$5^h 7^m 3^s + 23^\circ 59'$. Der Ort des helleren ist nach einer unter sehr ungünstigen Umständen Jan. 9 gemachten und daher wenig sicheren mikrometrischen Beobachtung, Anschluß an Berl B 1692, angesetzt. Jan. 9 schätzte ich den helleren $10^m 0$ und $v = 11^m 4$. Jan. 23, Jan. 30 und Febr. 3 war v an der

Düsseldorf, 1916 Febr. 23.

BD $+7^\circ 7' 9'' 9^m 4$ $4^h 58^m 8^s 4 + 7^\circ 58' 3$.
SZ 325 Kr 1854 Jan. 24, Luft sehr klar
 $9^m 5$ $4^h 58^m 10^s 0 + 7^\circ 59' 3$
SZ 528 Kr 1854 Sept. 27, helle Dämmerung
 $9^m 3$ $4^h 58^m 6^s 7 + 7^\circ 57' 6$

Es ist alles deutlich geschrieben und richtig berechnet. Der Stern erscheint verbürgt in BD.

BD $+18^\circ 23' 00'' 9^m 3$ $9^h 51^m 26^s 3 + 18^\circ 54' 9$.
SZ 624 Kr 1855 Febr. 18, Luft gut
 $9^m 5$ $9^h 51^m 27^s 5 + 18^\circ 56' 8$
SZ 639 Kr 1855 April 6, Luft meist sehr dunstig
 $9^m 0$ $9^h 51^m 25^s 0 + 18^\circ 53' 0$

Es ist auch hier alles deutlich geschrieben und richtig berechnet. Der Stern erscheint verbürgt in BD, wenn auch

äußersten Sichtbarkeitsgrenze für den hiesigen Refraktor (Objektiv 18.6 cm) und demnach schwach $11^m 5$. Mit Ermächtigung von Herrn Geheimrat Küstner teile ich im folgenden die mir von ihm gütigst übersandten Auszüge aus den Originalen der BD betreffend diese Sterne mit.

W. Luther.

die Differenz in Dekl. etwas groß ist. Bei beiden Sternen wird bis zur weiteren Aufklärung ein ? in BD hinzuzufügen sein. Vielleicht sind sie veränderlich.

BD $+23^\circ 88' 2'' 9^m 5$ $5^h 7^m 8^s 1 + 23^\circ 58' 2$.
SZ 787 Sch 1856 Jan. 1, klare Luft
 $9^m 5$ $5^h 7^m 6^s 7 + 23^\circ 58' 8$

Alles deutlich und richtig!

SZ 1175 Kr 1857 Febr. 22, Luft sehr klar
 $9^m 3$ $5^h 7^m 8^s 7 + 23^\circ 57' 9$

Hier ist aber der Grad verschrieben und muß 22° heißen, die Beobachtung gehört zu $+22^\circ 86' 7$. Der Stern $+23^\circ 88' 2$ beruht dann nur auf der einzelnen Bestimmung in SZ 787 und ist somit nicht gesichert. Wenn jetzt dort tatsächlich nichts am Himmel steht, so ist der Stern in BD zu streichen.

Bewegter Doppelstern in Lynx.

Bei der vergeblichen Suche nach dem Planeten 1911 LU wiederholte ich 1916.17 eine Gegend, die ich 1903.05 aufgenommen hatte. Die Gegend, nahe dem parallaktischen Äquator gelegen, ist sehr reich an mäßig bewegten Sternen. Es fehlt mir die Zeit, sie jetzt zu behandeln; aber es kam mir ein so reizender bewegter Doppelstern von nahezu gleichhellen Komponenten in den Weg, daß ich mir nicht ver sagen kann, auf ihn aufmerksam zu machen.

Der Ort des Schwerpunktes des Systems, angeschlossen an AG Bonn 6831 und 6861 ist:

Nr. 155 $\alpha 1875: 8^h 47^m 23^s 9$ $\delta 1875: +46^\circ 59' 22''$ Ep. 1916.17. Das Paar ist gemeinsam um etwa $5''$ in den 13 Jahren weitergezogen. Da die Sterne der Umgebung fast alle wahrnehmbar

Königstuhl, 1916 März 3.

bewegt sind, so hält es schwer, die Bewegung einigermaßen absolut anzugeben. Für die südliche Komponente erhalte ich aus dem nächsten vorangehenden Stern $13^m 5$:

$$\Delta s = 0''.396 \quad \varphi = 245^\circ$$

aus dem nächsten nördlichen Stern 12^m :

$$\Delta s = 0''.384 \quad \varphi = 245^\circ$$

während die nördliche Komponente in der Zwischenzeit sich eine Spur gegen die südliche verschoben zu haben scheint, sodaß sich ihre Eigenbewegung $\Delta s = 0''.387$ bzw. $0''.375$ gegen die genannten Anschlußsterne ergibt.

Die beiden Komponenten sind etwa 11. Gr., die nördliche etwas schwächer. Die Komponenten stehen zur Zeit in $9''.8$ Distanz etwa unter dem P.-W. 135° .

M. Wolf.

Mitteilungen über Kleine Planeten und Kometen.

Aufnahmen auf der Königstuhl-Sternwarte.

Nr.	1916 März	Planet	Position 1916.0	Tägl. Bew.	Gr.
1	10	1916 ZA	$9^h 45^m 3 + 13^\circ 15'$	$-1^m 0 + 3'$	$13^m 8$
2	10	250 Bettina	$12 15.1 + 8 19$	$-0.8 + 2$	11.3
		363 Padua	$12 24.3 + 6 17$	$-0.8 + 5$	12.0
3		Auf einer älteren Platte von 1913 Febr. 5 fand sich noch			
		241 Germania	$7 56.6 + 16 41$	$-0.6 - 0$	11.0

Nr.	Platte	Plattenmitte	M. Z. Kgst.	Beob.
1	D 1355	$9^h 53^m 8 + 12^\circ 51'$	$9^h 15^m 0$	M. Wolf
2	B 3699 ¹⁾	$12 17.9 + 5 19$	$11 17 \pm$	"
3	B 3131	$8 0 + 13$ (etwa)	$10 6.8$	F. Kaiser

¹⁾ Wegen Bewölkung mangelhaft.

Heidelberg, 1916 März 11.

M. Wolf.

Beobachtung des Kometen 1915 e (Taylor).

Auf der Sternwarte Utrecht von Observator J. van der Bilt.
1916 M. Z. Utrecht $\Delta \alpha$ $\Delta \delta$ Vgl. Red. ad. l. app.
Febr. 7 $12^h 20^m 6^s + 1^m 32^s 31 + 6' 22'' 1$ 12,3 $+ 2^\circ 22' + 7''.6$
app. $\alpha = 5^h 24^m 36^s 55$ (9.532), app. $\delta = +22^\circ 58' 17''.5$ (0.729).
Vergl.-Stern 1916.0 $5^h 23^m 2^s 02 + 22^\circ 51' 47''.8$ Berl B 1752.

Beobachtungen des Kometen 1916 a (Neujmin).

Auf der Sternwarte Utrecht von Observator J. van der Bilt.
1916 M. Z. Utrecht $\Delta \alpha$ $\Delta \delta$ Vgl. Red. ad. l. app.
März 4 $8^h 18^m 26^s + 0^m 22^s 85 + 0' 9'' 0$ 16,4 $+ 2^\circ 57' 1 - 8''.1$.
app. $\alpha = 8^h 59^m 39^s 85$ (9.238_n), app. $\delta = +11^\circ 37' 25''.5$ (0.766).
Vergl.-Stern 1916.0 $8^h 59^m 14^s 29 + 11^\circ 37' 24''.6$ Lpz I 3636.

Am Lick Observatory, Mt. Hamilton, von Prof. R. Aitken.
1916 März 7.6585 Gr. app. $\alpha = 9^h 1^m 3^s 5$, app. $\delta = +9^\circ 53' 20''$.
(Telegramm an die Sternwarte Kopenhagen.)

Inhalt zu Nr. 4837. J. Fischer-Petersen. Über unendlich kleine retrograde, periodische Bahnen um die Massenpunkte im problème restreint. 201. — J. Voûte. The parallax of the »Selected Area« region $19^h 2^m - 59^\circ 41'$. 203. — A. Abetti. Cometa 1913 f (Delavan). 205. — A. Abetti. Cometa 1915 a (Mellish). 207. — W. Luther. Beobachtungen des Veränderlichen Z Ceti. 209. — W. Luther. Neue Elemente und Maxima von Z Ceti. 211. — H. Thiele. Über zwei Veränderliche im Orion. 213. — W. Luther. Bemerkungen zu drei Sternen der Bonner Durchmusterung. 213. — M. Wolf. Bewegter Doppelstern in Lynx. 215. — Mitteilungen über Kleine Planeten und Kometen. 215.