BL-16A/2012G667, 2013S2-004

## 角度依存 X 線磁気円二色性による伸張応力下 La<sub>0.6</sub>Sr<sub>0.4</sub>MnO<sub>3</sub>薄膜の 結晶磁気異方性の観測

Magnetocrystalline anisotropy in La<sub>0.6</sub>Sr<sub>0.4</sub>MnO<sub>3</sub> thin films under tensile strain observed by angle-dependent x-ray magnetic circular dichroism

芝田悟朗<sup>1,\*</sup>, 門野利治<sup>1</sup>, 石上啓介<sup>1</sup>, 原野貴幸<sup>1</sup>, 高橋文雄<sup>1</sup>, 吉松公平<sup>1,2</sup>, 藤森淳<sup>1</sup>, 小出常晴<sup>2</sup>, 組頭広志<sup>2</sup>, 古瀬充穂<sup>3</sup>, 淵野修一郎<sup>3</sup>, 岡野真<sup>3</sup>, 藤平潤一<sup>4</sup>, 内田公<sup>4</sup>,

渡邊和訓4,藤平秀幸4,藤平誠一4

1東京大学理学系研究科物理学専攻,〒113-0033東京都文京区本郷7-3-1

<sup>2</sup>KEK-PF 物質構造科学研究所, 〒305-0801 茨城県つくば市大穂 1-1

3 産業技術総合研究所, 〒305-8568 茨城県つくば市梅園 1-1-1

4株式会社フジヒラ, 〒305-0047 茨城県つくば市千現 2-1-6

Goro Shibata<sup>1,\*</sup>, Toshiharu Kadono<sup>1</sup>, Keisuke Ishigami<sup>1</sup>, Takayuki Harano<sup>1</sup>, Yukio Takahashi<sup>1</sup>, Kohei Yoshimatsu<sup>1, 2</sup>, Atsushi Fujimori<sup>1</sup>, Tsuneharu Koide<sup>2</sup>, Hiroshi Kumigashira<sup>2</sup>, Mitsuho Furuse<sup>3</sup>, Shuichiro Fuchino<sup>3</sup>, Makoto Okano<sup>3</sup>, Jun-ichi Fujihira<sup>4</sup>, Akira Uchida<sup>4</sup>, Kazunori Watanabe<sup>4</sup>, Hideyuki Fujihira<sup>4</sup>, and Seiichi Fujihira<sup>4</sup>

<sup>1</sup>Department of Physics, University of Tokyo, Bunkyo-ku, Tokyo 113-0033 <sup>2</sup>Photon Factory, Institute of Materials Structure Science, High Energy Accelerator Research Organization (KEK), Tsukuba, Ibaraki 305-0801

<sup>3</sup>National Institute of Advanced Industrial Science and Technology, Tsukuba, Ibaraki 305-8568 <sup>4</sup>Fujihira Co., Ltd., Tsukuba, Ibaraki 305-0047

## 1 <u>はじめに</u>

我々はこれまで、薄膜あるいは多元素系磁性体の 異方的な磁性の起源を調べることを目的として、角 度依存 X 線磁気円二色性 (XMCD) 装置の開発およ びそれを用いた分光測定を行ってきた[1.2.3]。本装 置では、2軸の超伝導マグネットを用いて、試料角 度に加えて磁場角度を回転させられるようにしたこ とにより、X 線入射方向の変化の影響を取り除いて 磁気異方性を調べることが可能になる。また、これ まで理論的に提唱されていた XMCD の磁場角度依 存性 [4,5] を利用したスピン依存電子状態の研究も 可能になっている。過去の報告で述べた通り[3]、こ れまでに軌道自由度を持つ酸化物磁性体 La<sub>0.6</sub>Sr<sub>0.4</sub>MnO<sub>3</sub> (LSMO)の磁場角度依存 XMCD 実験を 行い、SrTiO<sub>3</sub> (STO) (001) 基板上に成長させた LSMO 薄膜が、形状磁気異方性だけでなく結晶磁気異方性 も面内容易磁化に寄与していること、またスピン分 極した電子の軌道状態について面内方向に広がった 軌道(x<sup>2</sup>-y<sup>2</sup>軌道)が優先的に占有されることを突き 止めた。本報告では、同じ STO 基板上の LSMO 薄 膜に対して複数の膜厚の角度依存 XMCD 実験を行 い、磁気異方性定数を定量的に見積った結果を示す。 2 <u>実験</u>

STO (001) 基板上に膜厚 20 分子層 (ML) および 4 ML の LSMO 薄膜をパルスレーザー堆積法により成 長させた。バルクの LSMO の格子定数 (a = 0.387nm) は STO のそれ (a = 0.3905 nm) よりも小さいた め、LSMO 薄膜は面内伸長型の基板応力を受けるこ とになる。4 軸 X 線回折計を用いた逆格子空間マッ ピングによって、LSMO 薄膜がエピタキシャル に成長していることが確認された[6]。薄膜成長手法 および評価方法の詳細は[6,7]に示されている。

XMCD 測定は KEK-PF の BL-16A2 に設置した角



図 1: 角度依存 X 線磁気円二色性 (XMCD) 測定の セットアップの概念図、および光入射角 θ.・磁場 角度 θu・磁化方向 θu の定義。



図 2: さまざまな磁場角度 *θ*<sub>H</sub> に対する SrTiO<sub>3</sub> (STO) 基板上 La<sub>0.6</sub>Sr<sub>0.4</sub>MnO<sub>3</sub> (LSMO)薄膜の Mn 2*p* 端 X 線磁気円二色性 (XMCD) スペクトル。光入 射角 θ は 45° に固定した。(a) 膜厚 20 分子層 (ML)、(b) 膜厚 4 ML の LSMO 薄膜についてのス ペクトル。

度依存 XMCD 装置[1,2] を用いて行った。光入射角  $\theta_L$ は試料面直方向から 45°に固定し、磁場角度 $\theta_H$  $\epsilon | \theta_H | \leq 70°$ の範囲で変化させながら XMCD 測定を 行った ( $\theta_L$ ,  $\theta_H$ の定義は図 1 参照)。20 ML の LSMO 薄膜ではバルク試料とほぼ同じ強磁性転移温 度( $T_{C,Buk} \sim 370$  K)を示すのに対し、4 MLの試料では  $T_C$ および飽和磁化がバルクの値に比べて減少し、 $T_C$ << 室温となることが知られている[6,7,8]。このため、20 MLの試料は <math>T = 300 K で、4 MLの試料は T = 30K で測定した。用いた最大磁場の大きさは $\mu_0 H = 1$  T であった。XMCD スペクトルはすべて比較的表面敏 感な全電子収量 (TEY) 法(検出深さ $\lambda \sim 3-5$  nm)に よって測定した。

## 3 結果および考察

図 2(a)(b)に、磁場角度 θ<sub>H</sub> に対して測定した膜厚 20 ML および 4 ML の LSMO 試料の Mn 2p 端 XMCD スペクトルを示す。磁場角度 θ<sub>H</sub> の回転に伴 い磁化方向が変化していくのを反映して、XMCD の 強度が次第に変化し、ある角度で符号反転する様子 が見られる。XMCD スピン総和則[9]を用いて Mn の スピン磁気モーメントの θ<sub>H</sub> 依存性を求めた結果を図 2(a)(b)に示す。ここで、磁気異方性がある系では、 外部磁場の方向と磁化方向は常に平行とは限らない、



図 3: XMCD スピン総和則[9] を用いて求めた (a) 膜厚 20 ML および (b) 膜厚 4 ML の LSMO 薄膜に ついてのスピン磁気モーメントの磁場角度( $\theta_H$ ) 依 存性とそのシミュレーション結果。赤丸記号が実 験値、青実線が磁気異方性を取り入れたシミュレ ーション結果(手法は本文を参照)。黒破線は磁 化方向 $\theta_M$  と磁場方向 $\theta_H$  とが常に等しいと仮定し た場合の $\theta_H$ 依存性で、 $\cos(\theta_H - \theta_L)$ に比例する曲線 である。この仮定の下では実験データを説明でき ず、磁気異方性を取り入れる必要がある。

すなわち一般には $\theta_M \neq \theta_H$ であることに注意する必要がある。実際、仮に常に $\theta_M = \theta_H$ が成り立ったとすると、観測される磁気モーメントは図 2(a)(b)の破線のように  $\cos(\theta_H - \theta_L)$ 的な $\theta_H$ 依存性を示すはずであるが、実験データは明らかにこの曲線から外れている。

XMCD で観測されるこのような磁化の *θH* 依存性 をシミュレーションするため、以下のようなモデル を用いた[3]。単位体積あたりの系の磁気的エネルギ ーE を、外部磁場 *H*<sub>ext</sub> によるエネルギー、薄膜面直 方向の反磁場 *H*<sub>demag</sub> によるエネルギー(すなわち形 状磁気異方性エネルギー)、および一軸性の結晶磁 気異方性エネルギーの和として表し、

$$E = -\mu_0 M H_{\text{ext}} \cos(\theta_M - \theta_H) + (\mu_0 / 2) M^2 \sin^2 \theta_M + K_u \sin^2 \theta_M$$
(1)

とする( $K_u$ は結晶磁気異方性定数)。磁化の大きさ Mおよび磁化方向 $\theta_M$ は、 $0 \le M \le M_{sat}$ 、 $0^\circ \le \theta_M \le 90^\circ$ の 範囲でこの Eを最小化する値として得られる( $M_{sat}$ は飽和磁化)。したがって、 $K_u$ および  $M_{sat}$ をパラメ ータとして与えれば、XMCD で観測される磁化の  $\theta_H$ 依存性を求められる。実験データと合うように最

表 1: 図 3 のシミュレーションから求めた飽和磁 化 (*M*<sub>sat</sub>) および結晶磁気異方性定数 (*K*<sub>u</sub>) の 値。

膜厚 (温度)	$M_{\rm sat} \left[ \mu_{\rm B}/{\rm Mn}  ight]$	$K_u [J/m^3]$
20 ML (300 K)	0.92	$2.3 \times 10^{4}$
4 ML (30 K)	0.92	$1.6 \times 10^{4}$

適な Kuおよび M<sub>sat</sub>を決めることで、これらの値を見 積もることができる。

図 2(a)、(b)に、上記の手続きにより求めた最適シ ミュレーション結果を実線で示す。実験で得られた 磁化の $\theta_H$  依存性は上記のモデルでよく再現されてい る。パラメータ  $K_u$ ,  $M_{sat}$  の値は表 1 に示す通りであ る。ここから、飽和磁化  $M_{sat}$ は 20 ML, 300 K の場合 と 4 ML, 30 K の場合でほぼ同じである一方、磁気異 方性定数  $K_u$  は膜厚の減少に伴って小さくなること が分かる。

STO (001)基板上 LSMO 薄膜の X 線回折の結果 [10]によると、膜厚が 10 nm (~25 ML) 以下の場合、 LSMO 薄膜の面内格子定数 a はエピタキシャル歪み によって STO の格子定数と等しくなっているのに 対し、面直格子定数 c は膜厚の減少に伴って増大す ること、それによって厚い膜では c/a < 1 であったも のが薄い膜では次第に c/a ~ 1 に近づくことが示され ている。すなわち、膜厚の減少は結晶格子の異方性 を減少させる向きに働くことになる。このような結 晶構造の変化が、薄膜化に伴う  $K_u$ の減少の原因に なっているという可能性が考えられる。

## 参考文献

- M. Furuse *et al.*, IEEE Trans. Appl. Supercond. 23, 4100704 (2013).
- [2] 藤平 潤一ほか、「超高真空 3 軸ボア付伝導冷却型 YBCO ベクトルマグネット装置の開発」、低温工学 485号 233 (2013).
- [3] G. Shibata *et al.*, Photon Factory Activity Report 2012
   **30B**, No. 106 (2013).
- [4] J. Stöhr and H. König, Phys. Rev. Lett. 75, 3748 (1995).
- [5] H. A. Dürr and G. van der Laan, Phys. Rev. B 54, R760 (1996).
- [6] K. Yoshimatsu, Doctor Thesis, Chapter 4 (2012).
- [7] K. Yoshimatsu *et al.*, Appl. Phys. Lett. **94**, 071901 (2009).
- [8] G. Shibata et al., Phys. Rev. B 89, 235123 (2014).
- [9] P. Carra et al., Phys. Rev. Lett. 70, 694 (1993).
- [10] F. Sandiumenge *et al.*, Phys. Rev. Lett. **110**, 107206 (2013).
- \* shibata@wyvern.phys.s.u-tokyo.ac.jp