

156. Огородников К. Ф., О принципиальной возможности обоснования статистической механики звездных систем, АЖ, 1957, 34, № 6.
157. Огородников К. Ф., Статистическая механика галактик с неоднородным звездным составом, АЖ, 1958, 35, № 3.
158. Огородников К. Ф., Динамика звездных систем, Физматгиз, Москва, 1958.
159. Агекян Т. А., Эволюция вращающихся систем гравитирующих тел, АЖ, 1958, 35, № 1.
160. Агекян Т. А., Функция распределения скоростей и темп диссипации в системах гравитирующих тел, АЖ, 1959, 36, № 2.
161. Агекян Т. А., Общие черты эволюции вращающихся систем гравитирующих тел, АЖ, 1960, 37, № 2.
162. Идлис Г. М., Симметрия стационарных осесимметричных звездных систем относительно экваториальной плоскости, АЖ, 1959, 36, № 1.
163. Идлис Г. М., Связь общих свойств гравитационного потенциала звездных систем с общим видом интегралов движения отдельной звезды, Труды Астрофиз. ин-та АН КазССР, 1959, 8, 24.
164. Паренаго П. П., О наблюдательном различии выражений галактического потенциала по Кузмину и по Паренаго, АЖ, 1959, 36, № 1.
165. Микиша А. М., Цицин Ф. А., О применении теоремы о вириале в динамике звездных систем, АЖ, 1957, 34, 678.
166. Дибай Э. А., Цицин Ф. А., Шаров А. С., К применению теоремы вириала в динамике звездных скоплений, АЖ, 1960, 37, 4.
167. Киладзе Р. И., О распределении масс в Галактике, Абаст. бюлл. 1958, № 22.
168. Микиша А. М., Цицин Ф. А., К вопросу о распределении масс в Галактике, АЖ, 1957, 34, № 1.
169. Щеглов П. В., Фотографирование звезд с помощью электронно-оптического преобразователя, АЖ, 1957, 34, № 3.
170. Есипов В. Ф., О фотографировании звезд электронно-телескопическим методом, АЖ, 1960, 37, № 3.

ДОКЛАД Е. К. ХАРАДЗЕ и Р. А. БАРТАЯ (АБАСТУМАНИ)  
О ДВУХМЕРНОЙ СПЕКТРАЛЬНОЙ КЛАССИФИКАЦИИ И О  
СПЕКТРАЛЬНОМ ОБОЗРЕНИИ В ТРЕХ УЧАСТКАХ  
МЛЕЧНОГО ПУТИ\*

Вопросы.

В. Б. Никонов. Какова точность Абастуманской классификации?

Е. К. Харадзе. Точность спектральных классов один подкласс, абсолютных величин — до одного класса светимости.

Б. В. Кукаркин. Поскольку оптика 70-см менискового телескопа захватывает бальмеровский скачок, нельзя ли использовать измерения в целях трехмерной классификации?

Е. К. Харадзе. Это — задача, достойная внимания, однако требуется предварительное исследование вопроса.

\* Содержание доклада см. в статьях, опубликованных в Бюлл. Абастуман. астрофиз. обс. № 25, 1960: «О двухмерной спектральной классификации звезд с применением предобъективной призмы» (стр. 139—154) и «Результаты спектрального исследования звезд в трех участках Млечного Пути» (стр. 155—163).

ДОКЛАД Б. А. ДРАГОМИРЕЦКОЙ (ОДЕССА)  
ОБ ОДЕССКОМ ФОТОМЕТРИЧЕСКОМ КАТАЛОГЕ

Была поставлена задача определить фотографические величины звезд для избранных площадок Виртанена-Высоцкого, для которых имеются фотовизуальные величины. Мы ограничились площадками, расположенными в зонах  $+5^\circ$  и  $+15^\circ$ .

Фотографический материал был получен в Одессе при помощи камеры «Тессар ГОИ» диаметром 148 мм, с фокусным расстоянием 1000 мм. Снимки производились на пластинках Агфа-Астро несенсибилизированных.

Мы получали ряд пластинок, перекрывающих друг друга до половины в полосе склонений  $+15^\circ$  и  $+5^\circ$  по всем прямым восхождениям. Центры гидрирования выбирались через каждые 15 минут прямого восхождения. Для каждого центра имеется не менее трех пластинок. За 30 минут выдержки получались звезды до 12—13 зв. величины. Фотографирование производилось на протяжении 1953—1955 гг. Материал получен только для площадок с прямыми восхождениями от  $18^h$  до  $1^h$ , всего 228 негативов.

Мы использовали метод дифференциальных определений путем привязки пластинки к пластинке. Для каждой пластинки первой группы, соответствующей Гарвардскому стандарту, характеристические кривые строились по данным для звезд Гарвардского стандарта. На этих же пластинках выбиралась группа звезд, которая служила в качестве первого субстандарта. Звездные величины первого субстандарта были использованы для построения характеристических кривых для следующей группы пластинок, на которых определяется второй субстандарт и т. д.

Для проверки сходимости наших результатов служили звездные величины Кэмбриджских площадок, расположенных через каждый час прямого восхождения.

Для исследования цветового уравнения, ошибки шкалы и нуля-пункта нашей фотометрической системы мы использовали Кэмбриджский каталог: A. Beer, R. O. Redman, G. G. Yates, „Photographic and photovisual Magnitudes of  $7^m$ — $10^m$  stars in the  $+15^\circ$  Selected Areas“.

При исследовании нашей системы мы использовали три площадки из Кэмбриджского каталога: 21, 23 и  $1^h$  прямого восхождения. Для каждой площадки имеется свыше 50 звезд с точными показателями цвета, причем эти звезды охватывают все спектральные классы. Звездную величину для каждой звезды из указанных площадок мы получили в нашей системе. Отклонения звездных величин, полученных в нашей системе, относительно каталожных величин мы исследовали в зависимости от показателя цвета и звездной величины. Формула приведения нашей системы к системе Кэмбриджского каталога имеет вид:

$$m_{\text{од}} - m_{\text{кэм}} = -1.067 - 0.103m - 0.262(m - 10.44)C$$

Ошибка поля исследована тщательно. Однако график, который использовался для учета ошибки, отмечен значительным рассеянием точек, несмотря на очень большой вес каждой точки. Наибольшая ошибка, около  $0^m.07$  падает на расстояние от центра в 5—6 см.