

V 724 Scorpii ($17^{\text{h}} 41^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 41^{\circ} 10'.4$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von P o n s e n (Leiden Ann 20.369, 1953).

Die Elemente des von P o n s e n entdeckten Veränderlichen lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 0500.392 + 2^{\text{d}}075\ 177 \cdot n$. Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}3$ und $14^{\text{m}}1$ ph. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}35$.

LITERATUR: Ponsen, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20.369 (1953)].

V 725 Scorpii ($16^{\text{h}} 28^{\text{m}} 2^{\text{s}} - 26^{\circ} 24'.0$).

Von H i m p e l als veränderlich entdeckt. RW Aurigae-Art. Der Stern ist die nördliche Komponente von AU Scorpii. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}4$ und $15^{\text{m}}5$ ph.

LITERATUR: Himpel, Entdeckungsanzeige. Bem. [BZ 26.25 (1944)].

V 726 Scorpii ($17^{\text{h}} 7^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 32^{\circ} 57'.0$) = CoD $-32^{\circ} 12\ 477$ ($9^{\text{m}}7$) = CPD $-32^{\circ} 4414$ ($9^{\text{m}}7$) = HD 155 534 (Ao).

Von S w o p e als Bedeckungsveränderlicher entdeckt. Grenzhelligkeiten $10^{\text{m}}3$ und $10^{\text{m}}6$ ph.

LITERATUR: Swope, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [HA 90.235 (1935)]. — Filin, Min. Art [AC 164.20 (1955)].

V 727 Scorpii ($17^{\text{h}} 8^{\text{m}} 59^{\text{s}} - 32^{\circ} 59'.3$) = CoD $-32^{\circ} 12\ 517$ ($7^{\text{m}}3$) = CPD $-32^{\circ} 4427$ ($9^{\text{m}}1$) = HD 155 852 (Ma).

Entdeckt als veränderlich von T h o m e. Nach F i l i n halbperiodischer Lichtwechsel; Helligkeitsgrenzen 9^{m} und $9^{\text{m}}7$ ph. Spektrum M1.

LITERATUR: Thome, Entdeckungsanzeige [Cord Res 17.XII (1894)]. — Pickering, Bb. [HA 45.209 (1901)]. — Innes, Bb. [Cape Ann 9.167 (1904)]. — Filin, Art. Bem. [AC 164.20 (1955)].

V 728 Scorpii ($17^{\text{h}} 31^{\text{m}} 50^{\text{s}} - 45^{\circ} 25'.2$).

Am 4. Oktober 1862 gelegentlich einer Kometenbeobachtung als Stern 5. Größe visuell von T e b b u t t gesehen; am 13. Oktober war das Objekt bereits schwächer als 11^{m} visuell.

In der 53. Benennungsliste als Nova bezeichnet.

LITERATUR: Tebbutt, Beschreibung [MN 38.300 (1878)].

α **Scorpii** ($16^{\text{h}} 23^{\text{m}} 16^{\text{s}} - 26^{\circ} 12'.6$) = 21 Sco = HD 198 478 (Ma) = CoD $-26^{\circ} 11\ 359$ ($1^{\text{m}}4$) = CPD $-26^{\circ} 5648$ ($4^{\text{m}}2$) = GC 222 157 = HR 6134 ($1^{\text{m}}22$).

Unter Benutzung alter Harvardbeobachtungen können P a r e n a g o und K u k a r k i n eine periodische Veränderlichkeit des Sternes feststellen. Sie beobachten zwischen 1882 und 1896 vier Maxima und zwei Minima, die sich durch die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 240\ 8600 + 1733^{\text{d}} \cdot n$ darstellen lassen. Die Amplitude ist $0^{\text{m}}9$, die Grenzhelligkeiten sind $0^{\text{m}}9$ und $1^{\text{m}}8$ vis. Die Bearbeiter machen darauf aufmerksam, daß die Lichtwechselperiode in den beobachteten Änderungen der Radialgeschwindigkeiten nicht nachzuweisen ist. Hier scheint eher eine Periode von 1900 Tagen angedeutet zu sein. In der 47. Benennungsliste zum AVK 48 steht die Bemerkung, daß G a p o s c h k i n nur eine Veränderlichkeit von $0^{\text{m}}3$ fand und daß diese Beobachtungen mit einer spektroskopisch abgeleiteten Periode von 7.35 Jahren nicht zu vereinbaren sind. Es ist nichts darüber gesagt, ob diese Beobachtungen die Periode von P a r e n a g o und K u k a r k i n bestätigen. Ein Hinweis auf einen benachbarten Nebel wird von J o h n s o n gegeben. Beobachtungen der Radialgeschwindigkeit von S p e n c e r J o h n e s ergeben einen periodischen Verlauf, der durch die folgenden Daten charakterisiert ist: $K = 1.92$ km/sec, $\gamma = -3.23$ km/sec, $e = 0.48$, $P = 7.25$ Jahre.