

LITERATUR: Haro, Entdeckungsanzeige [IAU Circ 1306 (1951); NblAZ 5.11 (1951)]. — Page, Sp. Bb. [HAC 1119 (1951); NblAZ 5.18 (1951)]. — Mayall, Hinweis [HR 356.10 (1951)].

V 1173 Sagittarii ( $19^{\text{h}} 54^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 28^{\circ} 49'.8$ ) = CoD  $-28^{\circ} 16' 335$  ( $9^{\text{m}}.4$ ) = CPD  $-28^{\circ} 7093$  ( $9^{\text{m}}.1$ ).

Von Hoffmeister als veränderlich entdeckt und von Filin bestätigt. Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen  $9^{\text{m}}.5$  und  $10^{\text{m}}.5$  ph. Ein Minimum wurde J.T. 243 0206.363 beobachtet.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Min. Art [Erg AN 12, 1.27 (1949)]. — Filin, Bestätigung [AC 111, 10 (1951)].

V 1174 Sagittarii ( $17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 18^{\text{s}} - 28^{\circ} 44'$ ).

Diese Nova wurde von Haro am 29. März 1952 als Stern 12. Größe entdeckt. Das Maximum war wahrscheinlich damals bereits durchlaufen. Weitere Beobachtungen sind nicht bekannt geworden.

LITERATUR: Haro, Entdeckungsanzeige. Bb. [IAU Circ 1353; 1354 (1952); HAC 1172 (1952); NblAZ 6.12 (1952)]. — Kukarkin, Bb.\* [AC 125.1 (1952)].

V 1175 Sagittarii ( $18^{\text{h}} 7^{\text{m}} 48^{\text{s}} - 31^{\circ} 9'$ ).

Bild der Lichtkurve von Taboado (Tonantzintla Bol 5, 1952).

Diese Nova wurde von Haro am 21. Februar 1952 als Stern 7. Größe entdeckt. Im Spektrum waren  $H\alpha$ ,  $H\beta$ ,  $H\delta$ , die Natrium D-Linien und einige ionisierte Eisenlinien in Emission sichtbar. Nach visuellen Beobachtungen von Taboado nahm die Helligkeit des Sternes vom 1. bis 20. März 1952 von  $9^{\text{m}}.7$  auf schwächer als  $12^{\text{m}}.4$  ab, während nach Beobachtungen von Haro am 29. März die Nova als Stern 10.5. Größe beobachtet wurde.

LITERATUR: Haro, Entdeckungsanzeige. Bb. Sp. [IAU Circ 1347; 1354 (1952); HAC 1172 (1952); NblAZ 6.8 (1952)]. — Taboado, Bb. [Tonantzintla Bol 5 (1952)]. — Feast, Sp. [MNASSA 11.51 (1952)].

V 1176 Sagittarii ( $18^{\text{h}} 18^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 21^{\circ} 38'$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Erleksowa (VS 9.219, 1953).

Erleksowa leitet für den von Luyten entdeckten Veränderlichen die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 3856.241 + 0^{\text{d}}.354\ 81 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $12^{\text{m}}.0$  und  $12^{\text{m}}.9$  ph.

LITERATUR: Luyten, Entdeckungsanzeige [AN 261.453 (1937); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — Erleksowa, Bb. Max. Elemente. Art [VS 9.219 (1953)].

V 1177 Sagittarii ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 31^{\circ} 35'.0$ ) = CPD  $-31^{\circ} 5274$  ( $10^{\text{m}}.1$ ) = HD 318 922 (B9).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Von Oosterhoff als veränderlich entdeckt. Nach Oosterhoff und Horikx gelten für diesen Bedeckungsveränderlichen die Elemente:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 8672.537 + 0^{\text{d}}.963\ 089 \cdot n$ . Grenzhelligkeiten  $10^{\text{m}}.6$  und  $10^{\text{m}}.9$  ph. Min. II =  $10^{\text{m}}.7$  ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Min. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

V 1178 Sagittarii ( $18^{\text{h}} 4^{\text{m}} 38^{\text{s}} - 30^{\circ} 31'.9$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).