

를 보였다.

끝으로, 우리 은하의 적외선 모형에 관한 이제까지의 다른 연구자들의 연구 결과와 본 연구에서 얻은 결과를 자세하게 비교 논의 하였다.

Interacting Galaxy ESO 513-IG11에 대한 분광관측

성언창¹, 천문석², 홍정호¹, 박장현¹

¹표준과학연구원 천문대

²연세대학교 천문대기과학과

근접해 있는 은하 ESO 513-IG11 (CTS 1036) a, b와 ESO 513-G10에 대해 Mt. Stromlo & Siding Spring Observatory (MSSSO)의 188 cm 망원경의 f/18 Cassegrain Spectrograph와 PCA를 이용하여 3500~7200Å 영역에 대한 분광관측을 수행하였다. 분광관측은 슬릿의 폭이 50~150 μm인 long slit과 300 lines/mm의 grating을 사용하였다. 그리고 3500~7200Å영역을 blue(3500~5500Å)과 red(4800~7200Å)을 나누어 관측을 수행하였으며, red관측에서는 blue의 2nd order를 차단하기 위하여 GG7 filter를 사용하였다. 관측자료 reduction은 IRAF를 이용하였다.

ESO 513-IG11은 두개의 청색왜은하 (comp-a와 comp-b)로 구성되어 있으며, 근접한 은하 ESO 513-G10과 두 은하의 시선속도차는 약 300 Km/sec로 중력적으로 연관있는 것으로 추정된다. 이 은하의 시선속도는 약 5000 Km/sec로 관측되었다.

ROSAT Observation of Elliptical Galaxies

Dong-Woo Kim

Department of Astronomy and Space Science, Chungnam National University

We have recently observed several elliptical galaxies with the ROSAT satellite. We confirmed earlier results obtained by the Einstein Observatory. Ellipticals with a low X-ray to optical luminosity ratio do have an additional emission component of very low temperature. On the other hand, ellipticals with a high X-ray to optical luminosity ratio have hot gas of order of 1 KeV and some ellipticals show temperature and absorption gradients, consistent with the cooling flow model. The implication of this new results will be discussed.

Rich cluster의 속도불균질성과 방향성

송 두 종¹, 김 광 태²

¹표준과학연구원 천문대

²충남대 천문우주과학과

광학 관측과 X-선 관측을 통한 은하단의 위치각과 배열성 연구는 하나의 초은하단들을 이루는 은하단들은 같은 방향으로 배열관계를 보여주고 있고, 은하단 안의 첫째 은하들도 은하단과 잘 배열된 관계를 보여주고 있다. 이와 같은 은하들의 분포가 보여주는 구조의 배열성은 초기