

Литература.

- Андриевский С.М., Гарбузов Г.А., 1987, Письма в АЖ **13**, 414.
 Брегер, 1980 — Breger M., Space Sci. Rev. **27**, 361.
 Гарбузов Г.А., Андриевский С.М., Маланушенко В.П., 1987,
 Письма в АЖ **13**, 321.
 Халприн и Мун, 1983 — Halprin L., Moon T.T., Astrophys. and Space
 Sci. **91**, 43.

Астрономическая обсерватория Одесского государственного университета

Частотный анализ эффекта Блажко АН Жирафа.

В.П. Горанский.

Frequency analysis of Blazhko effect in AN Camelopardalis, by
 V.P. Goranskij.

195 фотоэлектрических наблюдений звезды типа RR Лиры АН Сам в полосах В и V получено на 70-см рефлекторе ГАИШ в Москве и на 60-см рефлекторе ГАИШ в Крыму в JD 2446673—777. Основной период изменения блеска звезды $P_1 = 0^d.36873$. Определен период эффекта Блажко $P_B = 11^d.0 \pm 0^d.2$. Частотный анализ кривой блеска после вычитания из нее средней кривой основного колебания производился методом Диминга¹.

В спектре мощности доминирует пик вторичного колебания с периодом $P_2 = 0^d.18139$, приблизительно вдвое меньшим, чем основной период. Частота вторичного колебания связана с частотой эффекта Блажко и с частотой основного колебания зависимостью $\nu_B = \nu_2 - 2\nu_1$. Следующий по мощности пик относится к колебанию с периодом $P_3 = 0^d.3566$ — частота которого равна разности частот вторичного и основного колебаний блеска. Таким образом результаты анализа АН Сам подтверждают результат Борковского² для AR Her.

Установлено, что амплитуда и форма кривой блеска вторичного колебания сильно зависят от фазы основного колебания, в которую попадает его максимум. Если максимум вторичного колебания попадает на середину восходящей ветви главного колебания блеска, то амплитуда вторичного колебания максимальна.

Наблюдения интерпретированы как параметрический резонанс 2:1 между радиальными модами F и 3H.

Frequency analysis of the RR Lyrae variable star AN Cam has shown the variable amplitude secondary wave with the period of $0^d.18139$ which is approximately twice shorter than the fundamental one $0^d.36873$. The period of Blazhko effect of $11^d.0$ was found. The results resemble those by Borkowski for AR Her. They are interpreted as a parametric 2:1 resonance between the radial modes F and 3H.

¹Deeming T.J., 1975, Astrophys. Space Sci. **36**, 137. ²Borkowski K.J., 1980, Acta Astron. **30**, No. 4, 393.

*Государственный астрономический институт
 им. П.К.Штернберга.*