

NOTIZEN

Fieldgradient Two-Center Integrals by the Fourier Convolution Theorem

HELMUT WRUBEL and JÜRGEN VOITLÄNDER

Sektion Physik und Physikalisch-Chemisches Institut der Universität München

(Z. Naturforsch. **24 a**, 1660—1662 [1969]; received 7 August 1969)

Using the Fourier convolution theorem GELLER¹ has given analytical results for the two-center integrals $\langle \chi^B | \hat{q}^A | \chi^B \rangle$, where χ^B is a Slater orbital centered at nucleus B and $\hat{q}^A$ is the operator of the electric field gradient centered at nucleus A. There is another type — $\langle \chi^A | \hat{q}^A | \chi^B \rangle$ — of two-center integrals for which one can obtain analytical results by means of the Fourier convolution theorem.

First the Fourier transforms of the product of the Slater orbital and the e.f.g. operator at nucleus A — $F(\mathbf{r}_A) = \chi^A(n, l, m) \cdot \hat{q}^A$ — and of the Slater orbital centered at nucleus B — $g(\mathbf{r}_B) = \chi^B(n, l, m)$ — have to be evaluated, then the product of these transforms has to be retransformed. Decomposing $F(\mathbf{r}_A)$ according to different associated Legendre Polynomials $P_L^M(\cos \vartheta_A)$ only expressions such as

$$f(\mathbf{r}_A) = \text{const } r_A^{N-4} \exp\{-\alpha r_A\} P_L^M(\cos \vartheta_A) \begin{Bmatrix} \cos M \varphi_A \\ \sin M \varphi_A \end{Bmatrix} \quad (1)$$

must be considered. For the calculation of the Fourier transforms the following expansion is adopted:

$$\begin{aligned} \exp\{\pm i \mathbf{k} \mathbf{r}\} &= \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) (\pm i)^l j_l(kr) \sum_{m=0}^l (2-\delta_{m,0}) \frac{(l-m)!}{(l+m)!} \\ &\quad \times P_l^m(\cos \vartheta) P_l^m(\cos u) \cos(m(\varphi-v)) \end{aligned} \quad (2)$$

where k, u, v are the spherical coordinates of $\mathbf{k}$ and $j_l(kr)$ is the spherical Bessel function. With this expansion the angular integration can be carried out leaving only:

$$\begin{aligned} \tilde{f}(\mathbf{k}) &= \int f(\mathbf{r}_A) \exp\{i \mathbf{k} \mathbf{r}_A\} d\tau \\ &= \text{const} \int_0^{\infty} r_A^{N-1} \exp\{-\alpha r_A\} j_L(kr_A) dr_A, \\ &\quad N=1, 2, 3, \dots; L=0, 1, 2, \dots; \end{aligned} \quad (3)$$

$$\begin{aligned} \tilde{g}(\mathbf{k}) &= \int g(\mathbf{r}_B) \exp\{i \mathbf{k} \mathbf{r}_B\} d\tau \\ &= \text{const} \int_0^{\infty} r_A^{N'+1} \exp\{-\beta r_B\} j_{L'}(kr_B) dr_B, \\ &\quad N'=1, 2, \dots; L'=0, 1, \dots \end{aligned} \quad (4)$$

Reprint requests to Doz. Dr. J. VOITLÄNDER, Physikalisch-Chemisches Institut der Universität München, D-8000 München 2, Sophienstr. 11.

¹ M. GELLER, J. Chem. Phys. **39**, 84 [1963].

The remaining integrals are of the general form:

$$G_{\mu, \nu}(\gamma, k) = \int_0^{\infty} r^{\mu} \exp\{-\gamma r\} j_{\nu}(kr) dr. \quad (5)$$

To treat these integrals $j_l(x)$ is expressed as^{2a} (however not suitable for the case of $\mu = -1$; see below):

$$j_l(x) = \frac{1}{2} \int_{-1}^{+1} \exp\{i x t\} P_l(t) dt. \quad (6)$$

The integration can be interchanged. From the integration over dt a term involving $\log z$ can arise, which is transformed using the identity:

$$\frac{1}{2i} \log \frac{1+iz}{1-iz} = \text{arctg } z.$$

It is not necessary to evaluate all integrals (5). By means of partial integration of (5) and use of the recurrence formulae for $j_l(x)$ and its derivatives recurrence relations for the $G_{\mu, \nu}(\gamma, k)$ are obtained. As starting values only two of the integrals (5) need to be known.

If χ^A describes a 1s-orbital [corresponding to $\mu = -1$ in (5)] noting

$$\frac{\partial}{\partial \alpha} \frac{\exp\{-\alpha r_A\}}{r_A} j_2(kr_A) = -\exp\{-\alpha r_A\} j_2(kr_A) \quad (7)$$

the identity

$$G_{-1, 2}(\alpha, k) = -\int_0^{\infty} G_{0, 2}(\alpha', k) d\alpha' \quad (8)$$

is obtained.

As an example the Fourier transform of a 2s-orbital and $\hat{q}_{zz}$ is given:

$$\tilde{f}(\mathbf{k}) = \text{const} \left(\left(\frac{1}{2k} + \frac{3\alpha^2}{2k^3} \right) \text{arctg} \frac{k}{\alpha} - \frac{3\alpha}{2k^2} \right) P_2^0(\cos u). \quad (9)$$

Now to get the two-center integrals we must solve the inverse Fourier transforms.

$$\begin{aligned} I(\mathbf{R}) &= (2\pi)^{-3} \int_0^{\infty} \int_0^{\pi} \int_0^{2\pi} \\ &\quad \exp\{-i \mathbf{k} \mathbf{R}\} \tilde{f}(\mathbf{k}) P_L^M(\cos u) \begin{Bmatrix} \cos M v \\ \sin M v \end{Bmatrix} \\ &\quad \cdot \tilde{g}(\mathbf{k}) P_{L'}^{M'}(\cos u) \begin{Bmatrix} \cos M' v \\ \sin M' v \end{Bmatrix} k^2 dk \sin u du dv. \end{aligned} \quad (10)$$

To evaluate these integrals expansion (2) is adopted but for $j_l(x)$ Rayleigh's formula is used^{2b}

² M. ABRAMOWITZ and I. STEGUN, Handbook of Mathematical Functions, Dover Publication, Inc., New York 1965, a) 10.1.14, b) 10.1.25.



Dieses Werk wurde im Jahr 2013 vom Verlag Zeitschrift für Naturforschung in Zusammenarbeit mit der Max-Planck-Gesellschaft zur Förderung der Wissenschaften e.V. digitalisiert und unter folgender Lizenz veröffentlicht: Creative Commons Namensnennung-Keine Bearbeitung 3.0 Deutschland Lizenz.

Zum 01.01.2015 ist eine Anpassung der Lizenzbedingungen (Entfall der Creative Commons Lizenzbedingung „Keine Bearbeitung“) beabsichtigt, um eine Nachnutzung auch im Rahmen zukünftiger wissenschaftlicher Nutzungsformen zu ermöglichen.

This work has been digitalized and published in 2013 by Verlag Zeitschrift für Naturforschung in cooperation with the Max Planck Society for the Advancement of Science under a Creative Commons Attribution-NoDerivs 3.0 Germany License.

On 01.01.2015 it is planned to change the License Conditions (the removal of the Creative Commons License condition “no derivative works”). This is to allow reuse in the area of future scientific usage.

$$j_l(x) = x^l \left(-\frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^l \left(\frac{\sin x}{x} \right). \quad (11)$$

Integration of (10) over the angular part causes some of these integrals to vanish by symmetry. The integration over dk completes the analytical calculation. From Eq. (10) the remaining integrals are rewritten as

$$\langle k^0 \mu \nu \gamma \delta l \rangle = \int_0^\infty G_{\mu, \nu}(\alpha, k) G_{\gamma, \delta}(\beta, k) j_l(kR) k^2 dk. \quad (12)$$

All necessary integrals are convergent. In order to evaluate these the Laplace transform

$$\text{arctg}(k/\alpha) = \int_0^\infty e^{-\alpha y} \frac{\sin(ky)}{y} dy \quad (13)$$

is substituted. Integration over dk by means of the method of residues and then over dy (see appendix) is straightforward but rather tedious. The more complicated integrals are composed via recurrence relations from simpler ones. For example [using notation (12)]:

$$\frac{1}{2} \langle k^0 00 20 0 \rangle - \frac{3}{2} \langle k^{-1} 01 20 0 \rangle = \langle k^0 02 20 0 \rangle. \quad (14)$$

A rather great number of starting integrals $\langle k^n \mu \nu \gamma \delta l \rangle$ are necessary in order to obtain all integrals $\langle \chi^A | \hat{q}^A | \chi^B \rangle$. The final result can be expressed by means of exponential integrals and related functions of the Slater exponents α, β and the two-center distance R .

For example the result for $\langle 1s^A | \hat{q}_{zz}^A | 1s^B \rangle$ reads (including all normalizing factors):

$$\begin{aligned} \langle 1s^A | \hat{q}_{zz}^A | 1s^B \rangle = & 16 \alpha^{5/2} \beta^{5/2} \left\{ \frac{e^{-\beta R}}{12 \beta} \left[\frac{-2}{\alpha} + \frac{3 \alpha}{\beta^2} - \frac{6}{R \alpha \beta} + \frac{18 \alpha}{R \beta^3} - \frac{12}{R^2 \beta^2 \alpha} \right. \right. \\ & + \frac{45 \alpha}{R^2 \beta^4} - \frac{12}{R^3 \beta^3 \alpha} + \frac{45 \alpha}{R^3 \beta^5} \left. \right] + \left[-\alpha - \frac{5}{R} + \frac{4}{\alpha R^2} - \frac{15 \alpha}{R^2 \beta^2} \right] \frac{e^{-\alpha R}}{4 R \beta^4} \\ & + \left[1 - \frac{\alpha^2}{\beta^2} + \frac{4}{R \beta} - \frac{6 \alpha^2}{R \beta^3} + \frac{9}{R^2 \beta^2} - \frac{15 \alpha^2}{R^2 \beta^4} + \frac{9}{R^3 \beta^3} - \frac{15 \alpha^2}{R^3 \beta^5} \right] \cdot \frac{e^{-\beta R}}{8 \beta^2} 2 \int_0^R \frac{e^{-\alpha y}}{y} \sinh(\beta y) dy \\ & + \left[\frac{\cosh(\beta R)}{4 \beta^2} \left(-1 + \frac{\alpha^2}{\beta^2} - \frac{9}{R^2 \beta^2} + \frac{15 \alpha^2}{R^2 \beta^4} \right) + \left(4 - \frac{6 \alpha^2}{\beta^2} + \frac{9}{R^2 \beta^2} - \frac{15 \alpha^2}{R^2 \beta^4} \right) \frac{\sinh(\beta R)}{4 R \beta^2} \right] E_1(R(\alpha + \beta)) \right\}; \end{aligned} \quad (15)$$

The integral $2 \int_0^R \frac{e^{-\alpha y}}{y} \sinh(\beta y) dy$ in (15) yields:

$$2 \int_0^R \frac{e^{-\alpha y}}{y} \sinh(\beta y) dy = \log \left| \frac{\alpha + \beta}{\alpha - \beta} \right| + E_1(R(\alpha + \beta)) - E_1(R(\alpha - \beta)). \quad (16)$$

If $\alpha < \beta$ the principal value of the exponential integral is taken.

Appendix

$$I = \langle k^{-3} 00 20 1 \rangle = \frac{1}{R^2} \int_0^\infty \frac{\text{arctg}(k/\alpha) [\sin(kR) - kR \cos(kR)]}{k^4 (k^2 + \beta^2)^2} dk.$$

Making use of the Laplace transform (13), is the easiest way to treat such integrals. The sequence of integration may be interchanged. The integrand is an even function of k , therefore I can be rewritten as ($u = y - R$, $x = y + R$, $w = y + R$):

$$I = \frac{1}{4 R^2} \int_0^\infty \frac{e^{-\alpha y}}{y} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{\cos(xk) - \cos(wk) - [kR \sin(uk) + kR \sin(wk)]}{k^4 (k^2 + \beta^2)^2} dk dy.$$

Application of the method of residues:

$$\begin{aligned} I = & \frac{1}{8 R^2} \int_0^\infty \frac{e^{-\alpha y}}{y} \left[\int_{\underbrace{\text{arc}}_{h_1(k)}} \frac{e^{ixk} - e^{iwk} - (kR/i)(e^{iuk} + e^{iwk})}{k^4 (k^2 + \beta^2)^2} dk - \int_{\underbrace{\text{arc}}_{h_2(k)}} \frac{-e^{-ixk} + e^{-iwk} - (kR/i)(e^{-iuk} + e^{-iwk})}{k^4 (k^2 + \beta^2)^2} dk \right] dy \\ = & \frac{1}{8 R^2} \int_0^\infty \frac{e^{-\alpha y}}{y} 2 \pi i (\text{Res } h_1(k)|_{i\beta} + \text{Res } h_2(k)|_{-i\beta} + \text{Res } h_2(k)|_0) dy \\ = & \frac{-\pi}{8 R^2 \beta^7} \left[(R\beta^2 + \beta) \frac{2 e^{-\beta R}}{\beta^2 - \alpha^2} (-\alpha + \alpha e^{-\alpha R} \cosh(\beta R) + \beta e^{-\alpha R} \sinh(\beta R)). \right] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& -2 e^{-\beta R} (R^2 \beta^2 + 5 R + 5) \int_0^R \frac{e^{-\alpha y}}{y} \sinh(\beta y) dy + \frac{2}{3} \beta^3 \left(\frac{2}{\alpha^3} - e^{-\alpha R} \left(\frac{R^2}{\alpha} + \frac{2 R}{\alpha^2} + \frac{2}{\alpha^3} \right) \right) \\
& + \frac{1}{\alpha} (8 \beta - 2 R^2 \beta^3) (1 - e^{-\alpha R}) + (2 R \beta^2 \cosh(\beta R) - 2 \beta \sinh(\beta R)) \frac{e^{-(\alpha+\beta)R}}{\alpha+\beta} \\
& + 2(-R^2 \beta^2 \sinh(\beta R) + 5 R \beta \cosh(\beta R) - 5 \sinh(\beta R) E_1(R(\alpha+\beta)) - \frac{4}{3} \beta^3 R^3 E_1(R \alpha)) \Big].
\end{aligned}$$

The authors are indebted to Mr. B. M. LUDWIG for drawing their attention to a paper of KOLKER and KARPLUS³. There these two-center integrals are evaluated by means of confocal elliptical coordinates. Using these coordinates some terms appear to diverge. Use of the Fourier convolution theorem avoids this difficulty.

³ H. J. KOLKER and M. KARPLUS, J. Chem. Phys. **36**, 960 [1962].

Elektronen-Spin-Resonanz des Cr³⁺-Ions auf nichtkubischen Gitterplätzen in SrTiO₃

D. MEIERLING

II. Physikalisches Institut, Technische Hochschule, Darmstadt
(Z. Naturforsch. **24 a**, 1662—1663 [1969]; eingegangen am 1. August 1969)

ESR-spectra of Cr³⁺-ions on orthorhombic lattice sites in single crystals of SrTiO₃ were observed at room temperature. The following constants were found:

$$\begin{aligned}
g_z &= 1.9783 \pm 0.0005, & g_x = g_y &= 1.9761 \pm 0.0005, \\
|D| &= (0.464 \pm 0.002) \text{ cm}^{-1}, & |E| &= (0.272 \pm 0.005) \text{ cm}^{-1}, \\
|A| &= (16.2 \pm 0.3) 10^{-4} \text{ cm}^{-1}.
\end{aligned}$$

Strontium-Titanat (SrTiO₃) gehört bei Temperaturen $T > 110^\circ\text{K}$ zur Raumgruppe $O_h^1 - \text{Pm}3\text{m}$ (Perovskit). Im Zentrum der Elementarzelle befindet sich ein Sr²⁺-Ion. Die Würfecken sind von Ti⁴⁺-Ionen besetzt, die ihrerseits oktaedrisch von O²⁻-Ionen umgeben sind. Die ESR-Spektren der Fe³⁺- und Cr³⁺-Ionen im SrTiO₃ wurden von MÜLLER¹ ausführlich untersucht. Er fand in beiden Fällen ein rein kubisches Spektrum. Später wurden weitere ESR-Untersuchungen am System SrTiO₃:Fe³⁺ bekannt^{2,3}; dabei fand man ein Spektrum, das charakteristisch ist für Fe³⁺-Ionen im Kristallfeld mit starker axialer Komponente. Für das axiale Kristallfeld macht man dabei eine O²⁻-Lücke verantwortlich, die sich in unmittelbarer Nachbarschaft des Fe³⁺-Ions, das Ti-Plätze besetzt, befindet und damit zum Ladungsausgleich beiträgt.

Wir berichten hier über ein ESR-Spektrum von Cr³⁺-Ionen auf ortho-rhombischen Gitterplätzen in SrTiO₃ bei Zimmertemperatur. Unsere Einkristalle waren mit 0,2 At.-Proz. Cr³⁺-Ionen dotiert (National Lead Comp. USA), sie absorbieren in 0,5 mm Schichtdicke auch nach mehrstündigem Tempern bei 1000 °C im O₂-Strom den sichtbaren Spektralbereich vollständig.

Die ESR-Messungen wurden im X-Band (Varian 4502) und im Q-Band zunächst nur bei $T = 293^\circ\text{K}$

durchgeführt. Neben dem starken kubischen Spektrum¹ fanden wir ein Spektrum von Cr³⁺-Ionen auf ortho-rhombischen Gitterplätzen, dessen Absorptionslinien eine etwa 4000-mal kleinere Intensität haben als die starke isotrope Cr³⁺-Linie.

Bei X-Band-Messungen beobachtet man zwei Resonanzübergänge, wenn H parallel zu einer vierzähligen Kristallachse angelegt wird. Ihre Halbwertsbreiten betragen 3,5 Oe für die Linie bei etwa 1,44 kOe und 32 Oe für die Linie bei etwa 12,65 kOe (Abb. 1).

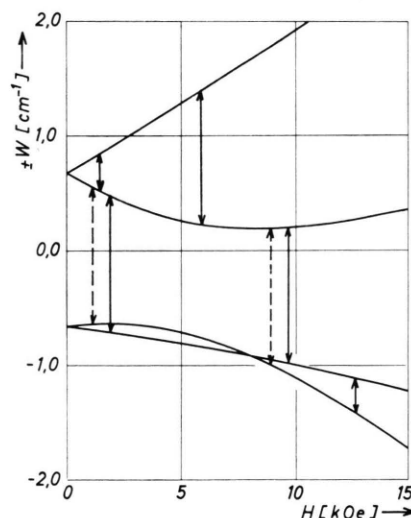


Abb. 1. Energieniveau-Schema für $H \parallel [100]$. Beobachtete erlaubte Übergänge ($\nu = 9464$ MHz und 35 580 MHz) sind eingezeichnet. Gestrichelte Pfeile zeigen beobachtete „verbotene“ Übergänge an.

Das Spektrum ist mit dem folgenden Spin-Hamilton-Operator ($S = 3/2$) zu beschreiben:

$$H = \beta \tilde{H} \mathbf{g} \mathbf{S} + D [S_z^2 - \frac{1}{3} S(S+1)] + E (S_x^2 - S_y^2) + \mathbf{I} \tilde{\mathbf{A}} \mathbf{S}.$$

Sonderdruckanforderungen erbeten an: Prof. Dr. B. ELSCHNER, II. Physikalisches Institut der Technischen Hochschule Darmstadt, D-6100 Darmstadt, Hochschulstr. 2.

¹ K. A. MÜLLER, Paramagnetic Resonance, Edit. W. LOW, Acad. Press N. Y. 1963, Helv. Phys. Acta **31**, 173 [1958].

² E. S. KIRKPATRICK, K. A. MÜLLER u. R. S. RUBINS, Phys. Rev. **135**, A 86 [1964].

³ R. BAER, G. WESSEL u. R. S. RUBINS, J. Appl. Phys. **39**, 23 [1968].