

V 1511 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 3^{\text{s}} - 30^{\circ} 1'5$).

Nach S. G a p o s c h k i n gelten für den von B a a d e entdeckten Veränderlichen die Elemente:
 $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2350 + 240^{\text{d}} \cdot n$. Miralichtwechsel in den Grenzen $16^{\text{m}}3$ und $[19^{\text{m}}0 \text{ ph.}]$

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

V 1512 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 3^{\text{s}} - 30^{\circ} 5'1$).

Entdeckt als veränderlich von B a a d e. Nach S. G a p o s c h k i n Mirastern mit den Elementen:
 $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,3004 + 270^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}2$ und $[19^{\text{m}}0 \text{ ph.}]$

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

V 1513 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 29^{\circ} 56'1$).

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:
 $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2062.668 + 0^{\text{d}}243\,35 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse c; Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}7$ und $17^{\text{m}}9 \text{ ph.}$

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

V 1514 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 29^{\circ} 49'8$).

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

Als veränderlich von B a a d e entdeckt. S. G a p o s c h k i n gibt für diesen RR Lyrae-Stern die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2350.814 + 0^{\text{d}}341\,39 \cdot n$. Der Stern gehört zu der Unterklasse a. Helligkeitsgrenzen $16^{\text{m}}9$ und $18^{\text{m}}1 \text{ ph.}$

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

V 1515 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 29^{\circ} 57'0$).

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 gibt für den von B a a d e entdeckten Veränderlichen die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2062.668 + 0^{\text{d}}342\,28 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}0$ und $18^{\text{m}}0 \text{ ph.}$

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

V 1516 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 30^{\circ} 1'3$).

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

Von B a a d e als veränderlich entdeckt. Nach S. G a p o s c h k i n RR Lyrae-Stern, Unterklasse a, mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2062.698 + 0^{\text{d}}331\,74 \cdot n$. Die Helligkeitsgrenzen liegen bei $16^{\text{m}}8$ und $17^{\text{m}}9 \text{ ph.}$ Periode ist veränderlich.

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

V 1517 Sagittarii ($17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 30^{\circ} 3'0$).

Bei dem von B a a d e entdeckten Veränderlichen liegt nach S. G a p o s c h k i n Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $15^{\text{m}}0$ und $15^{\text{m}}6 \text{ ph.}$ vor. Die Periode ist $< 2^{\text{d}}$.