

V 774 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 48^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 23^{\circ} 12'9$).

Als unperiodischer Veränderlicher in den Grenzen $12^{\text{m}}5$ und $13^{\text{m}}9$ ph. von Swope entdeckt. Spektrum M5.

LITERATUR: Swope, Entdeckungsanzeige. Art. FI. [HA 109, 1 (1940)]. — Nassau und Blanco, Sp. [ApJ 120.118 (1954)].

V 775 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 48^{\text{m}} 46^{\text{s}} - 28^{\circ} 40'7$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Plaut (Leiden Ann 20, 1, 1948). — Bild der Lichtkurve von Swope (HA 109, 1, 1940).

Dieser Stern wurde von Luyten als veränderlich entdeckt und von Swope unabhängig gefunden. Swope und Plaut stellen RR Lyrae-Lichtwechsel fest und leiten die Elemente ab. Die des letzteren lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 8420.271 + 0^{\text{d}}.462\ 709 \cdot n$; Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}02$ und $15^{\text{m}}00$ ph.

LITERATUR: Luyten, Entdeckungsanzeige [AN 261.456 (1937); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — Swope, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [HA 109, 1 (1940)]. — Plaut, Max. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

V 776 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 48^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 27^{\circ} 59'6$) = CoD $-27^{\circ} 12\ 102$ ($9^{\text{m}}2$) = CPD $-27^{\circ} 5869$ ($10^{\text{m}}2$) = HD 316 665 (Mo).

Entdeckt als unperiodisch veränderlich zwischen $10^{\text{m}}6$ und $11^{\text{m}}1$ ph. von Swope. Spektrum Mo.

LITERATUR: Swope, Entdeckungsanzeige. Art [HA 109, 1 (1940)].

V 777 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 40^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 26^{\circ} 9'7$) = CoD $-26^{\circ} 12\ 327$ ($8^{\text{m}}2$) = CPD $-26^{\circ} 5962$ ($9^{\text{m}}3$) = HD 161 387 (K2).

Bild der Lichtkurve von Swope (HB 914.14, 1940).

Dieser Bedeckungsveränderliche, der von Miss Swope entdeckt wurde, erinnert in seinen Eigenschaften an ζ Aurigae: die lange Periode, der späte Spektraltypus und die Form der Lichtkurve.

Miss Swope findet die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 9411.7 + 936^{\text{d}}.07 \cdot n$; die Dauer des Vorübergangs währt $55^{\text{d}}.8$, die der ringförmigen Phase $51^{\text{d}}.6$. Nach dem HD-Katalog ist das Spektrum K2. Ein benachbarter A-Stern verhindert nach Swope's Angaben das Erkennen eines zusammengesetzten Spektrums, wie dies bei ζ Aurigae der Fall ist. Im photographischen Bereich sind die Grenzgrößen $9^{\text{m}}.41$ und $9^{\text{m}}.71$.

Popper, der die Spektren mehrerer Bedeckungsveränderlicher mit langer Periode untersucht hat, bezeichnet die Spektren mit K5Ib und mit A. Da im Text betont wird: „The spectrum is composite at maximum light . . .“, bezieht sich die Angabe A nicht auf den von Miss Swope erwähnten Begleiter.

Weitere Beobachtungen dieses interessanten Sterns sind nicht bekannt geworden.

LITERATUR: Swope, Entdeckungsanzeige. Elemente. Bem. Art [HA 109, 1 (1940)]. — Elemente. Bem. [HB 914.14 (1940)]. — Popper, Sp. Bem. [ASP 60.248 (1948)].

V 778 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 49^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 24^{\circ} 40'7$).

Bild der Lichtkurve von Swope (HA 109, 1, 1940).

Die Elemente des von Swope entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 7516.54 + 4^{\text{d}}.057\ 602 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $11^{\text{m}}7$ und $12^{\text{m}}2$ ph.; Min. II = $12^{\text{m}}1$ ph. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}.41$.

LITERATUR: Swope, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [HA 109, 1 (1940)].