

V 597 Aquilae ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 23^{\text{s}} - 6^{\circ} 51'.4$).

Umgebungskarte von Oosterhoff (BAN 10.207, 1946).

Von Oosterhoff als unperiodisch veränderlich in den Grenzen $15^{\text{m}}74$ und $16^{\text{m}}44$ ph. entdeckt.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige [BAN 10.207 (1946)].

V 598 Aquilae ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 6^{\circ} 56'.1$).

Umgebungskarte von Oosterhoff (BAN 10.207, 1946).

Von Oosterhoff als unperiodisch veränderlich in den Grenzen $15^{\text{m}}67$ und $16^{\text{m}}06$ ph. entdeckt.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige [BAN 10.207 (1946)].

V 599 Aquilae ($18^{\text{h}} 57^{\text{m}} 2^{\text{s}} - 10^{\circ} 51'.9$) = BD - $10^{\circ}4926$ ($6^{\text{m}}5$) = HD 176 853 (B5) = GC 26 175.

Vergleichsternhelligkeiten von S. Gaposchkin (HB 917.5, 1943). — Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HB 917.5; 1943; HA 113, 2, 1953).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von S. Gaposchkin auf Grund der von Pearce mitgeteilten spektroskopischen Elemente (Zweispektrenstern) aufgefunden. Die Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 1836.539 + 1^{\text{d}}849084 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $6^{\text{m}}51$ und $6^{\text{m}}59$ ph. Die Bestimmung der Systemkonstanten wird durch die kleinen Amplituden, die nur rund $0^{\text{m}}076$ und $0^{\text{m}}049$ betragen, erschwert, zumal die Lichtkurve nur auf photographischen Schätzungen beruht.

Gaposchkin erhält aus einer Verbindung mit Pearces spektroskopischen Daten die absoluten Dimensionen:

	Komponente I	Komponente II
Radius R	4.4 \odot	7.8 \odot
Masse \mathcal{M}	6.4 \odot	11.8 \odot
abs. vis. Größe M	-0 ^m .8	-2 ^m .5
Spektrum	B8	B5
Temp. T _{eff}	11 850° K	14 490° K

Die Lichtkurve dieses Sterns sollte lichtelektrisch bestimmt werden, wenn auch wegen der geringen Amplituden keine sehr sicheren Resultate zu erwarten sind.

LITERATUR: S. Gaposchkin, Entdeckungsanzeige. Lichtkurve. Systemkonstanten [HB 917.5 (1943)]. — Entdeckungsanzeige [AJ 51.20 (1946)]. — Lichtkurve. Bb.* [HA 113, 2 (1953)]. — P. Gaposchkin, Periode. Bb.* [HA 115, 24 (1952)]. — Pearce, spektroskopische Bahn [DAO 4.75 (1927)]. — Plaut, Systemkonstanten [Groningen Publ 54 (1950); 55 (1953)]. — Kopal und Treuenfels, Temperatur [HC 457 (1951)]. — Petrie, abs. Helligkeit [Vistas 2, 1346 (1956)].

V 600 Aquilae ($19^{\text{h}} 16^{\text{m}} 14^{\text{s}} + 8^{\circ} 19'.8$) = BD + $8^{\circ}4051^{\text{s}}$ ($9^{\text{m}}5$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Kurotschkin (VS 6.303, 1948). — Bild der Lichtkurve von Walraven u. a. (BAN 14.81, 1958).

Als veränderlich von Hoffmeister entdeckt und von Lange bestätigt. Zessewitsch erkennt den δ Cephei-Charakter des Sterns und leitet die ersten Elemente ab, die Kurotschkin später verbessert, wie folgt: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 1335.0 + 7^{\text{d}}23885 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}0$ und $12^{\text{m}}3$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige [AN 255.401 (1935)]. — Lange, Bestätigung [Tadjik Circo 11 (1935)]. — Zessewitsch, Art. Elemente [AC 52 (1946); Odessa Bull 2 (1948)]. — Kurotschkin, Bb. Art. Elemente [VS 6.303 (1948)]. — Walraven u. a., Bb. Farbenindex. Elemente [BAN 14.81 (1958)].