日本磁気学会啓発書シリーズ

超入門 ようこそまぐね の国に

1

日本磁気学会編

佐藤勝昭著

共立出版

序 文

磁性の初学者の多くが、『まぐねの国』の入口には、しかつめらしい 顔をした『磁気物性』の鬼が門番をしていて、むずかしい『なぞなぞ』 に答えないと門を開けてもらないと考えているようですが、そんなこと はありません。

確かに、まぐねの国で生活するには『磁気物性』の知見があるとない とでは大違い。最近では、先端的な応用と基礎となる『磁気物性』の距 離がますます短くなっているので、なおさらです。

この超入門講座では、『まぐねの国』で道に迷った初学者たちに対し、 道しるべとなるガイドブックを提供することを目的としています。とき には、いきなり聞き慣れない『まぐね語』が出てくることがありますが、 必ずどこかで説明しますので、とりあえずは『呪文』だと聞き流してく ださい。

2012年12月14日

著者

目次

- 第1章 こんなところにも磁性体が・・
 - 1.1 クルマと磁性体
 - 1.2 コンピュータと磁性体
 - 1.3 変圧器(トランス)
 - 1.4 光ファイバー通信と磁性体

Q&A コーナー

- 第2章 磁性体をどんどん小さくすると
 - 2.1 磁石を切り刻むとどうなる
 - 2.2 磁性体を偏光顕微鏡で見ると-磁区と磁壁
 - 2.3 磁性体の磁束線と磁力線-反磁界の起源
 - 2.4 磁性体の形で異なる反磁界係数
 - 2.5 磁区に分かれるわけ
 - 2.6 さまざまな磁区
 - 2.7 原子のレベルにまで微細化すると

Q&A = - - - -

- 第3章 鉄はなぜ強磁性になるのか?
 - 3.1 鉄の磁気モーメントは原子磁石で説明できない
 - 3.2 非磁性金属のバンド構造と磁性金属のバンド構造
 - 3.3 鉄の磁気モーメントはバンドモデルで説明できる
 - 3.4 自発磁化が生じるメカニズム:局在電子モデル
 - 3.5 キュリーワイスの法則

- 第4章 磁気ヒステリシスのなぞ
 - 4.1 はじめに
 - 4.2 磁気記録とヒステリシス
 - 4.3 磁性以外にもあるヒステリシス
 - 4.4 初磁化曲線と磁区
 - 4.5 磁気異方性

- 4.6 保磁力のなぞ
- 4.7 残留磁化のなぞ
- 4.8 磁化の緩和現象

Q&A コーナー

- 第5章 弱い磁性も使いよう
 - 5.1 ほとんどの物質は弱い磁性しか示さない
 - 5.2 反強磁性
 - 5.3 常磁性

Q&A コーナー

- 第6章 スピントロニクスのてほどき
 - 6.1 電気と磁気の相互変換からコイルを追放
 - 6.2 磁気依存電気輸送現象
 - 6.3 巨大磁気抵抗効果
 - 6.4 トンネル磁気抵抗効果
 - 6.5 スピントランスファートルク

Q&A コーナー

付 録

参考文献

索引

第1章

こんなところにも磁性体が

第1回は、出口からのアプローチです。すなわち、私がガイドとなって、身近にある磁性体を見つけながら、そこに潜んでいる『磁気物性』 と『まぐね語』を一つひとつ解き明かしていく散策に出かけます。さあ スタートです。

1.1 クルマと磁性体

エコカーとして電気自動車 EV やハイブリッドカーHV が注目さ れています. EV, HV では動力源に モーターが使われます. EV に限ら ず自動車には、図 1.1 に示すよう にたくさんのモーターが使われて います. 窓の開閉, パワーステア リング, ワイパー, ブレーキ, ミ ラー等々, 高級車では 100 個もの



図 1.1 ハイブリッドカーには多数の磁 性体が使われている 日立金属のサイト (http://www.hitachi.co.jp/environment/sh owcase/solution/materials/neomax.html) を参考に作図

ほかにも磁性体は,センサー,トランスミッション,バルブなどにも使われています.

図 1.2 はブラシレス・モーター の仕組みを模式的に描いたもので す.中央には永久磁石という磁性 体が回転子として使われています. ローターを多数の固定子が取り囲 んでいます.固定子は磁性体にコ イルを巻いた電磁石です.電磁石 に流す電流を,隣の電磁石に電子 回路によって次々に切り替えるこ



図 1.2 ブラシレス DC モーターの仕組 みの模式図

TDK のサイト (http://www.tdk.co.jp/techmag/ninja/daa0 0253.htm)を参考に作図 とによって電磁石が発生する磁界を移動させ,磁界に回転子がついてい くことで回転します.

永久磁石としては、日本で開発されたネオジム磁石がつかわれています。 この磁石は、レアアースであるネオジム(Nd)と鉄(Fe)の化合物 NdFe₂B₁₄ を主成分とするもので、温度特性を改善する目的でディスプロしウム(Dy) など他のレアアースが添加されています。磁力の強さを表すエネルギー積 BHmax が一番高く、小型で性能のよいモーターが作れるのです。近年、世 界最大の供給国である中国の生産調整によってレアアースが高騰して、マス コミを賑わせていることはご存じだと思います。

永久磁石にちょっとやそっと外部磁界を加えても N・Sをひっくり返すこ とができませんよね。このように磁化反転しにくい磁性体をかたい磁性体 (ハード磁性体)といいます。磁性体のかたさを表す尺度として、N・Sを 反転させるために必要な磁界の強さ『保磁力』を使います。

ー方、固定子の電磁石においてコイルを巻くための磁心(コア)は、モー ターの外枠(ヨーク)に取り付けられています。コアやヨークに使う磁性体 は、電流によって発生する磁界によって直ちに大きな磁束密度が得られる磁 性体でなければなりません。このためには、保磁力が小さく、比**透磁率**μ_r の大きな**やわらかい磁性体 (ソフト磁性体)**が求められます¹。

モーター用のソフト磁性体としては、小型のものにはパーマロイ(鉄とニッケルの合金)が、大型のものにはケイ素鋼板(鉄とケイ素の合金)が使われます。

1.2 コンピュータと磁性体

コンピュータの大容量記憶を受け持つ**ハードディスク**(HDD)には、図 1.3 に掲げるように多数の磁性体が活躍しています。このうち回転する 磁気記録媒体(円盤状なので磁気ディスクと呼ばれる)では、ディジタ ルの情報を NSNS・・・という磁気情報の列(トラックと呼ばれる) として円周上に記録されています。一度 NS の向きを記録したら、永久

¹比**透磁率**: コイルが作る磁界を H とすると、磁性体がないとき磁束密度 B は B= μ₀H で与えられますが、磁性体があると磁束は比透磁率倍になります。 式で書くと B= μ_γμ₀H で表されます。

磁石のようにいつまでも変わらないことが必要ですから、磁気的にかた い磁性体(**ハード磁性体**)が使われます。ただし、永久磁石とちがって、 磁気ヘッドの磁界によって NS の向きを反転できないと記録できませ んから、適当な**保磁力**をもつ磁性体が使われます。よく使われるのは、 コバルト(Co)とクロム(Cr)と白金(Pt)の合金の多結晶薄膜です。磁性と いうと鉄が思い浮かびますが、HDD の記録媒体に鉄が使われていない のはビックリですね。最近の高密度 HDD には、日本で発明された垂直 磁気記録方式が使われていますが、このための記録媒体には裏打ち層と いう磁束の通り道がつけてありますがこれにはソフト磁性体がつかわ れています。

磁気ディスクに磁気情報を書き込んだり、記録された磁気情報を読み 出したりするのが磁気ヘッドです。磁気ヘッドは可動のヘッドアセンブ リ(ジンバルと呼ばれる)の先のスライダーに取り付けられており、磁 気ディスクの数ナノメーター上空に浮上しています。磁気情報をディス クの磁性体に書き込むには、マイクロメータサイズの小さな電磁石を使 います。電磁石のコイルも薄膜でつくられているのです。コイルで発生 した磁界を磁気ディスク媒体に伝えるための磁心(コア)としては、ソフ ト磁性体の薄膜が使われます。記録されるビットの円周方向のサイズは 数+nmという小ささなのでヘッドにはナノメートルの加工精度が要 求されます。

磁気ディスク媒体に記録された磁気情報を電気信号に変えて読み出 すために以前はコイルが使われていましたが、1990年代の半ばから、 磁気の強さを電気抵抗の変化を通して電気信号に変換する「磁気抵抗 (MR)素子」が使われます。この素子には、ノーベル物理学賞受賞で有



図 1.3 パソコンのハードディスクドライブ (HDD)には、記録媒体としてハード磁性体が、記録ヘッドにはソフト磁性体が使われている (図の出典:佐藤勝昭「理科力をきたえる Q&A」p101)

名な巨大磁気抵抗効果(GMR)、あるいは、トンネル磁気抵抗効果(TMR) が使われます。MR素子には、極めて薄い非磁性体をソフト磁性体では さんだ多層膜が使われています。GMR、および、TMR効果については、 第6章で詳しく述べます。

HDDには、磁気ディスクと磁気ヘッドのほか、ディスクを高速回転 させるためのスピンドルモーター、磁気ヘッドを移動させて指定された 番地に位置決めするためのアクチュエー タにも磁性体が使われています。

1.3 変圧器 (トランス)

交流の電圧を上げたり下げたりするた めの仕掛けが変圧器(トランス)です。 図 1.4 に示すように、トランスにはコア (磁芯)と呼ばれる軟磁性体に 1 次コイ ルと 2 次コイルの 2 つのコイルが巻いて あります。1 次コイルに交流電圧を加え



図 1.4 柱上トランスには磁心と してソフト磁性体が使われ ている 中部電力のサイト

(http://www.chuden.co.jp/kids/kid s_denki/home/hom_kaku/index.htm 1)を参考に作図

るとコア内に交流磁束が発生、2 次コイルはこの交流磁束による磁気誘 導で、巻き数比に応じた交流電圧を出力します。コアには、1 次電流に 磁束が追従するように磁気的に軟らかい**ソフト磁性体**が使われます。ト ランスでは磁性体のヒステリシスや渦電流によってエネルギーが熱と して失われるので、**保磁力**が小さく、電気抵抗率の高い材料が好まれま す。このため、積層珪素鋼板やフェライト(絶縁性の鉄の酸化物)が使 われます。電柱の上に灰色の円筒が乗っていますが、あの円筒の容器に は油の中にトランスが入っています。油は絶縁を保つとともに、トラン スの熱を外に逃がすためのものです。

1.4 光ファイバー通信と磁性体

家庭にまで光ケーブルが敷かれ、私たちは高速のインターネット通信 やディジタルテレビジョン放送を楽しめるようになりました。光ケーブ ルには光ファイバーが使われ、大量のディジタル情報を光信号として伝 送しています。光ファイバー通信の光源は半導体レーザー(LD)です。



図 1.5 光ファイバー通信において戻り光が半導体レーザーに入るこ とを防ぐための光アイソレーターには、通信用赤外線に対して 透明な磁性体 YIG がファラデー回転子として使われている

レーザー光はディジタルの電気信号のオンオフにしたがってピコ秒と いう短い時間で点滅しています。

もし通信経路のどこかから反射して戻ってきた光が LD に入るとノ イズが発生して信号を送ることができなくなります。これを防ぐために、 使われるのが、図 1.5 に示す光を一方通行にして戻り光を LD に入らな くする光アイソレーターです。これには、通信用の赤外光を透過する希 土類鉄ガーネットという磁性体の磁気光学効果(ファラデー効果)が使 われています。

Q&A コーナー

ハード磁性体、ソフト磁性体

Q1.1:身の回りには、ずいぶんたくさんの磁性体が使われているのですね。ところで、ハード磁性体、ソフト磁性体という話の中ででてきた磁性がかたいとかやわらかいという表現がよくわかりません。

A1.1:まぐねの国では、磁性 体に磁界を加えたとき、弱い磁 界でも磁化の反転(N・Sのひ っくり返り)が起きるなら「や わらかい」、強い磁界を与えな いと磁化が反転しないとき「か たい」と表現します。これを説 明するには磁気ヒステリシス の知識が必要です。

図 1.6 は、磁性体を特徴付



図 1.6 ハード磁性体 SmCo₅とソフト磁 性体センデルタの磁気ヒステリシス曲 線

佐藤勝昭編著「応用物性」(オーム社)p.208 図 5.10 による

けるヒステリシス曲線です。横軸は、外部磁界 Hの強さ、縦軸は磁 化 Mの大きさを表しています。くわしくは第3章に説明しますが、 磁化 Mが反転する磁界 Hを保磁力 Hc と呼び磁性体の「かたさ」を 表します。

図において、永久磁石材料であるハード磁性体 SmCo₅は磁化を反転させるのに 200 万 A/m(約 25 kOe)もの磁界が必要なのでかたいのですが、ソフト磁性体センデルタでは地磁気の大きさより小さい10 A/m(約 0.13 Oe)で簡単に反転するくらい軟らかいことがわかります。

磁界

Q1.2: ヒステリシス曲線の横軸は磁界だと説明されましたが、磁場 とは違うのですか?また、A/m とか Oe とかいう単位がよくわかりま せん。

A1.2: まぐねの国に入って、まず戸惑うのが、表記や単位が統一 されていないことです。表記が学問体系によって異なる場合もありま す。例えば、magnetic field という英語ですが、電気系では磁界と 訳し、物理系では磁場と訳すなどの違いがありますが、同じことです。

さらには、磁界の単位も、国際標準では、SI系の [A/m](アンペ アパーメートル)を使うことが推奨されていますが、いまも多くの書 物では cgs-emu の[Oe](エルステッド)を使っていたりします。A/m と Oe の関係は

1[Oe]=1000/4π[A/m]=79.7[A/m]です。逆に

1[A/m]=4π/1000[Oe]=0.01256[Oe]です。

また、磁束密度 Bの単位である SI系の [T](テスラ)、あるいは cgs-emu 系の[G](ガウス)を磁界の単位として使うこともよく行わ れます。電磁気学には、EH 対応系(電界 E、電束密度 D、磁界 H、磁 束密度 Bの 4 つのパラメータを使う)と EB 対応系(電界 E、電束密度 D、磁界 Bの 3 つのパラメータを使う)があります。EB 対応系では、 EH 対応系の Hを使わないで磁束密度をあらわす Bを用いるのです。 Bは SI と cgs の換算が簡単(1[T]=10000[G])なので、こちらを 使うのが便利だということもあって磁界を[T]で表すのです。

この本では、EH 対応の SI 系を使いますが、文献との比較のとき など必要に応じて cgs-emu を使うこともあります。

 \mathbf{q}_1

F

 q_2

F

(a)2 つの磁荷 q1 と q2

 (b) q1 による磁界 H が q2 に力を与えると考

図 1.7 磁界を力によっ

て定義する

の間に働く力

 q_1

える

Q1.3: なぜ磁界を A/m と電流であらわすのですか?

A1.3:はじめ、磁界はクーロンの法則 でカによって定義されていました。図 1.7(a)に示す距離 r だけ離れた磁荷 q₁ と磁荷 q₂の間に働く力 Fは、磁気に関 する**クーロンの法則**

 $F = k q_1 q_2 / r^2$ (1.1)

で与えられます。 *k* は定数です。 *a*₁*a*₂ が同符号なら反発し、異符号なら引き合 います。

図 1.7(b)に掲げるように、磁極 *q*₁が つくる磁界 H中に置かれた磁極 *q*₂に働 く力 Fは F=*q*₂Hで与えられるので、*q*₁ のつくる磁界は

 $H = kq_1 / r^2$ (1.2)

で表されます。

ガウスの定理により、半径 rの球面上の全磁束は中心の磁荷に等し いので、4πr² B= q₁ となり、磁界は **R**

 $H=q_1/4\pi\mu_0r^2$ (1.3) で表されるのでクーロンの式の係数 kは $k=1/4\pi\mu_0$ であることがわかりました ²。

単磁極が存在しないのに、それを使って磁界を定義するのは合理的ではありま

P *I* 図 1.8 電流による磁

界の定義

 $^{^{2}}$ μ_{0} は真空の透磁率で μ_{0} =4 π ×10⁻⁷[H/m] です。

せん。そこで注目したのが電流のつくる磁界です。図 1.8 において P 点の磁界はビオサバールの法則によって

 $H = B/\mu_0 = (I/2\pi r)$ (1.4)

です。つまり、1 [A]の直線電流から 1/2π [m]隔てた点につくる 磁界は 1 [A/m]となります。1 [A]の電流が作るリング状の磁界にそ って、磁荷を一周させたときの仕事が 1 [J]だったとき、磁荷は 1 [Wb]と定義します。磁束密度 B は、磁界に垂直に流れる 1 [A]の電流 の 1 [m]あたりに作用する力が 1 [N]となるとき B=1 [T]と定義されて います。

永久磁石

Q1.4:モーターのところで永久磁石としてネオジム磁石のことが 出ましたが、ほかにどのような磁石があるのか、ネオジム磁石はほ かに比べてどれほど強いのか教えてください。

A1.4:磁石(永久磁石)を販売しているある会社の製品一覧をみると、 ネオジム Nd₂ Fe₁₄ B 、サマコバ SmCo₅、フェライト



図 1.9 永久磁石のエネルギー積 BHmaxの変遷 佐藤勝昭「理科力をきたえる Q&A」(ソフトバンククリエイティブ、2009) p.95 の図「磁石 特性の推移」に加筆

(BaFe₁₂O₁₉)、 アルニコ(FeAlNiCo) というのが書かれています。 ネオジム磁石はレアアース Nd と鉄とホウ素の金属間化合物、フェラ イトは鉄の酸化物です。サマコバの主成分は鉄ではありません。

図 1.9 は、永久磁石の性能指数であるエネルギー積 BHmax(磁石 が給えることのできる最大の磁気エネルギーで、B-H ヒステリシス 曲線の面積に相当)変遷を表すグラフです。ネオジム磁石の登場でい かに飛躍的に向上したかがわかるでしょう。

磁化

Q1.5:図 1.6 のヒステリシス曲線の縦軸の磁化という言葉がいま ひとつピンときま

せん。磁化とはなん ですか。

A1.5:磁性体に磁 界 Hを加えたとき、 図 1.10 (a)に示す ようにその表面に は磁極が生じます。 つまり磁性体は一



時的に磁石のようになりますが、そのとき磁性体は**磁化された**といい ます。

磁性体の中には図 1.10(b)に矢印で示す磁気モーメントがたくさ んあります。磁気モーメントについては Q6 で説明しますが、矢の先 が N、後ろが S であるような原子サイズの磁石だと考えてください。

単位体積内の磁気モーメントのベクトル和をとったものを磁化³といいます。磁界を加える前に磁気モーメントがランダムに向いておれば、ベクトル和つまり磁化 *M* はゼロですが、磁界を加えると磁化はゼロでない値をもち、(a)のように N 極と S 極が誘起されるのです。

κ番目の原子の1原子あたりの磁気モーメントをμ_kとするとき、

³『磁化』の代わりに、電気分極にならって、『磁気分極』という用語を使っている教科書もあります。

 $M = \Sigma \mu_k \tag{1.5}$

で定義されます。和は単位体積について行います。Q6 で述べるように磁気モーメントの単位は[Wb·m]ですから、磁化の単位は体積 [m³]で割って[Wb/m²]となります。これは磁束密度 Bの単位である [T]=[Wb/m²]と同じです。

磁気モーメント

Q1.6:磁気モーメントを説明してください。

A1.6:電気の場合、+*q*と-*q*の電荷のペア距離 *r*だけ離れているとき、電気双極子モーメントは *qr*であらわされます。

一方、磁気については、電荷と違って単磁荷はありませんから、磁極は必ず、N・Sの対で現れます。そこで、仮想的な磁荷のペア+*q*と -*q*を考え、磁荷間の距離 *r*を無限に小さくしても *m=qr*は有限な値 を保つと考えます。必ず N・Sが対で現れるなら

 $m = qr \tag{1.6}$

というベクトルを磁性を扱う基本単位と考えることが出来ます。こ れを磁気モーメントと呼び矢印で表します。単位は[Wb・m]です。

図 1.11 に示すように一様な磁界 *H*中の磁気モーメント *m*=*qr*を置いたとき、磁気モーメントに働くトルク *T*は磁界とモーメントのな す角を *θ*として次式で表されます。

 $T = qH r \sin\theta = mH \sin\theta \qquad (1.7)$

磁気モーメントのもつポテンシャルエネルギーEは、トルクを θ に



ついて積分することによって

 $E = \int T d\theta = \int mH \sin \theta \, d\theta = 1 - mH \cos \theta \tag{1.8}$

となりますが、ポテンシャルの原点はどこにとってもよいので *E=-m*·*H* と磁気モーメントと磁界のベクトル内積で表すことができ ます。mが磁性の最小単位である磁気モーメントです。単位は $E[J] = -m[Wb \cdot m] \times H[A/m]$

第2章に述べるように、原子には、この磁気モーメントがつくる のと等価な磁界をつくりだす回転電流が存在すると考えます。原子で は電子の回転運動が角運動量量子しで決まるので、回転電流の代わり に、角運動量量子数で記述します。

磁束密度 Bと磁化 M

Q1.7:磁化曲線の縦軸として磁化 Mではなく、磁束密度 Bが使われ ている図がありますが、BとMの関係を教えてください。

A1.7: 図 1.12 に示すように磁界 Hのあるとき、真空中の磁束密



(b)磁性体があるとき

図 1.12 (a) 真空中と(b) 磁化 Mの磁性体における磁束密度 B

度は *µ*₀*H*ですが、磁化 *M*の磁性体 の中の磁束密度 Bは、真空中の磁 束密度に磁化 Mによる磁束密度 M を加えたものになります。 すなわち、

 $B=\mu_0H+M$ (1.9)と表されます4。磁化 Mが外部





図 1.13 B-H 曲線と M-H 曲線 とでは保磁力が異なる

磁界 Hに比例するとき、その比

 $\chi = M/\mu_0 H$ (1.10)

を磁化率 (susceptibility)と呼びます。物理の分野では帯磁率と呼ぶことがあります。磁化率を使うと、上の式は $B=\mu_0(1+x)$ Hと書き 直すことができます。一方、電磁気学で学んだように Bと Hの関係 は比透磁率 μ_r を用いて $B=\mu_r\mu_0$ Hと表せますから、比透磁率は磁化率 を用いて

 $\mu_{\rm r} = 1 + \chi \tag{1.11}$

と書けます。

磁化曲線にヒステリシスがあるときは、図 1.13のように M-H曲線と B-H曲線では保磁力が異なります。M-Hにおける保磁力を_MHc、 B-Hにおける保磁力を_BHcと区別して書くことがあります。

磁性体

Q1.8:磁性体という言葉を説明なしに使っていましたが、磁性について説明してください。

A1.8:磁性とは、物質が磁界の中に置かれたときにおきる磁気的 な変化のしかたを表すことばです。どんな物質もなんらかの磁性を示 します。たとえばヒトの体でも、水分子の H+(プロトン)の核磁気モ ーメントが強磁界中で磁気共鳴することを用いて MRI という診断が 行われていることはご存じですね。強磁界中に置くとリンゴも浮き上 がります。このように、どんな物質も磁性をもつのです。

表 1.1 に示すように、磁性は、反磁性、常磁性、強磁性、フェリ 磁性、反強磁性、らせん磁性、SDW(スピン密度波)、傾角反強磁性 などに分類されます。

超伝導状態にある物質には磁束が侵入できません。これをマイスナ ー効果と呼びます。第2種の超伝導では磁束は磁束量子として侵入 します。この連載では、マイスナー効果は扱いません。 表 1.1 磁性の分類

| 反磁性(diamagnetism) 銅など導電性の物体に磁界 を加えると、物質内に回転する 電流が生じて、磁界の変化を弱 めようとします。このような性 質を反磁性と呼びます。積算電 力計にはこの性質が使われて います。超強磁界中でリンゴが 浮上するのもリンゴが反磁性 | H |
|---|---|
| を示すからです。 | |
| 常磁性 (paramagnetism) ルビー(クロムを含む酸化 アルミニウム)のように遷移金 属を含む絶縁物の多くは、ラン ダムに向いている磁気モーメ ントを持っており、強い磁界を 加えると磁界方向に向きを変 えて、磁界に引きつけられる性 質、常磁性を持ちます。液体酸 素も常磁性をもつので図のよ うに磁石に引き寄せられます。 バナジウム、白金などの金 属においては、自由電子が起源 | $(a) \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \$ |

| 強磁性 | | | | | |
|-----------------------|--|--|--|--|--|
| (ferromagnetism) | * | | | | |
| 鉄やコバルトのように磁界 | $\phi \phi \phi \phi \phi \phi \phi$ | | | | |
| を加えなくても磁気モーメン | f f f f f f f f f f | | | | |
| トの向きがそろっていて 自発 | $\dot{\Phi} \ \dot{\Phi} \ \dot{\Phi} \ \dot{\Phi} \ \dot{\Phi}_{s_1} \ \dot{\Phi}_{s_2}$ | | | | |
| 磁化をもっている物質は 強磁 | | | | | |
| 性体と呼ばれます。ハードディ | | | | | |
| スクや電気自動車のモーター | | | | | |
| に使われるのは強磁性体です。 | | | | | |
| フェリ磁性 | | | | | |
| ferrimagnetism) | Φ Φ Φ Φ B A B B' A B B' | | | | |
| 隣り合う原子の磁気モーメ | 日本 (2500 年間本配位) Fe ³⁺ ↓ 日 サイト: (八面体配位) Fe ³⁺ ↓ B サイト: (川面体配位) Fe ³⁺ ↓ B サイト: (川) Fe ³⁺ ↓ | | | | |
| ントが逆向きだが大きさが違 | (a) フェリ磁性の概念 (b) フェライトの磁性 | | | | |
| うため全体では正味の磁化が | | | | | |
| 残っている磁性。フェライトや | | | | | |
| 磁性ガーネットはその代表格 | | | | | |
| です。 | | | | | |
| 反強磁性 | | | | | |
| (antiferromagnetism) | | | | | |
| 隣り合う原子の磁気モーメ | | | | | |
| ントが逆向きで全体では磁化 | фффффффффф Ашјка- Вшјка- | | | | |
| が打ち消されている磁性。磁化 | (a) 反強磁性の (b) 副格子 磁気モーメント | | | | |
| をもつ副格子Aと逆向きの磁 | | | | | |
| 化を持つ副格子Bの重ね合わ | | | | | |
| せと見ることが出来ます。 | | | | | |
| らせん磁性 | $\Lambda A \wedge \wedge \wedge \wedge \wedge$ | | | | |
| (screw magnetism) | $(\circ)(\circ)(\circ)(\circ)(\circ)(\circ)(\circ)(\circ)$ | | | | |
| 磁気モーメントが一定周期 | | | | | |
| で回転しているため全体とし | | | | | |
| て磁化を持ちません | | | | | |



磁石につく磁性体

- Q1.9: 実にいろんな磁性体があるのですね。いったいそのうち磁石に くっつく実用的な磁性体はどれですか?
- A1.9:実際につかわれる磁石にくっつく磁性体は、上の表のうち、自発 磁化をもつ強磁性体とフェリ磁性体です。磁石につくという点では、 オルソフェライトなど傾角反強磁性体もくっつきますが磁化は非常 に弱いです。鉄やコバルトなどは、磁界を加えなくても原子の磁気 モーメントの向きがそろっているため磁化があるのです。これを鉄 の磁性という意味で ferromagnet (強磁性体)といいます。フェ

ライトでは、隣り合う原子磁気モーメントが反強磁性的に(互いに 逆方向に)そろえあっているのですが、両者でモーメントの大きさ が異なっているため、全体として正味の自発磁化が残っています。 これをフェライトの磁性という意味でフェリ磁性体といいます。ふ つう磁性体といえば、強磁性体とフェリ磁性体を指します。

一方、反磁性体、反強磁性体などは、自発磁化を持たないので、 弱い磁界ではくっつきませんので、非磁性体とよばれます。常磁性 体は、表1に掲げた液体酸素のように低温、強磁界の下では磁石に くっつきますから、非磁性体と呼ぶべきではありませんが、室温、 弱い磁界においては非磁性体として扱うことができます。反強磁性 や常磁性のような弱い磁性の応用については、第5章で述べます。

自発磁化

Q1.10:前の質問に出てきた自発磁化を説明してください。

A1.10: 磁界を加えなくても磁気モーメントの向きがそろっている状態です。これは、磁気モーメントどうしの間にそろえあう力が働いているためです。自発磁化は強磁性体において見られます。反強磁性体でも、同じ磁気モーメントの向きの集団(副格子)の中では自発磁化があるが、もう一つの副格子の自発磁化と打ち消しあって、マクロの磁化が失われています。フェリ磁性体では、副格子磁化のバランスが崩れているために、差し引きの結果、正味の自発磁化が残っています。

第1章の参考書

- 1. 志村史夫 監修/ 小林久理眞 著: したしむ磁性; 朝倉書店、1999
- 高梨弘毅著:磁気工学入門 -磁気の初歩と単位の理解のために-(現 代講座・磁気工学);日本磁気学会、2008
- 3.長岡洋介著:電磁気学 | 電場と磁場(物理入門コース);岩波書店、
 1982
- 4. 佐藤勝昭編著:応用物性(応用物理学シリーズ)第5章(執筆者:高橋研);オーム社、1991
- 5. 佐藤勝昭著:光と磁気(改訂版)(現代人の物理シリーズ);朝倉書 店、2001

第2章 磁性体をどんどん小さくすると

まぐねの国の探索。この回は、磁性体をどんどん小さくしてミクロの 世界に入っていきます。マイクロメートル、ナノメートル・・と小さく なっていくと、ついに電子の世界に入り、まぐねの国の核心であるスピ ンに到達します。

第2章 磁性体をどんどん小さくすると

2.1 磁石を切り刻むとどうなる

磁石は図 2.1 のようにいくら分割して も小さな磁石ができるだけです。両端に 現れる磁極の大きさ(単位 Wb/cm²)はい くら小さくしても変わらないのです。 N 極のみ、 S 極のみを単独で取り出すこと はできません。



2.2 磁性体を偏光顕微鏡で見ると一磁区と磁壁

買ってきたばかりの鉄のクリップはほかのクリップをくっつけて持 ち上げることができません。けれども、磁石をもってきて鉄クリップを

こすると、クリップは磁気 を帯び、磁石のようにほか のクリップをくっつける ことができるようになり ます。どうしてこんなこと ができるのでしょうか。

クリップの鉄を偏光顕 微鏡で拡大して見ると図 2.3 に模式的に示すよう に磁石の向きが異なるた



図 2.2 鉄のクリップを磁石でこすると磁気 を帯びる くさんの領域に分かれていることがわか ります。図の場合は4つの方向を向いて いるので、磁気モーメントのベクトル和 はゼロに成り、全体として磁化を打ち消 しています。

クリップを磁石でこすり磁界を加える と、磁界の方向を向いた磁気領域が大き くなり、磁界を取り去っても完全にはも とに戻らないため、クリップは磁石のよ



図 2.3 磁化前の磁性体の磁 区構造の模式図

うに磁気を帯びます。こうなると別のクリップを引きつけることができます。

磁気モーメントが同じ方向を向いている領域のことを「磁区」と呼び ます。磁石で擦る前のクリップが磁気を帯びていなかった理由は、磁性 体が磁区に分かれていることで説明されました。磁気ヒステリシスは、 このような磁区を考えると説明できます。このことは第4回に述べます。

Q & A

Q2.1: 磁区に分かれていることは誰が考えついたのですか?また、 実際にはどうやって確かめたのですか?

A2.1: 磁区の概念は、有名なワイスが 1907 年にその論文で指摘 したのが最初だとされています。磁区が発見されたのは 40 年も後 の 1947 年のことです。ウィリアムスが磁性微粒子を懸濁したコロ イドを塗布し、顕微鏡で観察することによって、磁区の存在を確か めました。

Q2.2: なぜ磁区に分かれるのですか

A2.2: 磁区の理論は、固体物理学の教科書で有名なキッテルが 1949 に打ち立てました。物質が磁化をもつと磁極間に反磁界が働 くので磁化が不安定になりますが、磁区に分かれると反磁界の効果 が少なくなるのです。

2.3 磁性体の磁束線と磁力線一反磁界の起源

磁性体が磁区に分かれることを説明するには、磁性体の中をつらぬく

反磁界のことを考えなければなりませ ん。

第 1 回の Q1.7 で、磁化 M をもつ磁 性体に外部磁界 H を加えた場合、磁性 体中の磁束密度は B==µ0H +M となる ことを指摘しました。ここでは外部磁 界のない場合を考えますと、磁性体の 内部では B=M です。



図 2.4 磁性体の内部には多数の原 子磁石があるが隣り合う原子磁石 は打ち消しあい両端に磁極が生じ る

磁性体の中にある原子磁石は図 2.4 のようにきちんと方位を揃えて配列していて磁化 M をもつと考えます。

磁性体の内部にある原子磁石に注目すると、1つの原子磁石の N 極はとなりの磁性体の S 極と接していますから、内部の磁極はうち消し

残ります。これは図 2.1 で磁石を微 細化したときと逆の過程ですね。

合い、磁性体の端っこにのみ磁極が

磁化 M と磁束密度 B は連続なので、 B の流れを表す磁束線は図 2.5 のよ うに外部と内部がつながっています。

これに対して、N、Sの磁極がつく る磁界による磁力線は磁性体の外も 中も関係なく図 2.6 の線のように N 極から湧きだし S 極に吸い込まれま す。磁性体の外を走る磁界は H=B/µ0 なので、磁力線は磁束線と同じ向き ですが、磁性体の内部の磁界の向き は磁化の向きと逆向きなのです。こ の逆向き磁界 Hd のことを反磁界と 呼びます。



図 2.5 磁束線は磁化と連続



図 2.6 磁力線は N 極から S 極に 向かって流れている

24

Q&A

Q2.3:反磁界と反磁性の区別がわかりません。

A2.3: 英語で書くと反磁界は demagnetization field です。"de" は減少を表す接頭辞で、demagnetization は外から加えた磁界を減じ る作用という意味です。従って、反磁界は、正しくは自己減磁界と書く べきものです。一方、反磁性は英語では diamagnetism です。"dia" は逆向きを表す接頭辞で、外から加えた磁界と逆向きの磁化を示す磁性 という意味です。両者は全く別のものです。

2.4 磁性体の形で異なる反磁界係数

反磁界 H_d[A/m]は磁化 M[T]がつくる磁極によって生じるのですから 磁化に比例し、

$$\mu_0 H_d = -NM \tag{2.1}$$

と書くことができます⁵。この比例係数 N を反磁界係数とよびます。 実際には、反磁界、磁化はそれぞれ H_d、M というベクトルなので、反 磁界係数はテンソル Ñ で表さなければなりません。すなわち、

$$\mu_0 \boldsymbol{H}_d = -\tilde{\boldsymbol{N}}\boldsymbol{M} \tag{2.2}$$

成分で書き表すと

$$\mu_{0} \begin{pmatrix} H_{dx} \\ H_{dy} \\ H_{dz} \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} N_{x} & 0 & 0 \\ 0 & N_{y} & 0 \\ 0 & 0 & N_{z} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_{x} \\ M_{y} \\ M_{z} \end{pmatrix}$$
(2.3)

となります。反磁界係数は図 2.7 に示すように、磁性体の形と向き で異なるのです。

球形の磁性体の場合どの方向にも 1/3 なので反磁界は



⁵ 単位系:SI系 E-H 対応

 $\mu_0 H_{dx} = \mu_0 H_{dy} = \mu_0 H_{dz} = -M/3 \tag{2.4}$

となります。

z 方向に無限に長い円柱だと、長手方向には反磁界が働きませんが、 長手に垂直な方向の反磁界係数は 1/2 です。この場合の反磁界は、

 $\mu_0 H_{dx} = -M_x/2, \quad \mu_0 H_{dy} = -M_y/2, \quad \mu_0 H_{dz} = 0 \tag{2.5}$

となります。従って棒状の磁性体では長手方向に磁化すると安定です。

 $\mu_0 H_{dx} = 0, \quad \mu_0 H_{dy} = 0, \quad \mu_0 H_{dz} = -M_z \tag{2.6}$

従って、磁性体薄膜では Mz 成分があると不安定になるので面内磁化 になりやすいのです。最近のハードディスクは垂直記録方式を使ってい ますが、面直に磁化をもつためには記録媒体に使われる磁性体が強い垂 直磁気異方性を持つことが必要です。

Q2.4: 反磁界があることは、どうやってわかるのですか?

A2.4:磁性体の磁化曲線が図 2.8 の点線のように傾いていることから判断できます。

磁性体に外部から磁界 H を加えたとき、実際に内部の磁化に加わって いる磁界 H_{eff}(これを実効磁界と呼びます)は、外部磁界より反磁界 H_d=NM/µ₀ だけ小さいため、磁化の立ち上がりの傾きが緩やかになっ ているのです。たとえば、垂直磁化をもつ広い円盤に垂直に磁界を加 えた場合、磁化曲線は図の点線のように傾いていますが、反磁界の補 正をすると実線のように立ってきます。



図 2.8 測定した磁化曲線は図 の点線のように傾いている が、磁気モーメントに加わる 磁界が反磁界の分だけ減少し ているためで、適切な補正を 行うと実線のようになる。

2.5 磁区に分かれるわけ

磁性体内部の原子磁石に注目する と、図 2.9 に示すように原子磁石の N は磁性体の N 極のほうを向き、S は磁性体の S 極の方を向いているた め静磁エネルギーを損しています。 つまり原子磁石は逆向きの磁界の中 に置かれているので不安定なのです。

そこで、図 2.10 に示すように右 向きの磁化をもつ領域と左向きの磁 化をもつ領域とに縞状に分かれると、 反磁界が打ち消しあって静磁エネル ギーが低くなって安定化します。こ れが磁区にわかれる理由です。

図 2.10 のように縞状に分かれた 磁 区 の こ と を 縞 状 磁 区 (stripe domain)といいます。図 2.11 は磁気 力顕微鏡を使って観測した縞状磁区で す。明るい部分と暗い部分の面積は等 しいので、この磁性体の磁化はゼロに なります。

Q2.5: 縞状磁区だと磁区と磁区の 境目では磁化の向きが 180°変わっ

ています。境目では原子磁石同士が同じ向きに並ぼうとする働きはどうなっているのですか?

A2.5:よい質問ですね。たしかに磁 区に分かれると静磁エネルギーは得す るのですが、原子磁石をそろえようと する交換エネルギーを損します。だか



図 2.9 磁性体内部の原子磁石 は反磁界を受けて静磁的 に不安定



図 2.10 右向きの磁化をもつ領 域と左向きの磁化をもつ領域と に縞状に分かれると反磁界は打 ち消しあって安定になる



図 2.11 磁気力顕微鏡 (MFM)で 見た縞状磁区の像



ら、急に原子磁石の向きが 180°変わることはなく、実際には数原 子層にわたって徐々に回転して行くのです。この遷移領域のことを磁 壁といいます。

2.6 さまざまな磁区

環流磁区:磁性体には、磁気異方性と称して磁化が特定の結晶方位に

向こうとする性質を持ちます。立方晶の磁性体で は(100),(010),(001),(-100),(0-10), (00-1)の6つの方位が等価です。図2.13のよ うに磁化が等価な方向を向き、磁束の流れが環流 する構造をとると、磁極が外に現れず静磁的に安 定になります。



図 2.13 環流磁区 構造

ボルテックス:磁気異方性の小さな磁性体では、あるサイズより小さ な構造を作ると、図 2.14 に示すように渦巻き 状の磁気構造をとります。これをボルテックス とよびます。

図 2.15 は微小な磁性体で見られるさまざま な磁区構造の MFM 像です。(a)は縞状磁区、(b) は環流磁区、(c)はボルテックスです。(d)直径 100nm 以下になると単磁区の方が磁区に分か れるよりエネルギーが低いので単磁区になります。





図 2.15 微細ドットの磁気構造 (a) 縞状磁区(Co 円形ドット 1.2 μmφ), (b) 環流磁区(パーマロイ正方ドット 1.2μm), (c) ボル テックス(パーマロイ円形ドット 300nmφ), (d) 単磁区(Co 円形 ドット 100nmφ)

Q&A

Q2.6:小さな磁性体ドットは磁区に分かれないというのですが、どれくらい小さくなると単磁区になるのですか。

A2.6: 近角によれば、半径 r の球状の磁性体を仮定して単磁区になる条件を求めると、 $r_c=9\gamma\mu_0/2I_s^2$ で表され、Fe の場合、Is=2.15, $\gamma=1.6\times10^{-2}$ を代入し、rc=2nmとしています。一般には 10-100nm が限度とされています。

2.7 原子のレベルにまで微細化すると

磁性体を原子のレベルにまで微細化すると、原子が磁石の働きをして いることがわかります。しかし、原子磁石に N,Sという磁極はありま せん。原子のイメージは、現在の量子力学では、電子が原子核の周りに 雲のように分布しているという描像で表されます。原子の磁気的な性質 は電子雲が本来もつ磁性から生じているのです、

この節では、原子核のまわりに電子が回って環状電流をつくり磁気を もたらすというボーア模型から出発し、必要に応じて量子論の言葉に置 き換えることとします。

2.7.1 電子軌道がつくる磁気モーメント

電子軌道の古典論

原子においては、電子が原子核の周りをくるくる回っています。電荷 -e[C]をもつ電子が動くと電流が生じますが、この環流電流が磁気モー メントをつくるのです。周回電流のつくる磁気モーメントが、磁極のペ アがもつ磁気モーメントと等価であることは、両者を静磁界中においた 時に同じ形のトルクを受けることから証明で きます。

-*e*[C]の電荷が半径 *r*[m]の円周上を線速度 *v*[m/s]で周回すると、1周の時間は *t*=2*πr*/*v*[s] となるので、電子が一周するときに流れる電流 は

 $i = -e/t = -ev/2\pi r[A]$ (2.7)



図 2.16 原子内の電 子の周回運動は磁気 モーメントを生じる

となります。

この環状電流を図 2.17 に示すように、 ー様な静磁界 *H*[A/m]の中に置いてみる と、円周上の微小な円弧 *ds*[m]に働く力 のベクトル *dF*[N]=[m kg/s²]は、フレミン グの左手の法則から



図 2.17 磁界中に置かれた 円電流に働く力

 $dF = ids \times \mu_0 H \qquad (2.8)$

(E-H 対 応 の SI 系) *r* の 位 置 に 働 く ト ル

ク dT は $r \times dF$

これを円周にわたって積分するとトルク T[Nm]が

 $T = \oint dT = (i/2) (\oint \mathbf{r} \times d\mathbf{s}) \times \mu_0 \mathbf{H} = i\mathbf{S} \times \mu_0 \mathbf{H}$ (2.9)

と求まります。ここに S は環状電流の囲む面積 $S = \pi r^2$ の大きさをもち、 環状電流の法線の方向を向くベクトルです。法線方向の単位ベクトルを nとすると S = Sn と書けます。

一方、仮想的な磁化のペア+Q[Wb]、-Q [Wb] のつくる磁気モーメン
 ト μ=Qr[Wbm]が磁界 H の中に置かれたときのトルク T[Nm]は

 $T = Qr \times H = \mu \times H \tag{2.10}$

と表されます。 (2.9) 式と(2.10) 式は同じベクトル積の形ですから、 比較することによって、電流がつくる磁気モーメント μ [Wbm]は、電流 値 *i*[A]に円の面積 *S*= πr^2 [m²]とを μ_0 をかけることにより

 $\boldsymbol{\mu} = \boldsymbol{\mu}_0 i S \boldsymbol{n} \tag{2.11}$

と求めことができます。この式は環状電流があると電流および電流が 囲む面積に比例する磁気モーメントが生じること、その向きは電流が囲 む 面 の 法 線 方 向 で あ る こ と を 示 し て い ま す 。 電 流 に (2.7) 式 *i=-e/t=-ev/2πr* を、面積に *S=πr²*を代入して、電子の軌道運動による磁気 モーメントを求めると、

 $\mu = -(\mu_0 e v r/2) n = -\mu_0 (e/2) r \times v \qquad (2.12)$

であることが導かれました。

角運動量は*Γ=r×p=r×mv*と表されるので、これを使って(2.12)式を表 すと $\mu = -\mu_0 (e/2m) \Gamma$

となります。つまり原子磁石の磁気モーメントは電子のもつ角運動量 に比例するのです。

(2.13)

量子論の導入

ここまでは、古典力学のことばを使いましたが、原子中の電子を表す には量子力学のことばを使わなければなりません。量子力学では、角運 動量はħを単位とするとびとびの値をとり、軌道角運動量を表す量子数 を *l* とすると、電子軌道の角運動量は*Γ_l=ħl* と表すことができます。こ れを(2.13)式に代入すると 軌道磁気モーメントは、

 $\mu_{l} = -\mu_{0} (e\hbar/2m) l = -\mu_{B} l \qquad (2.14)$

と軌道角運動量量子数を使って表されます。

ここに $\mu_{B}=\mu_{0}e\hbar/2m$ はボーア磁子と呼ばれる原子磁気モーメントの基本単位です。大きさは、E-H 対応の SI系で、

 $\mu_{\rm B} = 1.16 \times 10^{-29} [\,\rm Wbm\,] \qquad (2.15)$

となります。この値の導出には、 $\mu_0 = \pi \times 10^{-7} [Wb/(Am)],$

e=1.60×10⁻¹⁹[As]、*h*=1.055×10⁻³⁴[Js]、m=9.11×10⁻³¹[kg]を用いました。 なお、EB 対応の SI 系では

 $\mu_{\rm B} = e\hbar/2m = 9.27 \times 10^{-24} [\rm Am^2]$

また、cgs-emu 系では

 $\mu_{\rm B} = e\hbar/2mc = 9.27 \times 10^{-21} [emu]$ C J .

2.7.2 原子の軌道と量子数

原子内の電子の状態は、主量子数 n と軌道角運動量 l、さらに量子化 軸に投影した軌道角運動量の成分があり、磁気量子数 m で指定されま す。主量子数 n が決まると軌道角運動量量子数 l は、0 から n-1 までの 1 ずつ増える値をとることができます。例えば、n=1 だと l は 0 しかと れません。n=2 のときは、l は 0 と 1 の 2 値をとります。

軌道角運動量量子数を /とすると、その量子化方向成分(磁気量子数)
 *m=l_z*は、 1,1-1・・・-1+1,-1の 2*l*+1とおりの値を持つことができます。
 表 2,1 は、主量子数 *n*=0から 4 までについて、軌道角運動量量子

31

数 / のとる値、さらに各 / に対して磁気量子数 m の取り得る値を示して います。また軌道の命名も示してあります。縮重度は、スピンを含めて 示してあります。主な磁性体には 3d 遷移金属と 4f 希土類金属が使わ れています。

| n | 1 | | | | т | | | | 軌道 | 縮重度 |
|---|---|---|---|---|---|-----|----|--------|----|-----|
| 1 | 0 | | | | 0 | | | | 1s | 2 |
| 2 | 0 | | | | 0 | | | | 2s | 2 |
| 3 | 1 | | | 1 | 0 | - 1 | | | 2р | 6 |
| | 0 | | | | 0 | | | | 3s | 2 |
| | 1 | | | 1 | 0 | -1 | | | Зр | 6 |
| | 2 | | 2 | 1 | 0 | -1 | -2 | | Зd | 10 |
| 4 | 0 | | | | 0 | | | | 4s | 2 |
| | 1 | | | 1 | 0 | - 1 | | | 4p | 6 |
| | 2 | | 2 | 1 | 0 | -1 | -2 | | 4d | 10 |
| | 3 | 3 | 2 | 1 | 0 | - 1 | -2 | - 3 | 4f | 14 |

表 2.1 主量子数と軌道角運動量量子数

軌道角運動量量子と電子分布の形

表 2.1 の s, p, d, f は軌道の型を表し、それぞれが軌道角運動量量 子数 /= 0, 1, 2, 3 に対応しています。図 2.18 は 1s, 2s, 2p_z, 3d_{xy}, 3d_z, 4f_z軌道の電子の空間分布の様子を模式的に表したものです。図に示す ように S 軌道には電子分布のくびれが O ですが、p 軌道には 1 つのく びれが、d 軌道には 2 つのくびれが存在します。このように、軌道角運 動量量子数 / は電子分布の空間的なくびれを表しています。

実験から得られた原子磁気モーメントの値は、上の軌道角運動量だけ 導いた式では十分ではありません。なぜなら、電子は軌道角運動量に加 えて、スピン角運動量を持つからです。スピンについては次節で述べま す。



図 2.18 電子軌道の電子分布の形:くびれに注目

2.7.3 スピン角運動量

電子は電荷とともにスピンをもっています。スピンはディラックの相 対論的量子論の解として理論的に導かれる自由度なので、古典的なアナ

らえて命名されたいきさつがあるので、一般に 説明する場合は電子がコマのように回転して いて、回転を表す軸性ベクトルが上向きか下向 きかの2種類しかないと説明されています。1 個の電子のスピン角運動量量子 *s* は 1/2 と-1/2 の2つの固有値しかもちません。

ロジーはできないのですが、電子の自転になぞ



電子スピン量子数 sの大きさは 1/2 なので、量子化軸方向の成分 s_zは±1/2 の2値をとります。この結果、スピン角運動量はħを単位として

 $\Gamma_{\rm s} = \hbar s \tag{2.16}$

となります。スピンによる磁気モーメントは軌道の場合に比べて係数がg倍になっています。

 $\mu_s = -g(e/2m)\Gamma_s \tag{2.17}$

と表されます。ここに g の値は自由電子の場合 g=2.0023 で、ほぼ 2 と考えてよいでしょう。

 $\mu_s = -(e/m)\hbar s = -2\mu_B s \tag{2.18}$

電子がスピン角運動量をもつという考え方は、Na の D₁ 発光スペクトル線(598.6nm:3s1/2←3p1/2)が磁界をかけると2本に分裂するゼーマン効果を説明するために導入されました。また、磁界中を通過する銀の原子線のスペクトルが2本に分裂するというシュテルン・ゲルラッハの実験からもスピンの存在を支持しました。

2.7.4 多電子原子の合成角運動量と磁気モーメント

原子の磁気モーメントには電子軌道による軌道量子数 l による寄与 およびスピン量子数 s の寄与があることがわかりました。原子には、た くさんの電子があります。まず、原子に属する電子系の軌道角運動量量 子数の総和 $L = \sum_i l_i$ およびスピン角運動量量子数の総和 $S = \sum_i s_i$ を求め ます。この両者をベクトル的に足し合わせたものが原子の全角運動量量 子数I = L + S です。

しかしながら、原子磁石の磁気モーメントの大きさを全角運動量で表 すのは簡単ではありません。全軌道角運動量による磁気モーメント *µ*, は

 $\mu_{L} = -\mu_{0}(e\hbar/2m)L = -\mu_{B}L$ (2.19)
であるのに対し、全スピンによる磁気モーメントには $\mu_{S} = -(e/m)\hbar S = -2\mu_{B}S$ (2.20)
と2がつくからです。合成磁気モーメント μ は $\mu = \mu_{L} + \mu_{S} = -\mu_{B}(L + 2S)$ (2.21)

で表されますが、J は運動の際に保存され る量です。その方向を一定とすると、L と S は図 2.20 のように関係を保ちながら、J を 軸としてそのまわりを回転しているものと 考えられます。

J が一定の条件の下での磁気モーメントμ は、J に平行で L+2S(図 2.21 の線分 OP)の J 軸への投影(線分 OQ)を成分とする大きさを もつので

 $\mu = -g_J \mu_B J$ (2.22) とあらわすことができます。 $g_J J = |OQ| = |OP| \cos \alpha$ $= |L + 2S| \cos \alpha = J + S \cos \beta$ ここに、 $\cos \beta = J \cdot S / JS$ および $2J \cdot S = J^2 + S^2 - L^2$ を使うと

 $g_I = 1 + (J^2 + S^2 - L^2)/2J^2$

となります。しかし、この式は正しい値を 与えません。

量子力学の教えるところによれば、*L*,*S*,*J* などは角運動量演算子であって、*L*², *S*², *J*²

の固有値はそれぞれ L(L+1), S(S+1), J(J+1)と書くべきなのです。

従って、g」は

 $g_J = 1 + \{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)\}/2J(J+1)$ (2.23) によって与えられます。 g_J をランデの g 因子と呼びます。

Q&A

Q2.7: なぜ L^2 の固有値が L^2 でなく L(L+1)になるのですか?

A2.7:量子力学では物理量は演算子に対応します。角運動量の演算子 *L* は *L*=*r*×*p*=*r*×(-*i*ħ*V*)のように微分演算子を含むため、関数に作



図 2.20 *L* と*S* は三角形 の関係を保ちなが ら、*J*を軸としてその まわりを回転してい る



図 2.21 **OP**(*L*+2*S*)の *J* への投影 **OQ** が磁気モー メントを与える

用すると演算子の順番によって結果が異なりますから、角運動量を 表す2つの演算子 A, B は可換ではありません。すなわち、交換 [A,B]=AB-BA は0ではないのです。L の成分を L_x、L_y、L_z とします。 ここで、L₊=L_x+iL_y、L₋=L_x-iL_y という置き換えをします。L₊、L₋は昇 降演算子と呼ばれ、それぞれ、角運動量を1 増やしたり、1 減らし たりする働きをします。交換関係を計算すると

 $[L_{z}, L_{+}] = L_{+}, \quad [L_{z}, L_{-}] = -L_{-}, \quad [L_{+}, L_{-}] = 2L_{z}$ (A1)

 $L^{2} = L_{x}^{2} + L_{y}^{2} + L_{z}^{2} = L_{+}L_{-} + L_{z}^{2} - L_{z} = L_{-}L_{+} + L_{z}^{2} + L_{z}$ (A2)

これより、 $L_{-}L_{+}$ という演算子を原子の波動関数 Φ_{L} に作用すると $L_{-}L_{+}\Phi_{L}=(L^{2}-L_{z}^{2}-L_{z})\Phi_{L}$

が得られますが、左辺 L_+ を ϕ_L に操作すると、 ϕ_{L+1} をつくりますが、 L をこれ以上増やすことができないので、左辺はゼロとなります。 この結果

 $L^2 - L_z^2 - L_z = 0$

 $L^{2}\Phi_{L} = (L_{z}^{2} + L_{z}) \Phi_{L} = L(L+1) \Phi_{L}$ (A3)

となって、固有値が L^2 でなくL(L+1)になるのです。従って、L(L+1)になるポイントは(A2)にあることがわかるでしょう。

水素は原子磁石になるがヘリウムはならない

こうして軌道角運動量 *L* とスピン角運動量 *S* をもつ原子の磁気モー メントを求めることができました。

水素 (H) 原子の基底状態は 1s 電子が1 個原子核のまわりを回っていますが、s 軌道は *L*=0 なので軌道角運動量にもとづく磁気モーメントはゼロです。しかし電子はスピンをもつので *S*=1/2 を(2.18) 式に代入して

 $\mu_s = -(e/m)\hbar/2 = -\mu_B$

となります。水素原子は 1 ボーア磁子(1.16×10⁻²⁹Wbm)の磁気モーメ ントをもつ原子磁石です。

ヘリウム (He) 原子の場合、1s 電子を 2 個もちます。1s ですから軌 道角運動量 L はゼロです。また、パウリの排他律によって、1s 軌道に 2 個電子が入るときスピンは互いに逆でなければなりません。従って全
スピンSもゼロです。このためヘリウムは原子磁石になれないのです。

ホウ素も原子磁石になるが水素より磁気が弱い

ホウ素 (B) 原子の基底状態の電子配置は [He] 2s²2p です。すなわち He の閉殻の外に 2s 電子が 2 個と 2p 電子が 1 個原子核の周りを廻っ ています。閉殻は軌道角運動量、スピン角運動量ともにゼロです。 2s 軌道は *l*=0 なので、2p 軌道(*l*=1)のみがホウ素の軌道角運動量に寄与し、 *L*=1 です。 2s 軌道はスピンの異なる 2 つの電子が入るのでスピンはゼ ロ。従って、2p 電子 1 個のみスピンをもち S=1/2。

全角運動量 J は単純に L=1 と S=1/2 の和ではありません。実は、スピン軌道相互作用のために L と S は反平行となるのです。このため、 J=|L-S|=1/2 となります。この値を(2.23)式に代入すると g_J=2/3 が得ら れます。(2.22)式より、

 $\mu = -g_J \ \mu_B J = -(2/3)(1/2) \ \mu_B = -(1/3) \ \mu_B$

となり、ホウ素原子磁石はボーア磁子の 1/3 の磁気モーメントしか まちません。

フントの規則

いままでは、原子のもつ電子数が少ないので単純でしたが、もっと多 くの電子があるときに原子磁石の軌道、スピンの値、さらには全角運動 量を求めるのは簡単ではありません。このためのガイドラインがフント によって示され、フントの規則と呼ばれています。

多電子原子において電子が基底状態にあるときの合成角運動量量子 数 *L*, *S* を決める規則は、次の通りです。前提となるのはパウリの排他 律です。

原子内の同一の状態(*n*, *l*, *m*_{*l*}, *m*_{*s*}で指定される状態)には 1 個の電子し か占有できない。

フントの規則は次の2項目です。

1. **フントの規則 1** 基底状態では、可能な限り大きな *S* と、 可能な限り大きな *L* を作るように、*s* と *l* を配置する。

37

2. **フントの規則 2** 上の条件が満たされないときは、*s* の値を 大きくすることを優先する。

さらに基底状態の全角運動量 Jの決め方は、

less than half J=|L-S|

more than half J=L+S

となっています。Table 1 によれば、縮重度は p 電子は 6、d 電子は 10、f 電子は 14 なので、half は、p が 3、d が 5、f が 7 です。

多重項の表現

分光学では、多重項を記号で表します。記号は *L*=0, 1, 2, 3, 4, 5, 6 に 対応して S, P, D, F, G, H, I・・・で表し、左肩にスピン多重度 2*S*+1 を書きます。左肩の数値は、*S*=0, 1/2, 1, 3/2, 2, 5/2 に対応して、1, 2, 3, 4, 5, 6 となります。読み方 singlet, doublet, triplet, quartet, quintet, sextet です。さらに *J* の値を右の添え字にします。

この決まりによると、水素原子の基底状態は²S_{1/2}(ダブレットエス 2分の1)、ホウ素原子は²P_{1/2}(ダブレットピー2分の1)となりま す。

3d 遷移金属の場合、不完全内殻の電子軌道とスピンのみを考えれば よく、たとえば、 $Mn^{2+}(3d^5)$ では、S=5/2(2S+1=6), L=0(→記号 S)、J=5/2なので、多重項の記号は $^6S_{5/2}$ (セクステット エス 2分の5)となり ます。

このような決まりさえ知っておくと、⁶S_{5/2}のような記号に出会って も、思考停止に陥らないですみます。

2.7.5 3d 遷移金属イオンの電子配置と磁気モーメント

図 3..22 は 3d 遷移金属イオンにおいて、フントの規則に従って 3d 電子の軌道にどのように電子が配置されるかを示しています。各準位は、 *l*_z=-2,-1,0,1,2 に対応します。ただし、孤立した原子においては、これら の軌道のエネルギーは縮重して(同じエネルギーをもって)いるので図 で分離して書いたのは、わかりやすさのためです。



図 2.22 3 価の 3 d 遷移金属イオンにおけるフントの規則に従う電子の配置

表 2.2 遷移金属イオンの L,S,J,多重項,磁気モーメント

| イオン | 電子配置 | L | S | J | μ _J | $\mu_{\rm S}$ | exp | 多重項 |
|---------------------|---------------------|---|---------|---------|----------------|---------------|---------|-------------------------------|
| Ti ³⁺ | [Ar]3d ¹ | 2 | 1 /2 | 3 /2 | 1. 55 | 1. 73 | 1. 7 | ² D _{3/2} |
| V ³⁺ | [Ar]3d ² | З | 1 | 2 | 1. 64 | 2. 83 | 2. 8 | ³ F ₂ |
| Cr ³⁺ | [Ar]3d | 3 | 3 /2 | 3 /2 | 0. 78 | 3. 87 | 3. 8 | 4F _{3/2} |
| ³ Mn ⁺ | [Ar]3d ⁴ | 2 | 2 | 0 | 0 | 4. 90 | 4. 8 | ⁵ D ₀ |
| ^{3⁺} Fe | [Ar]3d ⁵ | 0 | 5 /2 | 5 /2 | 5. 92 | 5. 92 | 5. 9 | ⁶ S _{5/2} |
| Co ³⁺ | [Ar]3d ⁶ | 2 | 2 | 4 | 6. 71 | 4. 90 | 5. 5 | ⁵ D ₄ |
| Ni ³⁺ | [Ar]3d ⁷ | З | 3 /2 | 9 /2 | 6. 63 | 3. 87 | 5. 2 | ⁴ F _{9/2} |

表 2.2 には、図 2.22 に示す電子配置のときに各イオンがもつ量子数 L, S, J、2.7.6 節で計算される磁気モーメント(Jを使った場合と Sを 使った場合)、実験で得られた磁気モーメントの値を示します。

2.7.6 軌道角運動量とスピン角運動量の寄与

原子磁石の磁気モーメントの大きさは、常磁性磁化率の測定から検証 することができます。常磁性は低濃度の遷移金属、希土類を含む固体や 錯体において見られる磁性です。磁界のないとき、原子磁石は互いに相 互作用をもたずにランダムに配向していますが、磁界を印加したときに は各磁気モーメントが磁界の方向に向きを変えるので全体として磁界 に平行な磁化が生じる現象です。

常磁性体の磁化率χはキュリーの法則が成り立ち温度 T に反比例しま す。すなわち

 $\chi = C/T$

(2.24)

Cはキュリー定数と呼ばれ、量子力学に基づいて考察すると、全角運動量量子数 Jを用いて

 $C = Ng_I^2 \mu_B^2 J(J+1)/3k \ (2.25)$

と表されます。Nはイオンの数、kはボルツマン定数です。磁化率に はモル磁化率、グラム磁化率、体積磁化率などがあり、それによって N が異なるので磁化率の表を見るときはどの磁化率であるかを見極める 必要があります。

磁化率がキュリーの法則に従う場合、(2.24)式において χ の逆数をとると、T に比例します。この傾斜から C が求まり、有効磁気モーメント $\mu = g_J \sqrt{J(J+1)}$ が求められます。

3d 遷移イオンの磁気モーメントの実験値と計算値は表 2.2に掲げて あります。また実験値は図 2.23(a)の白丸で示してあります。一方、µ の値は *L,S,J* がわかれば計算できます。例えば Table2 の V³⁺(3d²)の場 合、*L*=3, *S*=1, *J*=2 なので *g_J*=2/3, $\sqrt{J(J+1)} = \sqrt{6}$ なので μ =1.64 となります が 3d 電子数 2 の実験値 2.8 を説明できません。もし、*L*=0 と仮定する と *g*_S=2、 $\sqrt{S(S+1)} = \sqrt{2}$ となり、 μ =2.83 となり、実験結果を説明できま

40

す。ほかのイオンについても J を使って計算すると点線のように実験を 再現できませんが、J=S、つまりスピンのみとして計算すると実線のよ うに実験値をよく再現できます。このように 3d 遷移金属イオンでは軌 道角運動量が消滅しています。



図 2.23 磁性イオンの磁気モーメントの実測値と理論値 (a) 3d 遷移金属イオンの場合 (b) 4f 希土類イオンの場合

これに対して 4f 希土類イオンの磁気モーメントの実験値は図 2.23(b)の白丸です。この場合は、全角運動量 Jを使った計算値(実線) が実験結果をよく再現します。このように希土類では、原子の軌道が生 き残っているのです。(ただし、4f 電子数 6(Sm³⁺)のときはバンブレッ クの常磁性を考慮しないと実験とは一致しません。)

Q&A

Q2.7: 金属磁性体の場合、磁性に寄与する電子は原子の位置にと どまっていないで磁性体全体に広がっていると聞きました。こんな 場合にも 2.7 節の原子磁石という見方は正しいのでしょうか。

A2.7: するどい質問です。いままでの記述では、わかりやすさを 考え、原子の位置に磁気モーメントが存在するとして話をしてきま したが、3d 遷移金属磁性体では電子は原子の位置に局在していな いので、電子の集団がもつスピン角運動量が磁気モーメントのもと になっていますから、原子の位置にのみ磁気モーメントがあるとい う見方は正確ではありません。このような金属磁性については、第 3章で説明します。

第3章

鉄はなぜ強磁性になるのか

まぐねの国の探索。この回は、なぜ鉄は強磁性になるかです。鉄は金 属磁性体なので、スピン偏極バンドの考えを使って強磁性を説明します。 ついで、絶縁性磁性体の強磁性を分子場理論で説明します。なお、バン ド理論の初心者のために簡単な解説を付録につけました。

3.1 鉄の磁気モーメントは原子磁石で説明できない

磁石というとほとんどの人が鉄 Feを思い浮かべますね。にもかかわらず、鉄がなぜ強い磁性をもつかは、長い間なぞでした。

第2章で、磁石をどんどん小さくしていくと、最後は原子磁石(ま ぐね語では、原子の磁気モーメント)に到達することを学びました。そ して、原子磁石の磁気のもとは電子の周回運動(軌道角運動量)と電子 の自転(スピン角運動量)であるということを知りました。

原子磁石どうしの間にそろえあう力が働かなければ、原子磁石の向き はランダムになって自発磁化をもちません。磁界を加えるとすこしずつ 磁化が磁界の方を向いて磁化が誘起されます。これを常磁性といいます。

また、第2章で4f希土類イオンを含む常磁性体の磁化率の温度依存 性は、軌道角運動量とスピン角運動量の両方が寄与するとしてよく説明 できるが、3d遷移金属イオンを含む常磁性体の磁化率はスピン角運動 量のみが寄与するとしてよく説明できる(これを軌道角運動量の消失と いう)ことを学びました。

もし、隣接する原子磁石の間に磁石の向きを同じ方向にそろえあうカ が働いたら、この物質は強磁性になり、隣接する原子磁石を逆方向にそ ろえ合う力が働いたら、反強磁性になります。原子磁石をそろえ合う力 は、電子が担っており、交換相互作用といいます。強磁性体にはキュリ ー温度があり、この温度を超えると自発磁化を失うのですが、熱揺らぎ が交換相互作用に打ち勝ったため自発磁化を失うのだと考えることが できます。 鉄の強磁性が、原子磁石が方向をそろえていることによって生じてい るとしたら、鉄の1原子あたりの磁気モーメントの大きさはいくらにな るでしょうか。鉄原子は、アルゴン Ar の閉殻 [1s²2s²2p⁶3s²3p⁶]の 外殻に 3d⁶4s²という電子配置をもちます。 閉殻はスピン角運動量も軌

道角運動量もゼロなので、外殻電子 が磁性に寄与します。第 2 章に述べ うに、3d 遷移金属では軌道角運動量 失しているので、磁気モーメントは ンのみから生じます。2 個の 4s 電子 ピンは打ち消しています。3d 電子が なのでフントの規則によって、図 に示すように全スピン角運動量は S=4×1/2=2 です。従って、原子あた



磁気モーメントの大きさは μ=2S μB=4 μB であるはずです。

ところが、実験から求めた鉄1原子あたりの磁気モーメントは 2.219μ_Bしかないのです。鉄だけでなく、コバルト Co(1.715μ_B)やニッ ケル Ni(0.604μ_B)でも磁気モーメントは原子磁石から期待される値より ずっと小さくなっています。

第2章 Q2.7 で「金属では、電子は原子の位置に束縛されていないの に、原子磁石で考えるのはおかしいのではないか」という質問があり、 「第3章でお答えする」と書きました。金属磁性体では、まさに、原 子磁石では説明できない現象が起きているのです。

金属では、電子が原子位置に束縛されないで金属全体に広がって「金属結合」に寄与しています。このように、金属全体に広がった電子という考えに沿って磁気モーメントを考える立場を「遍歴電子モデル (itinerant electron model)」または「バンド電子モデル(band electron model)」といいます。これに対し、原子磁石の考えに立って 話を進めるやり方を「局在電子モデル(localized electron model)」と いいます。

物理系・電気電子系の読者は、固体物理学および半導体物性を始めに

学んでおられるので、バンド電子モデルから出発した方が入り込みやす いでしょう。一方、化学系の読者は、原子や分子から出発する「局在電 子」モデルのほうがなじみ深いかもしれません。

この章は鉄の磁性がテーマなので、「遍歴電子モデル」から話をスタ ートします。バンドに土地勘がない初学者のために、付録 3 A でバンド モデルの手ほどきを扱いました。

鉄酸化物の多くは電気的に絶縁性です。この場合は、電子が遍歴する ことにより得するエネルギーより電子間のクーロン相互作用が強いた めに、電子は物質全体に広がることなく、原子付近にとどまっているの で「局在電子モデル」で扱うほうが好都合です。この章の後半では、局 在電子系の強磁性を分子場理論で説明します。

3.2 非磁性金属のバンド構造と磁性金属のバンド構造

金属の電子状態は,付録 3A に示すように、自由電子から出発して、 周期ポテンシャルを取り込み、電子状態を求めると帯状になります。こ れをバンドといいます。

金属においては、一般に伝導帯の電子状態の一部が電子で占有され、 残りが空いているような電子構造をもちます。電子が占有された最も上 のエネルギーはフェルミエネルギー*E*_Fといいます。

図 2.2(a) はアルカリ金属 えば、K, Na)の状態密度 (density of states=DOS)を エネルギーに対してプロット のです。DOS とは、付録 3A.5 ように、単位エネルギー幅の中 の電子状態が入るかを表すも アルカリ金属の s 軌道は結晶 広がり自由電子に近い状態で 場合の DOS はバンドの底 *E*_c った電子エネルギーの平方根 (*E*-*E*_c)^{1/2}で表されます。電子は



*E*_Fまでを占有します。図の陰の付いている部分が電子によって占有されているエネルギー状態です。

これに対し、Fe など遷移金属では s, p 電子の他に部分的に占有され た 3d 電子殻をもちますが、3d 電子は、比較的原子付近に局在化して いるので、図 3.2(b)に示すように幅が狭く DOS が高いバンドとなって、 sp バンドに重なって現れます。図 3.2(b)は、磁性を持たない場合の遷 移金属のバンド状態密度図を模式的に描いた概念図です。

磁性体のバンドには電子のスピンを考慮しなければなりません。上向 きスピンの電子のつくるバンドと下向きスピンの電子が作るバンドに 分けて考えるのです。

図 3.3 にはス 考慮した DOS 示します。 慣習 て、図 3.2 を 90 して、縦軸にエ ーを、横軸に状 をとって表しま 分が上向きスピ



分が下向きスピンを持つ電子の DOS です。

通常の非磁性金属では、図 3.3(a)に示すように上向きスピンと下向 きスピンの DOS は等しく、左右対称となります。一方、強磁性金属の 場合の DOS は図 3.3(b)に示すように上向きスピンバンドと下向きス ピンバンドの DOS 曲線のエネルギー位置がずれています。このずれは、 3d バンドにおいては大きく、sp バンドでは小さいと考えられます。

上向きスピンバンドと下向きスピンバンドのずれは、電子間の交換相 互作用から生じ、交換分裂 (exchange splitting)と呼ばれます。交換相 互作用については付録 B を参照して下さい。3d 電子系の方が sp 電子 系より大きな交換分裂を示すのは、3d 電子系の電子雲の広がりが sp 電子系の広がりに比べて小さいため電子同士の間のクーロン相互作用 が大きいことによります。 Q&A

Q3.1. クーロン相互作用が大きいと交換相互作用も大きいのですか?両者の関係がわかりません。

A3.1:磁性体中の磁気モーメントが互いに向きを揃え合うように 働くのが交換相互作用(exchange interaction)です。なぜ「交換」 というのでしょうか。これはもともと、原子内の多電子系において、 電子と電子の間に働くクーロン相互作用の総和を考えるときに、電 子同士が区別できないことによる「数えすぎ」を補正するために導 入された項に由来します。(詳細は付録 3B.1 を参照して下さい。)従 って、交換相互作用は、クーロン相互作用に比例するのです。

3.3 鉄の磁気モーメントはバンドモデルで説明できる

遍歴電子モデルでは、上向きスピンバンドと下向きバンドの占有され た電子密度の差 $n_{\uparrow}-n_{\downarrow}$ が磁気モーメントの原因になると考えます。すな わち μ=($n_{\uparrow}-n_{\downarrow}$)μ_Bです。ここに、μ_Bはボーア磁子です。

図 3.4は 3d 遷移金属および合金における原子あたりの磁気モーメントの大きさをボーア磁子を単位として、電子数に対してプロットした実測曲線(スレーター・ポーリング曲線¹⁾です。



図 3.4 スレーター・ポーリング曲線

図に示すように、3d 遷移金属の原子あたりの磁気モーメントは整数 ではない値をとります。Fe では 2.219μB、Co では 1.715μB、Ni では 0.604μBです。このような非整数の磁気モーメントは、上向きスピン電 子と下向きスピン電子のバンド占有の差を使って μ=(n_↑-n_↓)μBのように 説明できます。このような考え方を、ストーナーモデル²⁾といいます。 Fe は体心立方構造(bcc)、Co は六方稠密構造(hcp)、Ni は面心立方構 造(fcc)と構造が異なりバンド構造の詳細も異なるので、同じバンド構 造における占有を考えるのは正しくありませんが、現在では、それぞれ のバンド構造を第 1 原理計算から導くことができ、交換分裂の大きさ や、モーメントの大きさが理論的に求められています。

ー例として図 3.5 に小口により FLAPW 法で計算された Feのバンド 分散曲線 (a)と状態密度曲線 (b)を示します。上向きスピンの狭い 3d バ ンドがフェルミエネルギー *E_F*の直下にあり、下向きスピンの狭い 3d バンドが *E_F*の直上にあることがわかります。これらの計算結果は、光 電子分光によって実験的に検証されています。



図 3.5 (a) Fe のスピン偏極バンドの分散曲線。太線:上向きスピン、細線:下向 きスピン。(b) スピン偏極状態密度曲線 (小口多美夫氏のご厚意による)

Q&A

Q2: 図 3.5(a)の横軸に書いてある Γとか Δとか Η とかの記号は何を

表しているのですか。

A2: 付録 A-3に記したようにエ ネルギーバンド分散曲線の横軸は 電子の波の波数 k です。結晶の周 期性のため、付録図 3.A6 のように バンドは逆格子の周期性をもち、 隣接する逆格子点の中間点がブリ ルアンゾーン(BZ)の端になり、バ ンドはここで折り返されます。





図 3.5(c) bcc 構造のブリルアンゾ ーン(BZ)

な形になります。図 3.5(c)は、bcc構造の結晶の BZ です。Γ点は原 点で k=(0,0,0)に対応します。H 点は k=(1,0,0)点に対応します。原点(Γ) から<100>方向にH点にいたる直線にはΔという名前がついています。

図 3.5(a)の E-k 分散曲線は、BZ の原点(Γ)から H点(k=(1,0,0)*a**) に沿ってのダイヤグラム、H点から N点(k=(1,1,0)*a**/2^{1/2})に沿って のダイヤグラム、N点から P点(k=(1,1,1)*a**/3^{1/2})に沿ってのダイヤ グラム、P点から原点に沿ってのダイヤグラムを屏風のようにつなぎ 合わせて示したものです。(*a**は逆格

Q3: バンド分散曲線って何に役立 つのですか

子の格子定数です)

A3: 私の知るところでは、Feの Γ-Δ-Ηに沿っての分散曲線は、(1) Fe/Au 多層膜の磁気光学スペクトル を理解するときおよび、(2) Fe/MgO/Fe TMR 素子を設計すると きにたいそう役立ったということで す。図 3.6は、Fe/Au 接合におい てバンド構造がどのように接続する



図 3.6 Fe/Au 接合におけるバン ド構造の接続

かを表したものです。

(1) Fe のバンドで網をかけた範囲には、Au のバンド分散曲線が ありませんから、この範囲に励起された電子は、Fe の内部に閉じ込 められ、Au に進むことができません。一方、Au のバンド構造で網を かけた範囲には、対応する下向きスピンのバンドの分散がないので、 Au から Fe に上向きスピンの電子は進むことができるけれども、下 向きスピンの電子は Fe に向かって進めず、Au 内に閉じ込められ量 子準位をつくります。これによって、Au/Fe/Au 超薄膜の磁気光学ス ペクトルにおけるピーク構造の層厚依存性が説明されました³⁾。

(2)同様に、Fe/MgO/Fe のトンネル素子においては、Fe の<100> 方向の sp 電子(Δ₁ バンド)がトンネルに寄与するのですが、フェルミ 準位 E_Fにおいては上向きスピンバンドにはこのΔ₁ バンドが存在する のに対し、下向きスピンバンドには存在しません。このため、磁化が 平行のときはトンネルするが、反平行のときには全くトンネルできな い、従って大きな TMR を得るのです⁴⁾。このためには、電子のΔ₁対 象性が保たれていることが必要で、アモルファスの Al₂O₃では散乱に よって対称性が保たれないため、大きな TMR が得られなかったので すが、単結晶 MgO を使うことでこれが可能になったのです。

3.4 自発磁化が生じるメカニズム:局在電子モデル

3.3 では金属の強磁性の発現がスピン偏極したバンドにおける上向 きスピン電子と下向きスピン電子の数の差によって説明されました。

一方、鉄の酸化物など絶縁性の磁性体では、原子磁石(磁気モーメント)が向きをそろえて並ぶならば、自発磁化の大きさが説明できます。 それではなぜそろえあうのでしょうか?これに回答を与えたのはワイスでした。ここでは、ワイス(Weiss)による現象論的な理論である「分子場理論」を紹介します⁵⁾。 ワイスは、図 3.7(a)に示すように、強 磁性体の中から 1 つの磁気モーメント (図では〇で囲んである)を取り出し、 その周りにあるすべての磁気モーメント から生じた有効磁界 *H_{eff}*によって、考え ている磁気モーメントが常磁性的に分極 するならば自己完結的に強磁性が説明で きると考えました。これがワイスの分子 場理論です。このとき磁気モーメントに 加わる有効磁界を分子磁界 (molecular field)と呼びます。

磁化 *M*をもつ磁性体に外部磁界 *H*が加 わったときの有効磁界は *H*_{eff}=*H*+*AM*と表 されます。*A*を分子場係数と呼びます。



図 3.7 ワイスの分子磁界の 考え方

量子力学によれば、*A* は *A*=2*zJ*_{ex}/(*N*(*g*μ_B)²)で与えられます。ここに *J*_{ex} は交換相互作用、z は配位数です。

この磁界によって生じる常磁性磁化 *M* は、すべての磁気モーメント が整列したときに期待される磁化 *M*₀=*Ng*µ_B*J* で規格化して、

 $M / M_0 = B_J(g \mu_B H_{eff} J / kT)$ (3.1)

という式で表されます。ここで、*B*_J(*x*)という関数は、全角運動量量 子数 *J* をパラメータとするブリルアン関数⁶という非線形関数です。

強磁性状態では外部磁界がなくても自発磁化が生じるので、*H*=0のと きの有効磁界 *H*_{eff}=*AM* を(3.1)に代入し

 $M/M_0 = B_J(g\mu_B A M J/kT) = B_J((2zJ_{ex}J^2/kT) M/M_0)$ (3.2) が成立しなければなりません。 ここで左辺を y とおき(y=M/M_0)、 B_J の引数を x と置くと、(3.2)式は

 $y = (kT/2zJ_{ex}J^{2})x$ (3.3) $y = B_{J}(x)$ (3.4)

⁶ ブリルアン関数とは $B_J(x) = \{(2J+1)/2J\} \operatorname{coth}((2J+1)x/2J) - (1/2J)\operatorname{coth}(x/2J)$ で定義される関数である。

の連立方程式となります。

これを図解したのが図 3.8 です。図 3.8 の曲線は 式 (3.4)を J=1/2, 3/2, 5/2 の場合についてプロット したものです。

一方、図 3.8の細い直
線は、式 (3.3)を表します。
その勾配は Tに比例する
ので、温度が高いほど急に
立ち上がります。



図 3.9 は、両者の交点から自発磁化 M の大きさを温度 Tの関数として求めた曲 線です。多くの強磁性体の磁化の温度依 存性の実験値は、Fe や Ni のような金属 であっても分子場理論によってよく説明 できます。

3.5 キュリーワイスの法則 磁気モーメント間に相互作用がな い場合、常磁性体の磁化率 χ=*M*/*H*の 温度変化は、キュリーの法則に従い、

 $\chi = C/T$ (3.5) で与えられます。もし、1/χを T



図 3.8 分子場近似による自発磁化の求め方。横軸は kT で規格化した磁化。曲線はブリルアン関数。



図 3.9 自発磁化の温度変化 ×は鉄、●はニッケル、Oはコ バルトの実測値、実線は J とし てスピン S=1/2,1,∞をとった ときの計算値



に対してプロットして図 3.10の上の直線のように原点を通れば常磁性です。

強磁性体のキュリー温度以上では、磁気モーメントがランダムになり 常磁性になります。このときの磁化率は、キュリーワイスの法則

 $\chi = C / (T - \Theta_{\rm p}) \tag{3.6}$

で与えられます。 *Θ*_pのことを常磁性キュリー温度と呼びます。 1/χ を *T*に対してプロットしたとき図 3.10 の下の直線のように、外挿して 横軸を横切る値が *Θ*_pです。この値が正であれば強磁性、負であれば反 強磁性です。

キュリーワイス則はワイスの分子場理論にもとづいて説明されます。 有効磁界は H_{eff}=H+AM で与えられます。一方、M と H_{eff}の間にはキュ リー則が成立するので、M/H_{eff}=C/T と表せます。これらを連立して解 くと、

M=CH/(T-AC)が得られます。 $\Theta_{p}=AC$ とすれば、

 $\chi = M/H = C/(T - \Theta_p) \tag{3.7}$

となって、キュリーワイス則が導かれました。

Q&A

Q3.4:鉄は遍歴電子で、鉄の酸化物は局在電子で説明できるとありましたが、何が両者を分けているのですか

A3.4: 遍歴電子で考えるか、局在電子で考えるかの分かれ目は、バンドの幅W、すなわち電子の動きやすさと、電子相関U、すなわちクーロン相互作用の強さのどちらが優勢かで決まります。

3d 電子系は不完全内殻をもっているので、単純に考えれば 3d バ ンドは部分的にしか満ちておらず、金属的な電気伝導を示すはずです。 しかし、電子が隣の原子のある軌道に移ろうとするとき、すでにその 軌道に電子が 1 個占有しているなら、同じスピンの電子が移ってきて も同じ軌道に入れないので、別の空いた軌道を占めるのでエネルギー の増加はないのですが、逆向きスピンの電子が移ってくると、同じ軌 道に入ることができるためクーロン相互作用が強くなり、電子相関 U

52

だけ高いエネルギーが必要になります。もしバンド幅 W が U より十 分大きいならば、電子が移動したほうがエネルギーを得するので金属 的になりますが、W が U より小さいと、電子の移動が妨げられ、電 子は原子位置に局在するのです。これをモット局在と言います。ワイ ドギャップの酸化物などでは、金属に比べバンド幅が狭いので、局在 しやすいのです。

Q3.5: どうして、金属である鉄やニッケルの磁化の温度依存性が局 在電子系を出発点としている分子場理論で説明できるのでしょう か?

A3.5: 鉄やニッケルの 3d バンドは、図 3.5(a)に示すように波数 に対してエネルギーが大きく変化する広い 3d バンドと、波数を変え てもエネルギーがほとんど変化しない狭いバンドから成り立ってい ます。幅の狭いバンドは、局在性の強いバンドです。つまり、3d 遷 移金属の電子密度は結晶全体に広がる成分と、原子位置付近に局在す る成分から成り立っています。原子付近に振幅をもつ成分に関しては、 局在電子的に振る舞うと考えることができます。そのことは、実験で 得られた磁化曲線が *S*=1/2 でよくフィットできることにも見られま す。

ちなみに、MB. Stearns は、Fe に不純物を添加したときのメス バウア効果の研究から、不純物の磁気モーメントが、Fe からの距離 に応じて振動的に変化していることを見出しました。これに基づいて、 鉄には局在 3d 電子と遍歴 3d 電子とがあって、遍歴 3d 電子が間接 交換 (RKKY)相互作用 (付録 B-3 参照)を通じて局在 3d 電子のスピン をそろえるために強磁性になるという解釈をしました⁶⁾。遍歴電子磁 性も物理的にはいろいろな解釈ができるようです。

Q3.6: 常磁性相でのキュリーワイス則は金属磁性体では成り立た ないのでしょうか

A3.6: 金属伝導性をもつ物質でも、キュリーワイス則に従う物質が 見られます。原子位置付近に局在する成分があるとすればキュリーワ

53

イス則が成立しても不思議ではありません。また、金属伝導性をもつ 強磁性体 CoS2において磁化率は T*と呼ばれる温度以上でキュリー ワイス的振る舞いをします。これは守谷理論によって、縦モードのス ピンの揺らぎが飽和することによって説明されています⁷⁾。

Q3.7: 遍歴電子磁性体の常磁性相では交換分裂はなくなるのですか?

A3.7:「スピン偏極光電子分光によって上向きスピンバンドと下向 きスピンバンドの温度変化を見ると、Niでは、分裂幅は磁化率と対応 して小さくなるのに対し、Feでは分裂幅は変化せずに強度比が変化 して磁化率に対応する。」とされています。単純ではないようです。

第3章のまとめ

第3章は鉄がなぜ強磁性になるかを出発点にして、磁気秩序と自発 磁化の起源について探索しました。遍歴磁性を出発点としたのは、実用 的な磁性体の大部分は金属または合金であること、および、スピンエレ クトロニクスにおいては、バンドモデルが出発点になっていることなど を考慮したからです。バンドモデルの基本については付録 3A で手ほど きをしましたが、詳しくは固体物理学の教科書をお読み下さい。

局在電子系における磁気秩序を考えるには、交換相互作用について論 じる必要があるのですが、紙数の制限もあるので本文では扱わず、付録 3Bで簡単に解説しました。

付録 A:バンドモデルのてほどき

3A.1 金属の電子と金属結合

原子の中の電子は図 3A1(a) に示すように、クーロンカによって原 子核 (プラスの電荷) に引きつけられてそのまわりを回っているイメー ジですが、量子力学によると、電子は(a) のようなシンプルな形ではな く、(b) に示すように、雲のように広がって原子核のまわりを取り囲ん でいるというのです。原子が 2 個寄り集まって、(c) から(d) のように



図 3A.1 金属の中の電子の描像。金属原子が接近すると、電子が原子核からの 束縛を離れて、隣接原子、さらには結晶全体に広がる。

接近すると、電子は隣の原子の位置にまで広がります。金属では、(e)の ように原子が接近して並んでいますから、電子が隣の原子、さらにその 隣の原子へと広がっていきます。このため、よそからきたマイナスの電 荷をもつ電子が原子の位置にいて、原子核からのクーロン力が弱まって、 もともといた電子に対する束縛力が弱くなります。すると電子は、もっ と広がって、ついには結晶全体に広がります。

原子核は電子の海に浮かんでいて、規則的に並びます。これが「金属結合」です。ナトリウム Na は、外殻電子を 1 個もつ単純な金属ですが、 1cm³あたり 2.5×10²² 個もの電子がうようよしているのです。これが金属の自由電子です。

3A.2 自由電子の波数

自由電子は、図 3A.2のよ うな平面波として扱うこと ができます。電子の運動量 *p* と電子の波の波長 λ の関係 は、*p=h/λ* で与えられます。 金属のバンド理論では、波長 を使う代わりに、波長の逆数 に 2πをかけた *k*=2π/λを使い ます。この *k* は波数と呼ばれ、



図 3A.2 電子の波数 k は、空間における周 波数のようなものです。

単位長さにいくつ波が存在するかを表します。いわば空間周波数です。

図 3A.2 において、1nm の長さの中の波の数を考えます。 (a)では $\lambda = (1/16)$ nm で $k = 2\pi \times 16 \times 10^9 \text{m}^{-1} \approx 10^{11} \text{m}^{-1}$ 、(b) では $\lambda = (1/8)$ nm なので、 $k \approx 5 \times 10^{10} \text{m}^{-1}$ 、(c) では $\lambda = (1/2)$ nm なので、 $k = 1.25 \times 10^{10} \text{m}^{-1}$ と、波長が短 いときは単位長さの中に波がたくさん入るので波数 k は大きくなり、波 長が長くなると波数 k は小さくなります。このように、波数 k は空間に おける周波数と考えられます。

3A.3 自由電子の運動エネルギーは?

速度 v をもって運動 している質量 m の粒子 の運動エネルギーE は、 E=(1/2)mv²で表されます が、運動量 p=mv を使っ て書き直すと、E=p²/2m で表されます。



波の運動量は *p=h/*λ で表されますが、*p*=

図 3A.3 自由電子の運動エネルギーは波数kの 2次関数で表されます。

(*h*/2π)(2π/λ) =*hk* と書き直せます。ここで *h* はプランク定数 *h* を 2π で割った物理定数です。したがって、自由電子のエネルギーは波数の関 数として、

 $E = \hbar^2 k^2 / 2m$

(3A.1)

と書き表せます。エネルギーは波数 k の 2 次関数で表されます。この式を図示したのが図 3A.3 です。このように横軸を波数で表す方法を、k 空間での表示といいます。

3A.4 周期ポテンシャ ルのもとでバンドが生じ る

結晶には、図 3A.4 の (a) のように空間的に周期的 に並んだ正電荷をもつ原



図 3A.4 周期的原子配列と電子の感じるポテンシャルエネルギー:原子核の位置には正電荷があるので、電子に対するポテンシャルエネルギーは低くなっています。

х

子核が存在するので、(b)のような周期的なポテンシャルエネルギー *V*(*x*)が生じます。

シュレーディンガー方程式は、

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2}\varphi + V\varphi = E\varphi \tag{3A.2}$$

となります。周期ポテンシャル中の電子の波動関数は、原子配列の周期(格子定数)をもつ周期関数 u(x)で振幅変調された平面波で表すことができます。式で書くと

 $\varphi = u_k(x)e^{iikx} \tag{3A.3}$

です。このように書き表されることをブロッホの定理、関数をブロッ ホ関数と呼びます。

関数 $U_k(x)$ は周期aをもつ周期関数ですから、

 $u_k(x+a) = u_k(x) \tag{3A.4}$

の関係が成り立ちます。

図 3A.5 は、ブロッホ関数の 空間的な変動を表す模式図です。

いま,式(A2)においてポテ ンシャル *V(x*)をOとおいた極限 を考えます。これを空格子近似



図 3A.5 ブロッホ関数の模式図 平面波の波動関数が、格子の周期で 振幅変調された波になっている。

と呼びます。ブロッホ関数の固有エネルギーは式(3A.1)ではなく,

 $E(k) = \hbar^2 (k + na^*)^2 / 2m$ (nは任意の整数) (3A.5)

で与えられます。ここに *a**は逆格子(k 空間の格子)の単位格子の 大きさで

 $a^* = 2\pi/a \tag{3A.6}$

で表されます。結晶中の電子のエネルギーは、図 3A.6(a)のように k に任意の逆格子 na*を付け加えた量に対して2次関数になっています。 ここで,周期ポテンシャルを導入すると,n=0のエネルギー曲線に対応 する波動関数と,n=1のエネルギー曲線に対応する波動関数との間に相 互作用による混ざりが起き,図 3A.6(b)のように、エネルギー分散曲線 の交点付近で反発するような形となり、 バンド構造が生じます。 (a) *E*

周期ポテンシャルのもとでの電子のエ ネルギー分散曲線は、図 3A.6(b)に示し たように、逆格子の周期で繰り返されて いますから、1 周期分(これを第 1 ブリ ルアン域といいます) [-π/a, π/a]の範 囲を切り出した図 3A.7 のエネルギー分 散図を使うことができます。電子のエネ ルギーが取り得る値は、右図の網をかけ たところに示すように幅を持っているの でエネルギー帯(バンド)と呼び、バン ドとバンドの間の電子がとることのでき ないエネルギー範囲をバンドギャップと 呼びます。



ンド分散曲線 (a)空格子近似 (b)周期ポテンシャルのある場合

各バンドにはスピンも入れて 2 個の状態があるので、Na の場合、外 殻電子は 3s 電子 1 個がバンド 1 の半分 だけを占有し、バンド 1 が伝導帯となり ます。因みに、半導体のシリコンでは 4 個の外殻電子がバンド 1 とバンド 2 を占 有し価電子帯となる一方、バンド 3 は電

子のない伝導帯となります。

3A.5 状態密度(DOS)曲線とは?

バンド構造において, E と E+dE のあ いだのエネルギーに電子のとり得る状態 がどれくらいあるかを表すのが状態密度





(DOS:density of states)N(E)です。状態密度はそこを実際に電子が占めているかどうかにかかわりなく,バンド構造が決まれば決まるもので,

いわば座席のようなものです。

長さ *a* の立方体に閉じ込 められた自由電子においては, 図 3A.8(a)のように, 波数 *k* が *x*,*y*,*z* のどの成分についても 2π/a を単位として等間隔にと びとびの値をとるので, k 空間 においてー辺が 2π/a の立方体



図 3A.8 (a)k 空間における単位格子 (b)半径 k の球と半径 k+dk の球との間にある 球殻を考える

にスピンを含めて2つの状態が含まれると考えられます。

ー方、エネルギーEと波数 kの間には近似的に $E=\hbar^2k^2/2m$ の関係が成 り立ちます。 $k^2 = k_x^2 + k_y^2 + k_z^2$ なので、Eが与えられると波数ベクトル k は半径 k の球面上にあります。従って, E と E+dE の間のエネルギー幅 に電子のとり得る状態の数を計算するには、波数ベクトルの長さが k と k+dkの間にある状態の数を計算すればよいことになります。図 3A.8(b)の半径 kの球と半径 k+dkの球との間にある球殻の体積($4\pi k^2 dk$) の中に含まれる単位体積($2\pi/a$)³の立方体の数は $4\pi k^2 dk/(2\pi/a)^3$ ですが、 スピンも含めるとこの 2 倍の状態の数があります。これは E と E+dE の間のエネルギー領域に含まれる状態数 N(E)dE に等しいはずなので、

 $N(E) dE = \{8\pi k^2/(2\pi/a)^3\}dk$

ここで、 $E=\hbar^2k^2/2m$ より $dE=(\hbar^2k/m) dk$ となり、上の式に代入することにより、

 $N(E) = (8 \cdot 2^{1/2} \pi m^{3/2} / a^3 h^3) E^{1/2}$ (3A.7)

となり、放物線型のバンドにおいて状態密度曲線はエネルギーの平方 根に比例することが導かれました。

3A.6. フェルミエネルギー

3A.5 で導いた状態密度(電子の席)に電子を置いていくと、どの席 まで満たされるかを考えてみましょう。金属の電子系において結合に使 われる電子の密度を n とすると、価電子はエネルギーOからこの状態 密度曲線に従って占有していき、満たされた席の数が全部で N=na³ 個 になるまで占めていきます.このときの一番上のエネルギーをフェルミ エネルギー(Fermi energy) E_{F} と呼びます。フェルミエネルギーは、

$$N = \int_0^{E_F} N(E) dE \tag{3A.8}$$

によって決定されます。この式に式(3A.7)の N(E)を代入して積分 を実行すると、フェルミエネルギーとして

$$E_F = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{3\pi N}{a^3}\right)^{\frac{2}{3}} = \frac{\hbar^2}{2m} (3\pi n)^{\frac{2}{3}}$$
(3A.9)

が得られます。

付録 3B

3B.1. 原子内交換相互作用

2つの電子(波動関数を φ_1 , φ_2 とする)の間に働くクーロン相互作用 のハミルトニアン H の固有値を計算しよう。まず、空間的な位置 r_1 に ある電子 1 の波動関数を $\varphi_1(r_1)$ 、位置 r_2 にある電子 2 の波動関数を $\varphi_2(r_2)$ とすると、これらの 2 つの電子の間に働くクーロン相互作用のエネルギ - K_{12} は

$$K_{12} = \int dr_1 dr_2 \varphi_1^*(r_1) \varphi_2^*(r_2) \left(-\frac{e^2}{r_{12}}\right) \varphi_1(r_1) \varphi_2(r_2)$$
(3B.1)

で与えられます。しかし、電子に印を付けることが出来ませんから、 もし電子 1 と電子 2 とが同じスピンを持っていたとしたら、空間的な 位置 r_2 に電子 1 の波動関数 $\varphi_1(r_2)$ があり、位置 r_1 に電子 2 の波動関数 $\varphi_2(r_1)$ がある場合とを区別することができません。すなわち、数えすぎ になっているのです。この数えすぎのエネルギー J_{12} を見積もると、

$$J_{12} = \int dr_1 dr_2 \varphi_1^*(r_1) \varphi_2^*(r_2) \left(-\frac{e^2}{r_{12}}\right) \varphi_1(r_2) \varphi_2(r_1)$$
(3B.2)

となります。この補正が必要になるのは、スピンが同じときのみです。 なぜなら両電子のスピンが逆向きであれば必ず区別が付くからです。以 上のことから、2つの電子の間に働くクーロン相互作用のハミルトニア ン H は、 $H = K_{12} - J_{12}(1 + 4s_1s_2)/2$

(3B.3)

と表されます。

式 (3B.3)のハミルトニアンの固有値 Eは $s_1 と s_2 が同符号(従って、 s_1 s_2=+1/4)ならば、<math>E=K_{12}-J_{12}$ となりますが、異符号(従って、 $s_1 s_2=-1/4$)

ならば $E=K_{12}$ となります。Eと平均 のエネルギー $H_0=K_{12}-J_{12}/2$ との差、 すなわち $-2J_{12}s_1s_2$ のことを原子 内交換エネルギーといいます。 2 つの電子のスピンが同じであれば、 エネルギーは交換相互作用の半分 $J_{12}/2$ だけ低くなり、スピンが逆向 きであれば、 $J_{12}/2$ だけ高くなりま す。



図 3B.1 交換相互作用によるエネルギ 一の低下

3B.2 原子間交換相互作用

この原子内交換相互作用の概念を、原子間に拡張したのが、ハイゼン ベルグのモデルです。物質の磁気秩序を考えるには物質系全体のスピ ンを考えねばならないのですが、電子の軌道が原子に局在しているとみ なして、電子のスピンを各原子 *i* の位置に局在した全スピン *S*_i で代表さ せて,原子 1 の全スピン *S*₁ と原子 2 の全スピン *S*₂ との間に原子間交換 相互作用が働くと考えるのです。

このとき交換エネルギーのハミルトニアン H_{ex} は,原子内交換相互 作用を一般化した「見かけの交換積分」J₁₂を用いて

 $H_{\rm ex} = -2J_{12}S_1S_2 \tag{3B.4}$

で表されます。

J₁₂が正であれば、H_{ex}の固有値は2つの原子のスピン S₁と S₂が平行 のときに負となり、エネルギーが低くなるので、2つの原子スピン間に は強磁性相互作用が働きます。一方、J₁₂が負であれば反平行のときエ ネルギーが下がり、2つのスピン間には反強磁性相互作用が働きます。

3B.3 さまざまな交換相互作用

(1) 直接交換相互作用

原子間の交換積分の起源として最も単純なのが、隣接原子のスピン間の直接交換(direct exchange)です。隣接原子間の電子雲のかさなり

が十分に大きければ、直接交換が 起きてもよいのですが、電子雲の かさなりが大きい場合、本文の 3.3 節に紹介したストーナーモデルの ようにバンドの描像の方がよい近 似となり、電子のスピンを各原子 の位置に局在した全スピンで代表 させるわけにいかないのです。こ のため直接交換の例はあまりみあ たりません。



(2) 超交換相互作用

固体中でよく起きるのが、遷移 元素の 3d 電子が酸素などのアニ

オン(負イオン)のp電子軌道との混成を通して働く超交換相互作用 (superexchange)、および、伝導電子との相互作用を通じてそろえあ う間接交換相互作用(indirect exchange)、電子の移動と磁性とが強 く結びついている二重交換相互作用(double exchange)です。

イットリウム鉄ガーネット YIG (Y₃Fe₅O₁₂)など多くの遷移元素酸化 物は絶縁性のフェリ磁性体となります。遷移元素イオンの磁気モーメン トはボーア磁子の整数倍の大きさを持ち、イオンの位置に束縛された局 在電子系モデルを使ってよく説明できます。酸化物磁性体において原子 スピン間に働くのは、配位子の p 電子が遷移金属イオンの 3d 軌道に仮 想的に遷移した中間状態を介しての交換相互作用です。これを、超交換 相互作用^{®)}と呼びます。電子の移動を通じて相互作用しているという意 味で Anderson⁹⁾は運動交換(kinetic exchange)と名付けました。

金森、Goodenough によれば、アニオンを介して 180 度の位置に

ある 2 つの遷移元素の間 に働く超交換相互作用は 反強磁性的であり、 90 度 の位置にある場合は強磁 性的であるとしました。 (図 3B.2)



図 3B.3 間接交換相互作用

(3)間接交換相互作用

伝導電子を介した間接交換相互作用を RKKY (Rudermann, Kittel, Kasuya, Yoshida)相互作用といいます。Rudermann-Kittel相互作用 は、異なる原子の核スピン間に働く交換相互作用です。ルーダーマンと キッテルは核スピンの間に伝導電子を介した相互作用が働くと考えま した¹⁰⁾。糟谷は、この考え方を希土類金属の 4f 電子系に適用しその磁 気秩序を説明しました¹¹⁾。4f 電子は原子に強く束縛されているので、 直接交換も超交換も起きないはずです。図 3..B3 に示すように、伝導 電子である 5d 電子が 4f 電子と原子内交換相互作用することによって スピン偏極を受け、これが隣接の希土類原子の f 電子と相互作用すると いう形で、伝導電子を介する間接的な交換相互作用を行っていると考え るのです。 芳田はこの概念を拡張して、3d 遷移金属を含む合金の磁性 を説明しました¹²⁾。

伝導電子を介した局在スピン間の間 接交換相互作用は図 3B.4 のように距 離に対して余弦関数的に振動し、その 周期は伝導電子のフェルミ波数 *k*_Fで 決まると考えられます。この振動をフ リーデル振動または RKKY振動といい ます。隣接スピンがこの振動の正とな る位置に来ると強磁性、負となる位置 に来ると反強磁性です。

$$H_{\rm RKKY} = -9\pi \frac{J^2}{\varepsilon_{\rm F}} \left(\frac{N_e}{N}\right)^2 f\left(2k_{\rm F}R\right) S_1 \cdot S_2$$



(3B.5)

$$f(x) = \frac{-x\cos x + \sin x}{x^4}$$

(3B.6)

最 近 、 磁 性 超 薄 膜 と 非 磁 性 の 超 薄 膜 か ら な る 多 層 構 造 膜 や サ ン ド イ ッ チ膜において、層間の相互作用が距離とともに振動する現象が RKKY 相互作用または量子閉じこめ効果によって解釈されています。

(4) 2 重交換相互作用

ペロブスカイト型酸化物 LaMnO₃は絶縁性の反強磁性体ですが、La の一部を Ca で置換した La_{1-x}Ca_xMnO₃ (0.2<x<0.4)を作ると、強磁性 となるとともに金属的な高い伝導性が生じます。この機構を説明するた めに導入されたのが、2重交換相互作用の考えです ¹³⁾。

3d 電子軌道のうち、酸化物イオンの 2pσ軌道と混成してできた t_{2g} 軌道は局在性が強いのに対し、2s. 2pπ軌道と混成してできた eg軌道 はバンドを作って隣接 Mn 原子に まで広がっています。

フントの規則により、原子内で は t_{2g}軌道と eg軌道のスピンは平 行になっています。すべての Mn 原子は3価(3d⁴)なので e_gバンド



図 3B.5 二重交換相互作用

には1個の電子が存在しますが、この電子が隣接 Mn 原子の e。軌道(反 強磁性構造であるからスピンが逆向き)に移動しようとすると電子相関 エネルギーUだけのエネルギーが必要なため電子移動は起きずモット 絶縁体となっています。

3 価の La を 2 価の Ca で置換すると、電荷補償のため図 3B.5 の右 のように、4 価の Mn が生じます。 Mn⁴⁺(3d³)においては t_{2g} 軌道が満 ち、eg軌道は空なので、他の Mn³⁺から電子が移ることができ、金属的 な導電性を生じます。このとき隣接する Mn 原子の磁気モーメントのな す角をθとすると、e_g電子の飛び移りの確率は cos(θ/2)に比例します。 θ=0(スピンが平行)のとき飛び移りが最も起きやすく、運動エネルギ ーの分だけエネルギーが下がるので強磁性となります。これを2重交換

第2章の参考文献

1 J.C. Slater: Phys. Rev. 49, 537 (1936)および L. Pauling: Phys. Rev. 54, 899 (1938)

2 E.C. Stoner: Proc. Royal Soc. 165A, 372 (1938), 339 (1939)

3 鈴木義茂、片山利一:応用物理学会誌 63, 1261 (1994)

4 W.H. Butler, X.G. Zhang, T.C. Schulthess, J.M. MacLaren: Phys. Rev. B63, 054416 (2001); J. Mathon, A. Umersky: Phys. Rev. B63, 220403R (2001)

5 P.R. Weiss: Phys. Rev. 74, 1493 (1948)

6 M.B. Stearns: Physics Today: Physics Today 31, 34 (1978)

7 守谷亨:日本物理学会誌 34,473 (1979)

8 H.A. Kramers: Physica 1, 182 (1934)

9 P.W. Anderson: Phys. Rev. 79, 350 (1950)

10 M.A. Ruderman and C. Kittel: Phys. Rev. 96, 99 (1954)

11 T. Kasuya: Prog. Theor. Phys. 16, 45 (1956)

12 K. Yoshida: Phys. Rev. 106, 893 (1957)

13 C. Zener: Phys. Rev. 81, 446; 82, 403; 83, 299; 85, 324 (1951)

第4章

磁気ヒステリシスのなぞ

まぐねの国の探索。この回は、磁気記録を入口として、磁性体を特徴 づけている磁気ヒステリシス曲線について学びます。

4.1 磁性体を特徴づける磁気ヒステリシス

磁性体を特徴づけるのが、磁気ヒステリシス曲線です。磁気記録はヒ ステリシスを利用しています。半導体の分野から磁性の分野に入った方 が最初に戸惑うのが磁気ヒステリシスです。半導体デバイスでも電荷の 蓄積によって起きるヒステリシス現象も見られるのですが、半導体その ものの物性にはヒステリシスは見られません。

第2章で、磁性体の磁気ヒステリシスは磁区を考えると説明できる と書きました。バルクの磁性体の磁化曲線は磁区を考えて初めて説明で きます。しかし、磁性薄膜の場合、単磁区磁性体のナノ粒子から構成さ れると、磁区に分かれていなくてもヒステリシスが見られるのです。実 際、ハードディスクには、単磁区ナノ粒子からなる記録媒体が使われて います。

実は、ヒステリシスのもとになっているのは磁気異方性なのです。特 に最近のハードディスクは垂直磁気記録方式なので、垂直磁気異方性を もつ媒体材料が求められます。

第1章で、磁性体の「かたさ(磁化反転のしにくさ)」を表すのが保 磁力で、保磁力が大きいとハード磁性体、小さいとソフト磁性体になる と述べました。保磁力には磁気異方性が関わっているのですが、それだ けでは説明できません。磁壁の核発生や、磁壁移動のピン止め(ピニン グ)などが関わっているのです。磁気記録媒体や永久磁石の開発では、 磁気異方性の高い材料を探索するとともに核発生や磁壁移動を抑える ための技術的な工夫が行われています。

この章では磁気異方性や保磁力の起源を解き明かす作業を通じて磁 気ヒステリシスのナゾに迫ります。

66

4.2 磁気記録とヒステリシス

コンピュータのストレージやテレビの 録画に用いられているハードディスクで は、磁気ディスクという円盤状の記録メデ ィア上の磁性薄膜に情報が記録されます。

図 4.1 は磁気ディスクの円周に沿ってど のように記録されているかを磁気力顕微 鏡 (magnetic force microscope)によっ て画像化した映像です。図を見ると、白黒 の縞模様が見られますが、これは記録メディ アの表面に N、S の磁極が配列している様子 を表しています。模式的に描くと図 4.2 のよ うに、NS の向きの異なるたくさんの永久磁 石が円周に沿ってならんで磁気のパターン を作っています。

ハードディスクではどうやって、このよう な磁気のパターンを記録できるのでしょう か。それを説明するキーワードが磁気ヒス テリシスです。

図 4.3 は、磁性体の磁化 M を磁界 H に 対して描いた磁化曲線です。消磁状態(H=O, M=O)に磁界 H を加え増加したときの磁化 M の変化を初磁化曲線と呼びます。4.4 に くわしく述べるように、磁化はこの曲線に 沿って増加し、ついには飽和します。いっ たん飽和したあと、磁界を減じるともとに は戻らず、図の矢印で示すようなループを



図 4.1 垂直磁気記録された 記録磁区の MFM 像(中央 大学ニ本正昭先生のご厚 意による)



図 4.2 垂直磁気記録の 模式図



図 4.3 強磁性体の典型的な 磁化曲線

描きます。このように、外場をプラスからマイナスに変化させたときと マイナスからプラスに変化させたときで径路が異なりループが生じる 現象をヒステリシスといいます。ヒステリシスループがあると、磁界が Oの時に正負2つの磁化状態をもちますから、この2つの値を1とO に対応させれば不揮発性の磁気記録ができるのです。

4.3 磁性以外にもあるヒステリシス

ヒステリシスは強誘電体の電界 E と 分極 P の間にも見られます。図 4.4 は 硫酸グリシン (TGS)という強誘電体の 誘電ヒステリシスループです。ここで は電束密度 D=ε₀E+P を縦軸に、E を横 軸にとってあります。強誘電メモリ (FeRAM)は強誘電体の残留分極 Pr を 用いて情報を記録しています。

このように、安定な2つの状態があ って、両者の間にはポテンシャルの障



の D-E ヒステリシス曲線 (佐藤勝昭編著:応用物性(オーム社 1991)p.134 による)

壁があり、閾(しきい)値を超えないと応答しない系を双安定系といい ます。このような系ではヒステリシスを示します。

ヒステリシス現象は、機械系にも見られます。図 4.5 のように2つ の歯車がかみ合っているとき、歯車1を左方向に回すときには歯車2は ついてきますが、逆に右方向に回そうとすると、バックラッシュの角度 だけ回転しないと、歯車2に回転が伝わりません。この場合も、歯車1 が歯車2の右の壁にくっついた状態と、左の壁にくっついた状態とい う2つの安定状態があって、応答にバックラッシュという閾値動作があ るためにヒステリシスが生じます。

"hysteresis"の語源は、ギリシャ 語で「遅れ」を表すことばで、外界の 変化に対して応答が遅れることを意味 しています。磁気ヒステリシスを磁気 履歴ということがありますが、これは、 hysteresis と history を混同した誤訳 に基づくものだといわれています。



4.4 初磁化曲線と磁区 4)

図 4.6 は、初磁化曲線を示したものです。 図の A においては、第 2 章に紹介したよ うに反磁界による静磁エネルギーを小さく しようとして磁区に分かれ全体の磁化がゼ ロになっています。これを磁気光学効果によ る磁区イメージで表したのが図 4.7(a)です。

いま、磁化容易方向に磁界を加える場合を 考えます。図 4.6 の初磁化曲線の B 点に相 当する磁界 HB より弱い磁界を加えた場合、 磁化は磁界とともに緩やかに増加していき ます。磁化曲線 A→B の変化(初磁化範囲) は可逆的で、磁界をゼロにすると磁化はゼロ に戻ります。この振る舞いは、図 4.7(b)に示 すように磁壁(domain wall: 磁区と磁区の 境界)が動いて、磁界の方向の磁化をもつ磁 区が広がるとして説明できます。

HBより大きな磁界を加えると、磁化曲線 は急に立ち上がります。この領域では、磁化 は非可逆的に変化します。磁壁がポテンシャ ル障壁を越えて移動すると磁界を減じても 元に戻れないのです。この領域(図 4.6 の B →C、図 4.7(c))を不連続磁化範囲といいま す。磁化曲線 B→Cを拡大すると多数の小さ い段差(バルクハウゼンジャンプ)が見られま す。

磁界が H_cを超えると、磁化の増加が緩や かになります。この領域では図 4.7(d)に示す ように磁区内の磁化が回転しているので、回 転磁化範囲といいます。そして、ついには図





図 4.7 初磁化曲線の磁壁移動・磁化回転による説明

4.6 の D のように磁化は飽和します。これは、図 4.7(e)に示す単一磁 区になったことに対応します。このときの磁化を飽和磁化と呼び、Ms と書きます。添字 s は飽和を意味する英語 (saturation)の頭文字です。 初磁化曲線をたどっていったん飽和したあと、磁界を取り去っても、 図 4.3 に示すように磁化は O に戻りません。磁化は有限の値をもちま す。このときの磁化を残留磁化といい、Mr と書きます。添字 r は残留 磁化を表す英語 (remanence)の頭文字です。

Q&A

- Q4.1:初磁化状態にあった磁性体をいったん飽和させると、磁界をゼロにしても元の状態に戻らないとありましたが、どうすれば元の状態に戻せるのですか。
- A4.1: 交流消磁法によって戻すことができ ます。交流磁界を加え、その振幅を徐々に 小さくしていくと図 4.8 のように、ヒステ リシスループがスパイラル状に小さくな り、ついには初磁化状態に戻るのです。

ブラウン管式のカラーモニターでは、電 子ビームのガイドであるシャドウマスク が地磁気の影響を受けて磁化し色むらが 生じるので、これを防ぐために、スイッチ オンの際に画面の周辺に巻いたコイルに 数 ms で漸減する交流電流を流し消磁して いました。



図 4.8 交流消磁の消磁 過程

4.5 磁気異方性^{1,2,3)}

磁性体が初磁化曲線や磁気ヒステリシス曲線のような不可逆な磁化 過程を示す原因のうち最も重要な原因は磁気異方性(magnetic anisotropy)です。強磁性体は、その形状や結晶構造・原子配列に起因 して、磁化されやすい方向(磁化容易方向)を持ちます。これを磁気異 方性と呼びます。

4.5.1 形状磁気異方性

第2章で、形状によって反磁界の大きさが変わるということを示し ました。針状結晶は長軸方向と短軸方向で反磁界が異なることによって、 長軸方向が磁化容易方向になります。薄膜では面内方向には反磁界があ りませんが、面直方向には大きな反磁界が働きます。このため、面内が 磁化容易方向になります。

4.5.2 結晶磁気異方性

結晶において、特定結晶軸が 磁化容易方向になる性質を結晶 磁気異方性といいます。Coは六 方晶なので、c軸が容易軸となる ー軸異方性を示します。一方、 Feは立方晶なので、誘電率や導 電率については等方性ですが、 磁化に関しては図 4.9 に示すよ うに異方性をもち、<001>が容 易方向、<111>が困難方向です。



図 4.9 Feの磁化曲線の結晶方位依存 性(Kaya による。佐藤勝昭編 著:応用物性 p.209)

磁化容易方向を向いている磁気モーメントを磁化困難方向に向けるのに必要なエネルギーのことを異方性エネルギーとよびます。

ー軸異方性の磁性体に磁化容易方向から角度・だけ傾けて外部磁界 を加えたときの異方性エネルギーEuは、

 $E_{\rm u} = K_{\rm u} \sin^2 \theta \qquad (4.1)$

で与えられます。Ku は異方性定数で、 単位は [J/m3]です。異方性エネルギー をθの関数として表したのが Fig.10 で す。 *K*u>0 のとき異方性エネルギーは θ=0°, ±180°([100]方向)のとき極小値を 取り、90°, -90°([110]方向)で極大値を とります。

いま、磁化容易軸から磁界を小角度



Δθだけ傾けたときの復元力を求めるとF=∂Eu/∂θ=Kusin2Δθ~2KuΔθ となり ます。磁化 M₀に対して磁化容易軸からΔθだけ傾けた方向に磁界を印加 して異方性と同じ復元力を与えるとき、この磁界 Hĸを異方性磁界とい います。このときの力は

 $F = \partial E / \partial \theta = -\partial M_0 H_K \cos \Delta \theta / \partial \theta = M_0 H_K \sin \Delta \theta \sim M_0 H_K \Delta \theta$ となりますから両者を等しいと置いて、

 $H_{\rm K} = 2K_{\rm u}/M_0$ (4.2)

が得られます。

異方性磁界の実際の値はどれくらいでしょう。六方晶の Co の単磁区 微粒子では、磁化容易方向の磁気異方性エネルギーは *K*u=4.53×10⁵[J/m3]、磁化は *M*₀=1.79[Wb/m²]なので、*H*_K=5.06×10⁵ [A/m] となります。cgs-emu 単位系では 6.36 [kOe]です。

4.5.3 誘導磁気異方性

磁性体の成長時に誘導される磁気異方性です。磁界中で成膜する場合、 基板結晶と格子不整合のある薄膜を成膜する場合、スパッタ成膜の際に 特定の原子対が形成される場合などがあります。

たとえば、光磁気記録に用いるアモルファス希土類遷移金属合金薄膜 (たとえば TbFeCo)は、垂直磁気異方性を示します。アモルファスは本 来等方的なのに異方性が生じるのは、スパッタ時に面直方向に希土類の 原子対が生じることが原因とされます。さらに、希土類を系統的に変え ると軌道角運動量に対応して磁気異方性に変化が見られることから単 一原子の磁気異方性も重要な働きをしていると考えられます。

Q&A

Q4.2:結晶磁気異方性はなぜ起きるのですか

A4.2:スピン軌道相互作用があるためです。結晶磁気異方性があるということは、スピンが結晶の対称性を感じているということを意味します。そのメカニズムには、古典的な磁気双極子間に働く静磁的な相互作用と、スピン角運動量と軌道角運動量の間に働く量子的なスピン軌道相互作用のいずれかが考えられますが、多くの研究の結果、磁気双
極子相互作用は実測値の 1/100 以下の大きさであり、磁気異方性発現の原因にはなり得ないことが明らかになっています²⁾。

遷移金属の軌道磁気モーメントは消失しているとされていますが、 実際にはわずかながら生きています。hcp構造の Co について、 XMCD(X線磁気円二色性)を使って求めた軌道磁気モーメントの実験 値はおよそ 0.15μgです。第1原理(近似や経験的なパラメータ等を 含まない)バンド計算から求めた理論値はおよそ 0.08μgで実験値の 約半分となっていますが、軌道が生き残っていることを示しています。

第1原理計算で磁気異方性を求めることは大変むずかしいとされ ます。Ry(リードベリ=13.6eV)単位のエネルギー固有値の差をとって μeVの異方性を求めなければならないからです。

垂直磁気記録材料として期待がかかる L1_o構造の FePt については、 5 [MJ/m³] → 0.8 [meV/Fe]という大きな磁気異方性が実験から得 られていますが、第 1 原理計算から求めた理論値も 2.75 [meV/Fe] とやや大きい数値ながら傾向を説明できています。なお、hcp-Co の 磁気異方性の値 4.1×105[J/m³] →45 [μ eV/atom]を第 1 原理計 算から説明する試みはうまくいっていないようです ⁵⁾。

Q&A

Q4.3: Fe は立方晶で等方的なのに、図 4.9 の磁化曲線はなぜ結晶方位 によって折れ曲がりかたが違うのですか?

A4.3: 磁壁移動のしかたが方位によって異なるのです¹⁾。[100]方向

に磁界を加えると、図 4.11 に示すように磁界 方向に磁化を向けてい る磁区の体積が増加す るように 180°磁壁や 90°磁壁が移動して、つ いに単磁区になって飽 和磁化状態になります。



図 4.11 Fe[1OO]方向に磁界を印加した時の磁壁移 動と磁気飽和。弱い磁界で飽和磁化に達する

磁壁移動を妨げるエネルギー障壁がなければ、この磁壁移動は極めて 弱い磁界で終了します。これが図 4.9の[100]方向の磁化曲線に対応 します。

一方、磁界を[100]
方位から 45°に傾い
た[110]に加えた場
合、図 4.12のように
[100]およびそれに
垂直な[010]方向の
磁化をもつ磁区は等
価ですから、両磁区の



図 4.12 Fe[110]方向に磁界を印加した時は、磁壁移動によって[100]磁区と[010]磁区が埋め尽くし磁化が Ms/√2をとった後、磁化回転が起きて飽和磁化状態に達する。

体積を増加するよう磁壁が移動し、極めて弱い磁界によってこの2 種類の磁区のみで埋められます。このときの H 方向の磁化成分は飽 和磁化 Ms の 1/√2=0.71 です。磁界を増加すると磁化は縦軸から 離れ磁化回転しながら飽和に向かいます。これが、図 4.9 の[110] 方向の磁化曲線です。

磁界を[111]方向に加えた場合、[100]、[010]、[001]の3方向 の磁化をもつ磁区で埋められます。この場合の図は省略しますが、磁 化が縦軸から離れ、磁化回転に移るのは磁化が Ms/√3 のところで す。

4.6 保磁力のなぞ ⁶⁾

残留磁化状態から逆方向に磁界を加えると、図 4.3 の第 2 象限のように、磁化は急激に減少します。これを減磁曲線といいます。減磁曲線が横軸と交わる(磁化がOになる)ときの磁界を保磁力といい、Hcと書きます。添字 c は保磁力を表す英語 (coercivity)の頭文字です。 Coercive とは強制的なという意味で、磁化をゼロにするために無理矢理加えなければならない磁界という意味です。

単純に考えると、大きな磁気異方性をもつ磁性体では異方性磁界 H_Kが大きいので、保磁力 H_cも大きいと考えられるのですが、実際に観測 される保磁力は磁気異方性から期待されるものよりかなり小さいので

74

す。保磁力は作製法に依存する構造敏感な量で、その機構は現在に至る まで完全には解明されていないのです。ここでは保磁力についての考え 方を紹介するにとどめます。

4.6.1 単磁区ナノ粒子集合体の保磁力

第2章で、ナノサイズの 磁性微粒子では単磁区に なっていると述べました。 このような単磁区微粒子 の集合体の系を考えます。 単磁区粒子では、磁壁移動 がないので磁化過程は磁 化回転のみによります。図



図 4.13 単磁区粒子照合体における反転機構の模式 図

4.13 に示すように、材料内のすべての磁気モーメントが一斉に回転する場合の磁化過程を記述するのがストーナー・ウォルファースのモデルです。

この場合、磁化容易軸に反転磁界を加えたときの保磁力 Hc は 4.5 節の異方性磁界 HK に等しいと考えられ、

 $H_{\rm c} = \frac{2K_u}{M_0} \tag{4.3}$

で与えられます。

4.6.2 磁壁の核発生がある場合の保磁力

異方性の大きな磁性体 でも、いったん磁壁が導入 されると、外部磁界で容易 に動くことができ、磁化反 転が起きやすくなります。 図 4.14 にこの場合の磁区 の様子を示します。反転核 が発生する外部磁界は、理



図 4.14 核生成型磁性体における反転機構の模式 図

想的には異方性磁界 H_Kに等しいはずですが、粒界の一部で異方性磁界が低下していたり、反磁界が局所的に大きくなっていたりすることで、

Hc は HK よりも小さくなっています。式で書くと、

 $H_{\rm c} = \alpha H_{\rm K} - NM_0 \tag{4.4}$

ここにαは異方性磁界の局所的低下を表す因子(α<1)、Nは第2章で述 べた反磁界係数ですが、隣接する結晶粒からの影響も受けた値になって います。

ハード磁性材料にとっては磁壁の核発生をいかに抑えるかがキーに なります。ネオジム磁石(Nd-Fe-B)では、結晶粒界付近での反転核の発 生を抑えるために結晶粒間に異方性磁界の大きな Dyを拡散させて界面 の異方性を高めて、核発生を抑えています。

4.6.3 磁壁移動を妨げるサイトがある場合の保磁力

ピニングサイトが あると、図 4.15 に示 すように、磁壁はそこ にトラップされてい ますが、いったんその サイトから脱出する

と磁化反転が進行し、

第2のピニングサイ



図 4.15 ピニング型磁性体の反転機構の模式図

トで磁壁がトラップされて止まります。ピニングサイトと周りとで磁壁 のエネルギーに差があることがトラップされる原因です。このエネルギ ーの差は異方性エネルギーの差であると考えられます。SmCo磁石は このタイプであるとされています。ピニングサイトは結晶粒界、格子欠 陥や不純物などによってもたらされるため、材料作製プロセスに依存し ます。

4.7 残留磁化のなぞ

磁気ヒステリシスにおいて飽和に達したのち磁界をゼロにしても残っている磁化を残留磁化ということは 4.4 に述べました。飽和磁化に対する残留磁化の比を角形比と呼び、磁気記録においても永久磁石においてもこれが1 に近いほどよいとされます。残留磁化状態とはどんな状

態なのでしょうか。

磁気的に飽和した単磁区の状態から磁界を減じるときの磁区の様子を模式的に表したのが図 4.16です。

図 4.16(a)の単磁区状態は磁極が生じ反磁界によって静磁エネルギーが高く不安定なのですが、外部磁界によって無理やり単磁区にされているのです。

従って、外 部磁界を減じ ると、反磁界 を減じるさま でのなした の生ま



図 4..16 磁気飽和状態から磁界を減らしていくと、さまざま な磁化方向の磁区が核発生し、成長するが、もとの状態には戻 れない。

しますが、4.6

に述べたように磁気異方性が強いと核発生が抑制されます。

いったん核ができると磁壁移動と磁化回転によって図 4.16(b)のような状態になります。ここで、磁壁のピニングサイトがあると逆方向の 磁区は十分に成長できず、磁界をゼロにしても図 4.16(c)のような磁化 は打ち消されないで残ると考えられます。これが残留磁化です。

4.8 アステロイド曲線ってなに?

図 4.17 に示すのは、単磁区磁性体にお ける磁化反転の臨界磁界曲線(いわゆるア ステロイド曲線)です。

図 4.17の横軸は磁界の磁化容易方向の 成分 *H*_{//}、縦軸は磁化困難方向の成分 *H*_⊥で す。この曲線は、

 $H_{//}^{\frac{2}{3}} + H_{\perp}^{\frac{2}{3}} = H_{K}^{\frac{2}{3}} \qquad (4.5)$ で表され、アステロイド曲線と呼ばれます。



図 4.17 磁化反転の臨界磁 界曲線

単磁区構造の磁性体において 磁化反転が磁化回転によってお きるとして導かれます。印加磁 界 H がこの曲線で囲まれた領域 の内部であれば磁化は安定です が、H と曲線の交点(黒丸)では磁 化が不安定になり、磁化反転が 起きます。



この曲線を最近よく見かける

のは、スピントロニクスの分野で電流磁界型 MRAM における反転磁界 を求めるところに使われているからです。

図 4.18 に示すように MRAM ではビット線、ワード線の 2 つの線に 電流を流して、その電流がつくる磁界を利用してフリー層の磁化を反転 させますが、ワード線に流す電流が作る磁界は TMR(トンネル磁気抵 抗)素子の磁化容易方向、ビット線の磁界は磁化困難方向に印加されま す。合成した磁界が図 4.17 の臨界磁界を超えれば磁化反転が起きるの です。

Q&A

- Q4.4: 磁化反転の臨界磁界はどうやって 導くことができるのですか
- A4.4:磁気異方性エネルギーと磁界中の 磁化のエネルギーの和が不安定になると きの磁界の値を計算します。

図 4.19 に示すように、 × 軸が磁化容 易方向であるような磁性体を考え、磁化 容易軸から・だけ傾いた方向に磁界を印 加します。このとき、磁化 Ms は磁化容



易軸から・だけ傾いているとします。磁性体の持つエネルギーEuは 次式で表されます。

 $Eu = K_{u}\sin^{2}\theta + MsHcos(\alpha - \theta) = K_{u}\sin^{2}\theta + MsH_{||}\cos\theta - MsH_{\perp}\sin\theta \qquad (4.6)$

(4.6)が極小になる条件および不安定になる条件は

$$\frac{\partial Eu}{\partial \theta} = 0, \qquad \frac{\partial^2 Eu}{\partial \theta^2} = 0$$

 $= \ln \mathcal{L} \mathcal{O} (2K_{\rm u}/Ms)\sin\theta\cos\theta - H_{\rm H}\sin\theta - H_{\rm L}\cos\theta = 0$

および $(2K_u/Ms)(-\sin^2\theta + \cos^2\theta) - H_{\parallel}\cos\theta + H_{\perp}\sin\theta = 0$ を得ます。

ここで HK=2Ku/Ms と置き、連立して解くことによって

 $H_{\parallel} = -H_{\rm K} \cos^3\theta, \quad H_{\perp} = H_{\rm K} \sin^3\theta \tag{4.7}$

が得られます。sin²θ + cos²θ = 1 を用いると、式 (4.5)が導かれました。 これをプロットしたのが図 4.17 です。

4.9 磁化の緩和現象:HDDの記録はだいじょうぶ?

磁気記録の高密度化はとどまるところを知りません。現在では、実験 室レベルで 1[Tb/in²]すなわち 1 インチ四方に 10¹² ビットの面内記録密 度が実現しています。この記録密度を 1 ビットあたりのサイズになおす と、なんと、1 辺 25 [nm]の正方形に 1 ビットとなります。

普通の記録媒体に使われる磁性体の薄膜は、図 4.20 に示すような互いに分離された直径数 nm の結晶粒の集合体で、黒と灰色で示すように磁気記録されています。1 つのビットに数個の結晶粒が含まれていることがわかります。結晶粒の 1 つ 1 つは非常に小さい体積しか持ちません。たとえば結晶粒の直径が 2 nm で高さが 5 nm の円柱だとすると、V~63[nm³]=6.3×10-26[m³]の体積しかありません。磁気異方性定数が Co の値 0.41[MJ/m³]としますと、K_uV~2.58×10-20[J]~161[meV]の異方性エネルギーしかありません。

室温の熱擾乱 *kT*~25meV があると、強磁性磁化があたかも常磁性体の磁気モーメントのように揺らいで

減磁します。これが超常磁性状態で す。上の図の黒いモザイクのピース が、歯が抜けるように1つずつ反転 していき記録は保持できないのです。 これを超常磁性限界とび、記録密度 向上に立ちはだかる大きな障壁にな



図 4.20 ハードディスクの媒体は多数の磁性ナノ粒子からできている。

っています。

磁気記録が 10 年間安定であるためには、 *K_uV/kT* が 60 以上ほしいといわれています。 *K_u*の大きな Co でも *K_uV/kT*~6.4 ですから記録の保持には不十分であり、もっと異方性の大きな FePt などの開発が進められているのです。

第4章のまとめ

今回は、磁性体を特徴付けている磁気ヒステリシスのナゾに迫りました。ヒステリシス現象は強誘電体の自発分極にも見られ、双安定な状態間の遷移に障壁があると生じる一般的な現象であることも学びました。

磁化曲線には、初磁化曲線、ヒステリシスループという非線形で非可 逆な現象をともなっており、最も重要な物理量は磁気異方性であるが、 磁壁移動のピニングも重要であるということも学びました。

磁性体を応用するには、磁気ヒステリシスにともなう保磁力、残留磁 化などを制御しなければなりませんが、形状・サイズ・作製法・加工法 などに依存する構造敏感な量であるため、現在に至るまで完全にはナゾ が解けていないことも学びました。

磁区や磁壁の微視的な計測法がすすみ、理論的な解析法が開拓されれ ば、いつかこれらのナゾが完全に解明される日がくると信じています。 この分野に参入された若い研究者たちに期待します。

第4章の参考書

1) 近角 聡 信 著: 強 磁 性 体 の 物 理 (下), 裳 華 房, 1984.

2) 志村史夫監修/小林久理眞著:したしむ磁性,朝倉書店,1999.

- 3) 高梨弘毅著:磁気工学入門一磁気の初歩と単位の理解のために一
 (現代講座・磁気工学),共立出版,2008.
- 4) 佐藤勝昭編著:応用物性,オーム社,1991.第5章(高橋研執筆部分)
- 5) P.M.Oppeneer: Handbook of Magnetic Materials Vol.13 (ed.

K.H.J.Buschow), North-Holland, Chap.3, 2001.

6) 西内武司:ハード磁性材料(永久磁石の基礎と応用),第 31 回 MSJ サマースクール「応用磁気の基礎」テキスト,日本磁気学会,2007.

80

第 5 章 弱い磁性も使いよう

まぐねの国の探索。この章では通常は非磁性体として扱われる弱い磁性し か示さない材料(反強磁性体、常磁性体)について学びます。弱い磁性もそ れ自身、あるいは、強磁性体と組み合わせることによって、大きな働きをし ます。

5.1 ほとんどの物質は弱い磁性しか示さない

これまでは、遷移金属や希土類を含み、室温で自発磁化を持つ強い磁 性体のみを扱ってきました。

| 元素名(記号) | α 鉄 | コバルト | ニッケル(Ni) | ガドリニウ |
|---------|------|------|----------|-------|
| | (Fe) | (Co) | | 厶(Gd) |
| Tc(K) | 1043 | 1388 | 627 | 292 |

表 5.1 室温付近で強磁性を示す元素

表 5.2 室温以下で強磁性を示す元素

| 元 素 名 (記 号) | テルビウ ム (Tb) | ディスプロシ ウム (Dy) | ホロミウム (Ho) | エルビウ ム (Er) | ツリウム (Tm) |
|----------------|-------------------|----------------------|---------------|-------------------|--------------|
| Tc(K) | 224 | 85 | 20 | 19.6 | 25 |

元素のうち、室温付近で強磁性を示すのは、表 5.1 に示すように Fe, Co, Ni と Gd のたった 4 つしかありません。表 5.2 に示す低温で強磁性 になる元素 Tb, Dy, Ho, Er, Tm を含めても強磁性元素は 10 程度です。こ れ以外の元素は、反強磁性のように全体としての磁化が打ち消している とか、常磁性、反磁性など磁気秩序をもたない弱い磁性しか示さないの です。遷移金属や希土類を含む化合物や合金についても、ほとんどの物 質は、室温では弱い磁性しか示さないのです。

しかし、その弱い磁性が役にたつことがあります。とくに、スピント ロニクス・デバイスに反強磁性が重要な位置づけをもつようになり注目 をあつめています。また、常磁性体の磁気モーメントの電磁波応答である磁気共鳴は分析技術や医療診断技術としてなくてはならない存在になっています。今回は、反強磁性・常磁性に焦点を当てて述べます。

5.2 反強磁性

スピントロニクスでにわかに注目を集める反強磁性。この節では反強 磁性の磁気的性質と応用について解説します。

5.2.1 反強磁性体とは

図 5.1 に酸化マンガン MnO のスピン構造(T=80K) 掲げます。 Mn は面心立方格 をつくっており、 Mn の磁気 ーメントは図に示すように ちんと規則的にならんでい すが、[111]面に平行で隣り う面のスピンは逆向きにな んでいます。この結果、自発 化はゼロになります。磁気的 位胞は化学的単位胞の 8 倍 体積があります。



このように、局所的に磁気モーメントが存在するが、全体としては打 ち消していて、自発磁化をもたないような磁性体を反強磁性体 (antiferromagnet)といいます。反強磁性の存在を提唱・定式化したのは ネールで、1936年のことでした¹⁾。ネールに因んで、反強磁性磁気秩 序を失う温度をネール温度とよび *T*_Nと標記します。MnO では、*T*_N=116K です。この温度以下では反強磁性ですが、116K 以上では磁気秩序は消 減して常磁性になります。 Q&A

Q5.1:反強磁性にはどんなものがあるのですか

A5.1:表 5.3 によく知られている反強磁性体の一部を一覧表にして示 します。実は、遷移金属の化合物の大部分は反強磁性であって、自発 磁化を示すものはむしろ少数派なのです。酸化物の反強磁性はよく研 究され確立していますが、金属・合金の反強磁性については、必ずし も十分に解明されているとはいえません。

| | 物質 | 結晶構造 | 転移温度 T _N (K) | ワイス温 度θ(K) | 磁 性 原 子 あ た り µ _B | 導電性 |
|----------|--------------------------------|-------|----------------------------|---------------|---------------------------------|-----|
| 酸 化 物 | Cr ₂ O ₃ | 三方 | 318 | 1070 | 3.0/Cr | 絶縁性 |
| | MnO | 面心立方 | 116 | 610 | 5.0/Mn | 絶縁性 |
| | Fe ₂ O ₃ | 面心立方 | 948 | 2940 | 5.0/Fe | 絶縁性 |
| | CoO | 面心立方 | 291 | 270 | 3.8/Co | 絶縁性 |
| | NiO | 面心立方 | 530 | 2100 | 2.0/Ni | 半導体 |
| 硫化 | αMnS | 面心立方 | 165 | 528 | 5.0/Mn | 半導体 |
| 物 | CuFeS ₂ | 体心正方 | 823 | | 3.85/Fe | 半導体 |
| フッ | MnF_2 | 体心立方 | 67.3 | 115 | 5.0/Mn | 絶縁性 |
| 化物 | FeF ₂ | 体心立方 | 394 | 133 | 4.0/Fe | 絶縁性 |
| 金属 | Cr | 体心立方 | 311 | | SDW0.4/Cr | 金属 |
| | αMn | 体心立方的 | 95 | | 1.96,1.78, 0.60,0.25/Mn | 金属 |
| 合金 | AuMn | 単純立方 | 825 | | 4.2/Mn | 金属 |
| | MnPt | 面心正方 | 975 | | 4.3/Mn | 金属 |
| | MnPd | 面心正方 | 780 | 190 | 4.4/Mn | 金属 |
| | γFeMn | 面心立方 | 550 | | 1.7/average | 金属 |
| | γ I r M n | 面心立方 | 600-700 | | 2.5/Mn | 金属 |

| 表 | 53 | 反強磁性体の | \mathcal{D} — | 睧 |
|----|-----|--------|-----------------|----|
| 23 | 0.0 | | ·) | 52 |

注 1:ワイス温度:局在電子系反強磁性体の ア/T_Nにおける常磁性磁化率はキュリーワイスの式χ=C/(T+θ)で表すことができ、θをワイス温度といいます。 1/χを T に対してプロットしたとき直線になりますが、この直線を T_N以下まで外挿すると、 T=-θで T軸を横切ります。

注 2: 合金の反強磁性体のネール温度、原子あたりボーア磁子の数値は文献値に ばらつきがあり、代表的なものを掲げています。

Q2: 反強磁性はなぜ生じるのですか

A2: 絶縁性の反強磁性体と金属伝導性の反強磁性体とではメカニズム が異なります。表 5.4 の 6 列目に見られるように、絶縁性の磁性体 では、遷移金属 1 原子あたりの磁気モーメントはほぼ価数から決まる 整数値を示すので、局在電子系であると考えられます。一方、金属的 導電性磁性体では、原子あたりの磁気モーメントは非整数値をとり、 遍歴電子磁性体だと考えられます。

局在電子系の反強磁性は、隣接するスピンが逆方向に整列する交換 相互作用Jが負であるとして、第3章に述べたのと同様の分子場理論 で説明することができます。Jが負になる理由は、第3章の付録 3B に紹介した超交換相互作用で説明されます。

遍歴電子反強磁性はちょっと複雑です。特に Cr の磁性はスピン密 度波(SDW)状態といって、図 5.2(a)に示すように電子のスピンの大 きさと向きが波状に空間分布している状態です。このため全体として の磁化は打ち消しており一種の反強磁性となっています。スピン密度 の波の周期は、結晶格子の周期と一致しておりません。これをインコ メンシュレートといいます。なぜこのような磁性が生じるかは、k空 間表示のバンド構造におけるネスティングという現象を考えて初め て説明されます²⁾。 Cr のフェルミ面には、図 5.2(b)に模式的に示す ように、電子フェルミ面とホールフェルミ面が存在しており、両者は 逆格子空間での波数ベクトル *Q*=(π,0,0)/*a* (逆格子の 1/2) だけシフ トすると重なるのです。これによって *Q* で決まる反強磁性が生じま す。つまり電子のスピン密度は *Q* の逆数の周期で変調された波にな

っているのです。これ が SDW 状態です。

Cr では **Q** がわずか に (π,0,0)/*a* からずれて おり、 SDW の周期λは 格子の周期 *a* とずれて いるのです。不純物を 添加すると、反強磁性 状態が安定化します。

反強磁性半導体で ある黄鉄鉱 CuFeS2の



図 5.2 (a) Cr のスピン密度波状態 (b) k 空間でのネスティング

Fe 原子あたりの磁気モーメントは組成式 Cu⁺Fe³⁺S²⁻2から期待される 5μ_Bよりはるかに小さい 3.85μ_Bしかありません³⁾。CuFeS2の Fe の 3d 電子状態は S の 3p 電子と混成して硫化物イオンから Fe に電荷移動し た状態が基底状態になっており、Fe はもはや純粋の 3 価ではなくな っています。バンド計算結果によれば、反強磁性が基底状態となり、 Fe サイトのモーメントは 3.88μ_Bしかないということが導かれました ⁴⁾。CuFeS2の反強磁性は遍歴電子磁性の一種として解釈できるのです。

5.2.3 応用の道はスピンバルブによって拓かれた

反強磁性体は自発磁化をもたないので、反強磁性を積極的に応用する という発想は 20 世紀後半になるまでほとんどなく、化合物、金属、合 金などのさまざまな物質において、その磁気構造や磁気物性が基礎的な 興味から研究されるだけの地味な存在でした。



(a)

図 5.3 (a)スピンバルブ構造と (b)磁化曲線・MR曲線 固定層のヒステリシスの中心が H_{exch}だ けシフトしているので 弱い磁界でフリー層のみ反転しMRの大 きな変化をもたらす。



ところが、IBM が磁気ヘッド用 GMR 素子「スピンバルブ」を開発したことによって、反強磁性体がにわかに応用技術者の注目を集めることとなりました⁵⁾。

スピンバルブでは、図 5.3(a) に示すように非磁性体を2つのソフト 磁性体電極ではさんだ構造をとります。電極の一方は、外部磁界で容易 に磁化方向を変えることができるフリー層、もう一方は、外部磁界を加 えても弱い磁界では反転しない固定層(ピン止め層)とします。

ソフト磁性体を固定層にするために反強磁性体と接合して交換結合 によってヒステリシスの横軸をシフトし、弱磁界で急峻な磁気抵抗特性 を得ているのです。

スピンバルブになじみのない方のために、その動作を図 5.3(b)を使って説明しましょう。図の右下にフリー層の磁化曲線と固定層の磁化曲線が描かれています。フリー層の磁化曲線の中心は磁界ゼロにありますが、固定層の磁化曲線は H_{exch}(交換バイアス)だけゼロからずれたところに磁化曲線の中心があります。この交換バイアスを与えているのが、図(a)で黒く描いた反強磁性体の働きなのです。

2つの層の磁化をあわせた磁化曲線は、図(b)の上のようになります。 フリー層と固定層の磁化は、領域①では平行、領域②では反平行、領域 ③では再び平行になり、磁気抵抗 MR は図(b)の右に示すように領域② で大きく、領域①、③で小さいのですが、固定層の磁化曲線のシフトの おかげで、ゼロ磁界の付近で MR が急峻に立ち上がり、感度のよいセン サーになっています。これがスピンバルブの原理です。

「 強磁性体の物理」⁶⁾を通読された方は、下巻の第 5 章 §13(d)の中に 表面酸化した Co 微粒子において

Coと反強磁性体 CoOの交換結合に よって、図 5.4 に示すように、ヒ ステリシスループが全体として左 側にずれるという Meiklejohn らの 実験⁷⁾が紹介されていることをご 存知のことでしょう。

その中に「もしこのように+-の向きに対して非対称な磁性が室 温で実現されるようになれば、磁 化を常に一方向に向けることがで き、応用上にも重要な意味をもつ



図 5.4 部分的に酸化されたCo微粒子 (10-100 nm)の77Kにおけるヒステ リシスループ。曲線(1)は10kOeの磁 界中で冷却後測定したもの、点線(2) は磁界を印加せずに冷却したもの⁷⁾

であろう。」と予言されており、今更ながら近角先生の慧眼に感心させられます。また、このような古い実験結果をデバイスに適用した IBM の底力にも敬意を表します。

5.2.4 交換バイアスの仕組み⁸⁾

図 5.5 は交換バイアス構造における理想界面です。反強磁性側の界 面のスピンは補償されることなく強磁性層側のスピンと強磁性的に並 びます。この構造で計算した界面のエネルギーは実際に観測されるもの より 2 桁も大きいのです。言い換えれば、実際の界面では何らかの理由 で結合が弱くなっているのです。



図 5.5 強磁性/反強磁性接合の 理想的な界面

図 5.6 強磁性/反強磁性界面の実際

この原因として、実際の界面では、図 5.6 に示すように界面の乱れ、 結晶粒界、転位など結晶性の乱れが存在し、界面エネルギーが低下して いるものと考えられています。

交換バイアスを定量的に説明するモデルはまだ得られていません。今後の研究課題です。

5.3 常磁性

常磁性(paramagnetism)というのは、磁界のない時は磁気モーメントが ランダムに配向しているが、磁界を印加すると平行(parallel)になろうと する性質です。

局在電子系常磁性体は、室温においては弱い磁性しか示しませんが、 低温ではかなり強い磁性を示します。局在電子系の場合、磁化率はキュ リー則 χ=C/T に従うからです。常磁性体では磁気モーメントの向きが熱 的に揺らいでいますが、この揺らぎは高温で大きくなり、磁界を加える と抑えられます。揺らぎの温度変化を使って極低温を得るのが 5.3.1 で紹介する断熱消磁です。

遷移金属を薄く添加した酸化物の大部分は局在電子系の常磁性を示 します。典型例がルビーAl₂O₃:Cr³⁺です。ルビーの着色は酸化物イオン の八面体で囲まれた Cr³⁺の 3d 電子系における光学遷移(配位子場遷移) による光吸収によります。この吸収帯は緑の波長領域にあるので透過光 はその補色であるピンクになるのです。宝石の多くは、遷移金属イオン 特有の光学遷移により着色します。同じ遷移に基づく発光は固体レーザ ーにつかわれます。5.3.2 では、このような常磁性体の電子状態と光学 的な性質が、配位子場理論に基づいて説明できることを述べます。

常磁性体のスピン磁気モーメントの歳差運動をマイクロ波共鳴させ てスピンの置かれた環境を調べるのが電子常磁性共鳴 EPR です。EPR は、固体材料に添加された微量不純物の評価や、真性欠陥の評価にも使 われています。EPR については、5.3.3 で紹介します。また、核スピン の常磁性共鳴である核磁気共鳴(NMR)は、スペクトルが化学種の判定に 用いられるほか、磁気共鳴イメージング(MRI)として医療現場で活躍し ています。NMR については、5.3.4 で説明します。

常磁性を示す遷移元素と非磁性元素を組み合わせて強磁性が生じる 場合があります。これを **5.3.5** で紹介します。

88

5.3.1 断熱消磁 9)

局在電子系の常磁性体では、 温度が高いほどスピン磁気モ ーメントの揺らぎが大きくな ります。統計熱力学の言葉を使 うと、スピン・エントロピーが 大きくなります。それを模式的 に表したのが図 5.7 の *H*=0 の 曲線です¹⁰⁾。

温度 *T*₁ においてこのスピン 系の状態はエントロピー曲線 上 P₁にあったとします。



図 5.7 常磁性体のエントロピー曲線 と断熱消磁¹⁰⁾

温度 T₁を保ったまま、強い磁界 H を加えると、スピンは H の方向に 配向し、揺らぎが減少し、エントロピーが P₂まで低下します。ここで、 断熱的に、すなわち、外部との熱のやりとりを断って磁界をゆっくり0 にしますと、 H=0 のエントロピー曲線の P₃に移動します。このとき、 常磁性体の温度は、T₁から T₂に低下します。この操作を繰り返せば、 どんどん温度を下げることができ、mK に到達することもできます。こ のような操作を断熱消磁(adiabatic demagnetization)といいます。

実際の常磁性体では、スピン間になんらかの相互作用が働くため低温 で磁気秩序が発生しますから、磁気転移点 *Tc* が断熱消磁による冷却の 限界を決めます。このため、タットン塩、明礬など結晶水を有し常磁性 イオン間の距離が十分離れていて強磁性相互作用の小さな物質が断熱 消磁作業物質として用いられます。電子スピン系の断熱消磁による最低 到達温度はミリケルビン 10⁻³ K です。

ヘリウム希釈冷凍機が普及した現在ではあまり使われなくなりました。核スピン系を用いた核磁気断熱消磁ではマイクロケルビン 10⁻⁶K まで到達可能です。

5.3.2 宝石の色と固体レーザ:常磁性体と光 11.12)

遷移金属イオンを含む化合物は色素として古くから知られ、絵の具の 名前にも、コバルトブルー、クロムイエロー、マンガニーズブルーなど 遷移金属の名前を冠するものがたくさんあります。ルビーのピンク色も エメラルドの緑色も酸化アルミニウム結晶に入った不純物のクロムに よる着色です。色素や宝石の着色は、遷移金属イオンに起因する光吸収 が原因です。

宝石のルビーはコランダム Al₂O₃の Al³⁺の一部を Cr³⁺イオンで置換し た組成をもっています。Al³⁺イオンは、酸化物イオンの八面体で囲まれ ていますが、図 5.8(a)に掲げるように 3 回対称軸をもち、 c 軸方向に 伸びた八面体配位になっています。

図 5.8 (b) はルビーの光透過スペクトルです。透過率は黄色から緑の 波長および紫の波長で極小値をとります。このため、透過光は、赤い光 に青緑の光が少し混じって、ピンクに着色するのです。

このような光吸収は Cr³⁺がもっている 3 個の 3d 電子の作るエネルギ ー準位を考え、光を吸収して基底状態から励起状態に電子が移ることに よって生じると考えます。

第2章において、自由空間に置かれた遷移金属イオンの 3dⁿ電子状態 は、フントの規則で決められる *L*,*S*,*J* によって特徴付けられる多重項 ⁴F_{3/2}で表されるはずであること、結晶中の遷移金属イオンの常磁性磁 化率の実験からは、軌道角運動量が 0 であると仮定しなければならない



配 位 と 、 (b) ル ビ ー の 透 過 率 ス ペ ク ト ル

の結合を考えなければなりま せん。ここで登場するのが配位 子場理論です。

ルビー中の Cr^{3+} は、図 5.8(a) で表されるように 6 個の O^{2-} 配 位子で囲まれています。 Cr の 3d 電子には図 5.9(a) に示すよ うな dε軌道(波動関数が *xy*, *yz*, *zx* で表される)と(b) に示す dγ 軌道(x^2-y^2 , $2z^2-(x^2+y^2)$ で表さ



図 5.9 (a) dε軌道 (*xy, yz, zx*の 3つの波 動関数のうち、*zx* についてのみ図示)、 (b) dγ軌道 (*x*²-*y*², 2*z*²-(*x*²+*y*²)の2つ の波動関数のうち *x*²-*y*² についてのみ 図示)

れる)があります。2つの軌道のうち、dε軌道の波動関数は軸方向を向 いていないため配位子の p 軌道との重なりが弱いのに対し、dγ軌道は、 軸方向に広がりをもつため、配位子の p 軌道と強い重なりをもちます。

図 5.10 は、遷移金属イオンの 3d 軌道と配位子の p 軌道との混成で できた分子軌道のエネルギー準位図です。

dγ軌道は p 軌道のうち軸方向に伸びる pσ軌道と混成して、結合分子 軌道 e_g(σ)と反結合分子軌道 e_g(σ*)になります。 e_g軌道は 2 重縮退(ス ピンまで入れると 4 重縮退)です。一方、dε軌道は、p 軌道のうち軸に 垂直方向に広がる pπ軌道と混成し、結合分子軌道 t_{2g}(π) と反結合分子 軌道 t_{2g}(π*) になります。t_{2g}軌道は 3 重縮退(スピンを考慮すると 6 重 縮退)です。t_{2g}(π*)と e_g(σ*)

のエネルギー差を配位子場 といい、縮退していた2つの 軌道が異なるエネルギーを もつことを配位子場分裂と いいます。

以上は、1電子の範囲で考 えてきましたが、実際には多 電子の扱いをしなければな りません。



図 5.10 遷移金属イオンの 3d 軌道と配位 子の 2p 軌道の混成による分子軌道。*印 のないのは結合軌道、*印は反結合軌道





図 5.11 配位子場分裂した t_{2g}軌道および e_g 軌道に 3 個の電子を配置する方法

図 5.12 ルビーの多 電子エネルギー準位 と光学遷移

図 5.11 には配位子場分裂した2つの軌道に Cr³⁺の3つの電子を配置 する方法が複数あることを示しています。(a)は、エネルギーの低い t_{2g} 軌道に 3 個の電子がフントの規則に従ってスピンをそろえて占有する ようすを示します。これは八面体配位における Cr³⁺(3d³)の最も安定な 状態(基底状態)となります。この多電子状態の全スピンは *S*=3/2 で、 点群の言葉で ⁴A_{2g}と表現されます。

(b)では t_{2g}軌道から電子が 1 個 eg軌道に移っているので、エネルギー は配位子場分裂の分だけ基底状態より高くなります。この多電子状態の 全スピンは *S*=3/2 で、点群の言葉では ⁴T_{2g}および ⁴T_{1g}と表現されます。

(c)では、(a)と同じく 3 個の電子とも t_{2g}に入っているのですが、違うのはそのうちの 1 個のスピンがひっくり返って 2 個の電子が同じ軌道に入っていることです。このため、電子間に働くクーロン相互作用が強くなり、エネルギーが高くなります。全スピンは S=1/2 で、点群の表現では ²E, ²T_{2g} がこの状態に対応します。詳細は群論を使った理論解析が必要なので専門書に譲るとして、結果的にルビーの Cr³⁺の電子状態について図 5.12 のような多電子エネルギー準位図が得られます。図には、基底状態と励起状態の準位間に起きる光学遷移も書き込んであります。

図 5.13 には、ルビーの典型的な光スペクトルを示します。この図は、 図 5.8(b)の透過スペクトルと同じ現象を別の形で表しているものです。 この図の横軸は光子エネルギーになっており、縦軸は光吸収の強さを表 しています。 R, U, B, Y と 記された吸収は、図 5.12 の遷移に対応しています。 R線と B線の光吸収が弱い のは、対応する励起状態の スピンが S=1/2 で、基底状 態 S=3/2 からの光学遷移が スピン禁止となっている ためです。これに対し、U

帯やY帯では、基底状態と



図 5.13 典型的なルビーの光吸収スペクトル

励起状態のスピンが S=3/2 と等しいためスピン許容遷移となり強い光 吸収が見られます。これらの光学遷移は配位子場理論で説明される準位 間の遷移ということで、配位子場遷移と呼ばれています。

ルビーを光励起すると、いちばん低い励起状態である ${}^{2}E$, ${}^{2}T_{1g}$ から基 底状態 ${}^{4}A_{2g}$ への配位子場遷移によって、R 発光線が観測されます。1960, Theodore Maiman は、ルビーにおいて ${}^{4}T_{2g}$ など高いエネルギー準位を光 学的に励起することによって、 ${}^{2}E$ 状態に反転分布をつくり、最初の固 体レーザーを実現したことは有名です 13 。

Q&A

Q5.3:結晶場理論と配位子場理論とは同じものですか?

A5.3: 結晶場理論では、d電子の分裂が配位子の電荷からの電場による と考えていました。配位子場理論では、d電子の分裂は遷移金属イオ ンと配位子との分子軌道の形成によって生じると考えます。その意 味で、筆者は「配位子場」という言葉を用いました。

5.3.3 電子の常磁性磁気共鳴

(a)磁気共鳴の概略

磁気共鳴とは、磁界中 におかれた磁気モーメ ントが特定の周波数の 電磁波を共鳴的に吸収 する現象です。

スピンとして、電子・ 原子核・ミュオンのスピ ンが使われ、それに対応 して、磁気共鳴にも、**表** 5.4 に掲げるように、電 子スピン共鳴(ESR)、核 磁気共鳴(NMR)、ミュ オンスピン共鳴(μSR) があります。

5.3.3 では、このうち 電子常磁性共鳴(EPR) について述べます。

5.3.4 では、核磁気共鳴

(NMR)にふれます。

ー般に、磁気モーメン

表 5.4 スピン共鳴の分類

| 種類 | 共鳴 素子 | スピン | g値 | 1kOeでの 共鳴周波 数 | | 内容 |
|-----|----------|-----|--------|---------------------|------|---------|
| ESR | 電子 | 1/2 | 2.0023 | 2.80247 GHz | EPR | 常磁性共鳴 |
| | | | | GHZ | CESR | 伝導電子ESR |
| | | | | | FMR | 強磁性共鳴 |
| | | | | | AFMR | 反強磁性共鳴 |
| NMR | 原子 | 1/2 | 2.6752 | 4.257708 | NMR | 核磁気共鳴 |
| | 核 | | | | PQR | 核四重極共鳴 |
| μSR | ミュー | 1/2 | 2.002 | 13.554M | µ⁺SR | 格子間位置 |
| | オン | | | 112 | μ⁻SR | 水素1s状態 |



図 5.14 磁界中に置かれた磁気モーメント の運動(ラーモア歳差運動)

ト *M* が磁界 *H*₀の中に置かれたときの運動方程式は、ラーモアの定理により、γ を磁気回転比として式(1)のように表されます。

 $\mathrm{d}\boldsymbol{M}/\mathrm{d}t = \gamma[\boldsymbol{M} \times \boldsymbol{H}_0] \tag{5.1}$

 $H_0 / / z$ とすると、Mのx成分、y成分の式は、

 $d^2 M_x/dt^2 = -\gamma^2 H_0^2 M_x, \ d^2 M_y/dt^2 = -\gamma^2 H_0^2 M_y$

と書き表されます。この式の解は、

 $M_{\rm x} = M_{0\rm x} \exp(i\gamma H_0 t) \tag{5.2}$

となり、図 5.14 のように固有振動数 ω=|γ|H₀をもって歳差運動をしま す。従って、この周波数の電磁波を印加すれば磁気モーメントの歳差運 動は共鳴し、電磁波を吸収します。

(b) 電子常磁性共鳴

電子スピンの磁気回転比は γ。と書かれ、電子磁気モーメントと電子のスピン角運動量の比、すなわち

 $\gamma_{\rm e} = -g_{\rm e}\mu_{\rm B}S/\hbar S = -g_{\rm e}e/2mc \qquad (5.3)$

で与えられます。これを周波数で表すと、

 $\gamma_{\rm e}/2\pi = 2.8025 \times 10^{10} [\,{\rm Hz/T}\,]$ (5.4)

となります。 ESR 装置では通常 X バンド(9GHz 帯)のマイクロ波が用い られますが、これは、鉄心電磁石で容易に得られる磁界 H₀=321mT の付 近で共鳴するからです。

エネルギーで表すと、共鳴条件は

 $\hbar \omega = \hbar |\gamma| H_0 = g_e \mu_B H_0 \tag{5.5}$

となります。量子力学で は、電子スピンの基底状 態のエネルギーが、図 5.15 のように±g_eμ_BH₀/2 の 2 つの状態にゼーマン 分裂し、電磁波のエネル ギーħω が 2 つの準位間 に等しい磁界で共鳴す ると考えるのです。



図 5.15 ゼーマン分裂と EPR

(c) ルビーの EPR スペクトルと零磁場分裂

5.3.2 に述べたようにルビーは Al_2O_3 の Al^{3+} の一部が Cr^{3+} で置換されたものです。 Cr^{3+} イオンの基底状態は ${}^4A_{2g}$ で S=3/2 です。磁界によって $S_z=+3/2, +1/2, -1/2, -3/2$ の 4 状態にゼーマン分裂します。



図 5.16(a)は基底状 態が磁界によってゼ ーマン分裂する様子 と、*ΔS_z=±1*の準位間で の共鳴位置を描いて います。

この図によれば、 ΔS_z=±1の3つの遷移は 同じ磁界で生じ共鳴 線は1本しか観測され

図 5.16 Cr³⁺(3d³)の基底状態のゼーマン分裂。 (a)零磁場分裂のない場合、 (b)零磁場分裂のある場合

ないはずです。しかし、実験では、ルビーの EPR スペクトルには 3本の共鳴線が見られます。図 5.16(b)に示すように基底状態の 4 つのスピン状態が |±3/2)と |±1/2)の 2 つの状態に零磁場分裂していると仮定すると、 *ΔS_z*=±1 の遷移が 3 つの異なる磁界で起きることが説明されます。 この分裂は、コランダム構造のもつ低対称性とスピン軌道相互作用の関連する高次の摂動によって説明されています¹⁴⁾。

(d) 結晶中の微量の遷移金属不純物を同定できる

結晶が微量の遷移金属原子を含むときは、d 電子や f 電子が不完全殻 を作るため不対スピンが生じ、不純物原子に特有の EPR スペクトルを 示します。しかし遷移金属原子を含むからといっても EPR が観測され るとは限りません。クラマース(Kramers)の定理によれば、「奇数個の 電子からなる系では、時間反転対称性が破れていない限り、スピン自由 度に伴う、偶数重(少なくとも2重)の縮退がある」とされ、奇数個の 局在電子を含む系例えば、Cr³⁺(3d³)、Fe³⁺(3d⁵)、Eu²⁺(4f⁷)などでは、結晶 中にあっても常にスピン2重項(*S*=±1/2の状態が縮退した状態)が残 りますから、磁界によって±1/2のスピン状態が分裂し、必ず EPR が観 測されます。一方、Cr²⁺(3d⁴)、Fe²⁺(3d⁶)、Tb³⁺(4f⁸)など偶数個の電子を 含む系では、ほとんど共鳴線が観測されません。EPR が観測されるのは、 偶然に他の状態と縮退している場合のみです。これを**非クラマース2重** 項といいますが、この場合、磁界 の方位を変えたときに共鳴位置が 大幅に変化する特徴があります。

図 5.17 は故意に添加しない CuGaSe2 単結晶の EPR スペクトル です。C 共鳴線の位置は大きな角 度依存性があり、偶数個の電子を もつ不純物によると推測されまし た。6 個の d 電子をもつ Fe²⁺と考え ると、共鳴線の角度シフトの実験



図 5.17 CuGaSe₂中の微量 Fe 不純 物の EPR スペクトル

結果がよく説明できました¹⁵⁾。電子線励起X線回折法(EDX)などでは見つからない微量不純物でも、EPRは捉えることができます。

(e) 超微細構造は元素の指紋

図 5.18 は、CuAlS₂に 1mol%の V³⁺を添加した単結晶の EPR スペ クトルです。共鳴線には8本の構 造が見られますが、これは V の同 位元素の ⁵¹V(I=7/2)による 2*I*+1=8 本の超微細分裂と考えられ、この 共鳴線が V からの信号であると確 認されます ¹⁶⁾。



このように、核スピンとの相互 図 5.18 CuAlS₂:Vの超微細構造 作用による微細構造を指紋として、不純物の特定ができるのです。

(f) Si ナノワイヤ中の微量ドナーの活性化を知る

Si ナノワイヤは縦型トランジスタ材料として期待されていますが、 直径 40nm、長さ 200nm のナノワイヤの体積はたったの 2.5×10⁻¹⁶ cm³ しかありません。ドナー密度を 10¹⁷cm⁻³と仮定すると、このナノワイヤ には 25 個のドナー原子しかありません。こんな微量のドナーが伝導帯 に電子を供給しているのかを判断するのに EPR を用いることができま す。図 5.19 は無添加および P 添 加 Si ナノワイヤの集合体の EPR 信 号です¹⁷⁾。P 添加試料には、無添 加には見られない伝導電子による g=1.998 の共鳴線が見られ、添加し たドナーが活性化(伝導帯に電子 を供給)していることが確認され ました。なお、両スペクトルに見 られる g=2.006 の共鳴線はナノワ イヤ表面付近の Si/SiO₂界面にある



ダングリングボンドによるとされています。

Q&A

Q5.4: ふつうスペクトルの横軸は波長や周波数なのに EPR のスペクト ルの横軸はなぜ磁界なのですか?

- A5.4: EPR の標準的な装置では、キャビティ(空洞共振器)を用いるた めに、マイクロ波の周波数を変えて磁気共鳴の実験をするのは難し く、マイクロ波周波数は固定して、磁界の方を変化させるのが普通 です。常磁性共鳴(EPR)は信号が弱いのでキャビティが必要ですが、 強磁性共鳴(FMR)では信号が強いので試料をマイクロストリップラ イン上に置き、磁界は固定してマイクロ波の周波数を変化させネッ トワークアナライザで検出することができますから横軸を周波数 にしたスペクトルも見られます。
- Q5.5: EPR は微量不純物でも検出できるようですが、感度はどれくら いあるのですか?
- A5.5: 感度は 10¹⁴spin/cm³といわれています。フーリエ変換 ESR だと もっと微量のスピンを検出できます。この高い感度を使って、水素 化アモルファスシリコンに含まれる密度 10¹⁵cm⁻³のオーダーの未結 合手の密度を捉えることもできるのです¹⁸⁾。

5.3.4 核磁気共鳴(NMR)

前項では、核スピンが電子スピンの共鳴に影響することを述べました が、核スピンの磁気共鳴(NMR)も、化学やライフサイエンスの分野 でよく使われています。

核スピンの場合、磁気モーメントの基本単位は核磁子となります。核 磁子の大きさ μ_N は $e\hbar/2M$ で表されます。ここで M は核子の質量で、電 子の質量 m の約 1840 倍であるため、核磁子はボーア磁子の約 1/1840 となります。NMR の磁気回転比 γ_n は、 γ_n /2 π =4.2578×10⁷[Hz/T]で与え られます。1-3[T]の磁界を加えたときの共鳴周波数は、42.6-127.7[MHz] となります。このため、NMR には VHF帯の電磁波が使われます。

(a) NMR スペクトルで化学種を同定する¹⁹⁾

核スピンの 共鳴周波数は、 図 5.20 に示 すように、核 種によって異 なった値をと るだけでなく、 同じ核種にお いても、置か 10 9 れた環境に応 図 5.20 さま

じて共鳴周波



図 5.20 さまざまな化学種における ¹H の化学シフト(TMS を基準として、ずれの割合を ppm 単位で表示)

数が異なります。これは化学シフトと呼ばれ、シフト量から化合物に含まれる官能基の種類を推定することができます。化学シフトを表すのに、 周波数を用いると外部磁界の強さによって数値が異なるので、通常テト ラメチルシラン(TMS)Si(CH₃)4 の共鳴位置を基準にして、それから のずれを周波数で割算して ppm 単位にして表します。

以前の NMR 分光装置では、試料を磁界中に入れ核スピンの向きを揃 えた分子(核スピンはゼーマン分裂を受けている)に電磁波の周波数を

99

掃引しながら順次共鳴を観測していましたから、測定に時間がかかりま した。

いまでは、磁界の中に試料を置き、パルス状の電磁波を照射し、核磁 気共鳴させた後、分子がもとの安定状態に戻る際に発生するエコー信号 を検知して、分子構造などを解析しています。パルス状の電磁波を照射 することによって広い周波数帯域を一度に励起します。検出された信号 には、個々の共鳴線に対応する周波数成分が含まれていますから、これ をフーリエ変換することで一気に NMR スペクトルが得られるのです。 パルスフーリエ変換法は、NMR スペクトルの測定時間を短縮し、信号 の SN 比を大幅に改善しただけでなく、数波数・位相・タイミングなど 高周波パルスの操作によって、緩和時間などの情報も得ることも可能に し、NMR の有用性を高めました。

(b) 医療診断になくてはならない MRI 装置

生体を構成する分子の 60~70%は水、20~30%は脂質ですが、水分子 や脂質分子には H⁺イオンすなわち陽子が含まれます。陽子の核スピン の磁気共鳴を用いて画像化し、病理診断に用いるのが磁気共鳴画像化法 (MRI)です。陽子の密度の濃淡が MRI の濃淡になります。脂肪分子は

C_nH_{2n} という組成式で表 されるように多数の陽 子を含み、強い信号が観 測されます。

MRIにおいても、パル ス状の電磁波を使い、電 磁波照射後、生体から戻 ってくるエコー信号を 解析することによって、 共鳴信号の強度のほか、 核スピンの歳差運動の



図 5.21 傾斜磁界による位置情報への変換 20)

振幅の緩和(緩和時間 T1)と位相の緩和(緩和時間 T2)を測定しています。観測したい対象の性質に応じて、T1 強調画像、T2 強調画像などが用いられます。

MRIでは、画像化のために、傾斜磁界を用いることによって位置情報 を得ています。図 5.21(a)に示すように均一磁界のもとでは、同じ核種 の信号は A, B と位置が違っても同じ周波数のところに現れます。これ に対し、傾斜磁界を用いると(b)に示すように異なる位置からの信号は 異なる周波数のところに現れますから、共鳴磁界から位置情報を得るこ とができます²⁰⁾。実際は、直交する 2 方向に傾斜した磁界を使い、観 測信号波形をフーリエ変換することによって画像化が行われています。 詳細は、解説書²¹⁾をお読み下さい。

Q&A

- Q5.6:NMR スペクトルにも MRI にも、エコー信号を検出するとか解析 するとか書かれていましたが、エコーとは何でしょうか、説明して ください。
- A5.6: 正確にはスピン・エコーです。いま図 5.22(a)のように、はじ め全てのスピン磁気モーメントが静磁界(z軸方向)を向いていた とします。次に(b)のように「90°パルス」と呼ばれるパルス電磁 波をスピンと直交する方向(回転系の X'方向)に印加して(d)のよ うにスピンを静磁場と電磁波の両方に直交する方向(図では y'方 向)に倒し横磁化を生じさせます。核スピンが受ける局所磁界がば らつくため、時間がたつにつれ、スピンの方向は静磁場のまわりに



図 5.22 スピン・エコーの原理を説明する図

均一に分布してしまい、(e)のように横磁化は消失してしまいます。 このため τ 時間後に今度は「180°パルス」と呼ばれる強い電磁波 を(f)のように加えると、各スピンは 180°回転し、その後は初め の τ 秒間と逆の運動を行うので 180°パルスから τ 秒後にはスピ ンは再び揃い横磁化が回復します。この現象をスピン・エコーとよ び、この回復した横磁化をコイルで検出することによって共鳴が観 測できます。くわしくは専門書をお読みください²²⁾。

5.3.5 常磁性元素と非磁性元素で強磁性を作る

自発磁化を持たない常磁性元素をほかの非磁性金属と組み合わせる と弱い自発磁化を持つようになる場合があります。

金属の多くは、パウリのスピン常磁性を示します。これは、上向きス ピンのバンドと下向きスピンのバンドがゼーマン分裂することによっ て磁気モーメントが誘起される磁性です。パウリ常磁性の磁化率は余り 大きくありませんし、あまり顕著な温度依存性も示しません。遷移金属 元素のうち、Cr(SDW 状態), Mn(らせん磁性), Fe(強磁性), Co(強磁性), Ni(強磁性)を除くすべての元素は、パウリのスピン常磁性を示しますが、 状態密度が高い d 電子バンドをもつことが原因であるとされています。

Zr はパウリのスピン常磁性を示す 4d 遷移金属です。Zr の室温でのモ ル磁化率χ_{mol}は cgs 単位系で+120×10⁻⁶ [cm³/mol]となっています ²³⁾。Zr の原子量 91.224、密度 6.52 [g/cm³]を考慮すると、磁化率は χ=8.61×10⁻⁶[cgs 無名数]となり、1[kOe]の磁界を加えたときの磁化は、 8.61[mG]という小さな値しかもちません。

この Zr と非磁性体の Zn を組み合わせて ZrZn₂ という金属間化合物を つくると、Tc=21.3K 以下の低温で強磁性体になりますが、その自発磁 気モーメントは Zr 原子当たり 0.13µB と小さく、弱い遍歴電子強磁性体 (weak itinerant ferromagnet)と呼ばれています。このほか Sc₃In、規則相 の Au₄V も弱い遍歴電子強磁性体であると考えられています。弱い遍歴 電子強磁性はスピン揺らぎ模型に基づく SCR 理論 (self-consistent renormalization theory)によって説明されています²⁴⁾。

102

この磁性は、Tcが低く磁化も弱いので実用性はありませんが、例えば、 人工格子などで、磁性を示さない元素を組み合わせて強磁性を作り出す 試みなどに期待します。

このほか、合成反強磁性(SAF)といって、強磁性層/金属常磁性層/強磁 性層の組み合わせによって、人工的に反強磁性を作ることが、垂直磁気 記録材料や磁気抵抗デバイスにおいて行われています。強磁性層に挟ま れた金属常磁性体は、第3章に紹介した RKKY 型の間接交換相互作用 によって層間を反強磁性的に結合すると考えられます。層間反強磁性結 合材料としては、V, Cr, Cu, Nb, Mo, Ru, Rh, Ta, W, Re, Ir などについて 研究されました²⁵⁾。交換相互作用エネルギーが大きな Ru が最もよく使 われます。

第5章のまとめ

この章では、反強磁性や常磁性のように弱い磁性しか示さない材料で も、使い方次第で役に立つということをいくつかの例について解説しま した。ソフト磁性体の反強磁性体による交換バイアスは、GMR,TMR 素子にとって非常に有用で、最近多くの研究が行われていますが、その 機構はまだ完全には説明されていないことを学びました。常磁性は、断 熱消磁による冷却に応用される他、磁気共鳴が材料探索や医療診断にと ってなくてはならない存在になっていることも学びました。

第5章の参考文献

- 1) L. Néel: Ann. Phys. 5, 232-279 (1936).
- 2) 井上順一郎:日本磁気学会第99回研究会資料(2007.3)1.
- 3) G. Donnay, L.M. Corliss, J.D.H. Donnay, N. Elliot and J.M. Hastings: Phys. Rev. 112, 1917-1923 (1958)
- 4) T. Hamajima, T. Kambara, K. Gondaira and T. Oguchi: Phys. Rev. B 24, 3349-3353 (1981)

- 5) B. Dieny, V.S. Speriosu, S.S.P. Parkin, B.A. Gurney, D.R. Wilhoit,
 D. Mauri: Phys. Rev. B 43, 1297-1300 (1991).
- 6) 近角聰信:「強磁性体の物理(上)(下)」裳華房,(1984)
- 7) W.H. Meiklejohn and C.P. Bean: Phys. Rev. 102, 1413-1414 (1956), 105, 904-913 (1957).
- A.E. Berkowitz, K. Takano: J. Magn. Magn. Mater. 200, 552-570 (1999).
- 9) 近角聰信他編「磁性体ハンドブック」(朝倉書店,1975) I物質編,11 節 p.755
- 10) 荻原宏康編「低温工学概論」(東京電機大学出版会, 1999) p.54
- 11) 上村洸、菅野暁、田辺行人:配位子場理論とその応用(裳華房, 1969)
- 12) 田辺行人監修、菅野暁、三須明、品だ正樹、山口豪編:新しい配 位子場の科学(講談社サイエンティフィク,1998)
- 13) T.H.Maiman: U.S. Patent 3, 353, 115
- 14) S. Sugano and Y. Tanabe: J. Phys. Soc. Jpn. 13, 880-898 (1958).
- 15) K. Sato, Y. Katsumata and T. Nishi: Jpn. J. Appl. Phys.Suppl. 39 Suppl. 39-1 405-406 (2000)
 - I. Aksenov and K. Sato: Jpn. J. Appl. Phys. **31**, L527-L530 (1992).
- 16) N. Fukata: Adv. Mater. **21**, 2829-2832 (2009)
- 17) M. Stutzmann, "Metastability in amorphous and microcrystalline semiconductors", in Amorphous and Microcrystalline Semiconductor Devices: Materials and Device Physics, ed. by J. Kanicki, (Artech House,Norwood, 1992) pp. 129-187,
- 18) (社)日本分析機械工業会(JAIMA)のホームページを参考にしました。http://www.jaima.or.jp/jp/basic/magneticresonance/

- 19) 中田宗隆:「なっとくする機器分析」(講談社サイエンティフィク、
 2007)図 5.20 (p.180)を参考に作図
- 20) 例えば、日本磁気共鳴医学会教育委員会編「基礎から学ぶ
 MRI-MRI レクチャー」(日本磁気共鳴医学会, 2004)
- A. Abragam: The Principle of Nuclear Magnetism (Oxford University Press, 1961) 邦訳:アブラガム 著 富田和久・田中
 基之 共訳「核の磁性」(吉岡書店, 1975)
- 22) P.C.Slichter: Principle of Magnetic Resonance (Harper and Row, New York, 1963) 邦訳: <u>Charles P. Slichter</u>, 益田義賀・
 <u>雑賀亜幌</u>共訳「磁気共鳴の原理」(岩波書店, 1966)
- 23) MAGNETIC SUSCEPTIBILITY OF THE ELEMENTS AND INORGANIC COMPOUNDS
- 24) http://www-d0.fnal.gov/hardware/cal/lvps_info/enginee ring/elementmagn.pdf
- 25) 安達健五:「化合物磁性 遍歴電子系」(裳華房,1996)第3章, pp. 260-227.
- 26) S.S.P. Parkin: Phys, Rev. Lett 67,3598-3601 (1991)

第6章

スピントロニクスのてほどき

まぐねの国の探索。いよいよ最終章です。この章は、初学者のためのス ピントロニクス入門講座です。スピントロニクスは、磁性学とエレクト ロニクスを結びつけ、スピン依存電気輸送、電流誘起磁化反転など、コ イルなしの電気・磁気間相互変換を実現し、まだ発展途上の分野です。 ここでは、スピンと電気伝導の関係についての歴史を振り返りながら、 スピントロニクスの世界をのぞき見します。

6.1 電気と磁気の相互変換からコイルを追放

通常、電気と磁気の相互変換には電磁気学が使われます。すなわち、 電気→磁気の変換にはアンペールの法則

rot $H = \frac{\partial D}{\partial t} + J$ (6.1) が、磁気→電気の変換にはファラデーの電磁誘導の法則 rot $E = -\frac{\partial B}{\partial t}$ (6.2)

が使われます。このため、最近まで電気と磁気の相互変換にはコイルを 使っておりました。

電子スピンが電気輸送現象に及ぼす効果である磁気抵抗効果を使え ばコイルなしに磁気を電気に変換できることは以前から知られていま したが、極めて小さな効果でした。1980年代になって**巨大磁気抵抗効** 果(GMR)が見いだされ、コイルなし変換は一気に現実のものとなります。 ハードディスクの再生ヘッドには 1990年半ばまではコイルが使われ ていましたが、GMRを用いたコイルなしの再生磁気ヘッドが実現しま した。さらに室温のトンネル磁気抵抗効果(TMR)が見いだされ、現行の 磁気ヘッドはほとんどがこの方式に置き換わりました。さらに「磁気ラ ンダムアクセスメモリ(MRAM)」という新たな応用が広がりました。

一方、電子スピンの輸送を通じて、磁化を反転させるのがスピントランスファートルクの概念です。この効果は、1980年代に理論的に予言され、2000年頃実証されましたが、磁化反転のために必要な電流密度

が高く実用にはほど遠いものでした。しかし、垂直磁化磁気トンネル接合を使うことによって、電流密度を実用レベルにまで低下させることができ、スピン RAM として実用化が進んでいます。

スピントロニクスとは、磁気抵抗効果、スピン注入磁化反転のように、 電子のもつ電荷とスピンという2つの性質に着目し、電気輸送現象とス ピンの関係を考える学問領域です。これによって、人類はついに、磁気 →電気、電気→磁気の変換からコイルを追放することに成功したのです。

スピントロニクスの詳細については他書¹⁾に譲り、ここでは、初学者のためのてほどきに限りたいと思います。

6.2. 磁気依存電気輸送現象

6.2.1 正常ホール効果正常磁気抵抗効果

半導体や非磁性金属に電流を 流し、電流に垂直に磁界を加え ると、ローレンツカによって電 流と垂直の方向に起電力が生じ ます。これを正常ホール効果と 呼びます。ホール電圧は磁界に 比例します。同時に、電流に平 行な方向の電気抵抗には磁界の 2乗で増加する正常磁気抵抗効



図 6.1 Si_{1-x}Gex ウィスカーに見られる 磁気抵抗効果

果が見られます。一例として、Si_{1-x}Ge_xウィスカーの低温での磁気抵抗 効果を図 6.1 に示します²⁾。これらの効果は磁界中の電荷の運動さえ 考えればよく、スピンを考慮する必要はありません。

6.2.2 強磁性体の電気抵抗率の温度依存性³⁾

強磁性体の電気輸送現象の研究は、かなり以前から行われていました。 Mottはなんと1936年に強磁性体の電気抵抗率について論じています ⁴⁾。Mottは図 6.2 に示すような単純化したバンド構造において、①電 気伝導は主に,有効質量の小さいs電子が担う、②電気抵抗はs状態か ら d 状態への散乱が主体のため、↑ス ピン電子の抵抗率は↓スピン電子の抵 抗率より小さいと考えました。ここで 2 流体モデルが登場します。強磁性体 の抵抗率は、↑スピンと↓スピンの抵 抗率の並列回路の合成抵抗であるとす るのです。強磁性状態では低抵抗の径 路を電子が流れるのに対し、常磁性状 態では、どちらのスピンの電子も s 状 態→d 状態へ散乱できるため、常磁性 状態の抵抗が高くなるとしました。こ れで図 6.3 に示す Ni の *T*c 直下での抵 抗の温度係数の増大が説明されました。

また、1960年代後半には、第1世 代の磁性半導体 CdCr₂Se₄ や EuO に おいて Tc 付近ではスピンの揺らぎに よる散乱が電気抵抗の増大をもたらす こと、磁界を加えると揺らぎが抑えら れて電気抵抗が下がる**負の磁気抵抗効** 果があることなどがわかっていました



図 6.2 強磁性体のスピン偏極 バンド状態密度の模式図



⁵⁾。しかし、そのころの認識、そして技術では、これらは「作りつけ」 の効果であって、人間が制御できるとは考えられませんでした。

6.2.3 強磁性体の電気輸送現象⁶⁾

磁界中の導体における電界 Eと電流密度 Jの関係は、

 $\boldsymbol{E} = \rho_{\perp}(\boldsymbol{B})\boldsymbol{J} + [\rho_{\prime\prime}(\boldsymbol{B}) - \rho_{\perp}(\boldsymbol{B})][\boldsymbol{a} \cdot \boldsymbol{J}]\boldsymbol{a} + \rho_{H}(\boldsymbol{B})\boldsymbol{a} \times \boldsymbol{J}$ (6.3)

で表されます。ここに、 ρ_{//}(B) および ρ_⊥(B)はそれぞれ磁化に平行および 垂直な方向の抵抗率、 ρ_H(B)はホール抵抗率、 αは磁化 M の向きを表す 単位ベクトルです。それぞれの抵抗率は、下の式(6.4)に示すように、磁 化 M にのみ依存する項(異常係数)と実効磁束密度 B に依存する項(正

108
常係数)にわけることができます。

$$\rho_{\perp}(\mathbf{B}) = \rho_{\perp} + \rho_{\perp}^{(0)}(\mathbf{B})$$

$$\rho_{\prime\prime}(\mathbf{B}) = \rho_{\prime\prime} + \rho_{\prime\prime}^{(0)}(\mathbf{B})$$

$$\rho_{H}(\mathbf{B}) = \rho_{H} + \rho_{H}^{(0)}(\mathbf{B})$$

(6.4)

 $\rho_{I/}$ は、電流が磁化に平行である場合の抵抗率の $B \rightarrow 0$ 外挿値。 ρ_{\perp} は、電流が磁化に垂直である場合の抵抗率の $B \rightarrow 0$ 外挿値。 $\rho_{\rm H}$ は異常ホール抵抗率です。

強磁性体が AMR(異方性磁気 抵抗効果) や異常ホール効果を 示すことは、1950 年代から知 られていました⁷⁾。ここでは AMRについて述べます。式(6.4) のρ_{1/}とρ₁とは一般に異なってい



ますが、これは、抵抗が磁化 *M* と電流 *J*の相対的な向きに依存している ことを表しています。 図 6.4 に示すような配置を考え、*M* と *J*のなす角 度をθとすると、

$$\lim_{B \to 0} \rho = \frac{\rho_{//} + 2\rho_{\perp}}{3} + \left(\cos^2 \theta - \frac{1}{3}\right) \left(\rho_{//} - \rho_{\perp}\right)$$
(6.5)

と書くことができます。 AMR 比は

$$\frac{\Delta \rho}{\rho} = \frac{\rho_{//} - \rho_{\perp}}{\frac{1}{3}\rho_{//} + \frac{2}{3}\rho_{\perp}}$$

と定義されます。AMR 比の符号は正負 どちらもとることができます。大きさ は 2~3%程度に過ぎません。図 5 に 強磁性金属の抵抗率の磁界依存性を模 式的に示します。AMR の起源はスピン 軌道相互作用です。AMR 比はスピン軌 道相互作用係数γを用いて、

$$\frac{\Delta \rho}{\rho} \approx \gamma \left(\frac{\rho_{\uparrow}}{\rho_{\downarrow}} - 1 \right) \tag{6.7}$$

(6.6)



と表されます。

強磁性体のホール効果は、半導体や磁性体に見られる**正常ホール効果** と、磁化に比例する**異常ホール効果**から成り立っています。式(2)の_ℓ は、図2の配置において *M* および J に直交する方向に異常ホール電圧

E_H(B=0)=ρ_Hα×J (6.8) をもたらします。正常ホール係数*R*₀ = ρ⁽⁰⁾/Bとのアナロジーから、異常ホール係数は

(6.9)

$$R_{S} = \frac{\rho_{H}}{\mu_{0}M}$$

によって定義されます。 図 6.6 は 強磁性体のホール抵抗率の典型的 な磁界依存性を模式的に表したも のです。磁気飽和前のホール抵抗 率は異常ホール効果の振る舞いを 示します。一方、飽和後の磁界依 存性は正常ホール効果によるもの で、ほぼ H に対し直線的に変化し ます。

異常ホール効果のメカニズムに

ついては、Luttinger⁸⁾以来多くの研究があり、スピン軌道相互作用に 基づくスキュー散乱とサイドジャンプが原因であるとされます。両散乱 メカニズムにおける電子の軌跡を図 6.7(a)(b)に示します。理論によれ ば、前者では ρ_H は ρ(刀に比例して温度変化するが、後者では ρ(刀² に比 例するようです。Fe などの実験では、 低温部を除き ρ_H は ρ(刀² に比例する ことが知られているので、主として サイドジャンプの機構が働いている と考えられています。 (a) スキュー散乱 (b) サイドジャンプ

> 図 6.7 異常ホール効果の2つ のメカニズム



外部磁界 H



Q&A

Q6.1: なぜ「磁気抵抗」ではなく「磁気抵抗効果」というのですか?
A6.1: 変圧器やモーターのヨークなどに使われる磁性体では磁束が電気回路の電流のように磁性体でできた順路を巡っています。これを磁気回路と呼びます。コイルによって発生する起磁力が、電気回路の起電力に対応、磁束が電流に、磁束の流れにくさを表す「磁気抵抗(magnetic resistance)」が電気抵抗に対応します。この磁気抵抗と区別するために、磁界によって電気抵抗が変化する効果のことを磁気抵抗効果(magnetoresistance)と呼んでいるのです。

- Q6.2: 非磁性金属の正常磁気抵抗効果が磁界の2乗に比例することは、 どのようにすれば導くことができますか?
- A6.2: ホール効果で電子が曲げられることによって散乱が増え抵抗が 高くなるのです⁹⁾。
 - 詳細は、付録 6A に記述しますが、
 - MR 比 $\Delta \rho / \rho_0$ は、散乱の緩和時間をτとすると、

 $\Delta \rho / \rho_0 \approx (eB/m^*)^2 (\langle \tau^2 \rangle / \langle \tau \rangle^2) (\langle \tau \rangle^2 - \langle \tau^2 \rangle)$

となります。ここに〈 〉は電子の分布関数を使って平均をとることを 表します。 τが等方的ならば、 〈τ〉²=〈τ²〉なので MR は生じませんが、 異方性があると O でない値をもち、*B* の 2 乗に比例します。

- **Q6.3** 第 1 世代の磁性半導体の負の磁気抵抗効果って何ですか?なぜ 「負の」というのですか。
- A6.3: Q2 の回答に述べたように、金属や半導体の正常磁気抵抗効果で は磁界によって抵抗が高くなります。これに対し、磁性半導体では、 キュリー温度付近で磁界を加えると電気抵抗が低下し、電気が流れ やすくなるのです。正常抵抗効果を正にとったので、磁性半導体の 場合を負の磁気抵抗効果と呼びます。GMR も磁界とともに電気抵 抗が低下するので負の磁気抵抗効果ですが、通常は「負の」と言う ことはありません。

6.3. 巨大磁気抵抗効果(GMR)^{10,11)}

6.3.1 ナノサイエンスと磁性電子の出会い

江崎によって拓かれた半導体超格子をはじめとするナノテクノロジ ーは、半導体における 2 次元電子ガス、量子閉じこめ、バンド構造の 変調など半導体ナノサイエンスを切りひらき、HEMT, MQW レーザー

など新しい応用分野を拓きました。しかし、ナノテクノロジーは磁性 分野にほとんど進出していませんでした。どうしてでしょうか?電子の ドブロイ波長は半導体においては数十 nm のオーダーと長いため、比較 的大きなサイズの構造の段階で量子効果が現れましたが、磁性体の 3d 電子は nm 程度の広がりしか持たないため、当時の加工技術では、顕著 な効果が観測されなかったのです。磁性への適用は nm 以下の精密な制 御が可能になった 80 年代まで待たねばなりませんでした。

Grünberg らは、Fe/Cr/Fe の3層膜の研究を行い、1986 年に Cr を 介して2つの Fe 層間に反強磁性結合が存在することを見いだしました。 その際、磁化が平行と反平行では電気抵抗に差があること、すなわち層 間に反強磁性的結合がある場合に、飽和磁界が大きくなるとともに磁気 抵抗効果が大きくなることを報告しています¹²⁾。

6.3.2 巨大磁気抵抗効果 (GMR)の発見



3 層膜での反平行結合の 実験結果を受けて、Fert ら は、磁界によって電気抵抗 が低下するはずと確信し、 1988年、Fe/Cr 人工格子 において磁気抵抗効果を 測定し、図 8 に示すように、 電気抵抗値の 50%もの大

図 6.8 Fe/Cr 人工格子と GMR¹³⁾

きな抵抗変化を発見し巨大抵抗効果 GMR と名付けました ¹³⁾。同じ時 期、Grünberg のグループも Fe-Cr-Fe の 3 層膜で磁界印加による電気 抵抗の低下を発見しましたが、その大きさは 1.5%という小さなもので した¹⁴⁾。この後、同様のGMRは、Co/Cuのほか多くの磁性/非磁性 金属人工格子、グラニュラー薄膜などで発見されました。

GMRが異方性磁気抵抗効果(AMR)と異なる点は、(1)磁気抵抗比が桁違いに大きい、(2)抵抗測定の際の電流と磁界の相対角度に依存しない、(3)抵抗は常に磁界とともに減少する、という3点です。

6.3.3 GMR はなぜ起きるか

磁性/非磁性金属人工格子における GMR の起源を説明する方法として、「2流体電流モデル」を使います。このモデルでは、↑スピン電子

と↓ スピン 電子とが 別々の伝導チャンネル をもち、スピンの向きを 変えるような散乱はな く、それぞれの伝導チャ ンネルで散乱確率が異 なるというモデルを考 えています⁷。

いま図 6.9 に示すよう な強磁性体 (F)と非磁性 体 (N)の人工格子におい



図 9 CPP-GMR の説明図 (a) 強磁性層の磁化がすべて平行の場合 (b) 隣り合う強磁性層の磁化が反平行の 場合。

て、層に垂直に流れる電気伝導を考えます。この配置の GMR を CPP (current perpendicular to plane) - GMR といいます。 (a)のように磁 性層どうしが強磁性に結合した系では、すべての層の磁気モーメントが 平行なので、F1 における多数スピン(白丸:↑スピン)電子は散乱を 伴うことなしに F2 層, F3 層を通過できますが、F1 の磁化と反平行な 少数スピン(灰色:↓スピン)電子は F2 層、F3 層で強い散乱を受け、 平均自由行程が短く、抵抗率が高くなります。多数スピン電子の電流経 路と少数スピン電子の電流経路は並列結合になっているので、全体とし ての抵抗 rp は低抵抗率となるのです。

これに対して、(b)のように層間が反強磁性に結合した系では、F1

113

における多数スピン電子(灰色)は F2 層で散乱され、少数スピン電子 (白色)は F3 層で散乱され、どちらの経路も、弱い散乱と強い散乱を 交互に受けるので、全体の抵抗 r_{AP}は高くなります。

従って、はじめ(b)の反平行配置であった人工格子に磁界をかけて(a)の平行配置にすると抵抗が下がるのです。

Q&A

Q6.4: GMR 比はどう定義されているのですか

A6.4: GMR 比は、式(6.6)の AMR 比と異なり、反平行磁化のときの抵抗 r_{AP}から平行磁化のときの抵抗値 r_Pを引いたものを、r_Pで割った式 (10)で定義されます¹⁵⁾。

GMR $\exists t = (r_{AP} - r_P) / r_P$ (6.10)

また、文献によっては、 (r_{AP}-r_P)/ r_{AP} で定義している場合もありま すから注意が必要です。

Q6.5: どうやって GMR 比を二流体モデルで導くのですか

A6.5:抵抗の等価回路で考えると簡単です。

磁化が平行な場合(図 9(a))の等価回路は**図** 6.10(a)に与えられま す。すべての磁性層を 通じて、↑スピンは多 数スピン、↓スピンは 少数スピンなので、↑ スピン電子と↓スピン 雷子のチャンネルは異7



図 6.10 CPP-GMR の等価回路 (a) 平行磁化の場合、 r↑と r↓の並列になるが、 (b)反平行磁化の場合は r↑と r↓の直列の並列に なる

電子のチャンネルは異なった電気抵抗をもちます。従って、平行磁化 の場合、並列回路の式で与えられます。

$$r_{\rm P} = \frac{1}{\frac{1}{r_{\uparrow} + \frac{1}{r_{\downarrow}}}} = \frac{r_{\uparrow} r_{\downarrow}}{r_{\uparrow} + r_{\downarrow}} \tag{6.11}$$

ここで、2r↑、2r↓としなかったのは単位長さあたりに規格化したから です。r↑は r↓よりずっと小さいので、電流は r↑によって短絡され、r_P≈ r↑となります。一方、反平行磁化 (図 6.9(b))の等価回路は図 6.10(b) で与えられます。↑スピン電子と↓スピン電子のチャンネルは層ごと に交互に多数スピンになったり、少数スピンになったりするので、ど ちらかのチャンネルによる短絡はなくなります。その結果どちらのチ ャンネルも r↑と r↓の直列の抵抗値を長さで規格化して(r↑+r↓)/2 で表 されるので、両チャンネルの抵抗値 rAP は次式で表されます。

$$GMR = \frac{r_{AP} - r_P}{r_P} = \frac{\left(r_{\uparrow} + r_{\downarrow}\right)^2 - 4r_{\uparrow}r_{\downarrow}}{4r_{\uparrow}r_{\downarrow}} = \frac{\left(r_{\uparrow} - r_{\downarrow}\right)^2}{4r_{\uparrow}r_{\downarrow}} = \frac{(\alpha - 1)^2}{4\alpha}$$
(6.13)

となります。ここでαは、↓スピン電子のチャンネルと↑スピン電子 チャンネルの抵抗比α=<u>r₁</u>です。αが1より十分大きければ GMR 比は 近似的にα/4 で表されます。

Q6.6: CPP-GMR と CIP-GMR の違いはなんですか。

A6.6: 磁性/非磁性多層膜の面にそって電流を流すのが CIP(current in plane)-GMRで、磁性/非磁性多層膜の面に垂直に電流を流すのが CPP-GMRです。本来、面直に流すのが自然なのですが、開発当初界 面が平坦な多層膜を作るのがむずかしかったので、面直に電流を流し ても大きな GMR が観測されませんでした。それで、面内方向に電流 を流していましたが、サイズが大きく感度も低いため、その後開発さ れた高感度の TMR (トンネル磁気抵抗)素子に席を譲りました。

HDD の高密度化が進むにつれて、高い周波数に対応できるように 読み出し磁気ヘッドの低抵抗化が求められています。このため、後述 の TMR の次世代のヘッドには、電流を薄膜に垂直に流すため低抵抗 な CPP-GMR が使われるものと考えられています。

6.3.4 非結合型 GMR とスピンバルブ

新庄らは、層間に反強磁性結合がなくても、保磁力の差によって反平 行磁化状態がつくりだせれば大きな MR比が得られることに着目し、図 6.11 に示すような軟磁性体/非磁性体/硬磁性体人工格子([Co(30 Å)/Cu(50Å)/NiFe(30Å)/Cu(50 Å)]×15)において室温で 9.9%の GMR を報告 し、非結合型 GMR と名付けました ¹⁶⁾。

Parkin らは、反強磁性体によ る交換バイアスを用いた非結合 型三層膜の GMR を使い HDDの 高感度再生磁気ヘッド用センサ ーを開発しスピンバルブと名付 けました¹⁷⁾。それまでの磁気ヘ ッドでは、コイルを用いて電磁 誘導でハードディスクからの漏



図 6.11 保磁力の違いを用いた非 結合型 GMR

れ磁界を検出していたのですが、スピンバルブの登場で回転速度を上げ ることなく弱い信号を読み出せるようになり、HDD の記録容量に大き な革新をもたらしました。スピンバルブの動作については、第 5 章に 詳述したのでここでは省略します。

6.3.5 結合型 GMR は非磁性層厚とともに振動する。

1991 年になって Parkin らは、図6. 12(a) に示すように Fe/Cr における層間相互作用の大きさが Cr 層の厚みに対し振動的に変化するこ



図 6.12 GMR 比は非磁性層の厚さに対して振動する。¹⁸⁾ (a) Fe/Cr の場合、(b) Co/Cu の場合

とを見いだしました¹⁸⁾。同様の振動は Fert のグループによって図 12(b)に示すように Co/Cu 人工格子においても観測されました。いま では、磁性/非磁性金属人工格子一般に見られています。ナノテクノロ ジーの確立によって、人類は、ついに交換相互作用さえも人工的に制御 する手段を手にしたのです。

Q7 なぜ層間結合は非磁性層厚に対し振動するのですか

A7:振動のメカニズムについては2つの考え方がありました。1つは、 伝導電子が媒介して2つの層の磁化を結びつけるときにRKKY相互 作用によって振動し、距離とともに結合が強磁性になったり反強磁 性になったりと振動するモデル、もう1つは、電子波が磁性層で挟 まれた非磁性層の量子井戸に閉じ込められるとき、層厚に特有のエ ネルギー間隔をもつ量子状態を作るという量子閉じ込めモデルです。 いまでは、これらは同じ現象を別の面から見ているのだということ がわかっています。これらの説明は初心者にはむずかしいので、付 録 6B-1,6B-2に掲げます。

6.4 トンネル磁気抵抗効果(TMR)

6.4.1 TMR は GMR より以前から知られていた

スピン偏極トンネル磁気抵抗効果の研究の歴史は古く、1970年代に さかのぼります。Meserveyらは超伝導体と磁性体のトンネル接合にお いてトンネルコンダクタンスを測定しました¹⁹⁾。Julliereらは、

Fe/GeO/Fe 接合において、4.2 K で 14%に上る MR 比を報告し、2 流体モデルを使って理論的に説明しました²⁰⁾。Maekawa らは、超伝 導体を介した磁性層間のトンネルについて先駆的な研究を行っていま す²¹⁾。しかし、以前の研究では、トンネル障壁層の制御が難しく、再 現性のよいデータが得られていなかったのです。 6.4.2 成膜技術の進歩が室温での TMR をもたらした

1995 年、宮崎らは、 成膜技術を改良して、 平坦でピンホールの 少ない良質の Al-O 絶 縁層の作製に成功し た結果、室温において 大きなトンネル磁気 抵抗効果 (TMR)を見 いだしたのです²²⁾。



図 6.13 Fe/Al₂O₃/Fe トンネル接合における磁気 抵抗効果²²⁾ (a)トンネル電気抵抗の磁界依存性 (b)対応する磁化曲線

磁気トンネル接合(MTJ)とは2枚の強磁性体層で極めて薄い絶縁 物を挟んだトンネル接合です。図 6.13 には絶縁層として酸化アルミニ ウム Al₂O₃を用い、強磁性体として Fe を用いたトンネル接合における (a)磁気抵抗曲線と(b)対応する磁化曲線を示しています。図(b)に見ら れる段差のある磁化曲線は、異なる保磁力を持つ2つの強磁性電極の磁 化曲線が重なっていることを表しています。磁界が 15~50 Oe の間で は、2つの強磁性電極の磁化が反平行になっていますが、このとき図(a) の電気抵抗が大きく増大していることがわかります。室温において、 18%に達する大きな MR 比が得られ、世界的に注目を集めることとな ります。TMR はこの発見を機に MRAM および高感度磁気ヘッドへと応 用が展開しました。

6.4.3 TMR はなぜ起きる? – Julliere モデルー

図 6.14 の MTJ において、絶縁層を介しての強磁性電極 1 から強磁 性電極 2 へのトンネル伝導率は、絶縁層のポテンシャル障壁の透過率を 一定値 *T* とすれば、多数スピンバンドの Fermi 面における状態密度を *N*↑、 少数スピンバンドの Fermi 面における状態密度を *N*↓として、2つの強 磁性電極の磁化が平行な場合、

 $\sigma_{P} \propto T \left(e^{2} / h \right) \left(N_{1\uparrow} N_{2\uparrow} + N_{1\downarrow} N_{2\downarrow} \right)$ (6.14) 2つの強磁性電極の磁化が反平行な場合、

$$\sigma_{AP} \propto T(e^{2}/h)(N_{1\uparrow}N_{2\downarrow} + N_{1\downarrow}N_{2\uparrow})$$
(6.15)
と表すことができます。TMR比は

TMR
$$\exists L = (R_{AP} - R_P)/R_P = \frac{\sigma_P - \sigma_{AP}}{\sigma_{AP}} = \frac{2P_1P_2}{1 - P_1P_2}$$
 (6.16)

であたえられます。ここに P1 = (N1↑ - N1↓)/(N1↑ + N1↓)および P2 = (N2↑ - N2↓)/(N2↑ + N2↓)は、そ れぞれ、強磁性電極1およ び強磁性電極2のスピン 偏極度です。

*P*₁ および *P*₂の評価は大変 むずかしく、現在のところ、 超伝導体との接合を作って その Andreev 反射を測定す ることによって推定する方 法が最も信頼性が高いとさ れています。



図 6.14 スピン依存トンネル伝導のバンド モデルによる説明

よく知られた強磁性金属では、そのスピン偏極度は 50%程度であり、 TMR は 70%程度と見積もられます。

Q&A

Q6.7:式(6.16)はどのように導くことができるのですか? A6.7:以下のようにして導くことができます。

$$TMR = \frac{R_{AP} - R_P}{R_P} = \frac{\sigma_{AP}^{-1} - \sigma_P^{-1}}{\sigma_P^{-1}} = \left(\frac{\sigma_P - \sigma_{AP}}{\sigma_{AP}}\right)$$
$$= \frac{N_{1\uparrow} \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right) - N_{1\downarrow} \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right)}{N_{1\uparrow} N_{2\downarrow} + N_{1\downarrow} N_{2\uparrow}}$$
$$= \frac{\left(N_{1\uparrow} - N_{1\downarrow}\right) \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right)}{\left\{\left(N_{1\uparrow} + N_{1\downarrow}\right) \left(N_{2\uparrow} + N_{2\downarrow}\right) - \left(N_{1\uparrow} - N_{1\downarrow}\right) \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right)\right\}/2}$$
$$= \frac{2\left\{\left(N_{1\uparrow} - N_{1\downarrow}\right) / \left(N_{1\uparrow} + N_{1\downarrow}\right)\right\} \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right) / \left(N_{2\uparrow} + N_{2\downarrow}\right)\right\}}{1 - \left\{\left(N_{1\uparrow} - N_{1\downarrow}\right) / \left(N_{1\uparrow} + N_{1\downarrow}\right)\right\} \left(N_{2\uparrow} - N_{2\downarrow}\right) / \left(N_{2\uparrow} + N_{2\downarrow}\right)\right\}} = \frac{2P_1P_2}{1 - P_1P_2}$$

Q6.8: Andreev 反射とは何ですか。Andreev 反射からスピン分極率を 見積もるにはどうするのですか?

A6.8: Andreev 反射とは磁性体と超伝導体との接合界面で起きる特異な 伝導現象です。以下には、Andreev 反射法(PCAR)でスピン偏極度の 評価を行っている Takahashi らの解説にもとづいて紹介します²³⁾。

図 6.15 (a)には、金属と超伝導体の状態密度曲線を示します。図 (c)の破線は接合のコンダクタンスをバイアス電圧 V に対して描いた



図 6.15 Andreev 反射とスピン偏極コンダクタンス²³⁾

曲線です。超伝導ギャップ以下のバイアス(|V|<Δ)では、クーパー対を 作るため 2 つの電子が超伝導体に入射し伝導に寄与するので、|V|≥Δ で起こる常伝導-常伝導コンダクタンスの2 倍となります。このよう に、あるスピンの電子が超伝導体に入射すると、クーパー対を作るた めに逆向きスピンの電子が使われ、金属にはホールが戻される現象を Andreev反射と呼ぶのです。

スピン分極率 100% (P=1)のハーフメタルと超伝導体の場合は、図 6.15 (b)のようにフェルミ準位において、↑スピンのみが存在し、↓ スピンの状態が全く存在しないために、クーパー対が形成されず、ゼ ロバイアス状態ではハーフメタルから超伝導に電子が流れることが できません。その結果、図 6.15(c)の実線に示すように、(|V|<4)では コンダクタンスは 0 となります。磁性体のスピン分極率による |V|<4 での伝導度の変化を利用して分極率を測定する方法が、Andreev 反 射法です²⁴⁾。 Andreev 反射を観測するためには、伝導は弾道的でなければなり ません。そのためには、電子の平均自由行程(数 10nm 程度)よりも小 さい直径の点接触が必要となります。実際には超伝導体 Nb の針を磁 性体に押し当て、酸化物層を破ることで、弾道的伝導を達成していま す。

解析には、界面での酸化物層の影響などを考慮しなければならない ので、現実的な界面状態をモデル化した拡張 BTK モデル²⁵⁾でコン ダクタンス-電圧曲線をフィッティングすることにより伝導電子のス ピン分極率を求めています。

6.4.4 MgO 単結晶バリアの採用でブレークスルー

2001 年、Butler ら²⁶⁾および Mathon ら²⁷⁾は、トンネル障壁層と して単結晶 MgO を用いれば 1000%という巨大 TMR 比が生じるであ ろうと理論的に予測しました。

これを受けて多くの研究 機関で実証実験がおこなわ れました。ついに、2004 年、 TMR は革命的なブレークス ルーを迎えます。Yuasa ら ²⁸⁾、および、Parkin ら²⁹⁾ は、独立に、それまで用いら れてきたアモルファス Al-O に代えて MgO 単結晶層をト ンネル障壁に用いることで、 200%におよぶ大きな TMR



図 0.16. 至温における TMR 比の変遷。 2004 年 MgO 障壁の登場で革命を迎 えた。³⁰⁾

比が出現することを実証しました。

その後も TMR は図 6.16 のように伸び続け、最近では 600%に達しています³⁰⁾。現在、市場に出ているハードディスクはすべて MgO 障壁の TMR 素子を用いています。

121

Q&A

- **Q6.9** Al₂O₃を MgO に変えただけなのになぜそんなに大きな革新が起きたのですか?
- A6.9: Al₂O₃は非晶質(アモルファス)です。電子が図 6.17(a)のよ

うに非晶質をトンネルすると きには散漫散乱を受け、波数 (運動量)は保存されません。 これに対して(b)に示す結晶 性の MgO では散乱が起きず、 コヒーレントに(位相をそろ えて)トンネルすることがで きます。図 6.18 は Fe のバン ドの z 方向の分散曲線です。

Fe/MgO(OO1)/Fe では Fe の(OO1)方 向の sp 電子 (Δ_1 バンド)がトンネルに 寄与しますが、フェルミ面のところで見 ると、多数スピンバンドには Δ_1 バンド が存在しますが、少数スピンバンドには Δ_1 バンドが存在しません。したがって、 磁化が平行のときはトンネルできます が、反平行のときはトンネルできないの で、巨大 TMR が理論的に予測されたの です。



図 6.17.2 つのトンネル現象 (a) 散漫散乱トンネル (b) コヒーレントトンネル



図 0.18 Te のハクド構 造の k//(001)方向 の分散曲線

6.5 スピントランスファートルク6.5.1 スピン注入磁化反転の提案と実現

1996 年、新たなスピントロニクスの概念であるスピン注入磁化反転のアイデアが理論的に Slonczewski³¹⁾および Berger³²⁾らによって提案されました。

図 6.19 に示すように、強磁性電極 FM1 からスピン偏極した電子を、傾いた磁化をも つ対極強磁性電極 FM2 に注入すると、注入 された電子のスピンが FM2 の向きに傾けら れるときの反作用として、電子のスピン角運 動量のトルクが対極電極の磁化にトランス ファーされて、それがきっかけで磁化反転を もたらすというのです。



図 6.19 スピン偏極した電 子が対極の磁化 FM2の方 向に傾けられるとき,その トルクを FM2 に渡す。

提案を受けて、欧米で多くの研究者がこの効果の実現に取り組み、 2000年になって、Myersらは、実験的にこれを確認しました³³⁾。し かし、このとき必要とされた電流密度は 10⁸A/cm²を超え、デバイス に用いられるレベルではありませんでした。

6.5.2 スピン注入磁化反転の実際例 34)

スピン注入磁化反転を実現するための素子は図 6.20(a)のような非常に小さな断面(60nm×130nm)を持つ柱状の素子です。素子は強磁性層(Co)2層とそれを隔てる非磁性層(Cu)からなる CPP-GMR構造です³⁵⁾。

この素子の電気抵抗の磁界依存 性が図 6.20(c)に示されています。 こつの Co 層の磁化が平行(P)であ るか反平行(AP)であるかに応じて 明瞭な抵抗変化が得られています。 図 6.20(d)は外部磁界がない状態で、 電流を変化させたときの電気抵抗の 測定電流依存性を示しています。+ 2mA 程度で磁化が平行配置から反 平行配置にスイッチする様子が電気 抵抗ジャンプとして現れています。 電流密度になおすと 10⁷A/cm²程度



で、やや大きいですが、十分実用可能な数値です。この状態は電流をゼ ロにしても安定であり、-4mA 程度で再び平行配置へ戻ります。正の 電流で反平行配置を、負の電流で平行配置を実現できます。

開発当初は 10⁸A/cm²という大電流密度を必要としたので実用は無 理であろうと言われましたが、現在では**垂直磁化の MgO-TMR 素子**を 用いて実用可能な電流密度にまで低減することができるようになりま した ³⁶⁾。これまでは MRAM の記録のためには電流を流してそれが作る 磁界で磁化反転をして記録していたので電力消費が集積化のネックで したが、スピントルクを使うと MTJ 素子に電流を流すことによって磁 化反転できるので、高集積化が可能になりました。

かくして、ついに人類は、コイルによらずに、電気を磁気に変換す ることに成功したのです。

Q&A

- Q6.10:伝導電子のもつわずかなスピントルクだけで、相手の磁性体の 磁気モーメントが反転できるのはなぜでしょうか。
- A6.10: 磁性体の磁気モーメント *M*は、図 6.21 に示すように外部磁 界 *H*_{eff}を加えるとその外積 *M*×*H*で表されるトルクを受けて歳差運動 を始めますが、M×dM/dt に比例するダンピングトルクを受けて回転 しながら次第に磁界方向に傾いていきます。もし、伝導電子スピン からダンピングトルクを丁度打ち消すような方向のスピントランス ファートルクを受け取ると、歳差運動はいつまでも続きます。これ が、スピントルク振動

子 (STO)の原理です。

スピントランスフ ァートルクがさらに 大きくなると歳差運 動が増幅され、ついに は反転してしまうの です。このように歳差



運動の助けを借りて反転するので少ない電流での磁化反転が可能なのです。

このようなスピンの動的な振る舞いは角運動量のトランスファー の項を付け加えた Landau-Lifshitz-Gilbert (LLG)方程式によって よく説明できますが、しかるべき解説を読んでいただくこととし、 ここではふれません。

6.5.3 電流駆動磁壁移動³⁷⁾

図 6.22(a)のような磁性細線を考えま す。磁区は、磁壁を隔てて左側が右向き、 右側は左向きです。(b)に点線で示すよう に磁壁を横切って細線の右から左に電流 を流したとします。電子は左から右に移 動しますが、磁壁を横切るとき電子のス ピンは磁気モーメントと交換相互作用を してモーメントに沿って回転します。こ のとき、電子のスピン角運動量は磁気モ ーメントに吸収されます。その結果、磁気 モーメントは回転し、図(c)のように磁壁が 右の方に移ります。

Yamaguchi らはスピントランスファー 効果によって伝導電子スピンのトルクが 磁壁に渡されることにより容易に磁壁移 動が起きることを実験的に検証しました ³⁸⁾。図 6.22 に示すように、電流方向を反



図 6.22 スピントランスフ ァー効果による磁壁の電流 駆動の説明³⁷⁾



図 22 MFM による電流駆動 磁壁移動の観察結果³⁸⁾

転すると移動方向が反転することが、温度ではなくスピン流によること を示しています。

第6章のまとめ

第6章では、スピントロニクスをこれから学ぶ方々のための基礎となる事項について解説しました。スピンが電気輸送に関わる現象の研究の歴史は長く、2流体モデルは1930年代に提唱されていることも学びました。巨大磁気抵抗効果、トンネル磁気抵抗効果の出現により、磁気→電気の変換からコイルが消え、スピン注入磁化反転により電気→磁気の変換からもコイルが消えようとしています。スピントロニクスは、さらにスピン流という概念を得て、大きく飛躍しようとしています。

スピン科学は、ナノという舞台を得て、大きく育ちつつあります。 Nagaosaは、強磁性体における異常ホール効果をベリー位相という量 子論の深淵のコンセプトで説明し、彼は固体の中に宇宙論が成立すると 言っています³⁹⁾。

この分野は進歩が速すぎて一時も目が離せないほどです。理論と実験が かみ合って、新しいパラダイムが開かれる予感を感じます。

付録 6A 正常磁気抵抗効果の導出

磁界中の電子の運動を記述する運動方程式は、

 m*dv/dt+m*v/t=-e(E+v×B)
 (6A-1)

 静電界、静磁界下での定常状態を考えると、第1項は無視できるの

で、

 $\mathbf{v} = -(e \ \tau/m^*)(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B})$

キャリア密度を n として、J=-nev によって電流密度に書きかえると この式は式(10)になります。

 $J = -(ne^{2}\tau/m^{*})E + J \times (e\tau/m^{*})B$ (6A-2) 電流密度ベクトル J の x, y, z 成分を J_x, J_y, J_z、電界ベクトル E の x, y, z 成分を E_x, E_y, E_z とし、磁界 B が z 方向に加わっているとすると、 $J_{x} = (ne^{2}/m^{*})[E_{x}{\tau/(1+\omega_{c}^{2}\tau^{2})} - E_{y}{\omega_{c}\tau^{2}/(1+\omega_{c}^{2}\tau^{2})}]$ $J_{y} = (ne^{2}/m^{*})[E_{x}{\omega_{c}\tau^{2}/(1+\omega_{c}^{2}\tau^{2})} + E_{y}{\tau/(1+\omega_{c}^{2}\tau^{2})}]$ (6A-3) と書けます。ここに $\omega_{c} = eB/m^{*}$ はサイクロトロン角振動数です。導電 率テンソル σ_{ij} を使って表すと

$$J_{x} = \sigma_{xx} E_{x} - \sigma_{xy} E_{y}$$

$$J_{y} = \sigma_{yx} E_{x} + \sigma_{yy} E_{y}$$
(6A-4)

となり、導電率テンソルの成分は次式で表されます。

$$\sigma_{xx} = \sigma_{yy} = (ne^2/m^*) \langle \tau/(1 + \omega_c^2 \tau^2) \rangle$$

$$\approx ne^2 \langle \tau \rangle (1 - \omega_c^2 \langle \tau^2 \rangle)/m^* \qquad (6A-5)$$

$$\sigma_{xy} = -\sigma_{yx} = -(ne^2/m^*) \langle \omega_c \tau^2/(1 + \omega_c^2 \tau^2) \rangle$$

$$\approx -ne^2 \omega_c \langle \tau^2 \rangle (1 - \omega_c^2 \langle \tau^2 \rangle)/m^*$$

〈 〉は電子分布関数を用いた平均を表します。 ここで *ω_c τ*〈〈1 としました。

ホール電圧測定端子が開放されていると $J_y=0$ 、従って、 $E_y=-(\sigma_{yx}/\sigma_{yy})E_x=(\sigma_{xy}/\sigma_{xx})E_x$ となるので、式(6A-3)の第1式は

 $J_x = \sigma_{xx} E_x - \sigma_{xy} (\sigma_{xy} / \sigma_{xx}) E_x = (\sigma_{xx} + (\sigma_{xy}^2 / \sigma_{xx})) E_x \quad (6A-6)$

これより、磁界を加えたときの導電率は

 $\sigma(B) = \sigma_{xx} + (\sigma_{xy}^2 / \sigma_{xx})$

 $= n e^{2} \langle \tau \rangle / m^{*} + (n e^{2} \omega_{c}^{2} / m^{*}) (\langle \tau^{2} \rangle / \langle \tau \rangle - \langle \tau \rangle \langle \tau^{2} \rangle).$

磁界 0の導電率は $\sigma_0 = ne^2 \langle \tau \rangle / m^*$ なので、磁気導電比は

 $\Delta \sigma / \sigma_0 = (\sigma(B) - \sigma_0) / \sigma_0 = \sigma_0 \omega_c^2 (\langle \tau^2 \rangle / \langle \tau \rangle^2) (\langle \tau^2 \rangle - \langle \tau \rangle^2)$

これより、MR比 $\Delta \rho / \rho_0$ は、

 $\Delta \rho / \rho_0 \approx -\Delta \sigma / \sigma_0 = \omega_c^2 (\langle \tau^2 \rangle / \langle \tau \rangle^2) (\langle \tau \rangle^2 - \langle \tau^2 \rangle)$ (6A-7)

となります。 τ が等方的ならば、 $\langle \tau \rangle^2 = \langle \tau^2 \rangle$ なので MR は生じませんが、 異方性があると O でない値をもちます。 ω_c は B に比例するので MR 比は B² に比例します。

付録 6B-1 RKKY 相互作用モデルによる振動の説明

RKKY相互作用とは、図 6B1 (a) に示すように、局在スピンの近くに 来た伝導電子がスピン偏極を受け、スピン偏極した伝導電子がもう一つ の局在スピンの向きをそろえるという間接交換相互作用です。この相互 作用の符号は、図 6B-1 (b) に示すように距離とともに正負に振動しま す。



図 6B-1 (a) RKKY 相互作用と(b)フリーデル振動 この相互作用は希土類や遷移元素希薄合金の磁気秩序を説明するた めに考えられました。この振動は数式を使うと、

$$H_{\rm RKKY} = -9\pi \frac{J^2}{\varepsilon_{\rm F}} \left(\frac{N_e}{N}\right)^2 f(2k_{\rm F}R) S_1 \cdot S_2 \qquad (6\,{\rm B}\cdot 1)$$

という式で表されます。 関数 f(x) は

$$f(x) = \frac{-x\cos x + \sin x}{x^4} \tag{6B-2}$$

と書き表されます。この式から、振動周期 λ はフェルミ波数 k_F を用いて、 $\lambda = \pi/k_F$ で与えられることがわ

Grünberg のグループは、く さび形の厚さを持つ Cr を非磁 性スペーサとする Fe/Cr/Fe サンドウィッチ膜を作り、磁気 光学効果を用いて層間交換相 互作用の大きさの Cr 層厚依存 性を精密に測定した結果、層間



図 6B-2 Cuの逆格子空間におけるフェル ミ面の表示。矢印は停留ベクトル⁴⁰⁾

相互作用の振動には約 1.8nm の長周期振動と周期約 0.3nm の短周期 振動が重なっていることを見出しました⁴⁰⁾。これらの周期は、フェル ミ波数 k_Fでは説明できません。Bruno⁴¹⁾は、層間の振動周期は非磁性 金属の k 空間におけるフェルミ面上の2点間距離が極値をとるような 2点を結ぶ波数ベクトル(停留ベクトル)によって決まるということを 導きました。この停留波数ベクトルを Qs とすると、振動周期λは λ=2π/Qs で与えられるというのです。実際、図 6B-2 に示すように Cu のフェルミ面には複数の停留ベクトルがあって、実験で見られた2つの 振動周期を説明することができました。

B-2 量子閉じ込めモデル

もう1つのモデルは、非磁性金属の伝導電子が磁性金属との界面で 反射され干渉することによって定在波を作って閉じこめられるとする モデルです。金属薄膜内に電子波が閉じこめられる現象は以前から知ら れていましたが、Himpsel のグループは Co(100)上に成膜した Cu 超 薄膜に閉じこめられた量子状態を逆光電子分光および逆光電子分光に より見いだし、フェルミ準位における状態密度が、GMR 同様の振動構 造を持つことを明らかにしました⁴²⁾。

図 6B-3 に示すように、平行配置 の場合、↑スピン電子は実線のよう に境界面で反射されることなく通過 し、量子閉じこめはおきません。一 方↓スピン電子が感じる界面のポテ ンシャル障壁は高く、電子波は点線 で示すように Cu スペーサ内に量子 的に閉じ込められます。反平行配置 では、↑スピン電子も↓スピン電子 も界面で反射されます。このように 量子閉じ込めが起きると、電子状態 はとびとびのエネルギー準位をもち、



図 6B-3 平行配置と反平行配置に おける電子波の閉じ込め効果

磁性層間の距離を変えると、そのエネルギー準位の位置が変化します。 そのエネルギー位置が磁性層間の磁化が平行、反平行のどちらで低いか によって、が決まると考えるのです。

このように、磁性層間結合の振動現象は、RKKY振動、量子閉じこめの両面から解釈できますが、Brunoは、両者が同じ物理現象を異なる断面から見ているものであることを明らかにしています。

129

第6章の参考文献

- 1) 猪 俣 浩 一 郎 : 日 本 磁 気 学 会 誌 6,[1]-[6](2011) に 連 載。
- 2) A.A. Druzhinin, I.P. Ostrovskii, Yu.M. Khoverko, N.S. Liakh-Kaguj, Iu.R. Kogut: Mater. Sci. Semicond. Processing 14, 18 (2011)の Fig.1 にもとづき作図.
- 3) Fert and I.A. Campbell: Phys. Rev. Lett. 21 (1968) 1190.
- 4) N.F. Mott, H. Jones: The theory of the properties of metals and alloys, The Clarendon Press, 1936.(邦訳:吉岡正三、横 家恭介訳「金属物性論」内田老鶴圃)
- 5) C. Haas: Phys. Rev. 168, 531-538 (1968)
- 6) I.A. Campbell and A. Fert: Transport Properties of Ferromagnets, in Handbook of Magnetism Vol. 3, ed. E.P. Wohlfarth, (North Holland, 1982) pp751
- 7) R. Karplus and J.M. Luttinger: Phys. Rev. 95 (1954) 1154
- 8) R. Karplus and J. M. Luttinger: Phys. Rev. 95, 1154-1160 (1954).
- 9) 浜口智尋、谷口研二:半導体デバイスの物理,朝倉書店、東京、1990,
 p.48
- 10) 藤森啓安、新庄輝也、山本良一、前川禎通、松井正顕編:金属人
 工格子,アグネ技術センター、東京、1995
- 11) 藤森啓安、高梨弘毅、三谷誠司:日本応用磁気学会誌 19,4
 (1995)
- 12) P. Grünberg, R. Schreiber and Y. Pang: Phys. Rev. Lett. 57, 2442 (1986)
- M.N. Baibich, J. M. Broto, A. Fert, F. Nguyen Van Dau, F. Petroff, P. Eitenne, G. Creuzet, A. Friedrich, J. Chazelas: Phys. Rev. Lett. 61, 2472 (1988).
- 14) G. Binasch, P. Grünberg, F. Saurenbad, W. Zinn: Phys. Rev. B 39, 4828(1989).
- 15) Barthelemy, A. Fert and F. Petroff: Handbook of Magnetic

Materials Vol.12, eds. K.H.J. Buschow, North-Holland, Amsterdam, 1999; Chap 1." Giant Magnetoresistance in Magnetic Multilayers", p.20.

- 16) T. Shinjo and H. Yamamoto: J. Phys. Soc. Jpn. 59, 3061 (1990).
- 17) B. Dieny, V.S. Speriosu, S.S.P. Parkin, B.A. Gurney, D.R.
 Wilhoit, D. Mauri: Phys. Rev. B 43, 1297-1300 (1991).
- 18) S.S.P. Parkin, Z.G. Li, and D.J. Smith: Appl. Phys. Lett. 58, 2472 (1991).
- 19) P. M. Tedrow, R. Meservey, and P. Fulde, Phys. Rev. Lett. 25, 1270. (1970).
- 20) M. Julliere: Phys. Rev. Lett., 54A, 225 (1975).
- S. Maekawa, U. Gäfvert: IEEE Trans. Magn. MAG-18, 707 (1982).
- 22) T. Miyazaki and N. Tezuka: J. Magn. Magn. Mater. 139, L231 (1995).
- 23) http://www.nims.go.jp/apfim/Andreev_j.html
- R. J. Soulen Jr., J. M. Byers, M. S. Osofsky, B. Nadgorny, T. Ambrose, S. F. Cheng, P. R. Broussard, C. T. Tanaka, J. Nowak, J. S. Moodera, A. Barry, J. M. D. Coey: Science 282, 85 (1998).
- G. J. Strijkers, Y. Ji, F. Y. Yang, C. L. Chien, and J. M. Byers:
 Phys. Rev. B 63, 104510 (2001).
- W. H. Butler, X.-G. Zhang, T. C. Schulthess, J. M. MacLaren:
 Phys. Rev. B 63, 054416 (2001).
- 27) J. Mathon and A. Umeski: Phys. Rev. B 63, 220403R (2001).
- S. Yuasa, A. Fukushima, T. Nagahama, K. Ando, and Y. Suzuki, Jpn. J. Appl. Phys., Part 2 43, L558 (2004).
- 29) S. S. P. Parkin, C. Kaiser, A. Panchula, P. M. Rice, B. Hughes,

M. Samant and S.-H. Yang: Nature Materials 3, 862 (2004)

- 30) (独)産総研ナノスピントロニクスセンターWeb site <u>http://unit.aist.go.jp/src/ci/teams/teams_metal.html</u>の図に 基づいて作図
- 31) J. Slonczewski: J. Magn. Magn. Mater.159, L1 (1996).
- 32) L. Berger: Phys. Rev. B 54, 9353 (1996).
- 33) E. B. Myers, D. C. Ralph, J. A. Katine, R. N. Louie, R. A. Buhrman: Science 285, 865 (2000).
- 34) 小野輝男:スピントロニクス入門セミナーテキスト(2011.12.16)
- 35) F.J. Albert et al., Appl. Phys. Lett. 77, 3809 (2000).
- 36) 久保田均,福島章雄,大谷祐一,湯浅新治,安藤功児,前原大樹, 恒川孝二,D. Djayaprawira,渡辺直樹,鈴木義茂:日本応用磁気学 会第145回研究会資料「スピン流駆動デバイスの最前線」 (2006.1)p.43
- 37) 小野輝男、矢野邦明、谷川博信、山口昭啓:日本応用磁気学会第
 145回研究会資料「スピン流駆動デバイスの最前線」
 (2006.1)p.37.
- 38) Yamaguchi, T. Ono, S. Nasu, K. Miyake, K. Mibu, and T. Shinjo: Phys. Rev. Lett., 92, 077205 (2004).
- 39) 永長直人: 固体物理 41,877 (2006),同 42,1 (2007),同 42, 487 (2007).
- 40) S. Demokritov, J.A. Wolf and P. Grünberg: Europhys. Lett.15, 881 (1991)
- 41) P. Bruno and Chappart: Phys. Rev. Lett. 67, 1602 (1991)
- 42) J.E.Ortega, F.J.Himpsel, G.J. Mankey and R.F.Willis: Phys. Rev. B47, 1540 (1993).