

V 1400 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 30^{\circ} 13'4$).

Bei dem von **B a a d e** entdeckten Veränderlichen liegt nach **S. G a p o s c h k i n** unperiodischer Lichtwechsel zwischen $17^{\text{m}}7$ und $18^{\text{m}}0$ ph. vor.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1401 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 38^{\text{s}} - 29^{\circ} 56'8$).

S. G a p o s c h k i n vermutet bei dem von **B a a d e** entdeckten Veränderlichen halbperiodischen Lichtwechsel zwischen $17^{\text{m}}9$ und $18^{\text{m}}4$ ph. und leitet die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 2387.80 + 60^{\text{d}}0 \cdot n$.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Min. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1402 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 38^{\text{s}} - 30^{\circ} 12'2$).

Der von **B a a d e** entdeckte Veränderliche ist nach **S. G a p o s c h k i n** ein Mirastern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 3155 + 232^{\text{d}}0 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}7$ und $19^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1403 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 39^{\text{s}} - 29^{\circ} 55'0$).

Bild der Lichtkurve von **S. G a p o s c h k i n** (VS 10.337, 1955).

Die Elemente des von **B a a d e** entdeckten Veränderlichen lauten nach **S. G a p o s c h k i n**: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2002.802 + 0^{\text{d}}228\ 40 \cdot n$. RR Lyrae-Lichtwechsel zwischen $17^{\text{m}}0$ und $17^{\text{m}}6$ ph.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Elemente. Art. Lichtkurve. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1404 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 39^{\text{s}} - 29^{\circ} 57'5$).

Von **B a a d e** als veränderlich entdeckt. Nach **S. G a p o s c h k i n** Mirastern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2001 + 295^{\text{d}}0 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $16^{\text{m}}6$ und $19^{\text{m}}5$ ph.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1405 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 39^{\text{s}} - 30^{\circ} 4'0$).

Bild der Lichtkurve von **S. G a p o s c h k i n** (VS 10.337, 1955).

S. G a p o s c h k i n leitet für den von **B a a d e** entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2031.778 + 0^{\text{d}}317\ 18 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzhelligkeiten $18^{\text{m}}3$ und $19^{\text{m}}2$ ph.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Elemente. Art. Lichtkurve. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1406 Sagittarii ($17^{\text{h}} 56^{\text{m}} 40^{\text{s}} - 29^{\circ} 48'6$).

Bild der Lichtkurve von **S. G a p o s c h k i n** (VS 10.337, 1955).

Für den von **B a a d e** entdeckten Veränderlichen gelten nach **S. G a p o s c h k i n** die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2387.821 + 0^{\text{d}}286\ 10 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}4$ und $18^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: **Baade**, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — **S. Gaposchkin**, Max. Elemente. Art. Lichtkurve. FI. [VS 10.337 (1955)].