ハロゲン化アルカリ中の Sn²⁺ 中心のスペクトルに及ぼす 陽イオン空位の影響 Ⅱ.計算機シミュレーション

神志那良雄*

Yoshio KAMISHINA Effect of Cation Vacancy on the Spectra of Sn²⁺ Centers in Alkali Halides. II. Computer Simulation.

Abstract: The lineshape function for optical absorption due to ionic impurities with the ns² outer electron configuration, incorporated substitutionally in alkali halide crystals, has been simulated for divalent impurity ions in order to check the validity of the tetraganal field perturbation model which was developed in the previous paper I. The complete energy matrix has been diagonalized directly.

Integration over the six dimensional interaction mode coordinates has been carried out numerically using Monte Carlo method. The calculated lineshape functions for optical absorption at several temperatures are in reasonably satisfactory agreement with the experimentally determined lineshapes.

I. は じ め に

前報 I¹⁰ では、ハロゲン化アルカリ結晶に Sn²⁺ のような二価イオンを添加した場合、不純物イオンの近傍に 生じる陽イオン空位が、Sn²⁺ 中心のスペクトルにどの ような影響を及ぼすかについて考察する際、正方対称の 結晶場のモデルが実験データーをうまく説明することを 述べた。 そこでは、 理論的な 定式化について 詳しく述 べ、Aおよび C吸収帯の二次モーメントの温度依存性と 各吸収帯の構成成分の分離の大きさの温度依存性に関す る実験データーとの比較検討を行った。

本報では,同じ正方対称の結晶場モデルを用いて吸収 線形そのものを電子計算機を用いてシミュレートし,実 験データーと直接比較することにより,本モデルの有効 性を論じる。

Ⅱ.理 論

Ⅱ-A. エネルギー準位と固有関数

ー般に ns² 型 イオンの 2 つの最外殻電子に対する全 ハミルトニアンは次式で与えられる²⁾,

$$H = H_0 + H_{e\,e} + H_{s\,o} + H_{e\,L} + H_L \tag{1}$$

ここで、 H_0 はこの2つの電子の運動エネルギーと平衡 位置にある中心イオンと周囲のイオンとによる位置エネ ルギーとの和であり、 H_{ee} は2つの電子間のクーロン相 互作用エネルギーであり、 H_{so} はスピン一軌道相互作用 エネルギー、 H_{eL} は一次の電子一格子相互作用のエネル ギー、 H_L は格子の運動エネルギーと位置エネルギーの 和である。不純物イオンが Sn²⁺ のような二価イオンの 場合には前報 I で導入した電荷補償空位による正方対称 の結晶場のエネルギー H_{cP} を追加しなければならない。 H_0 により 決められた 各電子 配位の エネルギー準位は H_{ee} および H_{so} の作用によりいくつかの準位に分裂す

^{*} 島根大学教育学部理科教育研究室

表1	全	ハ	1	N	٢	Ξ	P	$\boldsymbol{\nu}$	(1)	疘	Ø	行	列	表	示	
----	---	---	---	---	---	---	---	--------------------	-----	---	---	---	---	---	---	--

		Γī	$\Gamma_4^-(^3T_{1s})$			Г			$\Gamma_{\overline{s}}$		$\Gamma_{\epsilon}^{-}({}^{1}T_{1r})$			
	$\psi(\Gamma_1)$	E₀-G-ζ	0	0	0	$\sqrt{\frac{2}{3}}bQ_2$	$\sqrt{\frac{2}{3}}bQ_3$	$\sqrt{\frac{2}{3}}cQ_4$	$\sqrt{\frac{2}{3}}cQ_5$	$\sqrt{\frac{2}{3}}cQ_6$	0	0	0	
³ <i>T</i> ₁ <i>u</i>	$\psi(\Gamma_4, A^*)$		$E_A - \frac{b}{2} \left(Q_2 - \frac{1}{\sqrt{3}} Q_3 \right)$	$-\frac{c}{2}Q_6$	$-\frac{c}{2}Q_5$	$-\frac{ic}{2}Q_{4}$	$-\frac{i\sqrt{3}}{2}cQ_4$	$\frac{ib}{2}\left(Q_2+\frac{1}{\sqrt{2}}\right)$	$\frac{ic}{3}Q_3$ $-\frac{ic}{2}Q_3$	$\frac{ic}{2}Q_5$	$\frac{1}{\sqrt{2}}\zeta\lambda$	0	0	
	$\psi(\Gamma_{4}, A')$		$E_A + -$	$\frac{b}{2}\left(Q_2+\frac{1}{\sqrt{3}}Q_3\right)$	$-\frac{c}{2}Q_4$	$+\frac{ic}{2}Q_5$	$i \frac{\sqrt{3}}{2} cQ_5$	$\frac{ic}{2}Q_6$	$\frac{ib}{2}\left(Q_2-\frac{1}{\sqrt{3}}Q\right)$	$-\frac{ic}{2}Q_4$	0	$\frac{1}{\sqrt{2}}\zeta\lambda$	0	
	$\psi(\Gamma_4, A^z)$				$E_A - \frac{b}{\sqrt{3}}Q_3$	ic Q ₆	0	$-\frac{ic}{2}Q_5$	$\frac{ic}{2}Q$	— ib Q₂	0	0	$\frac{1}{\nu 2}\zeta\lambda$	
	$\psi(\Gamma_{\overline{3}}, B^{U})$					$E_B - \frac{b}{\sqrt{3}} Q$	$P_3 - \frac{b}{\sqrt{3}}Q_2$	$-\frac{c}{2}Q_4$	$-\frac{c}{2}Q_5$	0	0	0	0	
	$\psi(\Gamma_{\overline{a}}, B^{\nu})$					1	$E_B + \frac{b}{\sqrt{3}}Q_3$	$\frac{c}{2\sqrt{3}}Q_4$	$\frac{c}{2\sqrt{3}}Q_{5}$	$-\frac{c}{\sqrt{3}}Q_6$	0	0	0	
	$\psi(\Gamma_{\overline{5}}, B^{\sharp})$							$E_{B} - \frac{b}{2} (Q_{2} -$	$-\frac{1}{\sqrt{3}}Q_3\Big)$ $\frac{c}{2}$	$Q_6 = \frac{c}{2} Q_5$	0	0	0	
	$\psi(\Gamma_{\overline{5}}, B^{\eta})$		* (複 素	共 役)				E	$C_B + \frac{b}{2} \left(Q_2 + \frac{1}{\sqrt{3}} \right)$	$Q_3 \Big) \frac{c}{2} Q_4$	0	0	0	
	$\psi(\Gamma_{\tilde{\mathfrak{s}}}, B^{\mathfrak{s}})$									$E_B - \frac{b}{\sqrt{3}}Q_3$	0	0	0	
¹ <i>T</i> ₁ <i>z</i>	$\psi(\Gamma_4, C^s)$										$E_{\varepsilon}+b(Q_2-$	$-\frac{1}{\sqrt{3}}Q_3$) cQ_6	c Q 5	
	ψ(Γ _i , C ^y)										1	$E_{c}-b\left(Q_{2}+\frac{1}{\sqrt{3}}Q_{3}\right)$	cQ₄	
	$\psi(\Gamma_4^-, C^*)$												$E_{\epsilon} + \frac{2}{\sqrt{3}}bQ_{3}$	

ハロゲン化アルカリ中の Su⁵⁺ 中心のスペクトルに及ぼす陽イオン空位の影響 Ⅱ.計算機シミュレーション

雄

る。特に $(a_{1g})(t_{1u})$ 電子配位はエネルギーの 低い方か ら順に, ³A_{1u}, ³T_{1u}, ³T_{2u} と ³E_u, および ¹T_{1u} の励起状 態に分裂する。一方, (a1g)2電子配位は縮重のない全対 称の¹A₁g 基底状態となる。更に、*H*_soの非対角要素に より¹T₁₁ 状態と³T₁₁ 状態との混合が起こる。¹A_{1g}→ ³A₁₄の遷移は対称性により禁止されている。¹A₁₈ 基底 状態から $(a_{1g})(t_{1u})$ 電子配位の残りの状態への遷移は、 A, B, およびCの吸収帯を与える。各吸収帯の終状態 と遷移の許される機構は次の通りである。

A吸収帯 $|A\rangle = -\nu |_{T_1u}^{1}\rangle + \mu |_{T_1u}^{3}\rangle$

:スピン--軌道許容遷移,

C吸収帯 $|C>=\mu|^{1}T_{1u}>+\nu|^{3}T_{1u}>$: 双極子許容遷移,

ただし, μ および ν ($\mu^2 + \nu^2 = 1$) は混合の係数である。 一次の電子一格子相互作用 HeL は次式で与えられる,

$$H_{eL} = \sum_{j=1}^{\circ} V_j Q_j, \tag{2}$$

ただし、 Q_i は相互作用モード座標であり、 A_{1g} モードに たいしては Q_1 で与えられ, E_g モードにたいしては, Q_2 および Q_3 , T_{28} モードにたいしては Q_4 , Q_5 , およ び Q6 でそれぞれ与えられる。結合定数は以下のように 定義する、即ち、

$$a = \langle x | V_1 | x \rangle, \ b = \langle x | V_2 | x \rangle, \ c = \langle y | V_4 | z \rangle, \tag{3}$$

である、ただし (|x>, |y>, |z>) は一電子に対する 軌道関数であり、On 群の既約表現 T11 に従って変換す る。ns²型中心では、フランクーコンドンの近似を用い ることが許され, また, $(a_{1g})(t_{1u})$ 配位がエネルギー的 に他の 電子配位と 十分に 分離していると 考えられるの で,吸収線形の計算の際には Ho および HL は考慮し なくてよい。即ち、これらは全体のエネルギーを持ち上 げるだけであり,相互のエネルギー差には影響を与えな い。従って (*a*_{1g})(*t*_{1u}) 励起状態の中だけで吸収 線形を 計算すればよいことになる。(*a*1g)(*t*1u) 励起状態に対す る波動関数としては前報Iの(20)式を用いる。これら の波動関数の組を用いて表した全ハミルトニアンの行列 表示を表1に与える。表中左下部分の*印の所には右上 部分の複素共役量がくる。ここで、Gは H_{ee} の交換積 分であり、ζ はスピン一軌道相互作用パラメーター、 λ はスピン一軌道相互作用の一重項と三重項状態での違い を考慮するために導入された King-Van Vleck のパラ メーターである³⁾。 H_{ee} のクーロン積分Fはこの近似で はエネルギー準位を一様にシフトするだけなのでこの表

からは省略してある。A1g 対称の格子振動との相互作用 は行列表示の対角要素のすべてに (aQ1) という項を一 様に加えるだけなのでこれも省略した。G, 5, および λ は次式により評価することが出来る⁴。

$$G = \frac{1}{4} \left[\frac{(2R-1)}{(R+1)} (E_{c_0} - E_{A_0}) - (E_{B_0} - E_{A_0}) \right],$$

$$\zeta = (E_{B_0} - E_{A_0}) - (E_{c_0} - E_{A_0})/(R+1), \quad (4)$$

$$\lambda = \sqrt{2R} \left[(R+1) (E_{B_0} - E_{A_0})/(E_{c_0} - E_{A_0}) - 1 \right].$$

ただし、 $R(=\mu^2/\nu^2)$ はC吸収帯とA吸収帯の双極子強 度の比であり、 E_{A_0} 、 E_{B_0} 、および E_{C_0} はそれぞれA、B、 およびC吸収帯の電子エネルギーである。 R, EA0, EB0, および Eco は観測された吸収スペクトルの モーメント 解析から得られる。表1にあらわれる E_0 , E_A , E_B およ び Ec との関係は

$$E_{0} = E_{B_{0}} + G - \zeta/2,$$

$$E_{A} = -G - \zeta/2 + E_{0},$$

$$E_{B} = -G + \zeta/2 + E_{0},$$

$$E_{C} = G + E_{0},$$
(5)

で与えられる。 E_0 は $(a_{1g})^2$ および $(a_{1g})(t_{1u})$ 電子配 位間のエネルギー間隔であり, EA, EB, および Ec はス 混合が無い場合のそれぞれA, BおよびC状態のエネル ギーと見なすことが出来る。

Ⅱ-B.吸 収 線 形

半古典論的フランクーコンドン近似では、光学吸収に 対する形状関数5)

$$F(E) = \operatorname{Av} \Sigma \left| \langle g | M | e \rangle \right|^2 \delta(E - E_e + E_g) \tag{6}$$

は次のように書くことが出来る",即ち,

$$F(E,T) = K \sum_{l=1}^{12} f_l(E,T),$$
(7)

ただし,

$$f_{I}(E,T) = \int_{-\infty}^{+\infty} (\pi kT^{*})^{-3} \exp\left(-(Q_{1}^{2}+Q_{2}^{2}+ \dots+Q_{6}^{2})/kT^{*}\right) |M_{Ig}(Q)|^{2} \times \delta(E-E_{I}(Q)) dQ_{1} dQ_{2} \dots dQ_{6}$$
(8)

である。ここで, Kは規格化のための定数, δ(x) はデ ィラックの デルタ 関数である。 $M_{Ig}(Q) = \langle e_I(Q) | M |$ $e_g >$ は双極子モーメント演算子Mの励起状態lと基底 状態gとの間の行列要素であり、 $E_{I}(Q)$ は励起状態lの 固有エネルギーである。電子一格子相互作用 H_{eL} では Qの一次の項しか考慮しないので, $E_{I}(Q)$ は次のよう に書くことができる,

$$E_{l}(Q) = aQ_{1} + Z_{l}(Q_{2}, Q_{3}, \dots, Q_{6})$$
(9)

(8) 式における T^* は Williams と Hebb により導入 された実効温度であり、実際の結晶の 温度 T とは次の 関係にある⁶,

$$kT^* = \frac{h\nu_{eff}}{2} \operatorname{coth} (h\nu_{eff}/2kT), \tag{10}$$

ここに、 v_{eff} は格子振動の 実際のモードに 対する平均 の振動数であり、前報 I の(1) 式または(2) 式によ り実験的に求めることができる。k および h はそれぞれ ボルツマン定数およびプランク定数である。また、(9) 式における $Z_l(Q)$ は表1の行列の固有値であり l=1, 2,…,12 とエネルギーの 大きい方から 順に並べたもの であり、 $|e_l(Q)\rangle$ は対応する固有関数である。

Ⅱ-C. モンテカルロ法

光学吸収の形状関数を得るには,(8)式の積分を実 行すれば良いわけであるが,このような多重積分を解析 的に行うことは出来ない。そこで数値積分に頼らざるを 得ないが,このような多重積分を数値的に行う有力な方 法の1つとしてモンテカルロ法が知られている^{n,8}。モ ンテカルロ法とは乱数を取り扱う技法の総称であり,そ の名前は賭博の町として知られるモナコ国のモンテカル ロに由来している。乱数発生機の代表とも言えるサイコ ロの目で確率的ゲームを実験していることからきている のであろう。モンテカルロ法による数値積分の原理は簡 単に言えば次のようなものである,

 $I = \int_{a}^{b} p(x) q(x) \, \mathrm{d}x$

(11)

という 積分を 行う 場合, x を区間 [a, b] で分布関数 p(x) に従って発生する乱数の変数と見なすと,(11) 式 の積分は q(x) の平均値を与えるものである。従って, 一連の乱数 $x_1, x_2, ..., x_n$ が分布関数 p(x) に従って 発生した乱数であるならば(11) 式の積分は

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{1}{n} q(x_i)$$
 (12)

を計算することにより評価される。これは最も簡単なモ ンテカルロ法で"入門的"モンテカルロ(crude Monte Carlo)という。次に、 $0 \le f(x) \le c$ とし、 $0 \le y \le c$ 、 $a \le x \le b$ の矩形領域を考える。[0, 1] に一様分布する乱数 ξ', η' から $\xi = a + (b-a)\xi', \eta = c\eta'$ によりそれぞれ区間 [a, b], [0, c] に一様分布する乱数 ξ, η が得られるの で、1点 $(x, y) = (\xi, \eta)$ を定めると、この点は図1の矩 形ABFEの内部に落ちる。この点がもし曲線CDより 下にくる場合が総試行回数 N の中 N' であるとすると、 面積の比から

$$\frac{1}{c (b-a)} \int_{a}^{b} f(x) \, \mathrm{d}x \cong \frac{N}{N} \tag{13}$$

となる。即ち, N 個の乱数の対 (ξ₁, η₁), (ξ₂, η₂), …, (ξ_N, η_N) の中で

$$\eta_i \leq f(\xi_i) \tag{14}$$

となるものが N' である。従って, 積分値は

$$c (b-a) \frac{N'}{N} \tag{15}$$

により近似的に得られる。これを"当たりはずれ"のモ ンテカルロ(hit-or-miss Monte Carlo)という。これ らの近似計算の精度は用いた乱数の総数とランダムの度 合とによって決まる。この方法を多次元に拡張すること



8

は容易である。モンテカルロ法は通常の数値積分が難し いか或は出来ない多重積分において特に有用である。

Ⅲ. 数值計算 ⁹⁾

電子計算機による実際の計算を行うに当たっては次の ようにC吸収帯とA吸収帯とのエネルギー間隔が1とな るように規格化を行う。即ち,

$$\Delta = E_{C_0} - E_{A_0} \tag{16}$$

として,

 $\boldsymbol{\varepsilon} = \left(\boldsymbol{E} - \boldsymbol{E}_{A_0} \right) / \Delta \tag{17}$

 $x = (E_{B_0} - E_{A_0}) / \Delta \tag{18}$

また,結合定数や温度についても

 $a/\sqrt{\Delta}, b/\sqrt{\Delta}, c/\sqrt{\Delta}, A/\Delta, kT/\Delta$ (19)

のような値を用いる。

図2に計算の手順の流れ図を示す。

[1] 入力データ(B吸収帯の位置,各種結合定数, 温度)を与える。これらの値は(18)や(19)式で定義 したような形で与えるものとする。

[2] 区間 [0, 1] に一様分布する乱数の組 {ξ₁, ξ₂, …, ξ₆} を発生させ, "中央極限定理"を用いて, ガウス 分布に従った乱数の組 {Q₁, Q₂, …, Q₆} を発生させる。

[3] 入力データと Q の指定により表1に与えた全 ハミルトニアン行列が確定する。これを Givens-Householder の方法により対角化し, エネルギー固有値およ び固有関数を求める。

[4] エネルギーを小区間に分割し、その区間に入っ た頻度をカウントする。

[5] [3] で求めた固有関数を用いて遷移確率 |*M_{1g}(Q)*|²を計算する。

[6] 発生させた乱数の組が規定の組数に達したかを 判定し,達しておれば計算を終らせる。

[7] 必要に応じて計算結果を作表し,ヒストグラム を作る。

計算は京都大学大型計算機センターの電子計算機を用 いて行った。

Ⅳ. 結果および考察

KI: Sn²⁺ に対する シミュレーションの結果を図3(a) ~(c)に示す。横軸は規格化したエネルギーであり、0の





付近のピークがA吸収帯,0.5の付近がB吸収帯,1.0の 付近がC吸収帯に対応している。図3(a)は不純物イオン の近傍に陽イオン空位の無い場合であり,図3(b)は陽イ オンの空位が不純物イオンの最近接の位置に生じた場合 であり,図3(c)は第二近接の位置に生じた場合である。 いずれも温度は約100°Cである。図3より解るように 陽イオン空位のない場合に対称形であったC吸収帯が空 位の存在により大きく非対称化され,かつ分裂が大きく なっており実験結果をよく再現している。これらの例で は簡単のために, A_{1g} および E_g モードの格子振動の影 響を無視している。この影響を考慮すれば吸収線形はも っと丸みを帯び構造はいくぶん不明瞭となる。

光学吸収の形状関数をシミュレートして実験結果と比 較する方法は, Henry, Schnatterly と Slichter の開発 したモーメント解析の方法と比べて,より直接的な比較 であるだけに、モデルハミルトニアンに含まれる種々の アジャスタブル・パラメータの決定にはより信頼がおけ ると思われる。しかし、吸収線形の形状関数のシミュレ



図 3 シミュレートした光学吸収線形 (x=0.5, λ=1.0, kT/Δ=0.01, a=b= 0, c/√Δ=1.0) (a)空位の無い場合, (b)中心の最近接の位置に空位がある場合, (c)中心の第二近接の位置に空位がある場合 。ただし, (b), (c)ともに A/Δ=0.2。

ーションには6次元の多重積分を行う必要がある。Q₁, Q₂,...,Q₆ は熱振動をしている格子の座標に関係した値 であるから本来ランダムな値をとり全体としてとる確率 がボルツマン分布に従うわけであるから,ガウス分布に 従う確率で発生させた乱数を用いるモンテカルロ法は理 想的な計算方法といえる。唯一つ欠点は十分な精度で形 状関数を計算するには数多くの乱数の組を発生させなけ ればならず,CPU 時間が結構掛かることである。それ に,精度を一桁上げる為には,乱数の組にして100倍増 やさなければならず,精度の改良は難しい。図3(a)~(c) に示した例では用いた乱数の組が7500組であり,一つの 計算に要する CPU 時間は平均約470秒である。

V. お わ り に

前報 I で導入した電荷補償空位による正方対称結晶場 のハミルトニアンを用いて KI: Sn²⁺ について光学吸収 の形状関数を電子計算機でシミュレートした結果, C吸 収帯の形の非対称性や大きな分裂など二価イオンの特徴 を定性的ではあるが良く再現しており,正方対称結晶場 モデルが有効であることが示された。光学吸収の形状関 数の計算には6次元の多重積分を行う必要があるが,こ こではモンテカルロ法を用いた。この方法は極めて一般 的であり,乱数を用いるという性格からして本題の計算 には最適であると思われたが,計算時間の点で若干問題 があった。定性的な議論の段階では十分有効であるが定 量的な議論に耐えるほどの精度のシミュレーションを行 うためには必ずしも適当ではない。この点に関しては改 良の余地がある。

謝 辞

数値計算のためのプログラミングにあたって,大阪大 学張助教授および長崎大学松島教授に多大のご協力を頂 いた,記して謝意を表します。また,計算は京都大学大 型計算機センターの FACOM 電子計算機を用いて行っ た。

参考文献

- 1) 神志那良雄: 島根大学教育学部紀要19, 29 (1985) 2) M. D. Sturge: "Solid State Physics" (edited by
- F. Seitz, D. Turnbull and H. Ehrenreich), Academic Press, **20**, 109 (1967).
- G. W. King and J. H. Van Vleck, Phys. Rev. 56, 464 (1939).

雄

- 4) V. S. Sivasankar, Y. Kamishina, and P. W. M. Jacobs, J. Chem. Phys. **76**, 4681 (1982).
- 5) C. H. Henry, S. E. Schnatterly, and C. P. Slichter, Phys. Rev. 84, 1181 (1951).
- 6) F. E. Williams and M. H. Hebb, Phys, Rev. 84, 1181 (1951).
- 7) 山内二郎, 森口繁一, 一松 信編:電子計算機のた

めの数値計算法 I. (培風館, 1965) 196, 同 II. (培風館, 1967) 225, 津田孝夫:モンテカルロ法とシ ミュレーション(培風館, 1977).

- 8) K. Cho. J. Phys. Soc. Japan 25, 1372 (1968).
- 9) A. Matsushima and A. Fukuda, Phys. Rev. 14, 3664 (1976).