

# 1979年度 秋季學術發表會\*

日時：1979年 10月 27日

場所：全南大學校 科學館

1. 招請講演會 座長：吳圭東(全南大)

10:30~11:00 太陽界의 進化  
洪承樹(서울大)

11:00~11:30 恒星의 進化  
玄正峻(서울大)

11:30~12:00 I. A. U定期總會參加  
趙慶哲(慶熙大)

12:00~12:10 歡迎辭(全南大總長)

12:10~13:30 記念撮影 및 晝食

2. 研究論文發表會 座長：李榮範(全北大)

13:30~13:50 Spectral Classification of High  
Proper Motion Stars  
李相珪(서울大)

13:50~14:10 食變光星 CW Cas의 軌道要素  
吳圭東(全南大)

14:10~14:30 An Introduction to SNU Pho-  
toelectric Photometric System  
李珩陸(서울大)

14:30~14:50 Abundance Variation Among  
Giant Stars in the Central  
Part of 47Tuc  
干文碩(延世大)

14:50~15:00 休息

15:00~15:20 A Progressive Report on Cali-  
bration of SNU Photometric  
System.  
安洪培·尹泰哲(서울大)

15:20~15:40 Small Grains Experincing  
Temperature Fluctuation under  
Diffuse Interstellar Radiation  
Field. 洪承樹(서울大)

15:40~16:00 An Unsuccessfull Atempt to  
Observe Lunar Occultation.  
李珩陸(서울大)

16:00~16:20 12 Standard Stars의 U. B. V광  
전측광관측  
姜用熙·鄭長海·吳昶烈(國立天文臺)  
俞景老(서울大)

16:20~16:40 Chemical Evolution of the  
Galaxy  
李時雨(慶北大)

## 發 表 論 文 抄 錄

### SPECTRAL CLASSIFICATION OF HIGH PROPER MOTION STARS

李 相 珪

서 울 대

1957년부터 시작된 Lowell 천문대의 Northern Sky Proper Motion Survey가 완료되어 proper motion이  $0''.26/\text{yr}$  보다 크고 밝기가 8등급 이하인 9000여개의 별들이 Catalogue에 수록되어 발표되었다(1971).

그중 Warner and Swasey 천문대의 24~36inch Burrell Schmidt Telescope에 Objective-Prism을 설치하여 주로 blue region의 spectrum을 얻어 900여개의 별의 새 spectral type을 결정하였다. 또

\* 1979年度 秋季學術發表會는 非常戒嚴으로 無期延期되었으므로 本欄에 發表論文抄錄을 실습니다.

이미 알려져 있는 spectral type의 별중 Subdwarf로 의심이 되는 80여개의 별을 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

$$(M) = aH + b \quad \text{여기서 } H = 5 + 5 \log \mu + m$$

의 관계식이 spectral type에 따라 변하는 가를 조사해 보았다.

### 식변광성 CW Cas의 궤도요소

吳 圭 東

全 南 大

Burchi, R. and de Sarts, R.에 의하여 관측발표된 식변광성 CW Cas의 광도곡선의 관측치(V)를 Russell and Merrill의 방법에 의해 광도곡선을 보정하였고, 보정된 광도곡선의 shape function과 depth function으로부터 nomographic method에 의해 CW Cas의 preliminary solution 얻었다.

### ABUNDANCE VARIATION AMONG GIANT STARS IN THE CENTRAL PART OF 47 TUC

M. S. Chun

Yonsei University

Four stars in the central region of 47 Tuc were observed spectroscopically using IPCS. The observed result showed that 2 asymptotic giant branch stars have the excess of carbon compared with the red giant branch stars, which indicated that the radial colour gradient in a globular clusters, at least for 47 Tuc, comes from the abundance gradient among the giant stars.

### A PROGRESSIVE REPORT ON CALIBRATION OF SNU PHOTOMETRIC SYSTEM.

Hong-Bae Ann

and

Tae-Seog Yoon

Department of Astronomy, Graduate School,

Seoul National University

From September 30 to October 9, 1979, we made the first observations at Sobaeksan Observing Station in order to calibrate the SNU photoelectric photometric system attached to KNAO 61 cm reflector. This is a progressive report on the calibration with only the first trial set of