

	Fluctuation Under Diffuse Interstellar Radiation Field.	Observing Station. 장 용희*, 정 장해, 오 병렬(국립 천문대) 유 경로(서울대)
15:40—16:00	Abundance Variation Among Giant Stars in the Central Part of 47 Tuc. 천 문석(연세대)	16:20—16:40 III Self-absorption in the Rho Ophiuchus Dark Cloud. 민 영철*(서울대), 민영기(국립천문대)
16:00—16:20	UBV Calibrations of Photoelectric Photometry at Sobeaksan	*16:40—17:30 정기 총회 *17:30— 다과회

學術發表論文抄錄

SPECTRAL CLASSIFICATION OF HIGH PROPER MOTION STARS

李 相 珊

(서울 대학교)

1957년부터 시작된 Lowell 천문대의 Northern Sky Proper Motion Survey 가 완료되어 Proper Motion의 $0''.26/\text{yr}$ 보다 크고 밝기가 8등급 이하인 9,000여 개의 별들이 Catalogue에 수록되어 발표되었다(1971).

그 중 Warner and Swasey 천문대의 24—36 inch Burrell Schmidt Telescope 에 Objective-Prism을 설치하여 주로 blue region의 Spectrum을 얻어 900여개의 별의 새 Spectral type을 결정하였다. 또

이미 알려져 있는 Spectral type의 별 중 Subdwarf로 의심되는 80여개 별들에 관한 좀더 자세한 Slit Spectrogram을 36 inch Cassegrain Reflector로 얻어 Spectral type을 교정하였다.

위에 얻어진 Spectral type data와 이미 발표된 Spectral type을 이용하여 Luyten의 Luminosity function을 구하는 방법인 Mean Absolute Magnitude의 Method에 사용한

$$(M) = aH + b \quad (H = 5 + 5 \log \mu - m)$$

의 관계식에 Spectral type에 따라 변하는지를 조사해 보았다.

AN EXTENSION OF NEWTON'S EQUATION OF MOTION(Ⅱ): QSO= "BLACK HOLE"

KI JAE CHEON
Tokyo, Japan

Newton's equation of motion is extended as $\vec{P} = \dot{m}\vec{V} + m\vec{V} = \vec{F}$, $mC^2 = \vec{S}\vec{F} \cdot \vec{V}$. It explains the motion of Mercury's perihelion and the motion of photon in the gravity. As its applications to high density star, the change of

atomic structure and the gravitational redshift of atomic spectral lines are studied. The redshift of QSO is identified with the black hole to which a new radius is introduced.

THE COLOR-MAGNITUDE DIAGRAM OF THE GLOBULAR CLUSTER NGC 6752

LEE SEE-WOO
Seoul National University
and
R. D. CANNON
UK 48 in Schmidt Tel. Unit

NGC 6752에서 1,500여 개 별의 사진 측광으로부터 C-M diagram을 제시하고, 아울러 이로부터 이 성단의 기본 물리량

을 제시하며, 또 이 성단의 유일한 특징인 BHB와 Subgiant branch에서 나타나는 gap들의 특성을 살펴본다.
