

ДОКЛАД ДЖ. Ш. ХАВТАСИ (АБАСТУМАНИ)  
ОБ АТЛАСЕ ГАЛАКТИЧЕСКИХ ТЕМНЫХ ТУМАННОСТЕЙ

(Тезисы)

1. Целью составления Атласа галактических темных туманностей является выделение, оконтуривание и нумерация темных туманностей, расположенных в галактическом поясе  $b = \pm 20^\circ$ . Атлас может служить пособием, содержащим основные объекты неба в галактической системе координат.

2. Контуры темных туманностей вырисованы из фотографий, в основном, атласа Росса и Кальверт. С помощью опорных звезд они соответственно трансформированы. Атлас составлен в равнопромежуточной цилиндрической проекции. Светлые диффузные туманности взяты из атласа А. Бечваржа, а звезды, шаровые и рассеянные скопления из соответствующих современных каталогов. Экваториальная координатная сетка дана для равноденствия 1900 г., а галактическая система координат имеет полюс:  $\alpha = 12^h 40^m$ ,  $\delta = +28^\circ$ .

3. Атлас состоит из шести карт и охватывает всю галактическую полосу шириной в  $40^\circ$ . Каждая карта вырезает на небе область в  $40^\circ \times 60^\circ$ . Атлас содержит: 765 темных туманностей, занумерованных по возрастающей галактической долготе; светлые диффузные туманности; большинство звезд до 4.5 величины; шаровые и рассеянные скопления. Темные туманности нанесены в трех тонах соответственно видимой плотности потемнения.

(Докладчик-автор демонстрирует выпущенный в свет Атлас).

ДОКЛАД К. А. СААКЯН (БЮРАКАН)  
О БЕЛЫХ КАРЛИКАХ В НИЗКИХ ГАЛАКТИЧЕСКИХ  
ШИРОТАХ\*

(Тезисы)

Использованы карты Паломарского атласа в сочетании со снимками на камере Шмидта (Бюракан) в желтых и оранжевых лучах. Применен метод обнаружения белых карликов, предложенный в 1936 г. В. А. Амбарцумяном и Г. А. Шайном. Средняя плотность карликов оказалась высокой.

Обсуждение хода выполнения плана комплексного изучения  
Млечного Пути (плана П. П. Паренаго)

Заслушаны сообщения, сопровождаемые иллюстративными диаграммами, 1) Е. К. Харадзе и С. П. Априамашвили (Абастумани) о спектральной классификации и определении звездных величин в областях Орла и Тельца; 2) Н. М. Бронникова (Пулково) об измерениях собственных движений; 3) Л. Н. Яворской (Киев) об определении фотографических, фотовизуальных и фотокрасных величин в Орле и Лебеде.

\* По сообщению докладчика, содержание доклада будет опубликовано в изданиях Бюракан, астрофиз. obs.

Вопросы.

В. Б. Никонов. Каковы предельные звезды в Абастумани? Когда будет закончена работа по спектральной классификации?

Е. К. Харадзе. По одномерной классификации предел около 12<sup>m</sup>.5, по двумерной — 11.7. Обработка материала для Лебеда и Тельца закончится в конце 1961 или начале 1962 года. Область в Орле требует еще большой работы.

Б. В. Кукаркин. Как обеспечена колориметрическая часть Плана?

Е. К. Харадзе. Она, будучи более трудоемкой, несколько отстает от спектральной части.

И. М. Копылов. Двухмерная классификация проводится для всех спектральных классов или в определенных интервалах?

Е. К. Харадзе. Для большинства.

В. Б. Никонов. Как обстоит дело с фотометрической системой?

Е. К. Харадзе. Постепенно переходим на систему, близкую к U-B-V Джонсона.

П. Н. Холопов. Правда ли, что пластинки, измеряемые в Пулкове, расположены на границе областей Комплексного плана?

Н. М. Бронникова. Да.

Обсуждение докладов и выступления

А. Н. Дейч. Необходимо списаться с зарубежными обсерваториями, где имеются материалы, в частности, о собственных движениях, которые могли бы пополнить Комплексный план.

Б. В. Кукаркин. Необходимо уделить особое внимание выполнению Комплексного плана. При этом его надо дополнить физическими характеристиками, вывод которых позволяют новые методы. План должен больше отличаться от старых идей Каптейна. Области Плана слишком велики для того, чтобы расширить наблюдательный материал. Быть может лучше уменьшить площади, увеличивая требования к разнообразию материала. Хорошо бы организовать массовое определение лучевых скоростей хотя бы до 10<sup>m</sup>, например, в Абастумани. Если фотометрические работы будут вестись на двух-трех обсерваториях, это — лучше, увеличится точность. Для определения собственных движений нужно привлекать зарубежные обсерватории.

Е. К. Харадзе. План, в процессе выполнения, должен насыщаться новыми характеристиками. Только так сделается он более современным. Но это оттянет его окончание. Необходимо сделать более тесной связь между обсерваториями, которые взяли на себя обязательства по Плану. Рабочая группа призвана осуществлять такую связь.

П. Н. Холопов. Скорее целесообразно расширять площади Плана, нежели сужать их. Фотометрическая сторона Плана вызывает тревогу. Необходимо в ближайшее время получить фотоэлектрические стандарты в областях Комплексного плана. Это — первейшая задача рабочей группы по фотометрии. Необходимо обеспечить однородность фотометрических систем, шкал, нуль-пунктов. Рабочая группа по Комплексному плану должна наметить календарные сроки выполнения Плана.

Г. Л. Федорченко. В настоящее время работа по определению одних и тех же характеристик ведется одновременно на нескольких обсерваториях. Необходимо улучшить координацию.

Л. Н. Яворская. Обсерватории, в которых ведутся каталожные фотометрические работы, необходимо обеспечить ирисовыми микрофотометрами.