

sichtbar waren. *Swope* weist auf das Auftreten unregelmäßig geformter Nebelmassen hin, die kurz nach dem Maximum 1936 sichtbar geworden sind. Diese Nebelmassen verschwinden nach dem zweiten Maximum im Oktober 1936. Die Nova liegt offensichtlich in einem Gebiet nahe der Milchstraße, das eine Absorption von etwa 6 Größenklassen erzeugt. Unter Berücksichtigung dieser Absorption wird der Abstand der Nova 230 Parsec betragen; ohne Absorption jedoch muß die Distanz 3400 Parsec sein.

LITERATUR: *Burwell*, Entdeckungsanzeige [ASP 49.342 (1937); AN 265.264 (1938)]. — *Jones*, Bb. Sp. [HB 907.27 (1938)]. — *Gaposchkin*, Sp. Q [Var stars S. 225 (1938)]. — *Swope*, Bb. Bem. [HB 913.111 (1940)]. — *Mc Laughlin*, Bem. [ApJ 91.372 (1940)]. — Sp. [AJ 51.20 (1944)]. — Raumkoordinaten [AJ 51.140 (1945)]. — *Himpel*, Art [AN 272.80 (1941)]. — Bem. zur Identifizierung [BZ 25.85 (1943)]. — *Ahnert*, Bem. zur Identifizierung [MVS 37; 38; 39 (1943); BZ 25.85; 86 (1943)]. — *Plaut*, Bem. [Leiden Ann 20, 1.11 (1948)].

### V 733 Sagittarii ( $18^{\text{h}} 54^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 18^{\circ} 23'.5$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Shajn* (VS 4.365, 1935).

Für den von *Shajn* entdeckten Veränderlichen leitet *Gurjev* die Elemente ab, die *Suzuki* und *Huruhata* wie folgt verbessern:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8749 + 100^{\text{d}}9 \cdot n$ . Mirastern in den Grenzen  $11^{\text{m}}5$  und  $14^{\text{m}}0$  vis.

LITERATUR: *Shajn*, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 4.365 (1935); Pulk Circ 13 (1935)]. — *Gurjev*, Bb.\* Elemente. Art [Tadjik Circ 32 (1938)]. — *Suzuki* und *Huruhata*, Elemente [Tokyo Bull 322 (1938)]. — *Soloviev*, Max. [Tadjik Circ 66 (1948)].

### V 734 Sagittarii ( $17^{\text{h}} 39^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 29^{\circ} 37'.6$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von *Plaut* (Leiden Ann 20, 1, 1948).

Als Bedeckungsveränderlicher von *Swope* entdeckt, sie leitet die Elemente ab, die *Plaut* unwesentlich abändert in:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,7980.642 + 1^{\text{d}}238\,322 \cdot n$ . Die Dauer der Bedeckung beträgt  $0^{\text{p}}18$ ; die Helligkeitsgrenzen liegen bei  $13^{\text{m}}32$  und  $14^{\text{m}}29$  ph., die Amplitude des Nebenminimums ist  $0^{\text{m}}06$  ph.

LITERATUR: *Swope*, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [HA 90, 8 (1935)]. — *Plaut*, Min. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

### V 735 Sagittarii ( $17^{\text{h}} 53^{\text{m}} 28^{\text{s}} - 29^{\circ} 33'.3$ ).

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

Von *Luyten* als veränderlich entdeckt und von *Swope* unabhängig gefunden, die U Geminorum-Lichtwechsel in den Grenzen  $13^{\text{m}}5$  und  $16^{\text{m}}5$  ph. beobachtet. Die Aufhellungen erfolgen in Abständen von  $20^{\text{d}}$  und  $30^{\text{d}}$ . *Plaut* dagegen bezeichnet den Lichtwechsel als unperiodisch.

LITERATUR: *Luyten*, Entdeckungsanzeige [AN 261.456 (1937)]. — *Swope*, Entdeckungsanzeige. Art. Periode. Bem. [HA 109, 1 (1940)]. — *Campbell*, Bem. [PA 48.508 (1940)]. — *Plaut*, Art [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

### V 736 Sagittarii ( $18^{\text{h}} 0^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 33^{\circ} 27'.7$ ).

Umgebungskarte von *Hertzsprung* (BAN 9.203, 1941). — Bild der Lichtkurve von *Hertzsprung* (BAN 9.203, 1941), von *Payne-Gaposchkin* (Vistas 2.1142, 1956) und von *Petit* (Asiago Contr 95.61, 1958).

Die Elemente des von *Hertzsprung* entdeckten W Virginis-Sterns lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8258.20 + 23^{\text{d}}140 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}9$  und  $15^{\text{m}}\text{ph}$ .

LITERATUR: *Hertzsprung*, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 9.203; 214 (1941)]. — *Payne-Gaposchkin*, Population II [Vistas 2.1142 (1956)]. — *Petit*, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].