

V 369 Orionis ($5^h 33^m 3^s - 4^\circ 17'3$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von P a r e n a g o (Sternbg Publ 25.108, 1954).
Als veränderlich verdächtigt von L e a v i t t. Nach P a r e n a g o handelt es sich um einen
RW Aurigae-Veränderlichen. Grenzen des Lichtwechsels 15^m5 und 17^m0 ph.

LITERATUR: Leavitt, Entdeckungsanzeige [HC 78 (1904); AN 165.215 (1904)]. — Hoffmeister, Bb*. [Sonn Mitt 20 (1931)]. — Parenago, Art [VS 9.89 (1952)]. — Bb. Art [Sternbg Publ 25.121; 203 (1954)].

V 370 Orionis ($5^h 24^m 18^s + 12^\circ 7'$).

Umgebungskarte von H o f f m e i s t e r (MVS 287, 1957).
Der von H o f f m e i s t e r entdeckte Veränderliche zeigt nach G ö t z RW Aurigae-Lichtwechsel
in den Grenzen 13^m7 und 16^m1 ph. H α ist hell.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Bem. [Erg AN 12, 1.5 (1949)]. — Haro u. a., Bem. [Tonantzintla Bol 8.5 (1953)]. — Götz, Helligkeit [MVS 359 (1956)]. — Art [Sonn Veröff 4.251 (1958)].

V 371 Orionis ($5^h 28^m 34^s + 1^\circ 52'6$).

Aus der Helligkeitsverteilung in einem verbreiterten Spektrum erkennt A. A. W a c h m a n n ,
daß der aufgenommene Stern am 17. Dezember 1938 zwanzig Minuten nach Beginn der Exposition,
also um $13^h 30^m$ m. a. Z. Gr., um 1^m5 schwächer geworden ist. Der Stern zeigt ein auffälliges Emissions-
spektrum (Wolf-Rayet-Art), das dem des planetarischen Nebels IC II 2003 ähnlich ist. Frühere Auf-
nahmen zeigen am Ort einen Stern 12^m5 ; die Aufnahmen zeigen den Stern stets unverändert schwach.
Am 11. und am 17. Januar 1939 aufgenommene Spektren weisen das Objekt als einen K3-Stern ohne
helle Linien aus. Diese Beobachtungen stimmen mit Spektralaufnahmen aus den Jahren 1922 und
1923 überein, die ein zwischen K und M liegendes Spektrum erkennen lassen.

Eine Durchsicht der Harvardplatten durch H o f f l e i t bestätigt den Lichtwechsel des Objekts,
das offensichtlich ein Flackerstern ist. Damit stehen im Einklang Bestimmungen des genauen Spektral-
typus durch H e r b i g und R o q u e s zu dM3e. Grenzen des Lichtwechsels 11^m0 und 12^m9 ph.

LITERATUR: A. A. Wachmann, Entdeckungsanzeige. Bem. Sp. [BZ 21.25 (1939)]. — Hoffmeister, Bem. [BZ 21.26 (1939)]. — Classen, Bb. [BZ 21.27 (1939)]. — Schaub, Bem. [BZ 21.33 (1939)]. — Hoffleit, Bb. Art. Bem. [HB 921.5 (1952)]. — Luyten und Hoffleit, Bb.* [AJ 59.136 (1954)]. — Darsenius, Bb. [Gothenburg Notes 1.16 (1958)]. — Mayall, Bb.* [JRASC 48.22 (1954)]. — Petit, Bem. [Asiago Contr 95.29 (1958)]. — Petit und Weber, Bem. [JO 39.51 (1956)]. — Kippenhahn, konstant [AN 282.75 (1954)]. — Roques, Sp. [ASP 67.36 (1955)]. — Bem. Sp. [ASP 70.312 (1958)]. — Herbig, Sp. [AJ 58.250 (1953)].

V 372 Orionis ($5^h 29^m 53^s - 5^\circ 38'3$) = BD - $5^\circ 1305$ (8^m3) = HD 36 917 (B9).

Ort bestimmt von P a r e n a g o (Sternbg Publ 25.419, 1954). — Umgebungskarte von P a r e -
n a g o (VS 9.89, 1952; Sternbg Publ 25, 1954). — Vergleichsternhelligkeiten von P a r e n a g o (Sternbg
Publ 25.108, 1954).

Bei dem von B u r n s entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach P a r e n a g o um einen
RW Aurigae-Stern. Grenzen des Lichtwechsels 7^m4 und 8^m5 ph. Spektrum: B9.

LITERATUR: Burns, Entdeckungsanzeige [AJ 26.138 (1910); AN 186.175 (1910)]. — Zinner, Bb.* Bem. [Erg AN 4, 3 (1922)]. — Pickering, Bem. [HA 32.40 (1900)]. — Haro, Bem. [PA 39.267 (1931); Tac Bol 13 (1931)]. — Bb. Bestätigung [Tac Bol 15 (1933)]. — Sandig, Bem. [AN 279.159 (1950)]. — Parenago, Bb. Art. Fl. EB. Sp. [Sternbg Publ 25.117; 156; 228; 453 (1954)]. — Art [VS 9.89 (1952)]. — Kukarkin u. a., Bb.* [AC 177.16 (1957)]. — Bb. [Acta Astr Sinica 5.106 (1957)]. — Mayall, Bb.* [JRASC 52.185 (1958)].

V 373 Orionis ($5^h 29^m 54^s - 5^\circ 46'0$).

Ort bestimmt von P a r e n a g o (Sternbg Publ 25.419, 1954). — Umgebungskarte von P a r e -
n a g o (VS 9.89, 1952; Sternbg Publ 25, 1954) und von R o s i n o (Asiago Contr 69, 1956). — Ver-
gleichsternhelligkeiten von P a r e n a g o (Sternbg Publ 25.108, 1954).