W55a 硬X線望遠鏡のための多層膜反射鏡の高性能化

大石、酒井、原、加納、古澤、国枝(名大)、田村啓輔(ISAS/JAXA)

我々は白金/炭素多層膜を用いた硬m X線望遠鏡の開発を行っており、現在m 60keVまでの撮像観測が可能になって いる。より高いエネルギー領域には、R プロセスの解明に重要な元素や、中性子性の内部構造や重力崩壊型超新 星爆発の機構解明の手がかりとなる元素の核 線が存在し、今後の天体物理学に置いて重要な領域と言える。し かし、現在のところ、このエネルギー領域において有効な光学系が存在しないため、観測できる天体は非常に明 るいものに限られており、未開拓な領域となっている。X線の全反射臨界角はエネルギーの逆数に比例するため、 このような高エネルギーな電磁波は実用的な角度で反射することができない。ブラッグ反射を利用した多層膜や 多層膜スーパーミラーでは、現在主に1次のブラッグ反射を利用しているが、現在の技術で安定して製作可能な 周期長から、80keVが上限となっている。高次のブラッグ反射を利用することは考えられるが、現在我々が用い ている白金と炭素の組み合わせでは、白金の K 吸収端による反射率の低下が大きく、70keV 以上では実用に足る 反射率が得られない。そこで、現在主に反射鏡性膜に使っている DC マグネトロンスパッタリング装置よりも一 桁真空度がよく、また多種類の物質をターゲットとできる、イオンビームスパッタリング装置を用いることにし た。イオンビームスパッタリング装置では、鏡面となる重元素として白金以外にもニッケル、クロム、タングス テンなどを使用でき、間に挟む軽元素として C 以外に Si も利用できる。また、現在使用している DC マグネトロ ンスパッタリング装置では重元素と軽元素を1種類ずつしかスパッタできないが、イオンビームスパッタリング 装置では3種類以上の物質を用いて多層膜を成膜することが可能である。本講演では、新しい反射鏡の設計・成 膜・反射率測定の結果とその改善点について報告する。