

Als veränderlich von *Parentago* entdeckt. *Walker* beobachtet rasche Änderungen: $0^m.4$ in 5 Minuten; aber auch die mittlere Helligkeit ist veränderlich. Nach *Walker* und *Greenstein* erinnert das Spektrum an eine Exnova. Grenzen des Lichtwechsels $10^m.3$ und $11^m.2$ ph. Spektrum Op.

LITERATUR: *Parentago*, Entdeckungsanzeige. Bb. [VS 6.26 (1946)]. — *Walker*, Lichtkurve. Bem. [ASP 66.71 (1954)]. — *Greenstein*, Bem. Sp. [ASP 66.79 (1954)]. — *McRae*, Stern +43°1 [ApJ 116.602 (1952)]. — *Bertaud*, Postnova. Bem. [L'Astronomie 72.53 (1958)].

δ^2 Lyrae ($18^h 51^m 00^s + 36^\circ 46'.3$) = 12 Lyrae = BD + $36^\circ 33'19$ ($4^m.5$) = HR 7139 ($4^m.52$) = PD 10 222 ($4^m.37$) = HD 175 588 (Mb) = GC 25 959.

Ort bestimmt von *Drîmbã* (Bukarest Studii 1.23 V, 1956). — Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Kasanow* (VS 11.214, 1957).

Die Veränderlichkeit von δ^2 Lyrae wurde zuerst von *Lau* bemerkt, nachdem schon vorher von *Stempell* den Stern der Veränderlichkeit verdächtigt hat. Spätere Beobachter, wie *Hoffmeister*, *Kukarkin* und andere konnten den Lichtwechsel teils bestätigen, teils hielten sie die Helligkeit für konstant. Die Existenz eines Lichtwechsels haben endgültig *Stebbins* und *Huffer* mit Hilfe lichtelektrischer Messungen bewiesen. Sie beobachteten eine Amplitude gleich $0^d.25$. Manche Beobachter vermuteten, eine Periode von 20 bis 30 Tagen aus den Helligkeitsänderungen ableiten zu können. Wahrscheinlicher aber ist der Lichtwechsel unperiodisch; auch das Spektrum gM4 spricht dafür.

LITERATUR: *Lau*, Entdeckungsanzeige. Bem. Bb. [AN 196.429 (1913); 207.205 (1918)]. — *Schmidt*, Farbe [AN 80.85 (1872)]. — *Stempell*, Bb.* [VAP 13.110 (1903); 20.17; 52; 124 (1910); Photometrie veränd. Sterne 3.11; 17; 4.137; 5.183 (1910)]. — *Hoffmeister*, Bb. [AN 202.33 (1915)]. — Bb.* [Sonn Mitt 20 (1931)]. — *Kristensen*, Bb.* [Kopenhagen Jahresber. 1923]. — *Güssow*, Bb.* [VJS 62.54 (1927)]. — Bb. [AN 237.321 (1929)]. — *Kukarkin*, Bb. [VS 3.1 (1930)]. — *de Roy*, Periode [Gazastr 17 (1930)]. — *Mrazek*, Bb.* [VJS 65.191 (1930)]. — *van Schewick*, Bb.* Hornig [AN 245.389 (1932)]. — *Platzmann*, Bb.* [Bonn Mitt 1 (1951)]. — *Menze*, Bb.* [AN 261.305 (1936)]. — *Stebbins* und *Huffer*, Bb. Amplitude [Proc NA 6 (1928); Wash Publ 15.150 (1930)]. — Sechsfarbenphotometrie [ApJ 102.318 (1945)]. — *Kasanow*, Bb. [VS 11.214 (1957)]. — *Sasanow*, Bb. [VS 12.355 (1960)].

X Mensae ($3^h 34^m 45^s - 76^\circ 47'.2$).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 274, 1957).

Die vorläufigen Elemente des von *Hoffmeister* entdeckten Miraveränderlichen lauten: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8722 + 395^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $9^m.8$ und 14^m ph. *Mayall* gibt das Spektrum M3e an.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente. Bem. [KVBB 26 (1942); 27 (1943); AN 273.88 (1942)]. — *Mayall*, Sp. [HB 920 (1951)].

Y Mensae ($3^h 49^m 31^s - 76^\circ 57'.4$).

Dieser RR Lyrae-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 7426.40 + 0^d.466\ 75 \cdot n$ wurde von *Boyce* entdeckt. Helligkeitsgrenzen $14^m.3$ und $15^m.7$ ph.

LITERATUR: *Boyce*, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente [HB 917 (1943)]. — *Shapley*, Abstand [HR II, 50 (1953)].

Z Mensae ($4^h 17^m 59^s - 74^\circ 58'.2$).

Von *Boyce* als RR Lyrae-Stern entdeckt. Die Elemente lauten: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 7698.60 + 0^d.687\ 81 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^m.9$ und $15^m.2$ ph.

LITERATUR: *Boyce*, Entdeckungsanzeige. Art. Elemente [HB 917 (1943)]. — *Shapley*, Abstand [HR II, 50 (1953)].