

ファラデー効果による光スイッチ

- クロスニコル状態の偏光子Pと検光子Aの間に長さ0.23 mのクラウンガラスの棒を置き10⁸ A/m(~1.3T)の磁界をかけたすると、ガラス中を通してある光は90°振動面が回転して検光子Aの透過方向と平行になり光がよく通過する。

ファラデー効果と自然旋光性のちがい

- ファラデー効果においては磁界を反転すると逆方向に回転ができます。つまり回転角は磁界の方向に対して定義されています。一方、自然旋光性は回転が光の進行方向に対して定義されています。
- 図2.7に示すように、ブドウ糖液中を光を往復させると戻ってきた光は全く旋光していないが、磁界中のガラスを往復した光は、片道の場合の2倍の回転を受けています。

強磁性体のファラデー効果

- ガラスのファラデー効果に比べ、強磁性体、フェリ磁性体は非常に大きなファラデー回転を示す。
- 飽和磁化状態の鉄のファラデー回転は1cmあたり380,000°に達する。強磁性体のファラデー回転角の飽和値は物質定数である。
- 1cmもの厚さの鉄ではもちろん光は透過しないが薄膜を作ればファラデー回転を観測することが可能である。例えば30 nmの鉄薄膜では光の透過率は約70%で、回転角は約1°となる。

代表的な磁性体のファラデー効果

物質名	旋光角 (deg/cm)	性能指数 (deg/dB)	測定波長 (nm)	測定温度 (K)	磁界 (T)
Fe	3.82×10 ⁻⁸	578	室温	2.4	
Co	1.8×10 ⁻⁹	546	"	2	
Ni	1.3×10 ⁻⁹	826	120 K	0.27	
Y ₂ Fe ₁₄ O ₁₄	250	1150	100 K		
Gd ₂ Bi ₁₇ O ₃₃	1.01×10 ⁻⁹	44	800		
MnSb	2.8×10 ⁻⁹	500	"		
MnBi	5.0×10 ⁻⁹	1.43	633	"	
YFeO ₃	4.9×10 ⁻⁹	633	"		
NdFeO ₃	4.72×10 ⁻⁹	633	"		
CrIr _x	1.3×10 ⁻⁹	500	1.5K		
Eu _{0.5} Eu ₂ O ₃	5~10 ⁻⁹	104	660	4.2 K	2.08
Ca ₃ C ₂ S ₄	5.8×10 ⁻⁹	35(80K)	1000	4K	0.6

磁気ヒステリシス

- 強磁性体においては、その磁化は印加磁界に比例せず、ヒステリシスを示します。

- O→B→C: 初磁化曲線
- C→D: 残留磁化
- D→E: 保磁力
- C→D→E→F→G→C: ヒステリシスループ

原理

結果

ファラデー効果で磁区を見る

- 測定に使う光のスポット径が磁区よりも十分小さければ、磁区の磁化の向きを光の強弱によって観測することができます。
- ただし、面上に垂直な磁化の成分のみを捉えることが出来ます。

磁気光学効果で磁区を見る (Bi置換磁性ガーネット薄膜)

ファラデー効果を用いた磁区のイメージング

磁気力一効果

- 磁気力一効果は、反射光に対するファラデー効果といふことがあります。カー(Kerr)という人は電気光学効果の研究でも有名で一般にカー効果といふと電気光学効果のほうをさすことが多いので区別のため磁気カー効果と呼んでいます。
- 英語ではMagneto-optical Kerr Effect: MOKEと呼びます。

磁気力一効果

- MO-Kerr効果には、3種類があります。
- 横カ一効果**(磁化が反射面の法線方向、直線偏光は傾いた構円偏光となる)
- 縦カ一効果**(磁化が試料面内&入射面内、直線偏光は傾いた構円偏光となる)
- 横カ一効果**(磁化が試料面内、入射面に垂直偏光の回転はないが磁界による強度変化)

代表的な磁性体のカ一回転角

物質名	カ一回転角 (deg)	測定光エネルギー (eV)	測定温度 (K)	磁界 (T)
Fe	0.87	0.75	室温	
Co	0.85	0.62	"	
Ni	0.19	3.1	"	
Gd	0.16	4.3	"	
Fe ₃ O ₄	0.32	1	"	
MnBi	0.7	1.9	"	
Co ₂ S	1.1	0.8	4.2	0.4
Cr ₂ S ₃	3.5	2.9	4.2	
EuO	5	2.1	12	
USb ₂ Ti ₂	9.0	0.8	10	4.0
Co ₂ Cr ₂ S ₄	4.5	0.7	80	
a-GdCo ⁴	0.3	1.9	298	
PtInSb	2.1	1.75	298	1.7
CaSb	90	0.46	1.5	5.0

磁気光学スペクトル

- 磁気旋光(ファラデー回転、カ一回転)に限らず一般に旋光度は、光の波長に大きく依存する。旋光度の波長依存性を化学の分野では旋光分散(optical rotatory dispersion: ORD)と呼んでいます。物理の言葉では旋光スペクトルといいます。
- 旋光度や円二色性は物質が強い吸光度を示す波長領域で最も大きく変化します。これを化学の方では異常分散と称します。
- 何が異常かというと、一般に吸収のない波長では旋光度は波長の二乗に反比例して单調に変化するのに対し、特定の波長でビークを持ったり、微分波形を示したりするからです。

磁気光学ヒステリシスループの波長依存性

- 右の図はいくつかの測定波長におけるアモルファスGdCo薄膜のカ一効果のヒステリシス曲線です。
- この図を見るヒステリシスループの高さばかりではなく、その符号までが波長とともに変ることが分かります。
- なぜ磁気光学で測定したヒステリシスは波長によって大きさが変わったり反転したりすることがあるのでしょうか?

GdCoの磁気光学スペクトル

図はアモルファスGdCo薄膜の残留磁化におけるカ一回転およびカ一横円率を光子のエネルギーに対してプロットしたスペクトルです。

なぜエネルギーを横軸にとるかというと、磁気光学効果はエネルギーによらず、波長によらず同じ結果を生んでいます。光の波長とエネルギーの間の関係は、波長とエネルギーの間に一定の割合があるため、E=hcλと表されます。ここでλは波長、cは光速、hはプランク定数です。