

国立天文台における 新天体発見報告対応

第2回新天体搜索者会議 20181117-18

遠藤 勇夫（国立天文台 天文情報センター）

新天体関連情報



国立天文台 天文情報センター 広報室
〒181-8588 東京都三鷹市大沢2-21-1
電話:0422-34-3691(留守番電話)/FAX:0422-34-3810

最終更新日: 2018年11月16日 / Since: Nov. 1, 1996

アマチュア天文家や一般の方々から寄せられる彗星・新星・超新星など、いわゆる“新天体”の発見報告やそれらの確認依頼などに応えるサービス業務を行っています。

※ [天文・宇宙に関するご質問](#)は、一般質問電話(0422-34-3688: 平日9時から18時まで)におかけください。

※ 電気設備定期点検に伴う停電のため、**12月8日(土) 9時ごろから18時ごろまで** 新天体通報用の**電話とFAXが不通**となる時間帯があります。

ご不便をおかけしますが、ご理解、ご協力をよろしくお願いいたします。

新天体発見・通報に関する情報

- ・ [新天体通報の方法と通報内容](#)
- ・ [新天体をチェックするための情報\(2009年12月8日更新\)](#)
- ・ [IAUC/CBET/MPECの読み方\(2017年10月6日更新\)](#)
- ・ 新天体の仮符号・名称についての解説
 - [新天体の仮符号: 彗星\(2009年2月4日更新\)](#)

新天体通報の方法と通報内容

新天体発見の際の通報方法について解説します。

・ [新天体をチェックするための情報ページ](#)

※ [天文・宇宙に関するご質問](#)は、一般質問電話(0422-34-3688：平日9時から18時まで)におかけください。

※ 電気設備定期点検に伴う停電のため、**12月8日(土) 9時ごろから18時ごろまで** 新天体通報用の**電話とFAXが不通**となる時間帯があります。

ご不便をおかけしますが、ご理解、ご協力をよろしくお願いいたします。

通報の方法

現在、留守番電話とファックスの2つの方法で通報を受け付けています。

留守番電話： 0422-34-3691

この電話は携帯電話に連動していて、電話の着信があると当番の職員の携帯電話に呼び出しを掛けます。
こちらで電話の録音内容を確認した後、折り返しお電話いたします。

ファックス： 0422-34-3810

ファックスによる報告も受け付けています。

なおファックス送信後は、上記留守番電話に、ファックスを送信した旨録音されるよう、ご協力をお願いいたします。

この電話は携帯電話に連動していて、電話の着信があると当番の職員の携帯電話に呼び出しを掛けます。
こちらで電話の録音内容を確認した後、折り返しお電話いたします。

ファックス： 0422-34-3810

ファックスによる報告も受け付けています。
なおファックス送信後は、上記留守番電話に、ファックスを送信した旨録音されるよう、ご協力をお願いいたします。

通報の内容

通報の内容は、以下の項目をお忘れなく。
(電話では聞き取りにくいことがありますので、ゆっくりハッキリお願いします)

1. 住所、氏名、電話番号(自宅、勤務先の別)
2. 発見時刻、年、月、日、時刻(日本時間/世界時)
3. 天体の種類(彗星状、新星/超新星など)
4. 天体の位置(星座、または赤経・赤緯、分点、または高度・方位角)
5. 明るさ(等級)
6. 運動が認められればその速さと移動方向
7. 観測に使用した器材(望遠鏡の種類、倍率、眼視、写真、CCD、フィルターなど)
8. 位置測定の方法(星図の種類など)

[ウェブサイト 利用規程](#) | [お問い合わせ](#) |

新天体候補の報告先

新星 → TOCP (CBAT “Transient Objects Confirmation Page”)

超新星 → TNS (Transient Name Server)

彗星 → MPC (Minor Planet Center)

IAUのウェブサイト (How to Report a Discovery) では

3. Where to report your object

▪ Astronomical transients (ATs) such as supernova candidates:

→ Transient Name Server (TNS)

▪ **Comets**, novae and outbursts of unusual variable stars:

? → Central Bureau for Astronomical Telegrams (CBAT)

新天体発見報告(等)件数

国立天文台に報告された件数の推移

年度	2010	2011	2012	2013	2014	2015	2016	2017	2018
新星・超新星	8	11	10	7	12	9	4	4	2
彗星(彗星状)	9	7	2	8	10	3	1	4	2
変光星・突発天体							6	5	3
恒星					1				
惑星・小惑星	2	2		1		1	1		1
火球・流星	5			2			3		
発光物体		2	6	2	8	3			
移動天体	2								
天文の質問			3		1				
その他								1	
合計	26	22	21	20	32	16	15	18	8
NAOJからCBAT への報告	[2]	2	2	1	1 [1]	2 [1]	1	1	5[1]
[]内は国立天文台への報告とともに、他経由でCBATに報告された数									

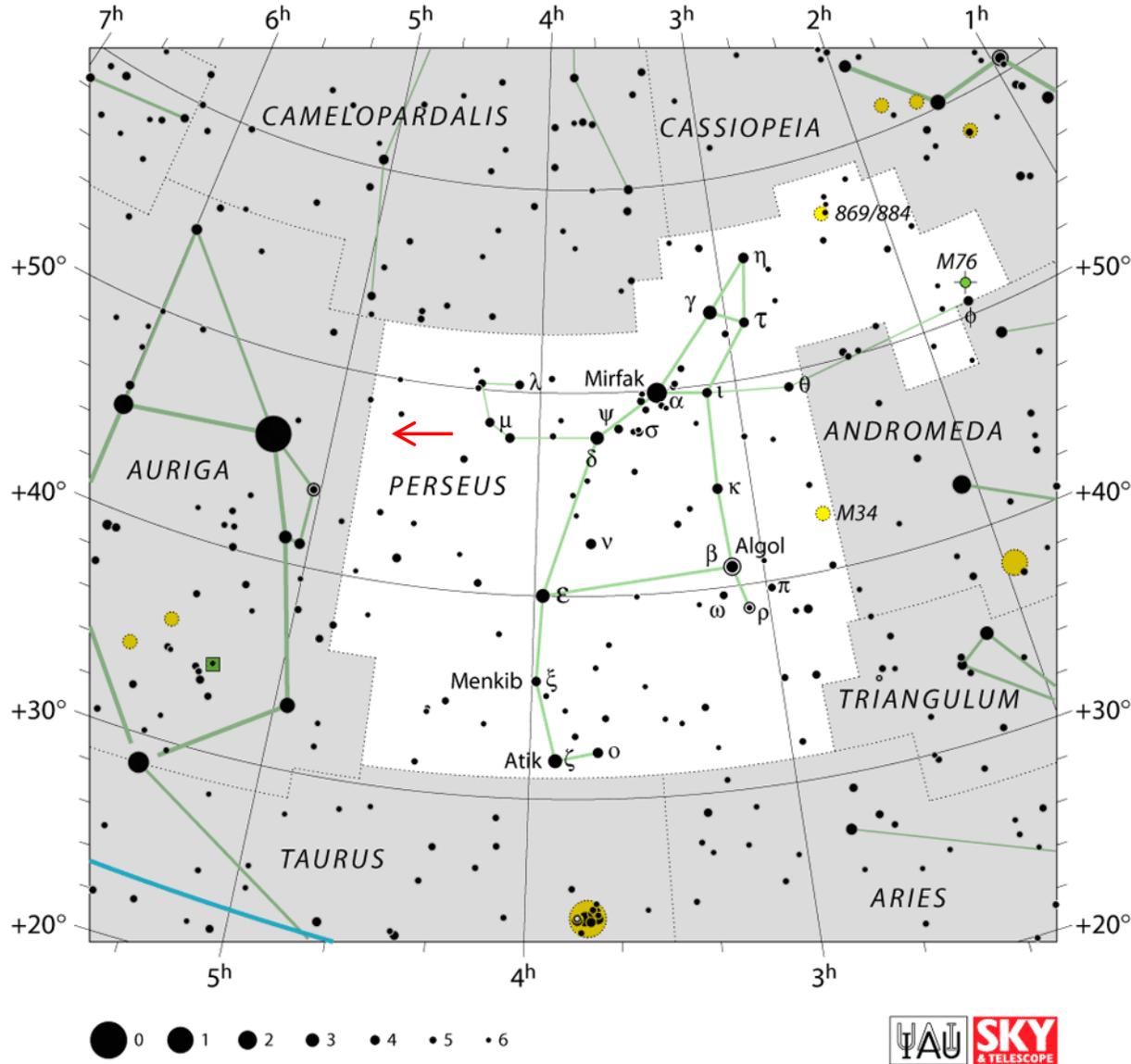
国立天文台経由で報告された例

SN 2011ir
 Nova Mon 2012 (V959 Mon)
 SN 2013dy
 SN 2014cy
 Nova Oph 2015 No. 2 (V2949 Oph)
 Nova Sgr 2015 No. 4 (V5850 Sgr)
 SN 2015as
 Nova Sco 2016 No. 2 (V1656 Sco)
 Nova CMa 2018

 Nova in Sgr 2018
 V392 Per
 C/2018 V1

V392 Per のアウトバースト

2018年 4月29日



V392 Per

α : 04h 43m 21.37s
 δ : +47° 21' 25.9" (2000.0)
 type : UG (U Geminorum)
 Mag. range : 14.1 – 16.9

VSX (AAVSO) より

4月29日 (JST)

- 20:22 三重県亀山市の中村祐二さんが V392 Per の増光を確認(6.2等)
- 21:36 中村さんから新天体通報留守番電話に着信
- 21:59 情報共有のため新天体関係者に送信
- 22:37 CBATにメールで通報、入れちがいで中村さんから画像が届く
- 22:55 内藤さん(なよろ)が分光観測
- 23:15 TOCPに最初の書き込み (TCP J04432130+4721280)
- 23:47 内藤さんから観測したとのメール
- 25:15 野上さん(京大)が新星爆発を示唆

4月30日

- ・Optical Spectroscopy of TCP J04432130+4721280 (V392 Per)
Confirms a Nova Eruption (ATel #11588)
- ・V392 PERSEI = TCP J04432130+4721280 (CBET 4514, 4515)

21:59 (JST) 情報共有のため、新天体関係者あてにメール

ASJ 天体発見賞選考委員のみなさま
NAOJ 新天体のみなさま

国立天文台天文情報センターの遠藤です。
三重県亀山市の中村祐二さんからの通報によると、
V392 Per が4月29.4740日UTで6.2等まで
増光したとのことです。
タイプはUG で14.1－16.9等という変光幅に対して
かなり明るくなっているようですので
情報共有のためメールをお送りします。

よろしく願いいたします。

遠藤勇夫@自宅

.....

22:37 (JST) CBAT (Central Bureau for Astronomical Telegrams) にメール

Dear Sirs,

I am Isao Endoh, Public Outreach Official of NAOJ (National Astronomical Observatory of Japan).
Yuji Nakamura, Kameyama, Mie, Japan, reported to NAOJ.

TCP J04432130+4721280 2018 04 29.4740* 04 43 21.30 +47 21 28.0 6.2 U Per 9 0

Yuji Nakamura, Kameyama, Mie, Japan, reports his discovery of this TCP (mag 6.2) in Per on a CCD frame taken on 2018 Apr 29.4740 UT (limiting mag 12.5) using a 135mm f4.0 lens.
The object was not shown on a frame taken on 2018 Apr 21.4627 UT (limiting mag 12.5).
There is a UG type variable star V392 Per at this position.

Sincerely yours,

Isao Endoh

Public Outreach Official

National Astronomical Observatory of Japan Mitaka, Tokyo 181-8588, Japan

22:37 (JST) 中村さんからメール

お世話になっています。

今夜(4月29日)に撮影した新星搜索画像から、下記のTCP天体を見つけましたのでお知らせします。

時刻:2018年4月29.4740UT(露出15秒)

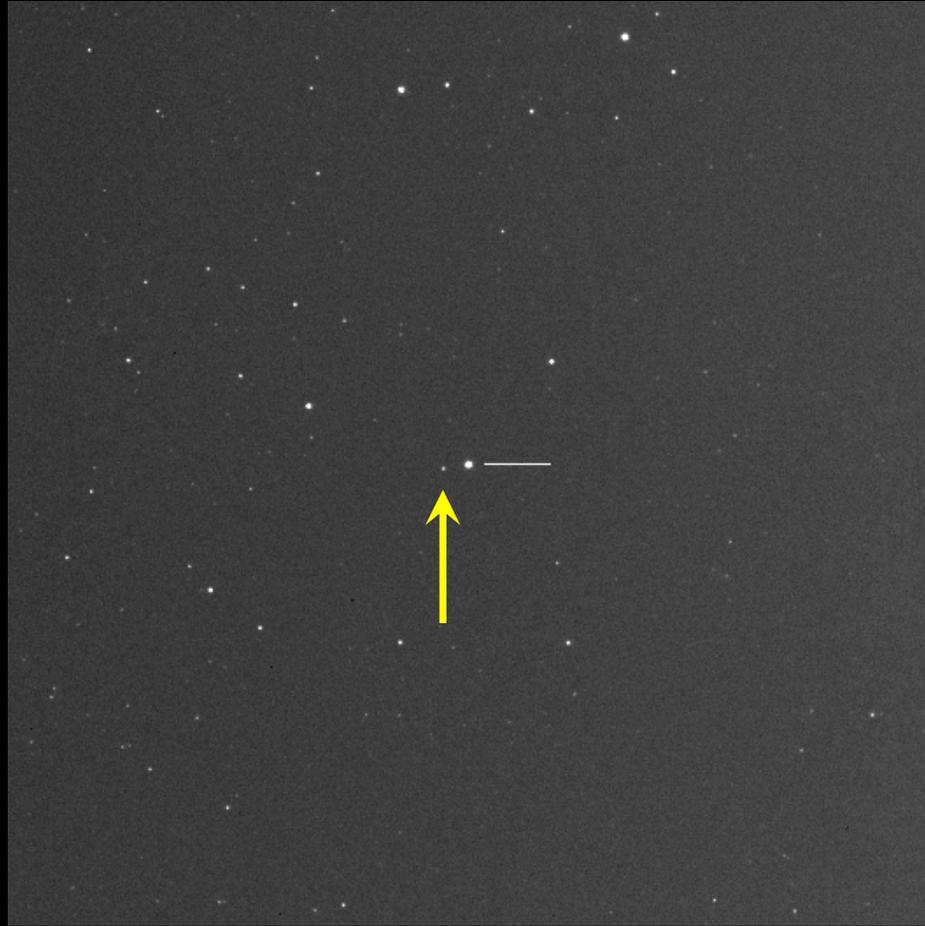
位置: $\alpha = 04$ 時43分21.3秒 $\delta = +47^\circ 21' 28''$ (2000)

光度:6.2等(極限等級12.5等)

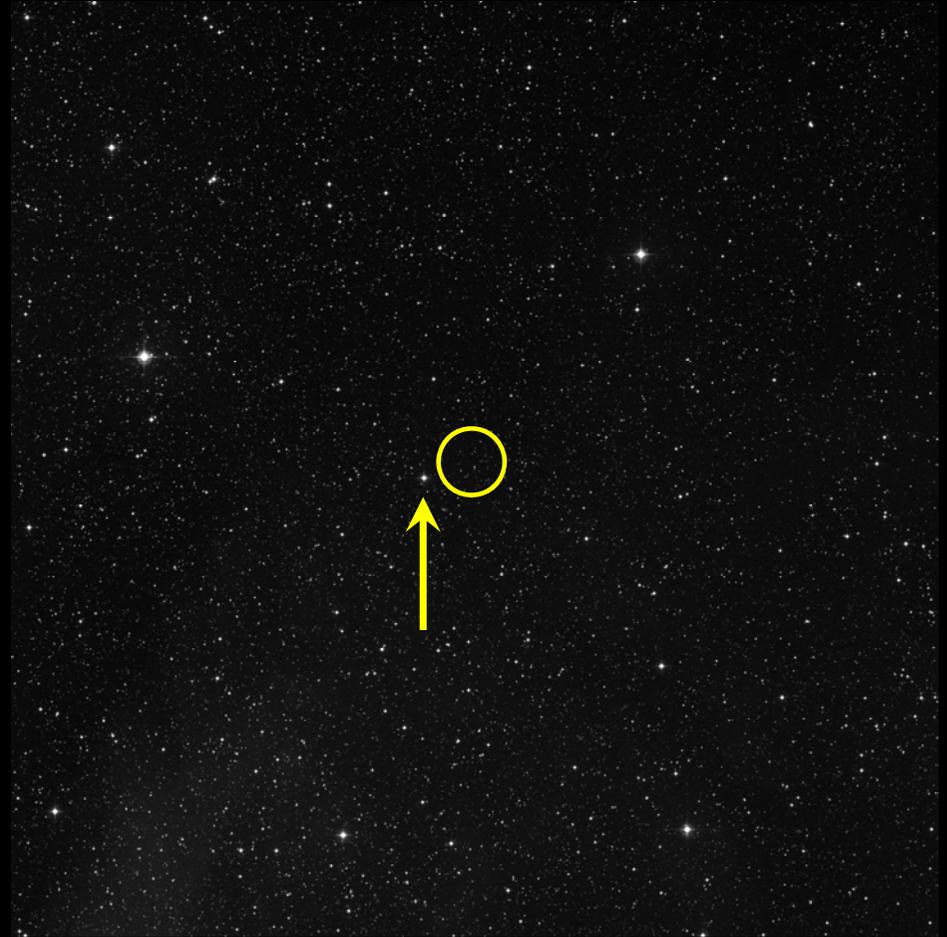
機材:135ミリF4.0望遠レンズ+冷却CCDカメラ使用

撮影場所;三重県亀山市(自宅)

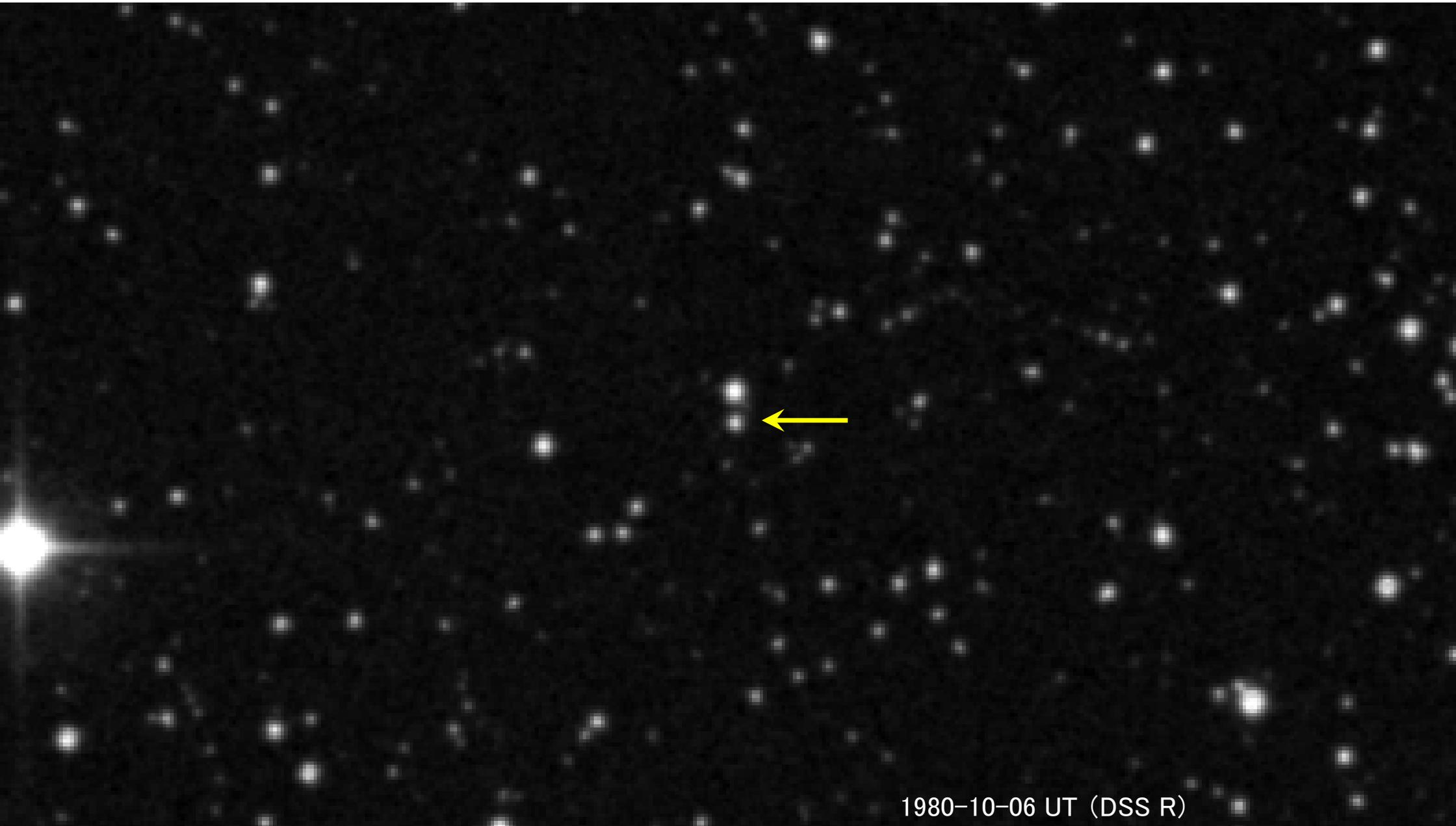
- ・4月21.4627日UTに撮影した画像(極限等級12.5等)には写っていません。
- ・3秒角以内に、変光星 V392 Per(UG型、変光範囲14.1~16.9V)があり、これと同一天体かと思われませんが、変光範囲を8等も超えて急速に増光したようです。
- ・発見画像を添付します。写野の広さ $2^\circ \times 2^\circ$ にトリミングしました。横線のすぐ左の、明るい天体が増光した天体です。



2018-04-29.4740 UT (中村さん撮影)



1980-10-06 UT (DSS R)



1980-10-06 UT (DSS R)

23:47 (JST) 内藤博之さん(なよろ)からメール

遠藤さま

ご連絡ありがとうございます。
名寄でもすでに低くなっていました($z \sim 6$)が、分光しました。
(TOCPからの情報を待っていたら、たぶん観測は無理でした。)

これから、標準星を撮って、明日中にはなんとか処理したいと思います。

内藤@なよろ

25:15 (JST) 野上大作さん(京大)からメール

遠藤様、内藤様、皆様

情報どうもありがとうございます。

V392 Per の静穏状態のスペクトルは Liu & Hu, 2000, ApJS, 128, 387

<http://iopscience.iop.org/article/10.1086/313380/pdf>

で出版されていて、赤い連続光とそれほど強くない輝線(Balmer & HeI)から見て、ある程度軌道周期の長い、K型くらいの伴星を持つ激変星っぽいんです。増光幅と青いというところから、新星爆発を起こしたというところでしょうか。

TOCPの情報を Patrick Schmeer が VSNET に流しました。内藤さん、早めに CBET なり ATel なりに速報を流すのがよさそうです。

野上

26:14 (JST) 内藤博之さん(なよろ)からメール

野上さま

情報ありがとうございます。

ピリカ望遠鏡の分光器 (NaCS) は慣れていなくて、標準星のレグルスを撮って気がつきましたが、クイックルックで見たのは、おそらく赤色のコンティニウムでした。

もしわい新星 (V392 Per) が新星爆発しているとしたら、初観測でしょうかね？

Z Camなどの新星シェルは知られていますが。

処理に時間がかかりそうですが、何とかやってみます。

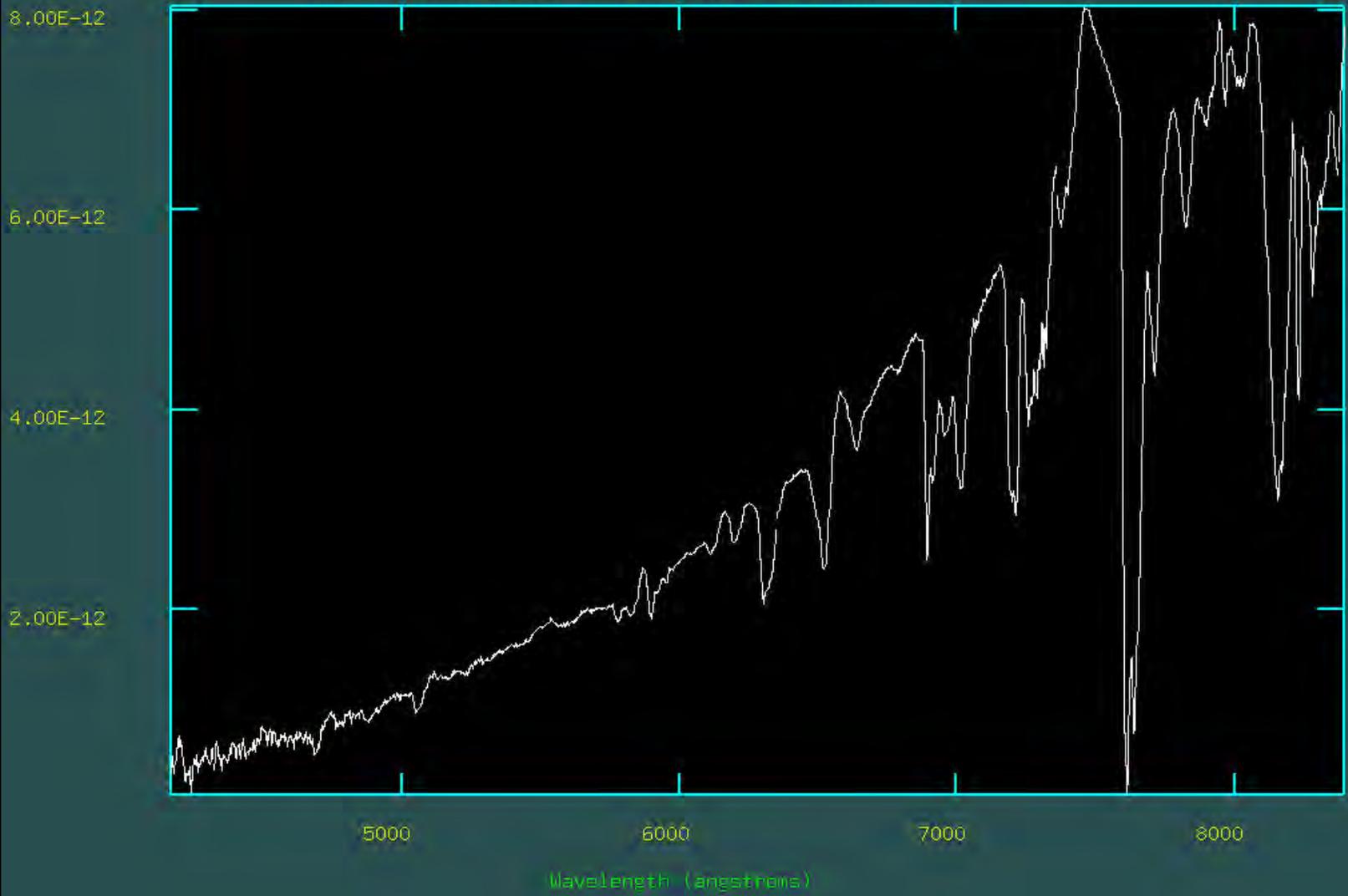
内藤@なよろ

(TOCPへの書き込み)

2018 04 29.58

Hiroyuki Naito, Nayoro Observatory, and Tatsuharu Ono, Hokkaido University, report that a low-dispersion spectrum (R about 300 at 650 nm) of this object was obtained on Apr. 29.58 UT using the 1.6-m Pirka telescope (+ NaCS) at the Nayoro Observatory. The spectrum shows some unidentified absorption lines on a very red continuum, which may indicate high reddening. The spectrum can be viewed at URL https://www.nayoro-obs.jp/pirka/nacs/V392Per_20180429.png

HD90718AF V2.1B.1 nat100meg.nayoro-obs.jp Mon 06:58:59 30-Apr-2018
[V393Per-Fits[F,1,1]]: V393 Per 300: ap1 beam1



x,y,z(x): 6636.974 1.561E-12 3.578E-12

 **Outside**
GCN
IAUCs
Other
ATel on Twitter and Facebook
ATELstream
ATel Community Site

The Astronomer's Telegram

Post | Search | Policies
Credential | Feeds | Email

30 Apr 2018; 07:36 UT

This space for free for your conference.

[Previous]

Optical Spectroscopy of TCP J04432130+4721280 (V392 Per) Confirms a Nova Eruption

ATel #11588; *R. M. Wagner (LBTO and OSU), D. Terndrup (OSU), M. J. Darnley (LJMU), S. Starrfield (Arizona State), C. E. Woodward (Minnesota), and M. Henze (SDSU)*
on 30 Apr 2018; 07:32 UT
Credential Certification: *R. Mark Wagner (rmw@as.arizona.edu)*

Subjects: Optical, Nova

[Tweet](#) [Recommend 0](#)

Following reports of a new transient of magnitude 6.2 in Perseus on 2018 April 29.4740 UT discovered by Y. Nakamura designated TCP J04432130+4721280 (<http://www.cbat.eps.harvard.edu/unconf/followups/J04432130+4721280.html>) and positionally coincident with the previously known U Gem type dwarf nova V392 Per, we obtained an optical spectrum on 2018 April 30.116 UT (range: 396-687 nm; resolution 0.3 nm) with the 2.4 m Hiltner telescope (+OSMOS) of the MDM Observatory on Kitt Peak. The spectrum (see the link below) exhibits broad H α emission and overlapping Fe II emission lines with P Cygni-type line profiles superposed on a flat continuum. The FWHM of H α emission is about 5200 km/s and its equivalent width is about 11.5 nm. The center of the blue-shifted H α absorption component is displaced by about -2680 km/s with respect to the fitted center of the emission component and its equivalent width is about 1.6 nm. Sharp interstellar absorption lines of Na I D1 and D2 are present with equivalent widths of about 0.1 nm. Our spectrum is similar to that obtained by R. Leadbeater on April 29.894 UT (<http://www.spectro-aras.com/forum/viewtopic.php?f=5&t=2015>). The spectrum is reminiscent of classical novae early in their outburst and prior to maximum light so the observed amplitude of ~ 10 mag might be a lower limit. The observational circumstances of V392 Per are becoming difficult so continued optical photometry and spectroscopy to monitor its evolution are strongly encouraged. We note that the object is sun-constrained to Swift for the next 80 days. We thank C. M. Retter for assistance with the observations.

Optical spectrum of V392 Per on 2018 April 30.116 UT

[Telegram Index]

R. E. Rutledge, Editor-in-Chief rrutledge@astronomerstelegram.org
Derek Fox, Editor dfox@astronomerstelegram.org
Mansi M. Kasliwal, Co-Editor mansi@astronomerstelegram.org

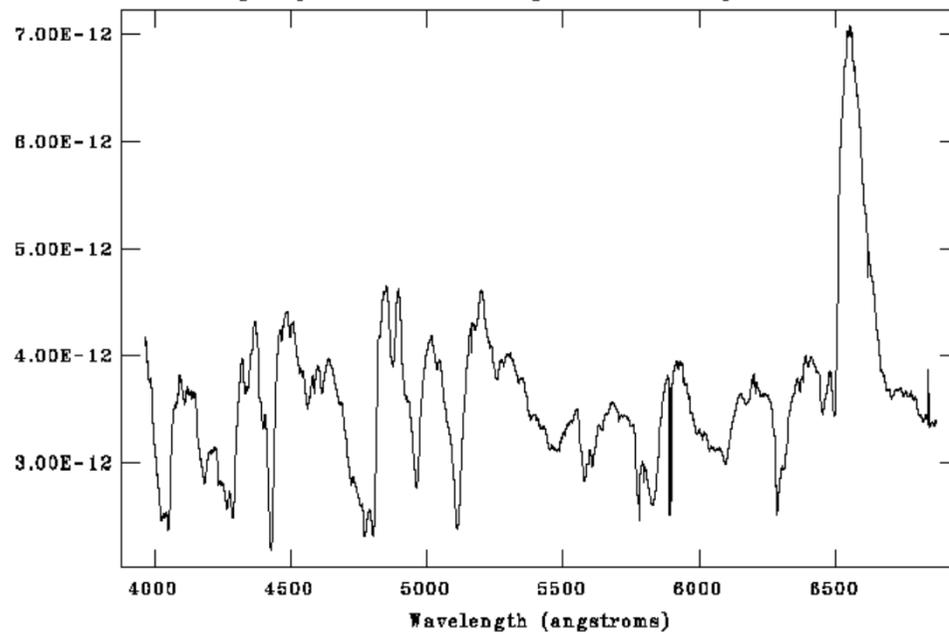
Astronomer's Telegrams
(ATel) #11588

[Tweet](#)[Recommend 0](#)

Following reports of a new transient of magnitude 6.2 in Perseus on 2018 April 29.4740 UT discovered by Y. Nakamura designated TCP J04432130+4721280 (<http://www.cbat.eps.harvard.edu/unconf/followups/J04432130+4721280.html>) and positionally coincident with the previously known U Gem type dwarf nova V392 Per, we obtained an optical spectrum on 2018 April 30.116 UT (range: 396-687 nm; resolution 0.3 nm) with the 2.4 m Hiltner telescope (+OSMOS) of the MDM Observatory on Kitt Peak. The spectrum (see the link below) exhibits broad H α emission and overlapping Fe II emission lines with P Cygni-type line profiles superposed on a flat continuum. The FWHM of H α emission is about 5200 km/s and its equivalent width is about 11.5 nm. The center of the blue-shifted H α absorption component is displaced by about -2680 km/s with respect to the fitted center of the emission component and its equivalent width is about 1.6 nm. Sharp interstellar absorption lines of Na I D1 and D2 are present with equivalent widths of about 0.1 nm. Our spectrum is similar to that obtained by R. Leadbeater on April 29.894 UT (<http://www.spectro-aras.com/forum/viewtopic.php?f=5&t=2015>). The spectrum is reminiscent of classical novae early in their outburst and prior to maximum light so the observed amplitude of ~ 10 mag might be a lower limit. The observational circumstances of V392 Per are becoming difficult so continued optical photometry and spectroscopy to monitor its evolution are strongly encouraged. We note that the object is sun-constrained to Swift for the next 80 days. We thank C. M. Retter for assistance with the observations.

Optical spectrum of V392 Per on 2018 April 30.116 UT

NOAO/IRAF V2.16 rmw@vela.tucson.lbt.o.org Sun 22:42:40 29-Apr-2018
[v392per.20180430.dat.fits]: V392 Per 40. ap:1 beam:1



Electronic Telegram No. 4515
Central Bureau for Astronomical Telegrams
Mailing address: Hoffman Lab 209; Harvard University;
20 Oxford St.; Cambridge, MA 02138; U.S.A.
e-mail: cbatiau@eps.harvard.edu (alternate cbat@iau.org)
URL <http://www.cbat.eps.harvard.edu/index.html>
Prepared using the Tamkin Foundation Computer Network

V392 PERSEI = TCP J04432130+4721280

[Editor's note: this text replaces that on CBET 4514.]

I. Endoh and M. Soma, National Astronomical Observatory of Japan, report the discovery of an apparent nova of mag 6.2 by Yuji Nakamura (Kameyama, Mie, Japan) on an unfiltered CCD frame (limiting mag 12.5) taken on Apr. 29.474 UT with a 135-mm-f.l. f/4.0 camera lens; the position was given as R.A. = 4h43m21s.30, Decl. = +47d21'28".0 (equinox J2000.0), which yielded the designation TCP J04432130+4721280 when it was posted on the Central Bureau's TOCP webpage.

Shrewsbury, U.K.); 30.111, 6.5 (H. Smith, East Lansing, MI, U.S.A.); 30.817, 6.9 (G. Murawski, Suwalki, Poland); 30.833, 6.9 (A. Tsvetkov, Zavolzhye, Russian Federation); 30.878, 7.0 (J. Ribeiro, Esposende, Portugal); 30.903, 7.1 (A. Correia, Esposende, Portugal).

H. Naito, Nayoro Observatory; and T. Ono, Hokkaido University, report that a low-dispersion spectrum (resolution about 300 at 650 nm) of this Variable was obtained on Apr. 29.58 UT using the 1.6-m Pirka telescope (+ NaCS) at the Nayoro Observatory. The spectrum shows some unidentified absorption lines on a very red continuum, which may indicate high reddening. The spectrum has been posted by the observers at the following website URL: https://www.nayoro-obs.jp/pirka/nacs/V392Per_20180429.png.

NOTE: These 'Central Bureau Electronic Telegrams' are sometimes superseded by text appearing later in the printed IAU Circulars.

(C) Copyright 2018 CBAT

2018 April 30

(CBET 4515)

Daniel W. E. Green

4月29日 (JST)

20:22 三重県亀山市の中村祐二さんが V392 Per の増光を確認(6.2等)

21:36 中村さんから新天体通報留守番電話に着信

21:59 情報共有のため新天体関係者に送信

22:37 CBATにメールで通報、入れちがいで中村さんから画像が届く

22:55 内藤さん(なよろ)が分光観測

23:15 TOCPに最初の書き込み (TCP J04432130+4721280)

23:47 内藤さんから観測したとのメール

25:15 野上さん(京大)が新星爆発を示唆

発見から約2時間半後に分光観測

→ スムーズな連携により現象の初期状態をとらえることができた

4月30日

- ・Optical Spectroscopy of TCP J04432130+4721280 (V392 Per)
Confirms a Nova Eruption (ATel #11588)
- ・V392 PERSEI = TCP J04432130+4721280 (CBET 4514, 4515)

C/2018 V1 (Machholz-Fujikawa-Iwamoto)

2018年11月 8日

11月 8日 (JST)

- 4:44 香川県観音寺市の藤川繁久さんが新天体を発見(12.0等)
- 6:05 藤川さんから新天体通報留守番電話に着信
- 6:46 藤川さんから画像が届く(恒星状、移動は未確認)
- 9:05 CBATにメールで通報
- 10:31 TOCPに最初の書き込み(TCP J12192806-0211143)

- 5:11 徳島県阿波市の岩本雅之さんが新天体を発見(10等)
- 9:00 岩本さんから相馬さん個人あてにメール、画像あり(彗星状、移動は未確認)
- 10:45 相馬さんからのメールで岩本さんの観測を知る

- NEW COMET = TCP J12192806-0211143 (CBET 4569 / 2018 Nov. 8)
- COMET C/2018 V1 (Machholz-Fujikawa-Iwamoto)
(MPEC 2018-V151 / 2018 Nov. 11)
- COMET C/2018 V1 (MACHHOLZ-FUJIKAWA-IWAMOTO)
(CBET 4572 / 2018 Nov. 11)



2018-11-07.82271 UT (藤川さん撮影)
 f=120 mm, F=3.5
 α : 12h 19m 28.06s
 δ : -02° 11' 14.3" (2000.0)

DR14

Select Image Source: SDSS 2MASS

Parameters

name	Resolve
ra	184.867 deg
dec	-2.187 deg
opt	

Search

Drawing options

- Grid
- Label
- Photometric objects
- Objects with spectra
- Invert Image

Advanced options

- APOGEE Spectra
- SDSS Outlines
- SDSS Bounding Boxes
- SDSS Fields
- SDSS Masks
- SDSS Phasers

Powered by SciServer

Selected object

ra	184.86743
dec	-2.18698
type	STAR
u	23.55
g	21.16
r	19.73
i	16.53
z	17.61

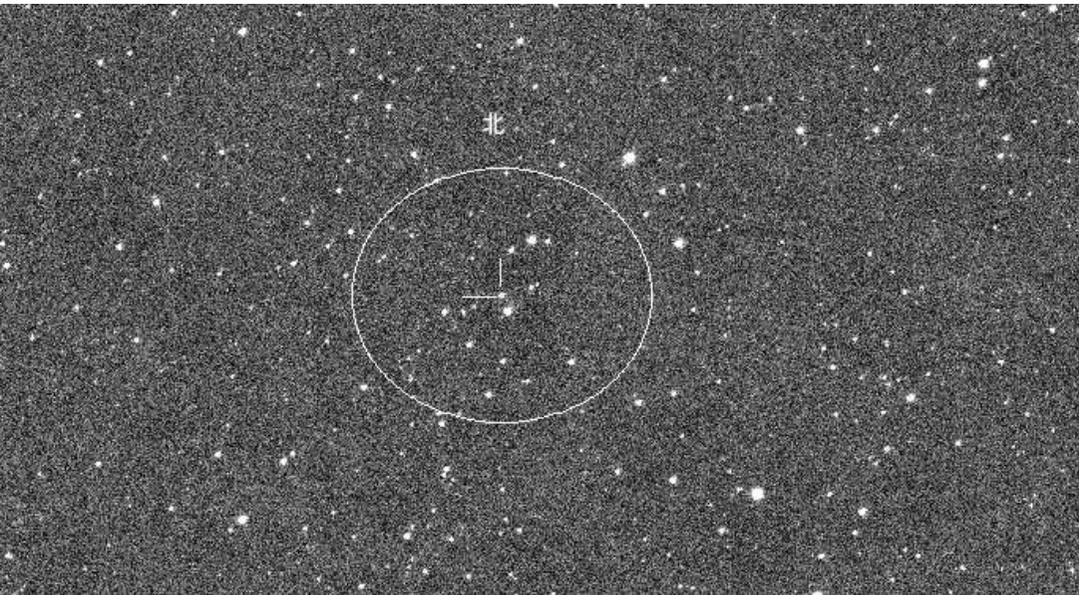
Quick Look

- Explore
- Recenter
- Add to notes
- Show notes

恒星状、移動は未確認



SDSS J121928.18-021111.9 の増光か？
 g = 21.16, r = 19.73



2018-11-07.82271 UT (藤川さん撮影)

f=120 mm, F=3.5

α : 12h 19m 28.06s

δ : $-02^{\circ} 11' 14.3''$ (2000.0)

(恒星状)



2018-11-07.8410 UT (岩本さん撮影)

f=400 mm, F=4.0

α : 12h 19.5m

δ : $-02^{\circ} 11'$ (2000.0)

彗星状(よく見ると青い?)

両者の画像を比較すると移動が認められる

日本人が発見した彗星一覧

1975年以降、日本人が発見した彗星を表にまとめました。
 なお表のほか、SOHOに搭載されたLASCOのC2/C3画像、STEREOの画像による発見があります。

2018年11月 9日 追加

2018年11月12日 更新

日本人が発見した彗星一覧（1975年以降）

| [1975年](#) | [1977年](#) | [1978年](#) | [1983年](#) | [1984年](#) | [1986年](#) | [1987年](#) | [1988年](#) | [1989年](#) | [1990年](#) | [1991年](#) | [1992年](#) | [1993年](#) |
 | [1994年](#) | [1995年](#) | [1996年](#) | [1997年](#) | [2000年](#) | [2001年](#) | [2002年](#) | [2005年](#) | [2008年](#) | [2009年](#) | [2010年](#) | [2013年](#) | [2018年](#) |

2018年										
新天体と確認されればwebに掲載										
年通算	彗星名	仮符号	発見者	発見日(世界時)	発見等級	IAUC No.	CBET No.	メールニュース No. ※1	備考	
1	Machholz-Fujikawa-Iwamoto	C/2018 V1	藤川 繁久	2018年11月 7.8227日	12.0		4569, 4572		※2	トピックスページへ MPEC 2018-V151
			岩本 雅之	2018年11月 7.8410日	10		4569, 4572		※2	
2013年										
年通算	彗星名	仮符号	発見者	発見日(世界時)	発見等級	IAUC No.	CBET No.	メールニュース No. ※1	備考	
1	Iwamoto	C/2013 E2	岩本 雅之	2013年 3月10.83377日	13		3439	MN (101)		
2010年										
年通算	彗星名	仮符号	発見者	発見日(世界時)	発見等級	IAUC No.	CBET No.	メールニュース No. ※1	備考	
1	332P/Ikeya-Murakami	P/2010 V1	池谷 薫	2010年11月 2.831日	8.5	9175		MN (19)	情報 ページへ	
			村上 茂樹	2010年11月 3.801日	9	9175		MN (19) ※2		

日本人が発見した天の川銀河の中の新星一覧

日本人(個人)が発見した新星のうち、天の川銀河の中に出現した新星(新星らしき天体を含む)を表にまとめました。

2018年 7月 1日 追加

2018年 7月 3日 更新

表：日本人が発見した天の川銀河の中の新星一覧(2012年以降)

| [2012年](#) | [2013年](#) | [2014年](#) | [2015年](#) | [2016年](#) | [2017年](#) | [2018年](#) |

2018年									
年通算	天体名	星座	発見者	発見日(世界時)	発見等級	ATEL No.	CBET No.	IAUC No.	備考
1	NOVA SCORPII 2018	さそり	西村 栄男	2018年 1月17.8691日	11.0	11209	4481		PNV J17180658-3204279
2	NOVA SCORPII 2018 No. 2	さそり	西村 栄男	2018年 2月 6.8628日	11.7	11289	4488		PNV J16484962-4457032
3	NOVA IN OPHIUCHUS	へびつかい	小嶋 正	2018年 2月12.8339日	12.5	11338	4489		PNV J17244011-2421463
4	NEW NOVA IN OPHIUCHUS	へびつかい	西山 浩一・ 椋島 富士夫	2018年 3月10.8138日	9.5	11398	4492		TCP J17140253-2849233
			西村 栄男	2018年 3月10.8052日	9.5				PNV J17140261-2849237
			小嶋 正	2018年 3月10.807日	9.5				
5	NOVA CANIS MAJORIS 2018	おおいぬ	中村 祐二	2018年 3月24.4964日	12.0	11475	4499		TCP J07134590-2112330
6	NOVA IN SAGITTARIUS	いて	小嶋 正	2018年 4月 8.7229日	11.2	11528	4507		PNV J18040967-1803581
			西村 栄男	2018年 4月 8.728日	11.2				
			中村 祐二	2018年 4月 8.7876日	11.3				
7	V392 Per	ペルセウス	中村 祐二	2018年 4月29.4740日	6.2	11588	4515		TCP J04432130+4721280
8	NOVA SCUTI 2018	たて	櫻井 幸夫	2018年 6月29.5768日	10.3	11802	4530		TCP J18292290-1430460
2017年									

新星爆発したとしてwebに掲載