

Seit der letzten Beobachtung der Fides am 19^{ten} October habe ich noch folgende Beobachtungen erhalten:

1855	M. H. Zt.	Sch. AR.	Decl.		Sch. Ort des Vergleichsternes
Nov. 2	6 ^h 56 ^m 24 ^s	358° 0' 15 ⁰ 0	—0° 15' 39 ⁶ 6	5 Vergl.	23 ^h 49 ^m 3 ^s 87 —0° 19' 12 ⁶ 6 Rümker's Catalog
8	7 19 9	357 41 57,0	—0 15 14,7	12 „	derselbe
10	7 16 36	357 39 19,8	—0 13 46,2	10 „	derselbe
13	6 43 11	357 38 58,8	—0 10 19,3	15 „	23 ^h 49 ^m 58 ^s 60 —0° 6' 57 ⁰ 0 Rümker's Catalog

Die Atalanta habe ich nur noch einmal beobachten können.

Nov. 8	8 ^h 43 ^m 24 ^s	342° 12' 22 ⁰ 0	—2° 16' 24 ⁸ 8	12 Vergl.	22 ^h 50 ^m 58 ^s 12 —2° 10' 49 ⁷ 7 Lalande
--------	--	----------------------------	---------------------------	-----------	--

Sie war damals bereits so schwach dass ich sie nur mit Mühe sehen konnte.

Hamburg, im November 1855.

George Rümker.

Beobachtungen auf der Sternwarte zu Bilk, von Herrn Director Dr. R. Luther.

Hiermit habe ich das Vergnügen, Ihnen einen neuen Veränderlichen in den Fischen anzukündigen, welchen ich 1855 Febr. 16 als veränderlich erkannte, und welcher nach dem Argelander'schen Vorschlage (in Nr. 959 der Astr. Nachr.) *T* Piscium bezeichnet werden möge.

Die mittleren Örter von *T* Piscium und 12 Nachbarsternen fürs Aequinox 1800 sind:

Name	Grösse	AR. in Zt.	Decl.
<i>h</i>	10	0 ^h 20 ^m 26 ^s	+13° 26'
<i>l</i>	10.11	20 59	28
<i>k</i>	10.11	21 11	44
<i>i</i>	10.11	21 25	36
<i>T</i>	variab.	21 40	29
<i>b</i>	hell 9.10	22 5	29
<i>m</i>	11	22 23	38
<i>d</i>	9.10	22 37	31
<i>c</i>	9.10	22 47	23
<i>e</i>	10.11	23 12	36
<i>g</i>	11	23 30	16
<i>f</i>	11	23 50	33
<i>a</i>	7.8	0 23 52	+13 25

Die Helligkeit von *T* Piscium habe ich, wie folgt, beobachtet:

Mittl. Zeit Bilk		
1854 Oct. 28	10 ^h 12 ^m	bis 11 ^h 15 ^m = 9.10
1855 Febr. 16	7 ^h —	= 11
Juli 13	12 ^h 35 ^m	} = <i>c</i> = <i>d</i> = 9.10
26	13 14	
Aug. 4	10 40	
6	10 10	
13	11 15	
17	11 —	
18	10 —	
23	10 —	

Scheinb. Örter für den Beob.-Tag

1854 Aug. 26	(9.10)	343° 54' 21 ¹ 1	—12° 26' 2 ⁹ 9
30	(9.10)	343 9 4,8	—12 45 25,7

1855 Sept. 9	10 ^h 8 ^m	} unbedeutend schwächer als <i>c</i> und <i>d</i> also = 9 ³ / ₄ .
10	9 2	
Oct. 30	8 6	} = <i>m</i> = 11ter entschieden schwächer als <i>l</i> , <i>i</i> und <i>k</i>
31	7 17	
Nov. 2	6 56	
4	6 28	
8	6 29	
15	9 46	

Die Periode von *T* Piscium scheint demnach kleiner als ein Jahr zu sein.

Erlauben Sie mir noch, einige Kreismikrometer-Beobachtungen beizufügen:

Comet von *Bruhns*.

1855	Mittl. Zt. Bilk	
Nov. 15	15 ^h 12 ^m 24 ^s 4	147° 8' 25 ³ 3 + 2° 8' 50 ⁷ 7 3

Scheinb. Ort des Vergl.-Sterns

(9) 148 51 44,9 + 2 11 0,3, nach B. Zone 153

1854	M. Zt. Bilk	Proserpina.
Aug. 26	13 ^h 14 ^m 8 ^s 0	344° 18' 0 ⁵ 5 —12° 27' 32 ⁶ 6 10
30	14 2 22,2	343 25 32,2 —12 47 1,1 8

Die Vergleichsterne wurden nach den neuen Bestimmungen des Herrn Professor Argelander so angenommen:

mittl. Örter 1854,0		
343° 53' 42 ¹ 1	—12° 26' 17 ¹ 1	
343 8 25,0	—12 45 39,8	

1855	M. Zt. Bilk	Leukothea.
Mai 8	10 ^h 8 ^m 10 ^s 2	179° 31' 58" 8. — 5° 21' 22" 2 8

Der scheinb. Ort des Vergl.-Sterns wurde im Mittel aus Bessel's Zone 67 und 239 so angenommen:

1855 Mai 8 8.9 179 57 16,4 — 5 16 49,0

Scheinb. Örter für den Beob.-Tag

Mai 13	8.9	217° 42' 38" 9	— 6 31 22,5
Juni 12	7	213 48 58,1	+ 0 2 6,6

Bilk bei Düsseldorf, 1855 Nov. 17.

1853	M. Zt. Bilk	Phocaea.
Mai 13	10 ^h 9 ^m 39 ^s 6	217° 52' 6" 5 — 6° 31' 32" 1 10
Juni 12	11 3 16,7	214 13 32,9 + 0 3 32,0 9

Örter der Vergleichsterne nach neuen Bestimmungen:

Mittl. Örter 1853,0

217° 42' 19" 6	— 6 31 16,0	Rümker
213 48 39,5	+ 0 2 10,3	Argelander.

R. Luther.

Beobachtungen des neuen von Herrn *Bruhns* entdeckten Cometen,
auf der Hamburger Sternwarte von Herrn *George Rümker*.

M. Hb. Zt.	Sch. AR.	Decl.	Sch. Örter der Vergleichsterne.
1855. Nov. 20	16 ^h 36 ^m 27 ^s	142° 14' 59" 4 + 2° 16' 57" 0 10 Vergl.	$\left\{ \begin{array}{l} 9^h 29^m 58^s 82 + 2^\circ 31' 34'' 9 \text{ Weisse u. Lalande.} \\ 9 \ 30 \ 14,61 + 2 \ 20 \ 35,8 \text{ Taylor u. Santini.} \\ 9 \ 30 \ 51,51 + 2 \ 29 \ 16,8 \text{ Taylor.} \end{array} \right.$
Nov. 21	17 ^h 45 ^m 26 ^s	140° 50' 54" 6 + 2° 19' 58" 2 5 Vergl.	$\left\{ \begin{array}{l} 9^h 24^m 4^s 51 + 2^\circ 6' 5'' 2 \text{ Weisse u. Santini.} \\ 9 \ 25 \ 13,92 + 2 \ 30 \ 10,5 \text{ Weisse.} \end{array} \right.$

Der Comet gleicht einem grossen verwaschenen Nebelfleck.

Das Mondlicht und die Dämmerung machten die Beobachtung etwas unsicher.

George Rümker.

auf der Wiener Sternwarte, mitgetheilt von Herrn Dir. Prof. von *Littrow*.

Nov. 20	14 ^h 58 ^m 1 ^s 3 M. Z. Wien.	Sch. AR = 9 ^h 29 ^m 25 ^s 88,	Sch. Decl. + 2° 16' 50" 6,	Vergl. 10,	Beob. <i>Hornstein</i> .
	Log. fact. Par.	8,440 ⁿ	9,859		
Mittl. Ort des Vergl. St. für 1855,0	9 ^h 30 ^m 12 ^s 24	+ 2° 20' 37" 3	B. Z. 153; <i>Santini</i> Cat. 114	(<i>Santini</i> 3 Beob., dopp. Gew.)	

auf der Altonaer Sternwarte vom Herausgeber.

1855 Nov. 20	16 ^h 1 ^m 38 ^s 6 M. Zt. Altona,	AR. app. \mathcal{C} = 9 ^h 29 ^m 7 ^s 88	4 Vergl.
	16 1 57,6	Decl. app. \mathcal{C} = + 2° 16' 56" 6 4	
Ort des Vergleichsterns	AR. 9 ^h 30 ^m 14 ^s 53,	Decl. + 2° 20' 35" 2 nach <i>Taylor</i> und <i>Santini</i> .	

P.

Elemente und Ephemeride des *Bruhns*'schen Cometen, berechnet von Herrn *George Rümker*.

Elemente,	Ephemeride für 12 ^h mittl. B. Zt.
berechnet aus Berlin Nov. 12, Bilk Nov. 15, Hambg. Nov. 20:	
T' 1855 Nov. 25,66041 M. G. Zt.	
π 85° 21' 41" } Sch. Aeq. Nov. 15.	
Ω 52 2 47 }	
i 10 16 29	
$\log q$ 0,088070	
Retrograd.	
Diese Elemente stellen den m. Ort dar: R-B { + 5" in Länge,	
— 2" in Breite.	
	α
	δ
	$\log \Delta$
	Nov. 24
	25
	26
	27
	28
	29
	30
	Dec. 1
	2