## 原子衝突研究協会誌 2009年第6巻第4号

## **Journal of Atomic Collision Research**



The Society for ATOMIC COLLISION RESEARCH

原子衝突研究協会 2009年7月15日発行 http://www.atomiccollision.jp/

## しょうとつ 第6巻 第4号

### 目次

総説:シリーズ 多電子原子の構造とダイナミックス - 独立粒子モデルの来し方行く末 - 第5回 開殻原子 (Open-shell Atom) (小池 文博)	4
井口道生さんの急逝を悼む(高柳和夫)	12
井口道生博士のご逝去を悼む (籏野嘉彦)	14
第 36 回総会開催のお知らせ (庶務)	16
国際会議発表奨励事業に関するお知らせ (庶務)	16
「しょうとつ」原稿募集 (編集委員会)	16
今月のユーザー名とパスワード	17

# シリーズ 多電子原子の構造とダイナミックス - 独立粒子モデルの来し方行く末 第5回 開殻原子 (Open-shell Atom) の物理学

小池文博 北里大学 医学部 koikef@kitasato-u.ac.jp 平成 21 年 6 月 22 日原稿受付

原子の電子状態は原子核の構造にかかわる部 分を除いては電子に対する核引力ポテンシャル と電子間の相互作用ポテンシャルによって決ま ります. 原子番号が Z の中性原子の場合, 電子 1個当たりの核引力ポテンシャルの大きさは Z に比例するので電子数が Z の原子の核引力ポ テンシャルエネルギーの総和は大雑把に言って Z<sup>2</sup>に比例します.他方,電子間の相互作用ポテ ンシャルエネルギーの総和はZ個の電子から2 個の電子を取り出す組み合わせの数 Z(Z-1)/2 に比例するので、Zの値が大きければこちらも やはり Z<sup>2</sup> に比例します. 原子内の電子の原子 核との相互作用の強さと電子同士の相互作用の 強さの比は Z によらずあまり変わらないと考え ることができます. ところが, 原子内の電子は 殻構造を作り,内殻にある電子は外殻にある電 子に対する核引力を遮蔽してしまいます. そこ で,外殻においては,電子間の相互作用の効果, ひいては、電子相関の効果が強く現れます. と りわけ、沢山の電子を受け入れることができる 軌道角運動量の大きな副殻が外殻にあると副殻 内の電子による様々の興味深い多電子の効果や 電子相関効果を見ることができます.

前回と前々回は原子番号の小さいリチウム原子[1]とベリリウム原子[2]の中空原子状態の性質について考察し,多電子の高励起状態における電子相関効果についての解説を行いました. 今回は,原子番号 Z が大きい,周期律表の真ん中あたりから先の原子について考えてみることにします.多電子原子についての入門的な記述 は殆どがいわゆる閉殻原子です.ところが,閉 殻原子は実際には周期律表の一番右側の1列の みで,他は全て開殻原子です.原子イオンにつ いて考えても同じで,原子から電子をひとつず つ剥いでいったとき,出来るイオンの殆どは開 殻イオンです.そこで,開殻原子や開殻イオン を理解しない限り多電子原子を理解したとは言 えません.

開殻原子や開殻イオンは、最も外側またはそ の付近に電子が部分的にしか満たされていない、 開いた副殻を持っています.このような開いた 副殻は非常に沢山の微細構造準位を持っていま す.たとえば、軌道角運動量が 3 の f 副殻に 7 個の電子が入り、その外側に閉じた s 副殻を 持つ、 $f^7s^2$  配置は全部で 327 個の微細構造準位 を持っています.これが原子の性質にどのよう に反映されるかを調べる必要があります.さら に、励起状態になれば開いた副殻の数は増える ことが多いので、準位の構造はさらに複雑にな ります.例えば、 $f^6$ spd 配置は 31,804 個の微細 構造準位を持っています.異なる副殻間の配置 間相互作用も色々な面白い現象を提供します.

さらに、 *Z* がうんと大きくなって超ウラン元 素になると相対論的な効果も解りやすい形で価 電子配置にも見られるようになります.例えば、 ウラニウム (*Z* = 92)の基底状態の価電子配置 は  $6d7s^2$ ですがローレンシウム (Lr, *Z* = 103) の基底状態の価電子配置は  $7s^27p$ です [3].角運 動量の小さい *s* 軌道や *p* 軌道の電子は主量子数 が大きくても原子核の近くを通過する機会があ り,その時高速で走るために相対論効果で重く なって少し沈んでしまいます.角運動量が比較 的大きな d 軌道は重くなる効果は小さい上に, s 軌道や p 軌道が沈んで原子核の電荷を遮蔽し てくれるので,逆に浮き気味になります.その 結果,  $Z = 92 \ge 103$  の間で軌道準位の反転が起 きます.説明はこのように簡単ですが,計算に より数値的に実証するために MCDF 法で計算 をすると,実は,約 300,000 個の配置関数を扱 う必要があります.膨大な数の微細構造準位間 の相互作用を評価する必要があるからです.

本稿では、まず、微細構造準位の分布につい ての Wigner の議論を紹介し、次に、極端紫外 光(EUVL)の光源媒体として着目されているス ズ(Sn)の多価イオンの発光線の分布について 議論をし、最後に超ウラン元素の電子状態の計 算の現状について紹介をします.

#### 1. 開いた副殻のエネルギー準位の分布

遷移金属元素や希土類元素の原子のように外 側に角運動量の大きな開いた副殻を持つ原子は 基底状態に微細構造分裂による多数の準位を持 ちます. 例えば, Z = 63 のユーロピウム (Eu) は電子配置は [Xe] $6s^24f^7$  ですが, 開殻の  $4f^7$  配 置のタームの数は 327 です. エネルギー準位は 327 個あり、数10 eV の範囲にわたって分布し ます. 各準位のエネルギーの値は配置間相互作 用(CI)法の言葉で表現すると 327×327 のハミ ルトニアン行列を対角化して得られるのですが、 各行列要素の値に殆ど規則性が無い乱雑行列を 対角化しているような気分にさせられます. 各 行列要素の値は理由があってその値になってい るのでしょうから,対角化の結果得られるエネ ルギー準位の値もひとつひとつそうなる理由が あって個別的な考察の対象になり得ます. しか し、準位の個性をとりあえず忘れて準位の分布 を考えるときには、 乱雑行列の固有値分布につ いての ウィグナー(E. P. Wigner)の議論が良 いヒントになります.

ウィグナーは 1958 年の論文 [4] で,対称な乱



図 1: ネオジム (Nd, Z = 60)の中性原子と1価イオン,サマリウム (Sm, Z = 62)の1価イオン,そして、テルビウム (Tb, Z = 65)の中性原子の合計8種の状態についての準位間隔の出現頻度の分布とウィグナー分布との比較[5].黒線のヒストグラムは実験値から得られた出現頻度の統計.赤色の実線が対応するウィグナー分布関数.青色の破線は1次のポアッソン分布関数.

雑行列の固有値について論じ,隣り合う固有値 の間の距離,すなわち準位間隔がSである確率 P(S)は平均準位間隔をDとすると,

$$P(S)dS = \frac{\pi S}{2D^2} \exp\left(-\frac{\pi S^2}{4D}\right) dS \qquad (1)$$

で与えられることを示しました.これを,準位 間隔に対するウィグナー分布と言います.ウィ グナー分布は色々な原子について調べられ実際 とよく合うことが知られています.

例えば、Camarda and Georgopulos[5] は、ネ オジム (Nd, Z = 60)の中性原子と1価イオン、 サマリウム (Sm, Z = 62)の1価イオン、そし て、テルビウム (Tb, Z = 65)の中性原子のいく つかの状態について実験値を調べて準位間隔の 統計を取りその分布がウィグナー分布に従うこ とを示しました.図1は彼等の結果のプロット です.黒線のヒストグラムが実験値から得られ た出現頻度、赤色の実線が対応するウィグナー 分布関数です.互いによく合っていることがわ かります.図1にはもうひとつ青色の破線が 書き込んであります.これは、1次のポアッソ ン (Poisson)分布のグラフです.もし、エネル ギー準位間の相互作用が全く無いとすれば、そ れぞれの準位は全く勝手な値をとる筈ですから, エネルギーをスキャンして一つの準位が現れて から次の準位が現れるまでの間隔はポアッソン 確率に従います.その結果,準位間隔の統計は ポアッソン分布に従うことになります.実測値 の統計はそうではないということを示していま す.エネルギー準位は互いに縮退を避けるよう に配置される傾向があるということで,このこ とは,1929年に von Neumann and Wigner に よって [6],実対称行列や複素エルミート行列の 固有値が互いに反発する傾向があると指摘され たことに符合します.

ウィグナー分布は量子カオスとの関連でも 色々議論されています.量子力学の方程式は線 形であることから,量子力学には古典力学と同じ 意味でのカオスは存在しません.しかし,古典 力学がカオスを示すと対応する量子系にも対応 する現象が現れるとされています.エネルギー 固有値についても,完全可積分な系ではポアッ ソン分布になり,カオス系ではウィグナー分布 が現れるとされているようです.比較的最近に, Le and Morishita *et al.*[7]によって,ヘリウム 原子の主量子数の大きな2電子励起状態のエネ ルギーエネルギー準位がウィグナー分布になる ことが精密な計算により示され,量子カオスと の関連で議論がなされています.

さて、であれば、遷移金属元素や希土類元素 の原子の電子状態は「カオス」なのかという疑 問が湧いてきますが、これに対する答えは私は 寡聞にして知りません.しかし、遷移金属元素 や希土類元素の原子といえども現在は電子状態 についての計算の方法があり、計算の結果如何 に準位の数が多くても個々の準位を個別に見る 方法はあるので、とりあえずは、具体的な系に ついて実験の結果と計算の結果を個別具体的に 突き合わせることも大いに意味があろうかと思 います.

#### 2. スズ原子イオンの EUV 発光

半導体リソグラフィーのための極端紫外光の

光源媒質としてスズ (Sn, Z = 50) イオンが使 用に移されつつあります.スズイオンの光源応 用に関しては国内でも精力的に研究が行われま した.特に,光源媒質プラズマの性質について は,阪大のレーザーエネルギー研究センターを 中心に学問的サイドからの研究が行われ貴重な 結果がもたらされています [8].

スズ原子の基底状態の電子配置は  $1s^22s^22p^63s^23p^63d^{10}4s^24p^64d^{10}5s^25p^2$ です.外側から電子をひとつずつ剥いでいくと, 5p, 5s, 4d, … の順で取り除かれていきます ので, 6 価から 13 価までのイオンは最外殻に 4d開殻を持つ 4d開殻イオンになります. この イオンの 4f励起準位からの発光が半導体リソ グラフィーのための光源波長として指定されて いる 13.5 nm  $\pm 2$  % の領域に入るものですか ら, 光源媒体として早い時期から着目されてき ました.

実は物質は何であれ充分に密度を上げて充分 に加熱をすればその物質からの放射は連続なプ ランク放射になります. プラズマからの放射を 利用する場合、そのプランク放射の中から目的 の波長の光を切り出せば一応光源にはなるわけ です. ところが,帯域内の放射の割合を高めれ ば効率の向上が得られますし,帯域外の放射の 割合を減らせば光学系への熱負荷や迷光の可能 性を減らすことができます.結局、できるだけ プランク放射から外れた放射分布を得るのが光 源開発上の観点からは望ましいわけで、 そのよ うに目的が設定されたとき、どの原子種のどの イオンが有利かを検討する為には原子物理学の 知見と原子物理学のサイドからの研究が必要に なります. この点で原子物理学上の関心が生じ るのかなと考えられます.

4d 開設スズ原子イオンの 4d - 4f 放射はプリ ミティブな考え方からは、d 殻電子の占有数を N として  $4s^24p^64d^{N-1}4f$  配置から  $4s^24p^64d^N$ 配置への遷移による発光線群によるものと考え られますが、前の節でも指摘したように開いた 電子殻の微細構造の広がりは数 10eV にもなり ます.したがって、数 10eV の範囲から上準位

を1つ選び数10eVの範囲から下準位を1つ選 んで得られる発光線群の広がりは数10eVの√2 倍位, 波長にして 10 nm 以上の広がりになって も不思議ではありません. ところが, 実際に得 られるスペクトルは発光線の生成方法にも依り ますが非常に狭いのです. 大阪大学のレーザー エネルギー研究センターのグループのレーザー 生成プラズマ(LPP)による実験によると[10] 5~14 価程度の範囲のイオンが混合している にもかかわらず 13.5 nm 付近の発光スペクトル ピークの半値幅は 2~3 nm しかありません. 4d-4f という, 主量子数の等しい副殻間の遷移 なのでピーク位置のイオン価数依存性が弱いと いう事情もあるのですが、そもそも、どのよう な価数のイオンからの発光であれ、1つのイオ ンが固有に持っている微細構造の広がりに比べ て狭すぎます.

スペクトル幅が、このように、異常に狭くな る現象は比較的早くから知られていたのですが、 O'Sullivan と Faulkner [11] は 1994 年にこの狭 帯域化は励起準位において  $4s^24p^54d^{N+1}$  配置が 混ざっていて  $4s^24p^64d^{N-1}4f$  配置との間に配 置間相互作用が有るためだと指摘しました [12]. っまり、原子イオン固有の性質だというわけで す.

2003 年度から 2007 年度まで大阪大学のレー ザーエネルギー研究センターを中心に実行され た LPP プロジェクトの理論チームでは,原子物 理学サイドからの検討も含めて詳しい研究が行 われました.プラズマを用いての実験では一般 には原子イオンの価数を1つに絞ることが出来 ないので,プロジェクトの一環として首都大学 東京の田沼肇氏のチームの電荷交換分光 (CXS) の実験が行われました [9].これだと,イオンの 価数を定めたスペクトルが得られるので原子物 理学上の検討の俎上に上せやすくなります.

原子の1電子軌道は電子内の他の電子との相互 作用により水素様の軌道からは大分外れていま す. Cowan の教科書 [13] には中性原子の中の1 電子軌道エネルギーの計算値が紹介されていま す. これを見ると,原子番号の非常に大きいと



図 2: 電子配置が  $1s^22s^22p^63s^23p^63d^{10}4s^24p^64d4f$ の イオンについて、 $Z = 48 \sim 56$ の原子種の 4s, 4p, 4d, 4f 軌道の束縛エネルギーのグ ラフ.上向きスピンと下向きスピンの軌道のエネ ルギーは線幅の範囲で一致している. 黄緑: 4s, 水色: 4p, 黒: 4d, 赤: 4f.縦軸の目盛りが 下に向けて増加しているので注意のこと.グラフ から, 4p と 4dのエネルギー差と, 4d と 4fの エネルギー差がほぼ拮抗していることがわかる.

ころで N(n = 4) 殻の s, p, d, f 副準位がエ ネルギー的に概ね等間隔に並んでいることがわ かります. 何故, そうなのか, 簡単な説明は難 しいのでしょうけど数値的にそうなっているこ とは間違いありません.

多価イオンになると、これに近い現象が Z= 50~60位のところでも見られます.図2に GRASP92[14] による計算結果 [15] を示しま す. 電子配置が  $1s^22s^22p^63s^23p^63d^{10}4s^24p^64d4f$ のイオンについて、Z = 48 ~ 56 の原子種の 4s, 4p, 4d, 4f 軌道の束縛エネルギーを計算 してみました. 図を見る際には、縦軸の目盛り が下に向けて増加しているので注意してくださ い. グラフから, 4p と 4d のエネルギー差と, 4d と 4f のエネルギー差がほぼ拮抗していること がわかります. そこで,  $4s^24p^64d4f$  の電子配 置から 4p 電子を1つ 4d 軌道に持ち上げて 4f 電子を 4d 軌道に引き下ろした 4s<sup>2</sup>4p<sup>5</sup>4d<sup>3</sup> の電 子配置は元々の4s<sup>2</sup>4p<sup>6</sup>4d4f の電子配置とほぼ 同じエネルギーを持つと期待できます. 実際. 図3に示したように、スズの12価イオンSn<sup>12+</sup> においては、エネルギーの違いは約 9 eV で 4d 軌道の軌道エネルギー 253 eV の 4 % に過ぎま せん. そこで、この2つの配置は強い配置間相



 $\Delta E = 81 - 72 = 9 \text{ eV} \sim 4\%$  of 4d binding energy 253 eV

図 3: スズの 12 価イオン Sn<sup>12+</sup> の  $4s^24p^64d4f$  電子 配置と  $4s^24p^54d^3$  電子配置の間の配置間相互作用 の概念図.  $4d^2$  の電子配置から 4d とパリティー の異なる 4p と 4f 軌道に電子を 1 つづつ移動さ せて 4p4f を作るとパリティーが 2 回反転して  $4d^2$  と同じ偶パリティーの配置になり,配置間相 互作用が可能になる.



 図 4: スズの 12 価イオン Sn<sup>12+</sup> の 4s<sup>2</sup>4p<sup>6</sup>4d4f 電子配置を持つ励起状態の最適化された
4s, 4p, 4d, 4f 軌道の 1 電子動径軌道関数
の. 上向きスピンの軌道関数は曲線で,下向きス ピンの軌道関数はマークで示した.赤:4s,青:
4p,黒:4d,黄緑:4f.全ての動径軌道関数
は原点からの立ち上がりが正の値になるように位 相を定めた.

互作用を持ち,実際の電子状態は両者の混合状 態になるだろうと期待できます.

さらに、この系には1電子軌道関数について 面白い性質があります. 図4はスズの 12 価イ オン Sn<sup>12+</sup>の1電子軌道関数の GRASP92[14] による計算結果をプロットしたものです. 上向 きスピンの軌道は曲線で、下向きスピンの軌道 はマークで示してあります. この N(n = 4) 殻 の軌道に関して、指摘すべきことは、軌道関数の 大きさの最大値を与える動径距離がボーア半径



図 5: スズの 12 価イオン Sn<sup>12+</sup>の発光スペクトル分 布についての実験との比較.緑色の実線:電荷 交換反応 Sn<sup>13+</sup> + Xe → Sn<sup>12+</sup> + Xe<sup>+</sup> で生じ た Sn<sup>12+</sup>の発光スペクトルの実験値.計算との 比較のため実験値は短波長側に 0.2 nm だけー 様にシフトさせた.黒い曲線は計算値.破線:  $4s^24p^54d^3 + 4s^24p^64d4f \rightarrow 4s^24p^64d^2$ .点 線:  $4s^24p^54d^3 \rightarrow 4s^24p^64d^2$ .実線:  $4s^24p^54d^3 \rightarrow 4s^24p^64d^2$ . 実線:  $4s^24p^54d^3 \rightarrow 4s^24p^64d^2$ .計算値の表示に 当たって 0.02 nm の自然幅と 0.02 nm の装置幅 で畳み込み積分を施した.

を単位にして 0.8 程度でほぼ一致しているとい うことです. 軌道関数のレンジが一致するとい うことは大きな配置間相互作用を持つためには 必要な条件ですから,これらの軌道関数は条件 を満たしています. もうひとつの特徴は、ボー ア半径を単位にして 0.2 ~ 0.5 の領域で、4p 軌道関数の符号が4f軌道関数の符号に対して 反転していることです.  $4s^24p^54d^3$ の配置関 数 と  $4s^24p^64d4f$  の配置関数の重ね合わせは 両者の和か差のいずれかですから動径距離の大 きなところで建設的 (constructive) な重ね合わ せが起こる時には内側で破壊的 (destructive) な 重ね合わせが起こり、電子密度が外側に移動し てエネルギー準位が上がります. 重ね合わせの 符号が逆転すれば逆の現象が起きます.

極端紫外発光に係る電子遷移は、  $4s^24p^54d^3$ 配置と  $4s^24p^64d4f$  配置の混合した電子状態と

4s<sup>2</sup>4p<sup>6</sup>4d<sup>2</sup> 配置を持つ基底状態の間の電気双 極子遷移によるものでしょうから,結局,上記 の考察と合わせて遷移エネルギーが大きい側, すなわち,発光線の波長の短い側に遷移確率が 集中すると考えることができます.

スズの 12 価イオン Sn<sup>12+</sup> について,

GRASP92[14] と RATIP[16] を用いて, 遷移 強度の計算を行ってみました. 図5に結果を示 します.  $4s^24p^54d^3$  配置と  $4s^24p^64d4f$  配置 のあいだの配置間相互作用を考慮した場合と考 慮しない場合の比較を行いました.1電子軌道関 数は配置間相互作用を取り入れた MCDF 計算 を行って求めました. その上で, 求めた1電子軌 道関数を固定して、  $4s^24p^64d^2 - 4s^24p^64d4f$ 遷移と  $4s^24p^64d^2 - 4s^24p^54d^3$  遷移の遷移強度 を個別に計算した結果と、混合状態の基底状態 への遷移の遷移強度を計算した結果を比較しま した. 図5から混合状態からの遷移では長波長 側のスペクトルが殆ど消えていることがわかり ます.緑色の実線は、電荷交換スペクトロスコ ピーの実験結果です [9]. 実験値を 0.2 nm だ け一様に短波長側にずらすと計算に大変良く一 致することがわかりました.計算は実はアイン シュタインのA係数の分布のグラフであり、電 荷交換スペクトロスコピーは実は電荷交換後に 生成された上準位の分布のグラフなので,両者 が一致するべきであるという物理学的根拠はな いのですが、実際のところよく一致します. 両 者を本来の意味で比較するためには電荷交換過 程の断面積を詳しく評価する必要がありますが, まだ,調べられた例はないようです.

さて、図5に見られた強いピークは、要するに どこからどこへの遷移と解すればいいでしょう か.  $4s^24p^64d^2-4s^24p^64d4f$  遷移と  $4s^24p^64d^2-$ 4s<sup>2</sup>4p<sup>5</sup>4d<sup>3</sup> 遷移が同時に可干渉的に起こっていま すので、4s、4p、4d、4f という1 電子軌道の量子 数で始状態を指定することはできません. 配置 間相互作用があるということはそういうことで すから仕方がありません.しかし、このことは、 今回の計算がプラズマ解析の一環として行われ ていることを考えると、ちょっと困ったことな のです. 原子過程のデータはプラズマ解析のた めのプラズマコードの入力になるのでデータの 引き渡しが必要になります. データを引き渡す にはこのデータが何のデータであるかを示すラ ベルが必要になります.プラズマコードは1電 子軌道の量子数で状態のラベル付をしている場 合が殆どなので,配置間相互作用を取り入れた 原子データは厳密な意味では入力できないこと になります.じゃあ,どうしたらいいの?って ことになりますが,しかし,1電子軌道概念はあ まりにも便利であるが故に,これを外してコー ド化をするのは容易ではないかも知れません.

#### 3. 超重元素の電子状態

比較的軽い超重元素 (Super Heavy Element) は原子炉で作ることができ,重い超重元素は加 速器で作られます. 始めに原子核ができてその 周りに原子番号に等しい数の電子が束縛されて 原子ができるのでしょう. 超重元素の原子がで きたことはどのようにして確認するのでしょう か?化学的あるいは物理的な方法で確認するの でしょうが、その方法の中にレーザー光による 共鳴イオン化スペクトロスコピー (Resonance Ionization Spectroscopy, RIS) が挙げられます. 2003 年に Sewtz and Backe et al.[17] はフェル ミウム (Fermium, Z = 100) について、RIS によ りフェルミウム原子 ( <sup>255</sup>Fm ) の電子状態の準 位を初めて観測しました. 超重原子の寿命は短 いことが知られています. <sup>255</sup>Fm の寿命は 長い方なのですがそれでも半減期 (half-life) は 20.1 時間しかありません. RIS の波長をゆっく りスキャンしていると原子がなくなってしまい ます. そこで、どのあたりの波長で吸収が起こ るのか、できるだけ正確に見積もる必要があり ます.

GRASP92[14]の様な MCDF コードは吸収線 の波長を予言できるだけの精度を持っています. 上記のフェルミウムの電子状態の準位の同定の 際にもその力をいかんなく発揮しました. 重原 子や超重原子の基底状態付近の準位の励起エネ ルギーの計算精度については, Fritzsche[18] に よる議論がありますが, 誤差を 0.1 eV の程度に までは抑えられるとしています. 超重原子の電 子状態の計算は, できるとは言ってもなかなか大 変です. いわゆる相対論効果は勿論, QED 効果 も大きく寄与します. 例えば, 7s 軌道のセルフ エネルギー (Self-energy) による補正は Z = 100で 10 mV 位, Z = 110 で 200 mV 位と急激に増 大します [18]. 開いた d 副殻や f 副殻を持って いますのでおびただしい数の副準位を持ってい ます. 非常に近接した準位がたくさんあります. それから,言わずもがなですが,電子の数が多 いので計算の規模が大きくなります. 超重原

表 1: ローレンシウム (Lr, Z = 103)の基底状態の電子 配置と,基底状態に最も近い5個の励起準位の電 子配置,基底状態からの励起エネルギー(cm<sup>-1</sup>), そして光吸収強度(1/s)のMCDF法による計 算値[3].

Level		Excitation	Absorption
Designation	$J^P$	Energy	Strength
		$(\mathrm{cm}^{-1})$	(1/s)
$7s^27p$	1/2-	0	
$6d7s^{2}$	$3/2^+$	1331	$4.2 \times 10^5$
	$5/2^+$	4187	
$7s^27p$	$3/2^{-}$	8138	$1.1 \times 10^1$
$7s7p^2$	$1/2^+$	20053	$1.2 \times 10^7$
$7s^28s$	$1/2^+$	20405	$3.7 \times 10^7$

子の電子状態の計算は, 関与する電子配置の数 があまりにも多く、そして、前節のような、どの 配置が効いてどの配置が効かないといった物理 サイドからの議論は殆ど不可能なので,可能な 電子配置を全て系統的に考慮して機械的に入れ 巨大計算を行います. Fritzsche 等 [3] はローレ ンシウム (Lr, Z = 103) について, そのような 計算を行い,基底状態から上に向かって 30 個の 準位の励起エネルギーと光吸収強度を求めまし た. 表1に基底状態とその直上の5個の準位に ついての計算結果を示します.本稿の導入部で も述べたようにウラニウム (U, Z = 92)と比 較して, 準位 7s<sup>2</sup>7p と 6d7s<sup>2</sup> が反転しています. 反転の理由については前述したように直感的な 説明が可能なのですが,数値的に実証するため には大きな計算が必要です. さらに, 直感的な 説明ができればそれが正しいと考えるのも問題 があるかもしれません. 最近の計算[19]では,

Z = 114の原子 (Unq)の基底状態の電子配置は  $6d^{10}7s^27p^2 \ge 1$ 価イオンの基底状態の電子配置  $16d^{10}7s^27p \ge 1$ 価イオンの基底状態の電子配置  $16d^{10}7s^27p \ge 1$ 価イオンの基底状態の電子配置 114 まで大きくなると, 6d 軌道に対する核引力ポテンシャルが大きくなっ 16d軌道は再び内側に引き込まれることがわ かります.その結果 6d, 7s, 7p は再び主量子 数の大きさの順に並ぶことになります.ローレ ンシウム (Lr, Z = 103)における準位  $7s^27p \ge 6$  $6d7s^2$ の反転についての a posteriori な説明は わかりやすいのですが,他の効果との兼ね合い で見えるようになったり見えなくなったりする 効果であるかということも含めて正確な数値計算 を経なければ結論できないといえるでしょう.

#### 4. まとめ

本稿では、40 個程度以上の沢山の電子を持つ 原子や原子イオンについて、1 電子軌道モデル に基づく電子配置と電子配置間の相互作用の実 際について解説をしました.

前回の稿のまとめで、「原子の電子状態の計算 を試みてみたいと考えておられる方のためにい くつかの計算コードを紹介いたします.」と書き ましたが、今回の稿が少し長くなってしまいま したので、稿を改めて紹介したいと思います.

#### 参考文献

- [1] 小池文博, しょうとつ, 第6巻2号3 (2009).
- [2] 小池文博, しょうとつ, 第6巻3号3 (2009).
- [3] S. Fritzsche, C. Z. Dong, et al., Euro. Phys.J. D45, 107 (2007).

[4] E. P. Wigner, The Annals of Mathematics, Second Ser, 67, 325 (1958).

[5] H. S. Camarda and P. D. Georgopulos (1983). Phys. Rev. Lett. 50, 492 (1983).

[6] J. von Neumann, and E. P. Wigner, Z. Phys. **30**, 467 (1929).

[7] A.T. Le, T. Morishita, X.-M. Tong, and

C.D. Lin, Phys. Rev. A72, 032511 (2005).

[8] K. Nishihara, A. Sunahara, et al., Phys. Plasmas 15, 056708 (2008).

[9] H. Ohashi, H. Tanuma, et al., J. Phys. Conf. Ser. 58, 235 (2007).

[10] K. Nishihara et al., Proc. SPIE, 6921,69210Y (2008).

[11] G. D. O' Sullivan and R. Faulkner, Opt.Eng. 33, 3978 (1994).

[12] G. O' Sullivan, A. Cummings, P. Dunne,

P. Hayden, L. McKinney, N. Murphy, and J. White, *EUV Sources for Lithography*, edited by Vivek Bakshi (SPIE, Bellingham, WA, 2006), Chap. 5.

[13] R.D.Cowan, *The Theory of Atomic Structure and Spectra* (Berkeley, 1981).

[14] F. A. Parpia, C. F. Fischer, et al., Comp.Phys. Communications **94**, 249 (1996).

[15] F. Koike, submitted to HCI2008 Proceedings, (2008).

[16] S. Fritzsche, F. Koike, J. E. Sienkiewicz, and N. Vaeck, Phys. Scr. **T80**, 479 (1999).

[17] M. Sewtz, H. Backe, et al., Phys. Rev. Lett. 90, 163002. (2003).

[18] S. Fritzsche, Eur. Phys. J. **D33**, 15 (2005).

[19] Y. J. Yu, C. Z. Dong, et al., J. Chem. Phys. **128**, 124316 (2008).