# CTA report 238: General report

# 山本常夏(甲南大学)

窪秀利,齋藤隆之,武石隆治,手嶋政廣,戸谷友則,野崎誠也,吉越貴紀(東京大),野田浩司(千葉吉田龍生(茨城大), 井岡邦仁(京都大),田島宏康(名古屋大),他CTA Consortium



### CTA Consortium

25か国 >1500名



### CTA-Japan 126名

青山大 大林花織, 佐藤優理, 田中周太,

山崎了, 吉田篤正

片桐秀明,柳田昭平,吉田龍生 茨城大

宇宙研 鈴木寛大, 林克洋

井上芳幸,藤原立樹, 松本浩典

神奈川大 辻直美

北里大 村石浩

岐阜大 佐藤栄俊

京大基研 井岡邦仁

鶴剛,寺内健太,李兆衡 京大理

熊本大 高橋慶太郎

KEK素核研 田中真伸

甲南大 井上剛志,田中孝明,

国立天文台 郡和範

勝田哲,清本拓人,寺田幸功

仙台港線 加賀谷美佳, 林航平

井上進, 小林志鳳, 野田浩司

東海大 阿部和希,韓 天舒, 櫛田淳子,

佐々誠司, 西嶋恭司, 姚屹

東京都立大 川中寛太,藤田裕

東大理 大平豐, 立石豐, 戸谷友則,

馬揚彩

東大 宇宙線研 浅野勝晃, 阿部正太郎, 粟井恭輔, 糸川拓海, 猪目祐介

大石理子, 大岡秀行, 大谷恵生, 窪秀利, 齋藤隆之,武石隆治,

手嶋政廣,戸村友宣, 野崎誠也, バクスター ジョシュア 稜,

橋山和明, 吉越貴紀, Y. Chai, Daniela Hadasch,

Daniel Mazin, Marcel Strzys, levgen Vovk,

Paul K. H. Yeung

(共同研究員)岡知彦, 櫻井駿介, 広谷幸一, 深見哲志,

村瀬孔大,K. S. Cheng, Xiaohong Cui,

David C. Y. Hui, Albert K. Kong, Pratik Majumdar,

Jumpei Takata, Thomas P. H. Tam, Wenwu Tian,

Lihong Wan

東北大 當真賢二, 石崎渉

徳島大 折戸玲子

名大理 立原研悟, 早川貴敬, 福井康雄, 山本宏昭

名大ISEE 今沢遼, 奥村曉, 高橋光成, 田島宏康, バン・ソンヒョン

千川道幸, 溝手雅也, 山本常夏 広大先理工 今澤遼, 榧木大修, 木坂将大, 須田祐介, 高橋弘充, 深沢泰司

広大宇宙科学センター 水野恒史

宮崎大 森浩二

山形大 郡司修一, 門叶冬樹, 中森健之

山梨学院大 内藤統也, 原敏

横浜国立大廣嶋渚

理研 Donald Warren, Maxim Barkov,

Gilles Ferrand, Haoning He, E. R. Owen, 長瀧重博

内山泰伸、澤田真理、林田将明 立教大

片岡淳 早稲田大

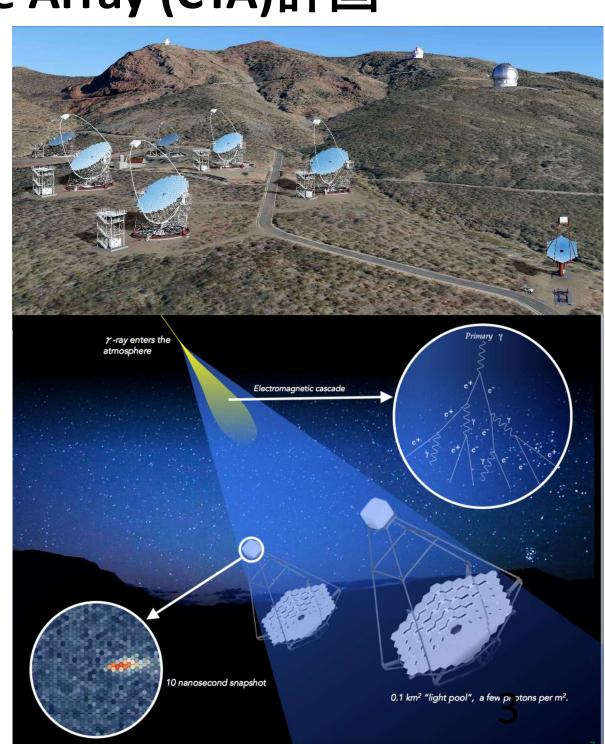
## Cherenkov Telescope Array (CTA)計画

4~23m口径のチェレンコフイメージング望遠鏡を約100台配置し、20GeV~300TeVの超高エネルギーガンマ線を観測する国際共同実験。

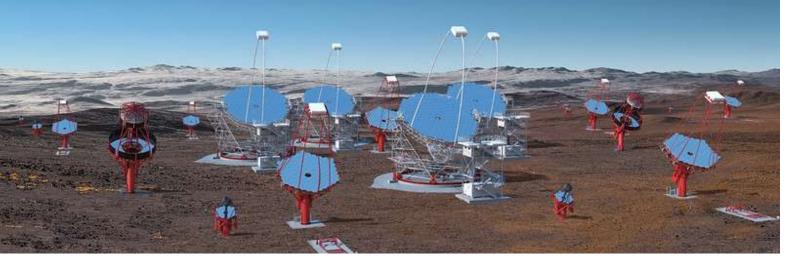
ガンマ線が大気中で引き起こす 空気シャワーから放出される チェレンコフ光を測定し、空気 シャワーの形状と明るさからガ ンマ線のエネルギーと到来方向 を推定。

AGN, SNR等ガンマ線を放出する 高エネルギー天体検出数を1000 個以上にする。

宇宙線起源、ブラックホール物理、ダークマター対消滅、背景 赤外線の測定を目指している。

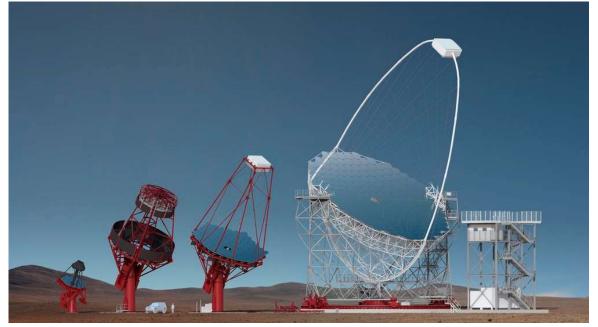






カナリア諸島La Palma島の天文台にあ る北サイトと、

チリのアタカマ砂漠パラナルにある 南サイト2か所に建設する予定。



https://www.cta-observatory.org/project/technology/

### 大口径望遠鏡(LST)

23m口径、パラボラ鏡、1855画素の カメラ、0.1度画素サイズ、4.5度視野 南北両サイトに4台ずつ配置

#### 中口径望遠鏡

11.5m口径、Davies-Cotton、1764画素、 0.17度画素サイズ、7.5度視野、南サ イトに25台、北に15台

### 中口径Schwarzschild -Couder望遠鏡

9.7m+5.4mの2枚鏡、0.067度画素サイ ズ、SiPMカメラ

#### 小口径Schwarzschild-Couder望遠鏡

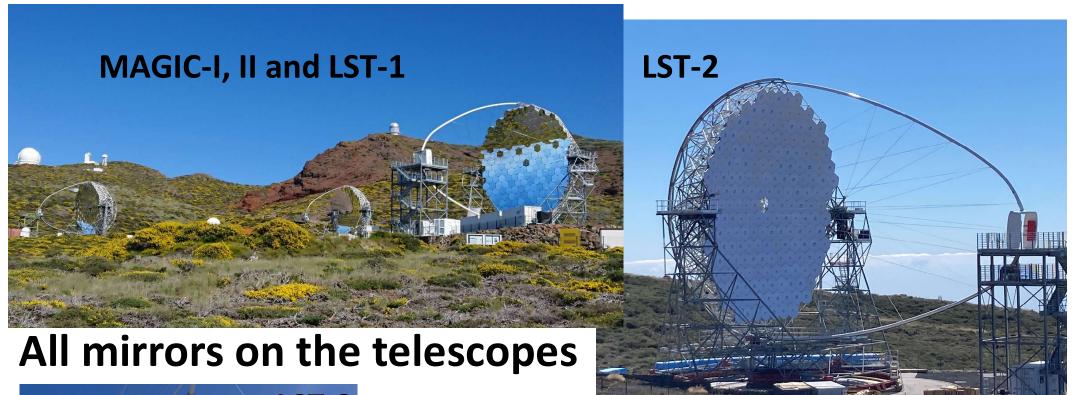
4.3m+1.8m2枚鏡、10.5度視野 南に70台配置

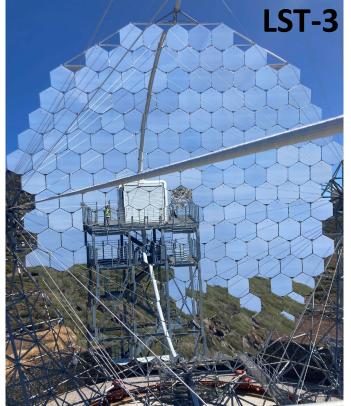
# North site: Canary Islands La Palma, Roque de los Muchachos Observatory LST-1 LST-4 LST-2 LST-3 MAGIC-1 MAGIC-2 LST-1 had stared operation since 2019. LST-2,3,4 are under construction.

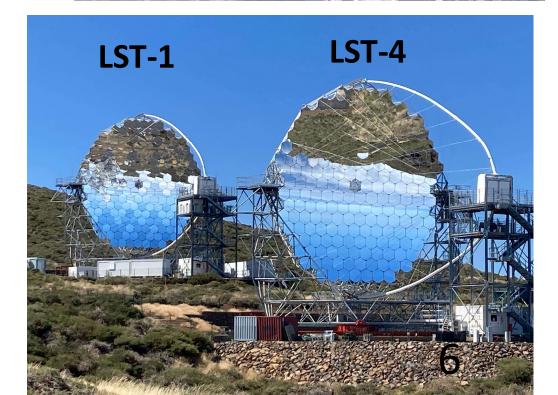
200 m

5

9 MSTs are planned to be built.

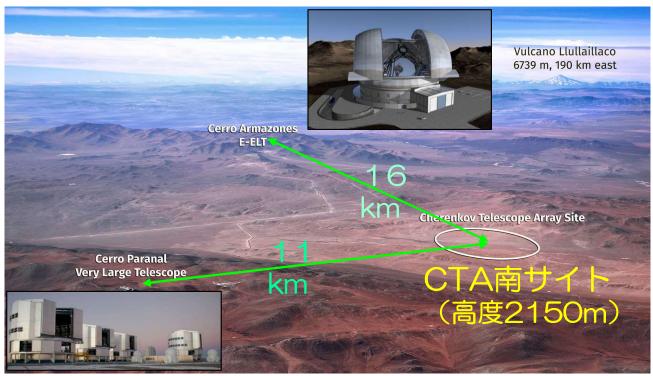








South Site: : Paranal in the Atacama Desert



2 LSTs, 15 MSTs and 37+5 SSTs will be constructed.



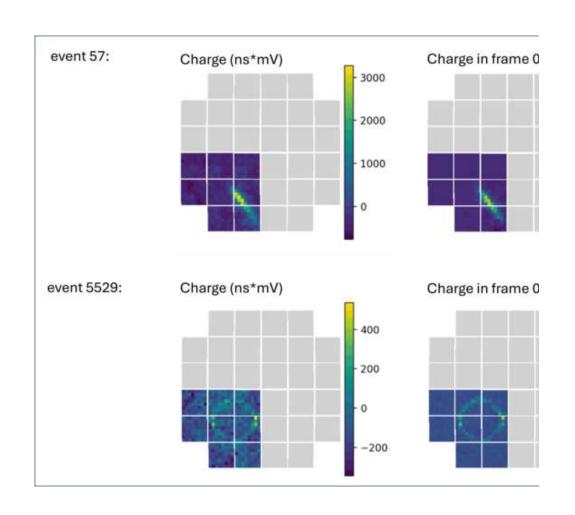
Production for 2 LSTs elements underway.

- Road and power lines will be ready by 2026.
- Foundation of 2 MSTs and 5 SSTs by January 2026.

elevation cab

# SSTs for south are ready to ship

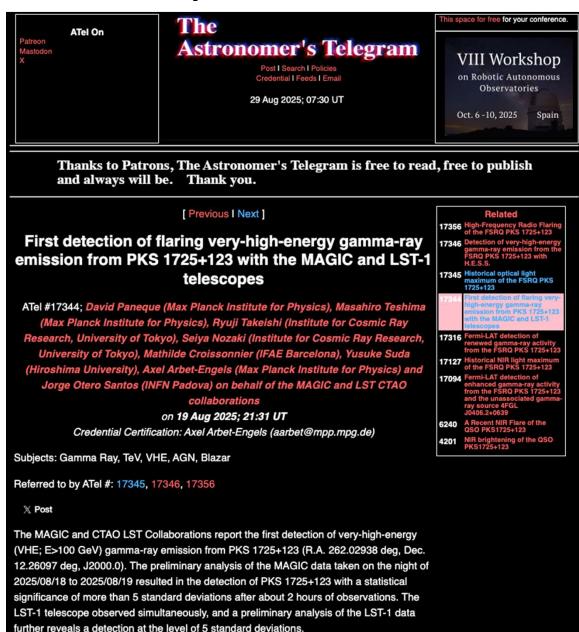
First Light for SST Camera Prototype on the ASTRI Mini-Array: Max-Planck-Institut für Kernphysik





Test observation at Tenerife in Canaria Island in July 2025.

## LST-1 operation continue

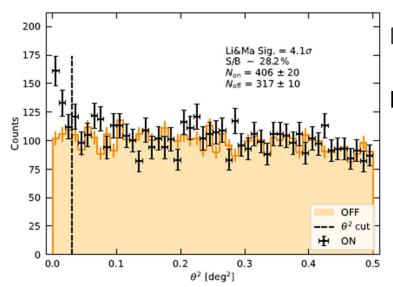


More than 2800 hours data has been accumulated. 30% with MAGIC.

On August 19<sup>th</sup>, an ATEL alert #17344 was posted.

Signal from FSRQ PKS 1725+123 (z=0.586) had been detected with more than 5 sigma significance by both of MAGIC and LST-1.

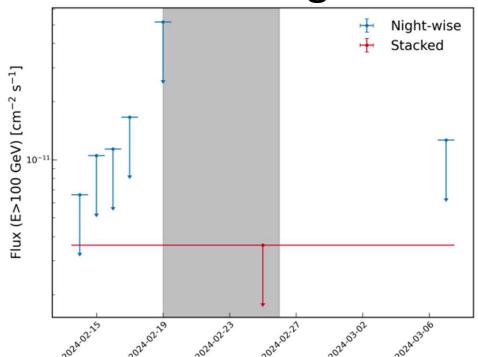
# Brightest of All Time (BOAT) GRB 221009A: Observations with LST-1 accepted in ApJL 988 L42 (2025)



Press release <a href="https://www.icrr.u-tokyo.ac.jp/news/16737/">https://www.icrr.u-tokyo.ac.jp/news/16737/</a>

First GRB detection with LST.

### Constrain TeV gamma-ray emission of SN 2024bch



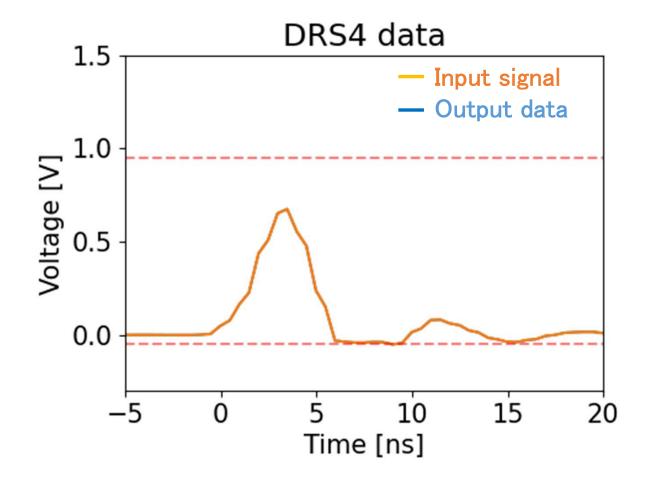
### Accepted in A&A

Type lin-L supernova on Jan 29<sup>th</sup>, 2024, 20 Mpcs away.

Gamma-rays emissions may rise 10-100 days after the explosion, when internal absorption becomes weak.

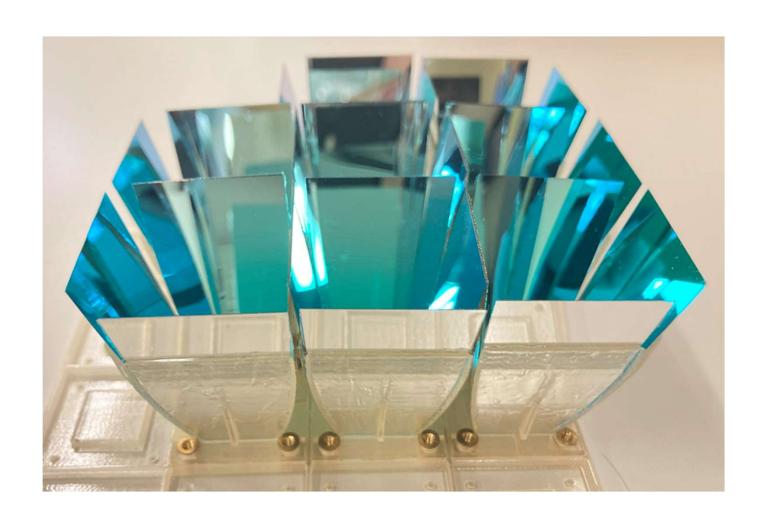
LST1 observed it for 6 nights at 20-40 days later. No emission found above 100 GeV.

### CTAO Report 245: saturated pulse analysis Seiya Nozaki

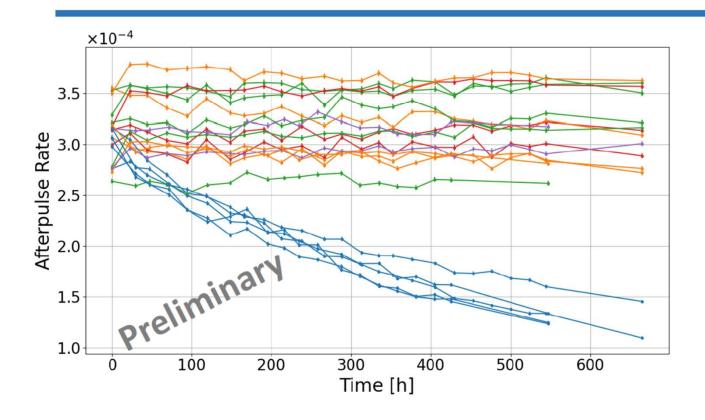


Analysis of large Cerenkov light signals is important for direct Cherenkov light and higher energy gamma—ray analysis. Therefore, we are developing a method to estimate the signal intensity from saturated pulses.

### CTAO Report 246: light guide for the SiPM Masaya Mizote



### 結果2 アフターパルス発生確率の時間変化



### PMTの条件

	LED	HV [V]
group1	ON	1100
group2	ON	750
group3	ON	0
group4	OFF	1100
group5	OFF	0

PMTの平均ゲイン

**1100 V**:  $\sim 2.7 \times 10^4$ 

**750 V** :  $\sim 2.3 \times 10^3$ 

■ LED ON, HV 1100 V のPMTのみ明らかに減少(初期値の約半分)→APの減少には光電面への光の照射とHVの両方が必要

CTAO Report 247: After pulse Reduction in PMTKai Morita

### CTA session

CTAO Report 239: Geminga pulser Paulk. H. Yeung

CTAO Report 240: 1LHAASO J0056-6456uMarcel Strzys

CTAO Report 241: Dark Matter Search in the GC

**Shotaro Abe** 

CTAO Report 242: AGNs Ryuji Takeishi

CTAO Report 244: TeV iron cosmic ray measurement

**Masakaze Mizuno** 

CTAO Report 245: saturated pulse analysis Seiya Nozaki

CTAO Report 246: light guide for the SiPM Masaya Mizote

CTAO Report 247: After pulse Reduction in PMTKai Morita