

Сейчас оказалось возможным произвести дополнительные измерения блеска Плеяды по пластинкам, полученным на 15-дюймовом астрографе ГАИШ в разные эпохи, начиная с 1900 г. Измерения велись на ирисовом фотометре, обеспечивающем высокую точность результатов. Характеристические кривые строились по звездам с известными фотоэлектрическими величинами в системе В [4]. Как показали наши измерения, фотометрическая ошибка поля инструмента оказалась неощутимой. Точность измерений мы оценивали в  $\pm 0^m.01 - \pm 0^m.04$  (средняя квадратичная ошибка). Пластинки, снятые в 1945 г., полностью подтвердили вывод о существовании второго минимума блеска.

Результаты измерений приводятся в таблице. Во втором столбце в скобках указано число измеренных изображений, если на пластинке делалось по несколько экспозиций.

| Эпоха    | Число<br>пласти-<br>нок | В    | Эпоха    | Число<br>пласти-<br>нок | В     |
|----------|-------------------------|------|----------|-------------------------|-------|
| 1900 XII | 1 (3)                   | 5.06 | 1949 XI  | 1                       | 5.00: |
| 1901 II  | 1 (3)                   | 4.90 | 1951 I   | 2 (5)                   | 5.02  |
| 1932 XII | 1 (2)                   | 4.89 | 1952 XII | 1                       | 4.90  |
| 1945 XI  | 9                       | 5.33 | 1953 II  | 2                       | 5.01  |
| 1948 X   | 2                       | 5.17 | 1955 X   | 2                       | 4.96  |
| 1949 IX  | 1                       | 5.02 |          |                         |       |

### Литература

1. Р.А.Боцула, А.С.Шаров, ПЗ 12, 398, 1959.
2. L.Binnendijk, AJ 54, 117, 1949.
3. L.Binnendijk, AJ 60, 364, 1955.
4. H.L.Johnson, W.W.Morgan, ApJ 117, 313, 1953.

Государственный астрономический институт им. П.К.Штернберга,  
май, 1961 г.

### Фотографические наблюдения звезды КЗП 416

Г.В.Зайцева

В период с середины октября 1960 г. по январь 1961 г. на 16" астрографе Южной станции ГАИШ проводились наблюдения звезды КЗП 416. Ван Маанен и Лейтен [1] определили собственное движение этой звезды, которое позволило отнести ее к физическим членам скопления Гиады. Было установлено также, что звезда является белым карликом. Переменность блеска и цвета этой звезды заподозрена Хюмасоном и Цвикки [2].

Нами для исследования блеска было получено 58 снимков этой звезды с экспозициями от 5<sup>m</sup> до 1<sup>h</sup> (Эмульсия Agfa Astro-Platten).