

V 885 Aquilae ($18^{\text{h}} 52^{\text{m}} 51^{\text{s}} + 0^{\circ} 22'.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Kurotschkin** (VS 11.111, 1956).

Von **Kurotschkin** als veränderlich entdeckt, Bedeckungsstern mit den Helligkeitsgrenzen $14^{\text{m}}.3$ und $15^{\text{m}}.3$ ph.

LITERATUR: **Kurotschkin**, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 11.111 (1956)].

V 886 Aquilae ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 1^{\circ} 27'.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Kurotschkin** (VS 11.111, 1956).

Kurotschkin vermutet bei dem von ihm entdeckten Veränderlichen halbperiodischen Lichtwechsel. Grenzhelligkeiten $14^{\text{m}}.8$ und $16^{\text{m}}.6$ ph.

LITERATUR: **Kurotschkin**, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 11.111 (1956)].

V 887 Aquilae ($18^{\text{h}} 55^{\text{m}} 44^{\text{s}} + 13^{\circ} 36'.4$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 304, 1957).

Als veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt. Nach **Götz** Bedeckungsveränderlicher in den Grenzen $12^{\text{m}}.7$ und $14^{\text{m}}.4$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.16 (1949)]. — **Götz**, Art. Min. [MVS 183 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

V 888 Aquilae ($18^{\text{h}} 56^{\text{m}} 57^{\text{s}} + 11^{\circ} 29'.5$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 304, 1957).

Hoffmeister entdeckt V 888 Aql als veränderlich. Bedeckungsstern zwischen $13^{\text{m}}.2$ und $14^{\text{m}}.9$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.16 (1949)]. — **Götz**, Art [MVS 183 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

V 889 Aquilae ($18^{\text{h}} 14^{\text{m}} 19^{\text{s}} + 16^{\circ} 4'.1$) = BD + $15^{\circ} 37'65$ ($8^{\text{m}}.0$) = Ber A 7366 ($8^{\text{m}}.2$) = HD 181 166 (A) = Berg Sp DM 87, 1392 (B9).

Von **Hoffmeister** als Bedeckungsveränderlicher entdeckt. **Kippenhahn** leitet die Elemente ab, die **Kukarkin** später verbessert in: $t_{\text{min.1}} = \text{J.T. } 242\ 7210.596 + 11^{\text{d}}120\ 71 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $8^{\text{m}}.7$ und $9^{\text{m}}.3$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 255.405 (1935)]. — **Kippenhahn**, Min. Elemente [AN 282.76 (1955)]. — **Eriksowa**, Min. Art [AC 171.24 (1956)]. — Lichtkurve [AC 181.21 (1957)]. — **Kukarkin**, Min. Elemente [AC 176.13 (1957)].

V 890 Aquilae ($19^{\text{h}} 37^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 1^{\circ} 11'.3$).

Umgebungskarte von **Brun** und **Petit** (VS 12.18, 1959).

Rigollet fand auf einer Aufnahme vom 30. August 1946 am angegebenen Ort einen Stern, der etwa von der 13. Größenklasse war. Er hält das Objekt für eine Nova, da früher aufgenommene Platten den Stern nicht zeigen. Die Beobachtung **Rigollets** fand eine Bestätigung durch **Bertaud**, der das Objekt auf einer in der gleichen Nacht erhaltenen Aufnahme auffindig machen konnte. Auch **Hoffmeister** glaubt an Hand der Sonneberger Überwachungsaufnahmen vom 30. August 1946 das Aufleuchten bestätigen zu können, bemerkt aber, daß die Erscheinung sich an der Grenze der Sichtbarkeit der Überwachungsplatten abgespielt hat. Vor und nach dem Aufleuchten steht am Ort der Nova ein Stern $13^{\text{m}}.5$, der nicht veränderlich ist. Sollte dieser Stern mit dem von **Rigollet** gefundenen Objekt identisch sein, so widerspricht die kleine Amplitude (rund 1^{m}) der Annahme einer Nova-Erscheinung.

LITERATUR: **Flammarion**, Anzeige der Entdeckung durch **Rigollet** [IAU Circ 1112 (1947)]. — **Rigollet**, Entdeckungsanzeige. Bb. [BSAF 61.189 (1947); 62.26 (1948)]. — **Reinmuth**, Bb. [IAU Circ 1117 (1947)]. — **Ahnert**, Bb. [IAU Circ 1117 (1947)]. — **Brun, Petit**, Bb. [BAF 12, 1 (1952)]. — **Bertaud**, Bestätigung [BSAF 61.316 (1947)]. — **Hoffmeister**, Bb. [IAU Circ 1135 (1948); NblAZ 1.37 (1948)].