

ER Lacertae ($22^{\text{h}} 15^{\text{m}} 7^{\text{s}} + 51^{\circ} 11'6$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Kurotschkin** (VS 9.197, 1953).

Von **Kurotschkin** als Bedeckungsveränderlicher mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 2822.39 + 2^{\text{d}}945\ 49 \cdot n$ entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}3$ und $[15^{\text{m}}3 \text{ ph.}]$.

LITERATUR: **Kurotschkin**, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art. Lichtkurve [VS 9.197 (1953)].

ES Lacertae ($22^{\text{h}} 28^{\text{m}} 18^{\text{s}} + 53^{\circ} 27'$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 310, 1957).

Entdeckt als veränderlich von **Hoffmeister**. Grenzen des Lichtwechsels 10^{m} und $10^{\text{m}}5 \text{ ph.}$ Bedeckungsveränderlicher. Spektrum A3.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.19 (1949)]. — **Erleksowa**, Bb. [AC 155.14 (1954)]. — **Filin**, Min. Art [AC 132.15 (1952)].

ET Lacertae ($21^{\text{h}} 55^{\text{m}} 4^{\text{s}} + 40^{\circ} 32'8$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 310, 1957).

Von **Hoffmeister** als veränderlich entdeckt. Nach **Rohlf's** Mirastern in den Grenzen $13^{\text{m}}4$ und $14^{\text{m}}8 \text{ ph.}$

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.19 (1949)]. — **Rohlf's**, Art [MVS 121 (1950)]. — **Max**, Art. Lichtkurve [Sonn Veröff 1, 5 (1951)].

EU Lacertae ($22^{\text{h}} 21^{\text{m}} 33^{\text{s}} + 51^{\circ} 13'2$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Perowa** (VS 10.65, 1954).

Als veränderlich von **Meschkova** entdeckt. Helligkeitsgrenzen $12^{\text{m}}7$ und $13^{\text{m}}2 \text{ ph.}$ Bedeckungsveränderlicher. Spektrum A0.

LITERATUR: **Meschkova**, Entdeckungsanzeige [AC 38 (1945); VS 6, 2 (1946)]. — **Perowa**, Bb. [VS 10.65 (1954)].

EV Lacertae ($22^{\text{h}} 42^{\text{m}} 27^{\text{s}} + 43^{\circ} 48'8$) = BD + $43^{\circ} 43'05$ ($9^{\text{m}}5$) = DO 42 057 (M4).

Dieser Flackerstern wurde von **Wagman** auf einer am 1. Oktober 1953 aufgenommenen Platte mit 3 aufeinanderfolgenden Belichtungen zu je 270° entdeckt. Die erste Belichtung zeigt den Stern in seiner normalen Helligkeit, während der zweiten ist der Stern um 1^{m} heller geworden und während der dritten hat er nochmals um rund eine Größenklasse zugenommen. Da damals das Spektrum M5e, die trigonometrische Parallaxe $+0''.198 \pm 0''.004$ und damit auch die absolute Helligkeit $M_v = +11^{\text{m}}7$ ($m = 10^{\text{m}}2$) schon bekannt waren, stand die Zuordnung des Veränderlichen außer Zweifel. Spätere Beobachtungen von **Petit**, **Weber**, **Darsenius** führten zur Auffindung von geringen Schwankungen der Normalhelligkeit; aber es wurde keine weitere Aufhellung mehr beobachtet.

Die Eigenbewegung dieses nahen Sterns beträgt $\mu_{\alpha} = -0''.065$; $\mu_{\delta} = -0''.46$. Spektrum dM4.5e mit kräftigen Emissionslinien.

LITERATUR: **Wagman**, Entdeckungsanzeige [HAC 1225 (1953); Nbl AZ 7.39 (1953); AJ 59.335 (1954); Sky Tel 13.54 (1954)]. — **Roques**, Bem. Sp. [ASP 67.36 (1955)]. — **Petit und Weber**, Bb.* [JO 39.51 (1956)]. — **Petit**, Bb.* Bem. [JO 40.92 (1951); Asiago Contr 95.29 (1958)]. — **Darsenius**, Bb. [Gothenburg Notes 1.17 (1958)]. — **Adams u. a.**, Sp. EB. abs. Helligkeit. spekt. Par. [ApJ 64.225 (1926); 81.187 (1935)]. — **RG**. [ApJ 70.207 (1929)]. — **Joy**, Sp. RG. Parallaxe. abs. Helligkeit. EB. [ApJ 105.96 (1947)]. — **Porter u. a.**, EB. [Cincinnati Publ 20 (1930)]. — **van de Kamp und Lippincott**, Parallaxe [AJ 55.16 (1949)].