SINT(X1+H+EEC+NBLCCK) EECEECE(1)+ELCE(2) CONTINUE RETURN END 19

```
SUBECLIINE NETLEIJIKEKINSESSEN236.441).RH1(2.441).VE(2.441).

IVECLEC3.441).V(441).RUEXCH(2.441).R(441).V(441).SNLC(441).

CUMMCN/CATA/SNL.KH1.VE.VECOR.VCOUL.RUEXCH.R.V.SNLO

COMMCN/CATI/XI.XJ

DU 1 T=1.ISPIN

SUMA=C.C

L1=1.ISPIN

SUMA=C.C

L1=1.L2

DD 2 L=L1.L2

SUMA=CUEXCH

A GO 20 L1=NST(1)+1

IF(I....EQ.2) L1=NST(1)+1

IF(I....EQ.2) L2=NSHE

DD 2 L=L1.L2

SUMA=CUEXCH

A WENL(L)*EE(L)

XJ(1)=0.C

BDD 3 J=2.MESH

A XJ(1)=RH2(I.J)

H=R(2)

CALL SINT(XJ.H.TEE.NBLOCK)

1 EKIN=ETEE(1)+ETEE(2)

CONTINUE

REDUCK
```

SUBRCUTINE PERI(NKKK, EE, RH2) DIHEKSICK SAL(3, 441), RH2) 1VCUL(441), RUEXCH(2, 441), R(441), V(441), SAL0(441), KST(2), 2WMAL(36), KKK(36), EE(36), RH2(2, 441) CUMPCN/DATA/ SAL, RH1, VE, VECOR, VCOUL, RUEXCH, R, V, SALO CUMPCN/DATE/Z, NELCK, VISPIN, ISPOL, NST, NSHE, MESH, WWNL NEXT TRIAL FIGEN VALUES PREDICTED BY PERTURBATION THEORY DJ(1, KKK(J2)-1)/40 L1=1 IF(J2,GT, NST(1)) L1=2

H=R(2) ASUM=C.C A1=C.C DU 4 J=1,K DU 5 L=1,40 I=I+I A2=(VE(L1,I)=RH2(L1,I))*SNL(J2,I)**2 A1=A1+A2VH ASUM=ASUM+A1=(A2/2.)*H H=H+F A1=(A2/2.)*H EE(J2)=EE(J2)+ASUM CONTINUE RETURN END 5

41

С

SUBFELTINE PREPERCIFLAG) Difference of the set of the

С

С

14 GRAF(2,J)=EH2(2,JS) CUNITAUE CALL CAFTE(100,GRAF,RI,3) 21 CE2.*SORT(3:1415927) DU 15 I=1,NSHE A1=SAL(I,2)/(C*R(2)) A2=SAL(I,3)/(C*R(2)) A3=SAL(I,3)/(C*R(3)) 15 XI(I)=4.CC*(A1+A2)=6.0*A3=A4 WHITE(6,16) 16 FUENAT(1FL16.6) WHITE(6,16) 17 FUENAT(1FL16.6) WHITE(6,16) 18 FUENAT(1FL16.6) MATERNAL(4x,2VALUES OF THE WAVEFUNCTION AT THE ORIGIN2) 18 FUENAT(1FL16.6) MATERNAL(4x,2VALUES OF THE CHRGE DENSITIES AT THE ORIGIN2) A2=EH2(I,2)/(C*R(4)**2) A2=EH2(I,3)/(C*R(4)**2) A3=EH2(I,3)/(C*R(4)**2) A3=EH2(I,3)/(C*R(4)**2) A3=EH2(I,3)/(C*R(3)**2) 22 GRAF(I,1)=4.0*(A1+A2)=6.0*A3=A4 WhITE(6,19) (GLAF(1))/I=1,ISPIN) 19 FUENAT(1FD16.8) CDNTINUE RETURN END

SUBERCYTIKE INTERFERENCE STATE SUBERCYTIKE INTERFERENCE STATE SUBERCYTIKE INTERFERENCE SUBERCYTIKE INTERFERENCE CUMPERATE CUMPE

SUBRCLTINE STARTO(R + MCSH, KMOD) DIMEASICN R(441) + EHTUT(441) COMMENTICUASY RHIOT, KTF IF(KMCD.GT.0) GO TO 3 A=878.572 B=21.0C492 AL=25.1C2 BL=3.666 RH=C.176 DG 1 I=1.MESH IF(FM.GE.F(I))GO TO 2 RHTUT(I)=12.56637*(R(I)**2)*A*EXP(-AE*R(I)) GG TCTI)=12.56637*(R(I)**2)*B*EXP(-BE*R(I)) CUNTINUE RHTUT(I)=12.56637*(R(I)**2)*B*EXP(-BE*R(I)) CUNTINUE RETURN END

```
SUERCUTINE WAISON(RADIEN, CHARGE, MESH, ISPIN, RGUEXCH)

CUMMEN/DATU/RATEX

HER STON (RADIEN, CHARGE, MESH, ISPIN, RGUEXCH)

CUMMEN/DATU/RATEX

HER (2)

NE = MESH/40

DU 3 J=1, ISPIN

DU 1 RIT2, GESH

IF (I), GESH

2 XI(I) = CCARGE *R(I))/RADION

GU TC 2

XI(I) = CCARGE (J, I) * XI(I))/R(I)

4 XJ(I) = CCARGE (J, I) * XI(I))/R(I)

1 RUEXCH(J, I) * RUEXCH(J)/R(I)

CALLC SINTI (XJ)H, LWATARD)

WRITE(6,5)EWAT

5 FOURAT(4X, 2INTERACTION OF THE CHARGE CLOUD WITH WATSON SPHERE=2,16

3 CONTINUE

RETURN

END
```

SUB HCLTINE CARTE(I, X, T * N) DIMERSICA XPL(100), YPLC0100, IG(4, 100) DIMERSICA L(10), A(6), IS(6) COMMON / TITE/TITUL0(26) DATA IS/2252 2, 2*2*2*2*2*2*2*2*2*2*2 FORMAT(14) FORMAT(14) FORMAT(14) FURMAT(14) FURMA

í

t,

12 A(J)=T0+(J=1)*(TF=T0)/5. WRITE(6:24)(J=2)(S(J))=3.6) 41 FORMAT(5X;2CLAVE2://5X;2X(2:T1:2):2:A1:1X 23 *2X(2:T1:2):2:A1:1X *2X(2:T1:2):2:A1:1X *2X(2:T1:2):2:A1:1X

ł

SUBROUTINE MIMAX(V>VMIN>VMAX>N) DIMENSION V(1000) VMAX=V(1) DU 1 I=2>N IF(V(I)=VVAX)2>2>3 VMAX=V(I) GU TU 1N=V(I))1>1>4 VMIN=V(I) CUNTINUE RETURN END

```
SUBHCLTINE SBETA(bETA,EBET,FACHET,AL,ITAN)

ITHERSIGN VEBETA(bETA,EBET,FACHET,AL,ITAN)

IVECCH(2,441),VCDUL(441),RU1(2,441),SNL(36,441),VE(2,441),EBETA(2),

3DRHU(441),NST(2),WWNL(36),XI(441),XJ(441),RHHEX(2,441),EBETA(2),

DIMENSIGN AL(2)

COMMCN/DATA/SNL/RH1/VE/VECOR/VCOUL/RUEXCH/R,V/SNLO

COMMCN/DATE/Z/REDCK/ISPIN/ISPCL/NST/NSHE/MESH/WWNL

COMMCN/DATE/Z/REDCK/ISPIN/ISPCL/NST/NSHE/MESH/WWNL

COMMCN/DATE/Z/REDCK/ISPIN/ISPCL/NST/NSHE/MESH/WWNL

COMMCN/DATE/Z/RHEX/RHEX

DU 1=1,ISPIN

DU 2 I=2;PESH

RHHEX(J,1)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHEX(J,I)=RH1(J,I)/(12,56637*R(I)*2)

RHEX(J,I)=R(I)/(12,56637*R(I)*2)

RHEX(J,I)=R(I)/(12,56637*R(I)*2)

RHEX(J,I)=R(I)/(12,5657*R(I)*2)

RHEX(J,I)=R(I)/(12,577*R(I)*2)

RHEX(J,I)=R(I)/(12,5
               2
                                        RHHEX(J,1)=4.0*(RHHEX(J,2)+RHHEX
FD=1
F(ISPOL.EQ.O) FD=2.**(2./3.)
FA=1.C
IF(ISPOL.EQ.O) FA=2.**(1./3.)
FI=(3./(4.*3.1415927))**(1./3.)
DD 3 I=1.FISPIN
DU 10 J=1.HESH
XJ(J)=RHFEX(I/J)
DD 8 K=1.FVESH
IF(RHHEX(I/K).GT.FACBET) GO TC 8
MAX=F1
GD TC 12
CUNTINUE
MAX=(PAX/40)*40
10
12
                      CALL CIFFER(XJ, DRHO, D2RHO, HAX)

D0 5 J=1; NAX

A=(DRHO(J)/RHHEX(I,J))**2

B=C2RFO(J)/RHHEX(I,J)

C=1:33333*A=2.0*5

D=C*FC/((2:*RHHEX(I,J))*(2./3.))

VEBETA(I,J)=BETA*D/AL(I)

If (ITAN.NE.0) VEBETA(I,J)=TANH(VEBETA(I,J))

VEBETA(I,J)==VEBETA(I,J)=TANH(VEBETA(I,J))

VEBETA(I,J)==VEBETA(I,J)=*(4./3.))*(RHHEX(I,J)**(1./3.))/

1FA

M=MAX+1

D0 7 J=K, MESH

D0 7 J=K, MESH

D0 7 J=K, MESH

D0 7 J=K, MESH

CALL SINT(XI,H,EB,NBLOCK)

EBETA(I)=EB

EBETA(I)=EB

CALL SINT(XI,H,EB,NBLOCK)

EBETA(I)=EB

CONTINUE

RETURN

END
               5
               7
               3
```

```
SUBRCUTINE DIFFER(F,DF,D2F,N)

DIFFERSION F(441), UF(441), DUF(441), SNL(36,441), RM1(2,441), VE(2,441)

1, VECCR(2,441), VCOUL(441), RUEXCH(2,441), R(441), V(441), SNLO(441)

HENC(2), 12,0

HENC(2), 1
```

2

3

4