

(Тезисы доклада)

Ш. Н. Сабитов

В ноябре 1965 г. в период сближения кометы Икейя—Секи с Солнцем в Астрофизическом институте Академии наук Казахской ССР были получены ряд снимков и спектр хвоста этой кометы.

Поляриметрические наблюдения. Всего получено 16 снимков хвоста кометы при различных положениях поляроида, отличающихся на 60° (метод академика Фесенкова В. Г.). Наблюдения проводились на менисковом телескопе системы Д. Д. МаксUTOва (светосила 1 : 2.5), а также на камере Шмидта, сконструированной в Астрофизическом институте АН КазССР (светосила 1 : 1). Экспозиция составляла от 2 до 4 мин. Атмосферные условия благоприятствовали наблюдениям, качество снимков хорошее. Обработка снимков, полученных на менисковом телескопе системы МаксUTOва Д. Д., проводилась с использованием вычислительной машины М-20. Независимая обработка снимков, полученных на двух инструментах, дала согласующиеся результаты. Обнаружена радиальная относительно Солнца поляризация света хвоста кометы. Степень поляризации меняется от 10 до 50% и выше на различных сечениях хвоста кометы, причем она тем выше, чем ближе сечение к концу хвоста.

Снимки в общих лучах. На камере Шмидта получены снимки хвоста кометы, а позднее, когда блеск кометы значительно уменьшился, удалось получить снимки всей кометы. Это позволило построить распределение яркости в абсолютных единицах.

Получен спектр хвоста кометы. Найдено распределение энергии в интервале длин волн от 4000 до 6400 Å.

Астрофизический институт
АН КазССР