

ES Lupi ($14^h 49^m 26^s - 42^\circ 10'.5$).

Bei dem von Hoffleit entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach McLeod und Swope um einen Mirastern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,5680 + 284^d \cdot n$. Amplitude $13^m.2$ bis $16^m.0$ ph.

LITERATUR: Hoffleit, Entdeckungsanzeige. Art [HB 902 (1936)]. — McLeod und Swope, Art. Elemente [HB 915 (1941)].

ET Lupi ($14^h 50^m 4^s - 42^\circ 15'.9$).

Der von Hoffleit entdeckte Veränderliche zeigt nach McLeod und Swope unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $11^m.3$ und $12^m.1$ ph. Der Stern ist rötlich.

LITERATUR: Hoffleit, Entdeckungsanzeige [HB 902 (1936)]. — McLeod und Swope, Art. Bem. [HB 915 (1941)].

EU Lupi ($14^h 50^m 56^s - 43^\circ 0'.7$).

Die Elemente des von Hoffleit entdeckten RR Lyrae-Sterns lauten nach McLeod und Swope: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,5707.550 + 0^d.429\,97 \cdot n$. Amplitude $13^m.7$ bis $15^m.1$ ph.

LITERATUR: Hoffleit, Entdeckungsanzeige. Art [HB 902 (1936)]. — McLeod und Swope, Art. Elemente [HB 915 (1941)].

EV Lupi ($15^h 9^m 32^s - 43^\circ 56'.4 = \text{CoD} - 43^\circ 9750 (10^m)$).

Dieser von Hoffmeister entdeckte Bedeckungsveränderliche weist folgende Elemente auf: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\,8394.32 + 15^d.3120 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $9^m.8$ und $12^m.5$ ph. $D = 19^h$.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Min. Art. Elemente [AN 273.88 (1942); KVBB 27 (1943)].

EW Lupi ($15^h 36^m 41^s - 29^\circ 53'.2$).

Von Lampland als veränderlich entdeckt. Nach Ashbrook handelt es sich um einen RR Lyrae-Stern mit einer Periode gleich $0^d.544\,13$. Helligkeitsgrenzen $15^m.1$ und $16^m.5$ ph.

LITERATUR: Lampland, Entdeckungsanzeige [Lowell Bull 61 (1914); AN 198.353 (1914)]. — Ashbrook, Art. Periode [HA 109, 7 (1942)].

EX Lupi ($15^h 56^m 20^s - 40^\circ 1'.7$).

Ort bestimmt von McLaughlin (AJ 52.109, 1947). — Umgebungskarte von McLaughlin (AJ 52.109, 1947) und von Bateson und Jones (NZ Circ 79, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von McLaughlin (AJ 52.109, 1957) und von Bateson und Jones (NZ Circ 79, 1957). — Bild der Lichtkurve von McLaughlin (AJ 52.109, 1947) und von Bateson und Jones (NZ Circ 79, 1957).

Von Janssen auf Grund heller Linien der Veränderlichkeit verdächtigt und durch Beobachtungen auf Harvardplatten bestätigt. Die zuerst geäußerte Vermutung, es handle sich um eine Nova, hat sich nicht bestätigt, denn die ganze Amplitude beträgt nur 2^m , und der Lichtwechsel vollzieht sich mehr wellenförmig, unterbrochen von langen Stillständen. Da McLaughlin im Spektrum Ähnlichkeiten mit dem Komplex der Neuen Sterne glaubt feststellen zu können, zählt er den Veränderlichen auch wegen der Art des Lichtwechsels zu den Z Andromedae-Sternen, einer Unterart der nova-ähnlichen Sterne. Dieser Zuordnung widerspricht jedoch Herbig, da nach seinen Untersuchungen an Hand dreier Spaltspektrogramme das Spektrum bezüglich seiner hellen Linien dem gewisser unperiodischer Veränderlicher gleicht, die in der Nachbarschaft dunkler Nebel gefunden werden. Der Stern gehört wahrscheinlich zum Komplex der RW Aurigae-Sterne. Grenzen des Lichtwechsels $11^m.4$ und $13^m.4$ ph.

LITERATUR: Janssen, Entdeckungsanzeige [AJ 52.109 (1947)]. — McLaughlin, Bb. Art [AJ 52.109 (1947)]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 81; 83 (1957); 84—86 (1958); 89—91; 92; 93; 95 (1959); 98...100; 106 (1960)]. — Bateson, Umgebungskarte* [NZ Circ 94 (1959)]. — Bateson und Jones, Bb. [NZ Circ 79 (1957)]. — Jones, Max.* Bem. [DOB 9, 5 (3) (1956)]. — Wenzel, Bem. [MVS 241 (1956)]. — Herbig, Sp. [AJ 54.228 (1949)]. — Sp. [ASP 62.211 (1950)].