

V 542 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 40^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 41^{\circ} 31'6$).

Bild der Lichtkurve von B o y d (HB 914, 1940) und von W a l r a v e n u. a. (BAN 14.81, 1958).

Von B o y d als δ Cephei-Stern entdeckt. B o y d, v a n H o u t e n und W a l r a v e n u. a. leiten Elemente ab; die der letzteren lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,5303.3 + 15^{\text{d}}2405 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}5$ und $15^{\text{m}}3$ ph. W Virginis-Stern.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)]. — van Houten, Max. Elemente [Leiden Ann 20.277 (1952)]. — Walraven u. a., l. o. Bb. Elemente. FI. [BAN 14.81 (1958)]. — Payne-Gaposchkin, Population II [Vistas 2.1142 (1956)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].

V 543 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 40^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 42^{\circ} 51'3$).

Für den von B o y d entdeckten Bedeckungsveränderlichen gelten die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,6180.212 + 0^{\text{d}}933\,38 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $11^{\text{m}}6$ und $13^{\text{m}}1$ ph.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 544 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 40^{\text{m}} 45^{\text{s}} - 42^{\circ} 14'5$).

B o y d leitet für den von ihr entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,6215.211 + 4^{\text{d}}7947 \cdot n$. Bedeckungslichtwechsel zwischen $13^{\text{m}}9$ und $16^{\text{m}}3$ ph.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 545 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 41^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 39^{\circ} 49'4$).

Bei dem von B o y d entdeckten Veränderlichen liegt RR Lyrae-Lichtwechsel in den Grenzen $15^{\text{m}}2$ und $16^{\text{m}}2$ ph. vor. Die Elemente lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6179.376 + 0^{\text{d}}577\,339 \cdot n$.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 546 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 42^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 41^{\circ} 57'8$).

Von B o y d als veränderlich entdeckt. Bedeckungsstern mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,6186.230 + 0^{\text{d}}447\,038 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}8$ und $14^{\text{m}}5$ ph. W Ursae Maioris-Art.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 547 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 42^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 40^{\circ} 45'7$).

Für den von B o y d entdeckten Veränderlichen gelten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,4383.554 + 0^{\text{d}}5384 \cdot n$. RR Lyrae-Lichtwechsel zwischen $14^{\text{m}}6$ und $15^{\text{m}}8$ ph.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 548 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 43^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 42^{\circ} 19'4$).

B o y d leitet für den von ihr entdeckten RR Lyrae-Stern die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6561.210 + 0^{\text{d}}491\,279 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}0$ und $16^{\text{m}}4$ ph.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)].

V 549 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 43^{\text{m}} 59^{\text{s}} - 40^{\circ} 23'6$).

Als veränderlich von B o y d entdeckt. Die von v a n H o u t e n gegebenen Elemente stimmen mit denen der Entdeckerin fast überein, sie lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,4402.519 + 16^{\text{d}}547 \cdot n$. Nach B o y d handelt es sich um einen δ Cephei-Stern in den Helligkeitsgrenzen $13^{\text{m}}8$ und 15.7 ph. W Virginis-Art.

LITERATUR: Boyd, Entdeckungsanzeige. Bb.* Elemente. Art [HB 914 (1940)]. — van Houten, Max. Elemente [Leiden Ann 20.277 (1952)]. — Walraven u. a., l. o. Bb. [BAN 14.101 (1958)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].