

SPaRKLE a bordo di Space Rider

Un laboratorio miniaturizzato in orbita bassa terrestre per particelle a bassa energia



UNIVERSITÀ
DI TRENTO



FONDAZIONE
BRUNO KESSLER



SMARTENGINEERING
GLOBAL PARTNER



HUB
INNOVAZIONE
TRENTINO



[Pro]^M



Riccardo Nicolaidis
for the SPaRKLE collaboration

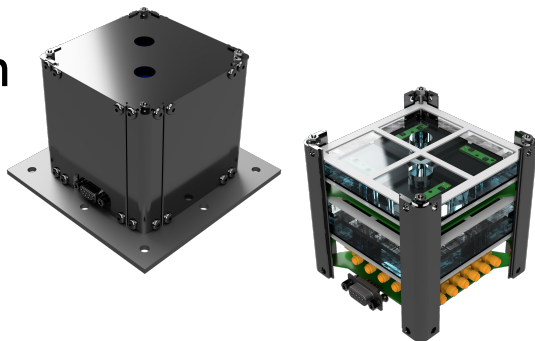
Incontri di Fisica delle
Alte Energie 2024

Firenze, 04/04/2024

SPaRKLE in una slide...

**Small
Particle
Recognition
Kit for
Low
Energies**

Progetto selezionato per il nuovo ciclo di
ESA Academy Experiments programme



Laboratorio in miniatura per lo studio
dallo spazio di fenomeni come **GRBs,**
TGFs, Space Weather

Ospitato su **Space Rider** per un volo
di 2 mesi in orbita bassa terrestre

Space Rider: Uncrewed robotic lab

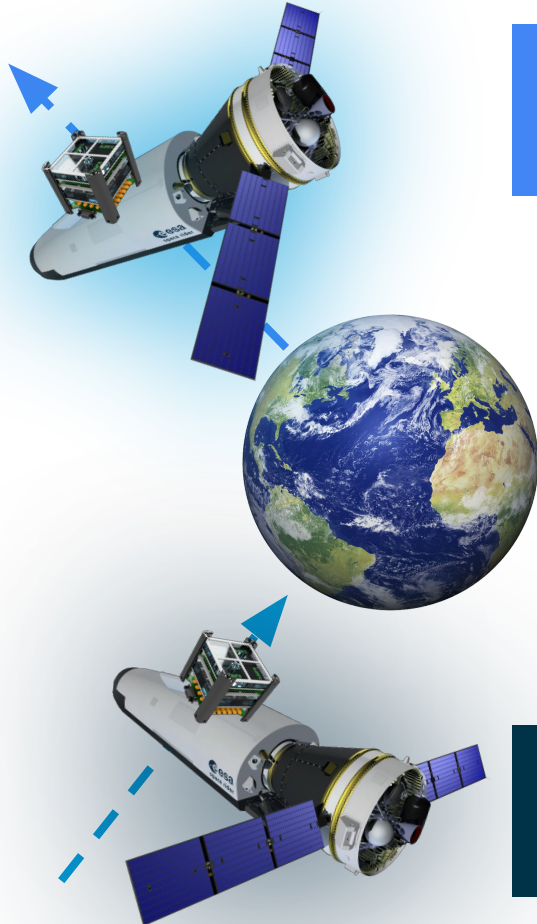
Recupero del payload dopo
l'atterraggio



Riccardo
Nicolaidis

SPaRKLE
a bordo di
Space
Rider

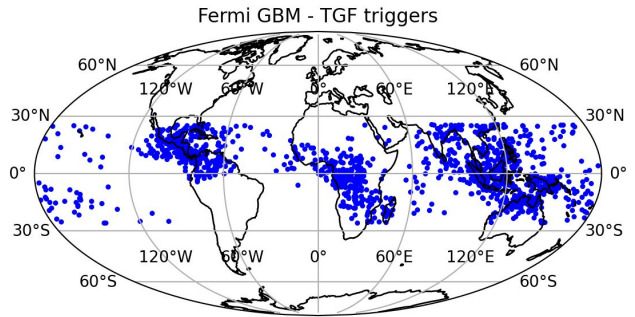
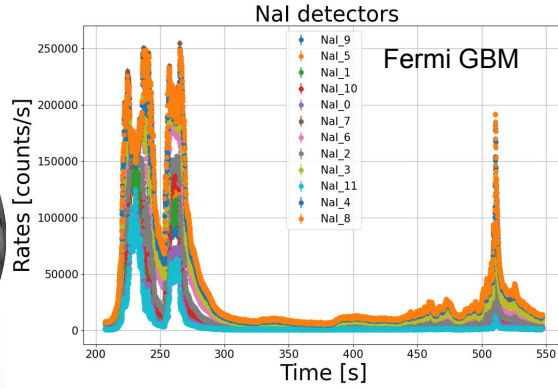
SPaRKLE: un laboratorio in miniatura versatile...



Campo di vista di SPaRKLE verso Zenith - spazio profondo

Gamma Ray Bursts (GRBs)

GRB221009553 - bn221009553



Campo di vista di SPaRKLE verso Nadir - terra

Terrestrial Gamma-ray Flashes (TGFs)

Riccardo Nicolaidis

SPaRKLE a bordo di Space Rider

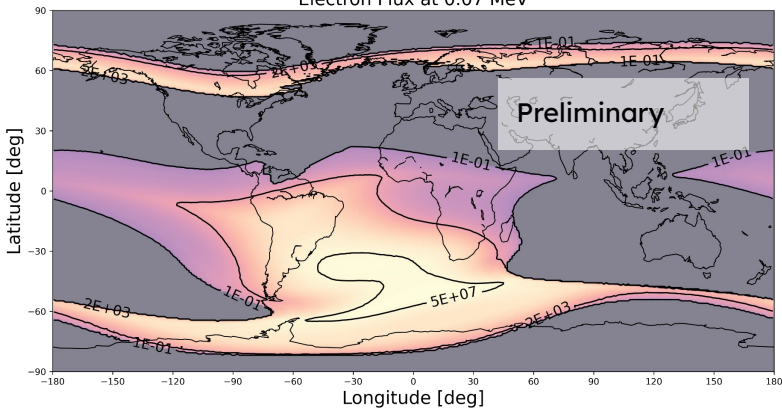
SPaRKLE: un laboratorio in miniatura versatile...

Indipendentemente dal
puntamento di Space Rider

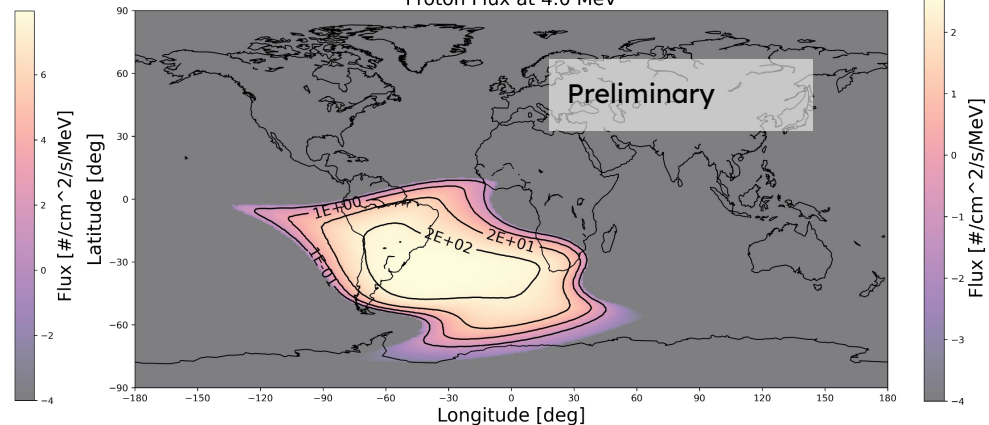
Particelle intrappolate
Space Weather

- Lungo orbite terrestri basse, l'ambiente radioattivo è molto ostile
- Regioni come la **South Atlantic Anomaly** sono poco esplorate a causa dei **flussi** di particelle cariche **proibitivi**
- Effettuare **identificazione di particella** in queste zone può aiutare ad indagare meglio meccanismi di intrappolamento delle particelle nella magnetosfera

Electron Flux at 0.07 MeV



Proton Flux at 4.0 MeV

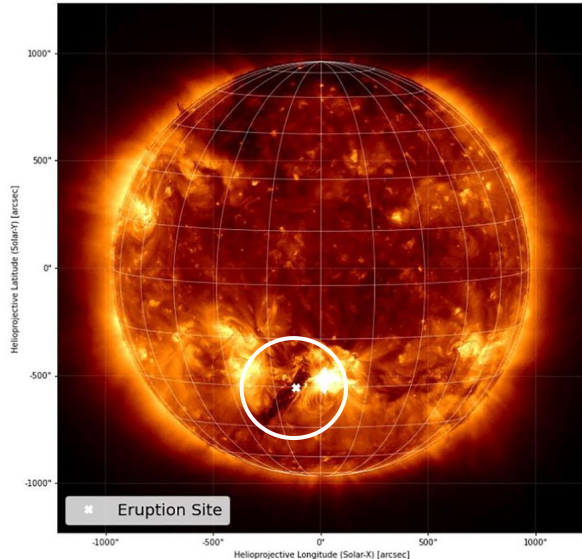


SPaRKLE: un laboratorio in miniatura versatile...

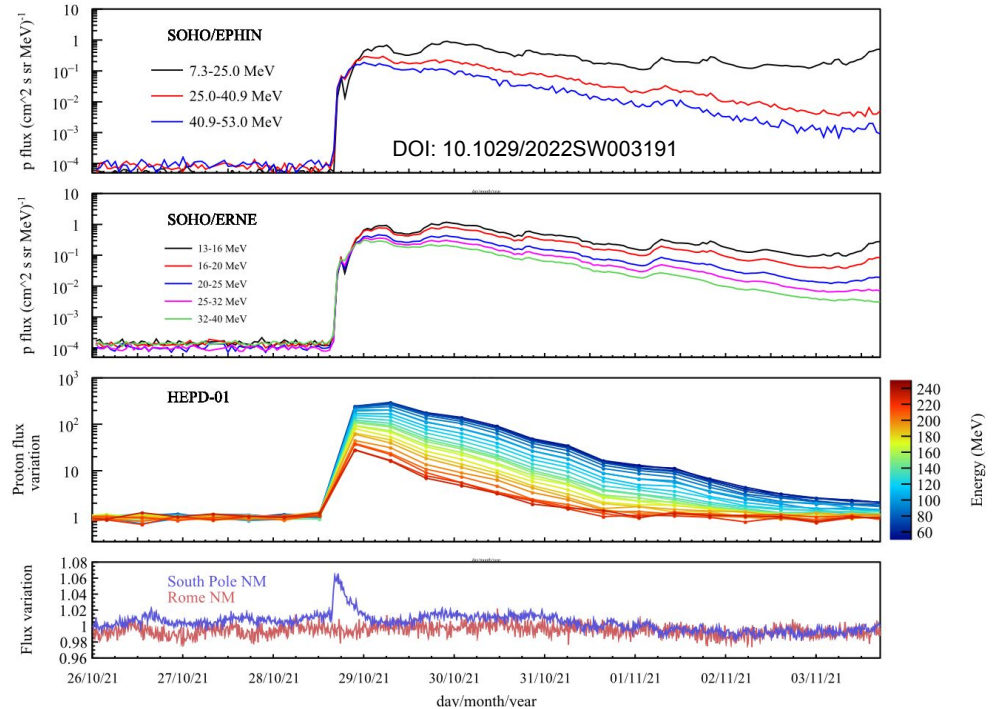
Indipendentemente dal puntamento di Space Rider

Particelle intrappolate Space Weather

- Misura di transienti dovuti a fenomeni solari (SEPs, CMEs)



CME effect



SPARKLE

The Detector

Scintillatore Plastico
forato (collimazione
attiva) letto da
SiPMs

Silicon
Photomultipliers
(SiPMs)

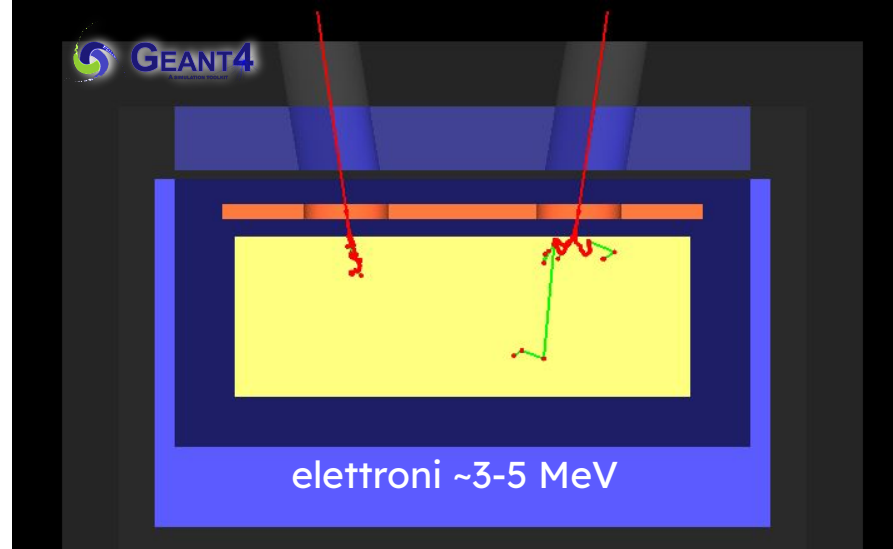
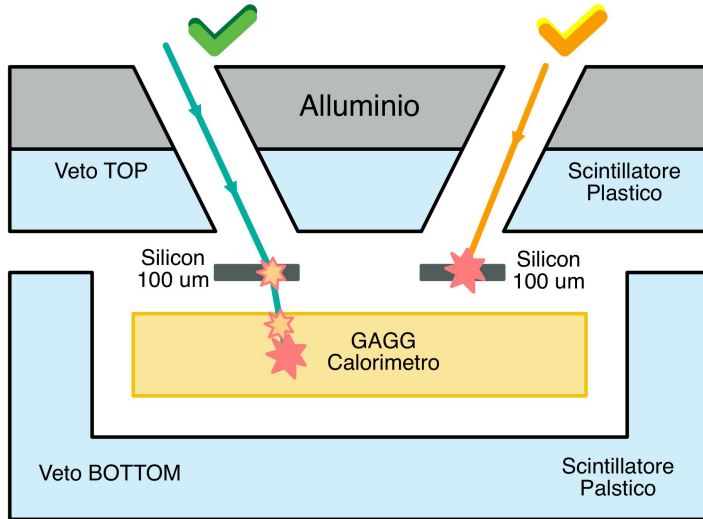
Detectors a Silicio
100 um (fully depleted
silicon detectors)

10 cm

4 Calorimetri
GAGG (Scintillatori
Inorganici) letti da
SiPMs

Anticoincidence
Detector (Veto)
Scintillatore Plastico
letto da SiPMs

Strategia di misura di SPaRKLE



- **Identificazione di particella possibile con**
 - Deposito parziale di energia nel Silicio - ΔE
 - Deposito energia rimanente nel GAGG - E
 - Veti non attivati
- Altri casi di interesse (PID non possibile):
 - Deposito di energia nei detector a silicio

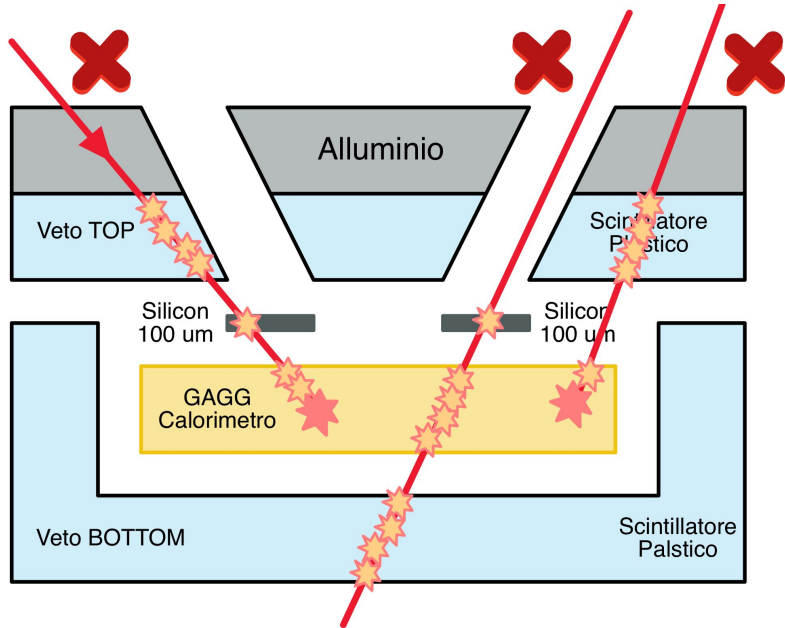
$$\Delta E \propto \frac{Z^2}{\beta^2}$$

$$E_{tot} = E + \Delta E$$

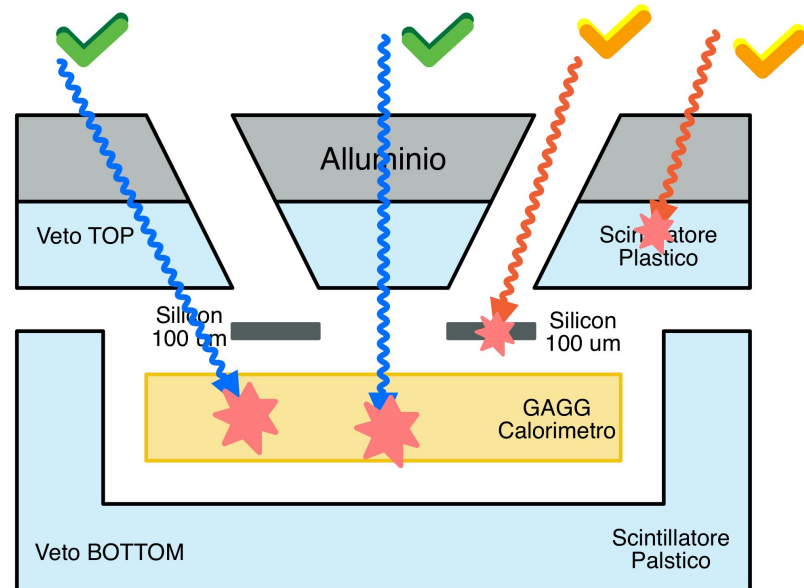
$$E_{tot} \approx \frac{1}{2}m\beta^2$$

$$\Delta E \times E_{tot} \approx \frac{1}{2}mZ^2$$

Strategia di misura di SPaRKLE



- Eventi che colpiscono i veti vengono rigettati
- Acquisizione del numero di eventi rigettati al secondo per analisi di transienti



- Un fotone viene identificato se solo lo scintillatore GAGG viene triggerato
- In fase di sviluppo l'algoritmo di trigger per transienti di tipo TGF/GRB

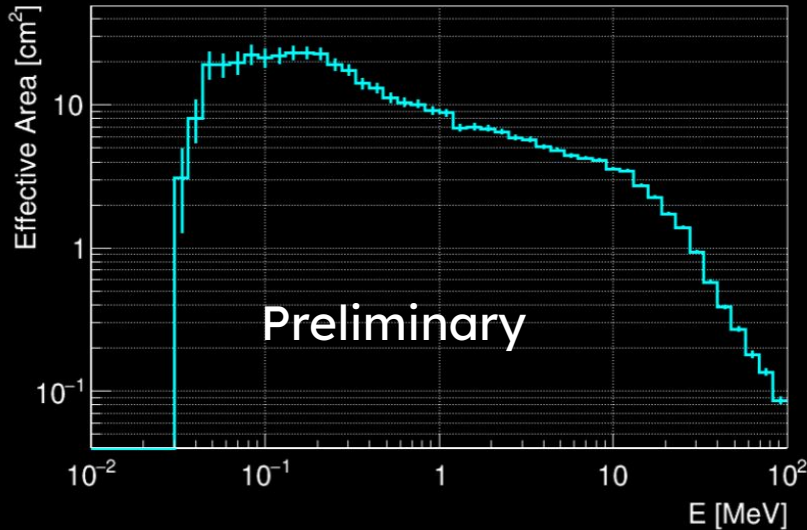
Performance di SPaRKLE



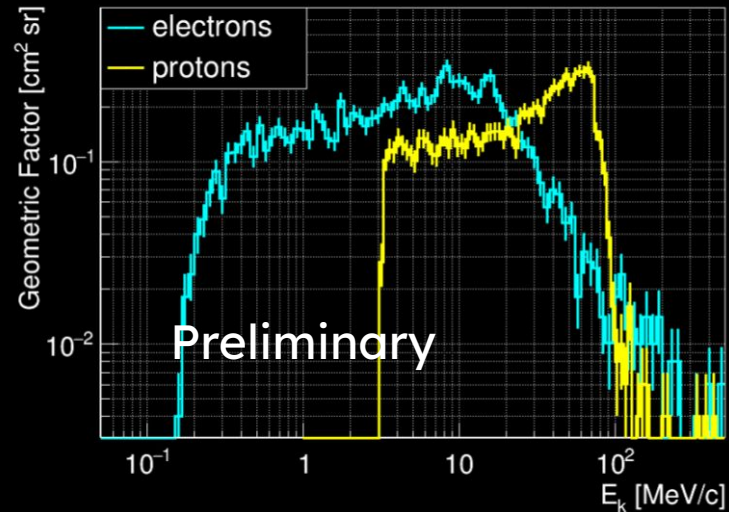
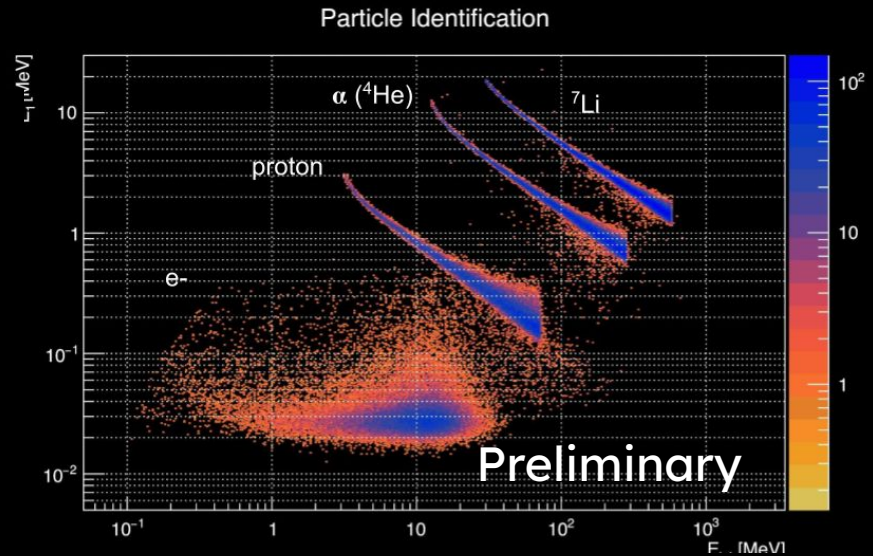
IFAE 2024

Riccardo Nicolaidis

SPaRKLE
a bordo di
Space
Rider



- Area efficace $\sim 10 \text{ cm}^2$
- Fattore geometrico di $\sim 0.2 \text{ cm}^2 \text{ sr}$ per protoni ed elettroni
- Buona Particle Identification
 - elettroni: [0.3, 15] MeV
 - protoni [3, 100] MeV
 - fotoni: [~ 0.05 , ~ 10] MeV



Il futuro del progetto

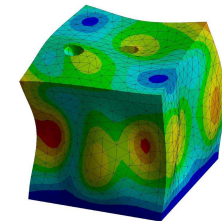
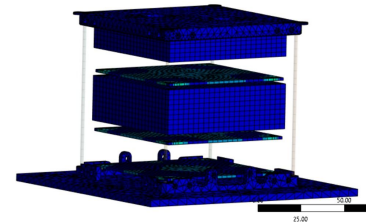
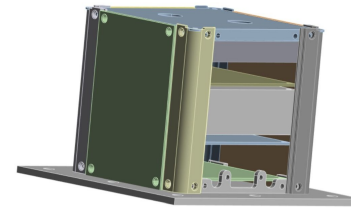
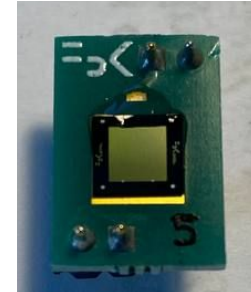
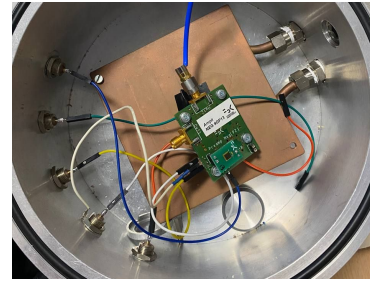
SPaRKLE si trova al momento in **Fase A:**
Studio di fattibilità`

A breve SPaRKLE entrerà in **Fase B:**
Preliminary Design

Attività di caratterizzazione dei SiPM
fabbricati da FBK in corso

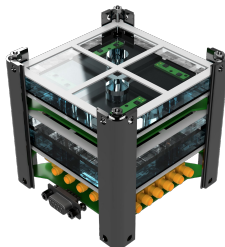
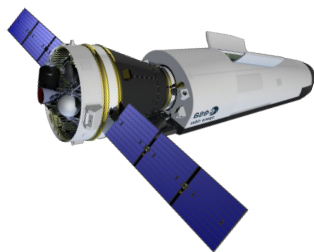
Costruzione di un Breadboard Model
funzionante prima di Giugno e Test Beam

Volo previsto per Q2 2026



Un saluto dal team

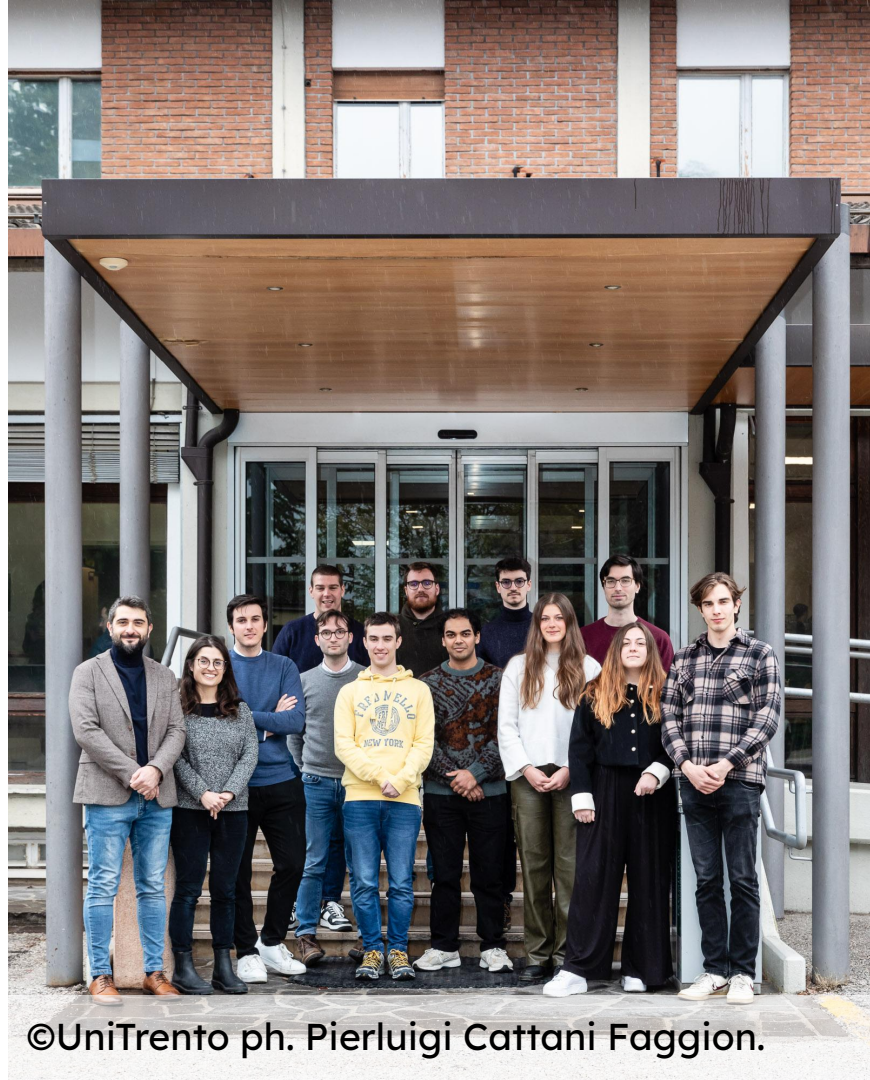
SPaRKLE



Sei interessato al nostro progetto?
Seguici sui social!

Instagram: @sparkle_unitn

R. Nicolaidis, G. Brianti, E. Dalla Ricca,
M. Framba, C. Giacchetta, R. Iuppa, F.
Marzari, M. Polo, F. Rossi, M. Tomasi, M.
Trettel, V. Vilona, M. Vukojevic



©UniTrento ph. Pierluigi Cattani Faggion.

Backup

Riccardo
Nicolaidis

SPaRKLE
a bordo di
Space
Rider

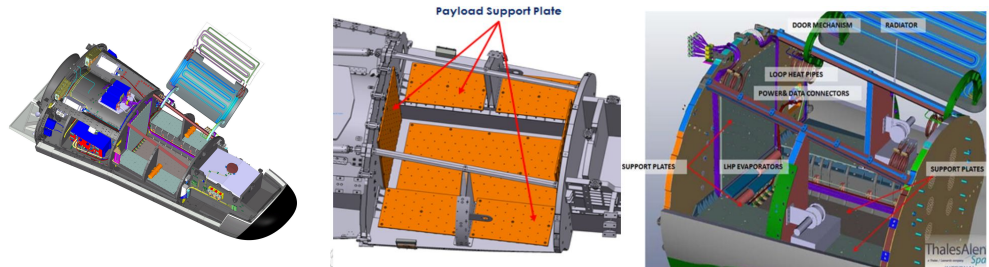
Space Rider - Il primo spaziotreno europeo riutilizzabile

Un laboratorio robotico senza equipaggio

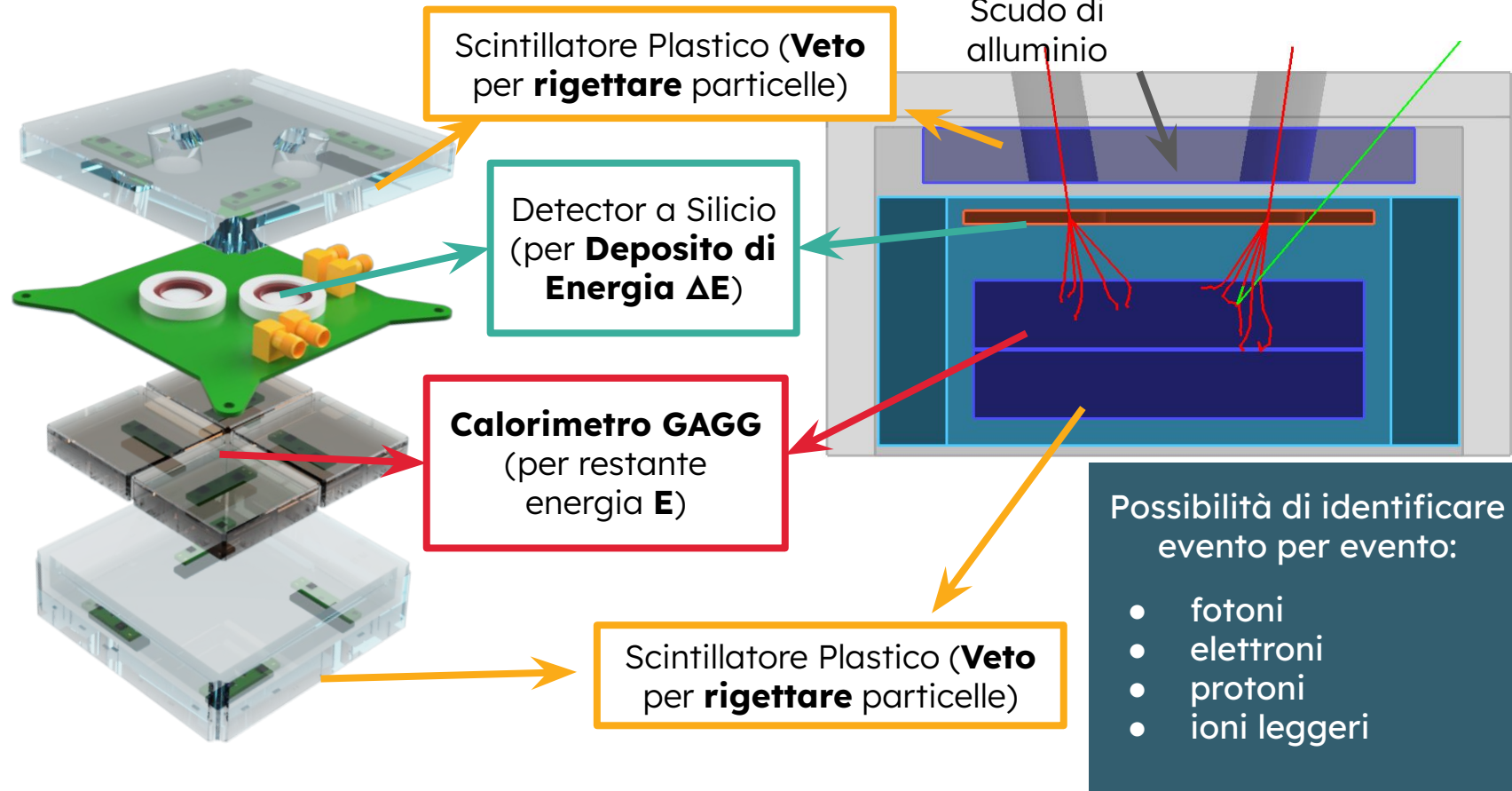
Dopo il lancio su Vega-C rimarrà in orbita bassa terrestre per due mesi

La *multi-purpose cargo bay* offre power, data transfer, controllo termico agli strumenti ospitati (payload)

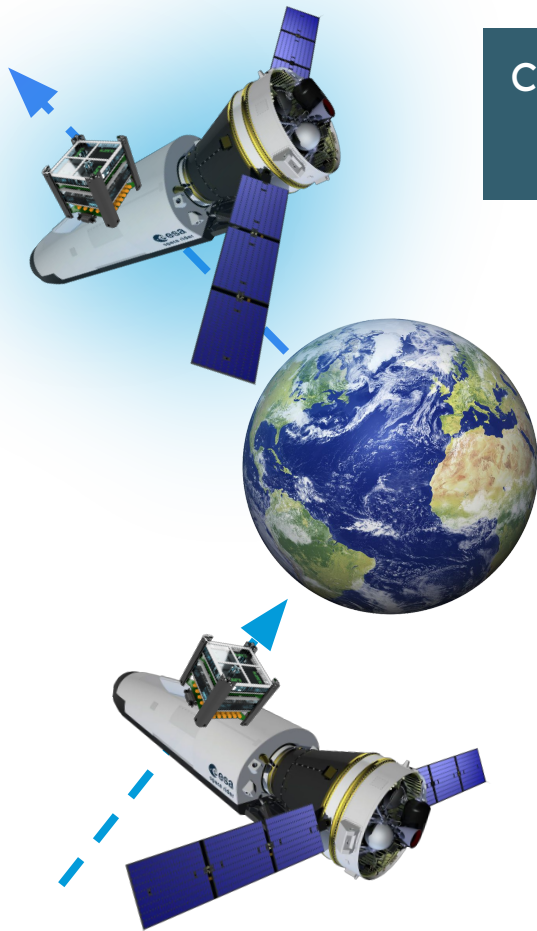
Al rientro a terra sarà possibile recuperare il payload



Strategia di misura di SPaRKLE



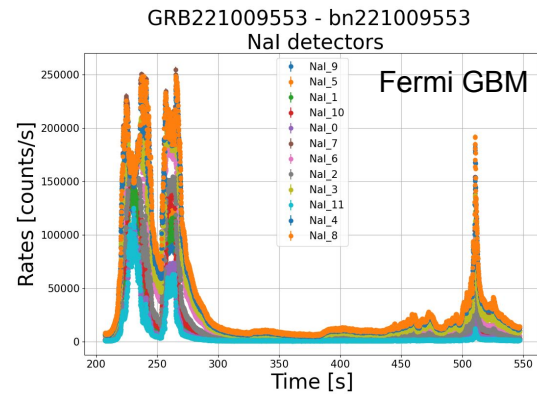
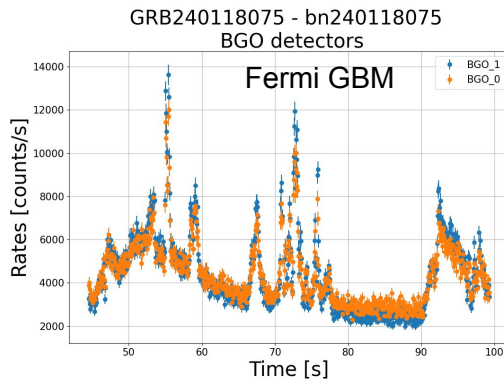
SPaRKLE: un laboratorio in miniatura versatile...



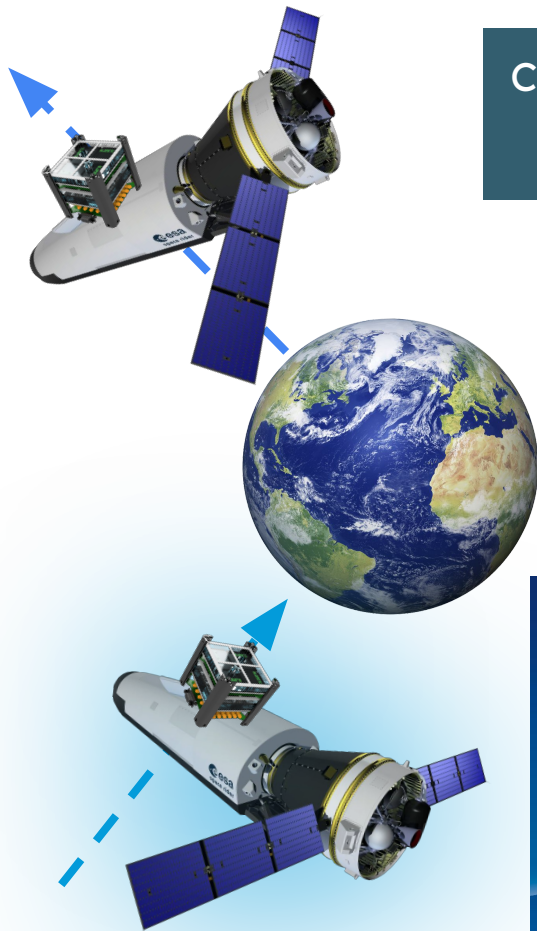
Campo di vista di SPaRKLE verso
Zenith - spazio profondo

Gamma Ray Bursts
(GRBs)

- Violente esplosioni nell'universo di **raggi X e gamma**
- Possono durare da pochi **secondi** a diversi **minuti**
- Gli strumenti in orbita si stanno avvicinando alla fine della loro vita operativa
- SPaRKLE vuole essere un pathfinder per nuove architetture distribuite lungo costellazioni di nanosatelliti



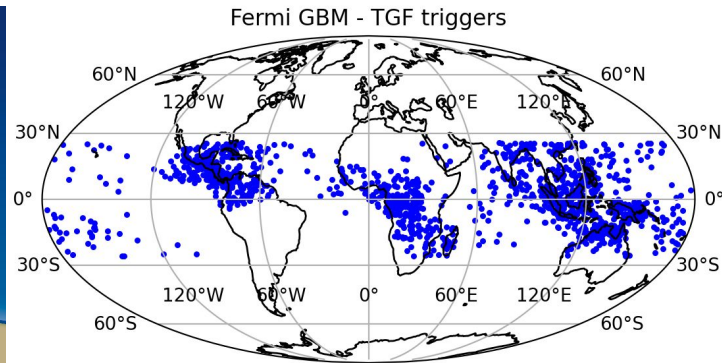
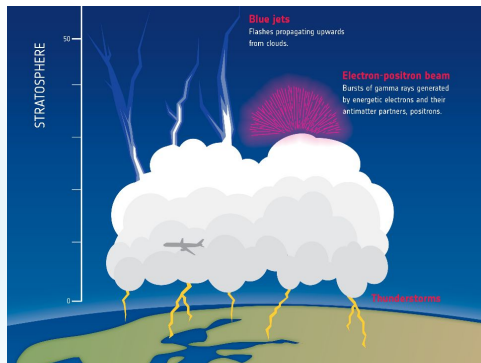
SPaRKLE: un laboratorio in miniatura versatile...



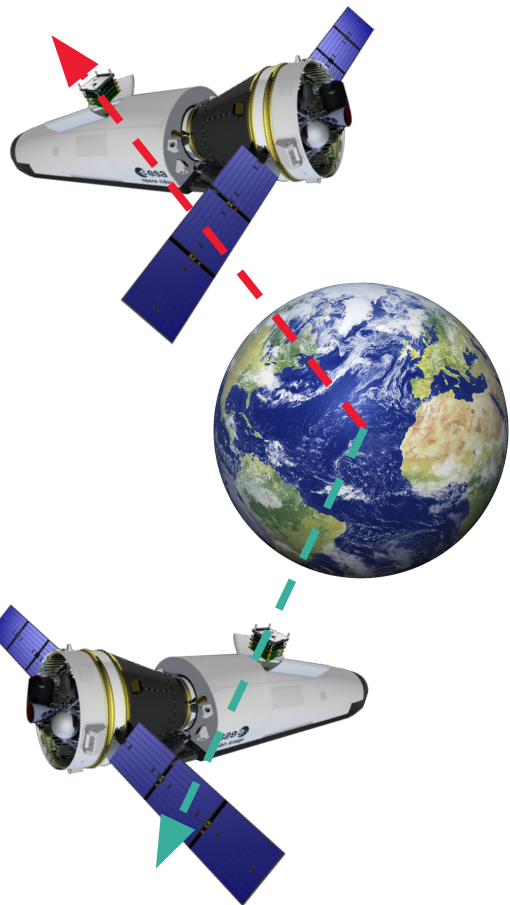
Campo di vista di SPaRKLE verso
Nadir - terra

Terrestrial
Gamma-ray Flashes
(TGFs)

- Rapidi lampi di **raggi X** e **soft-gamma** che scaturiscono da violenti fenomeni temporaleschi (tempeste, temporali)
- Meccanismi di accelerazione e di produzione ancora incompleti
- Importante lo studio per l'effetto sull'uomo e sui dispositivi elettronici di volo



Mission scenarios of SPaRKLE



γ : [0.03, 100] MeV
 p : [3, 50] MeV
 e : [0.1, 20] MeV

	Zenith pointing	Nadir pointing
Nearly equatorial orbit	GRBs Radiation environment	TGFs Radiation environment
Polar orbit	GRBs Radiation environment	TGFs Radiation environment

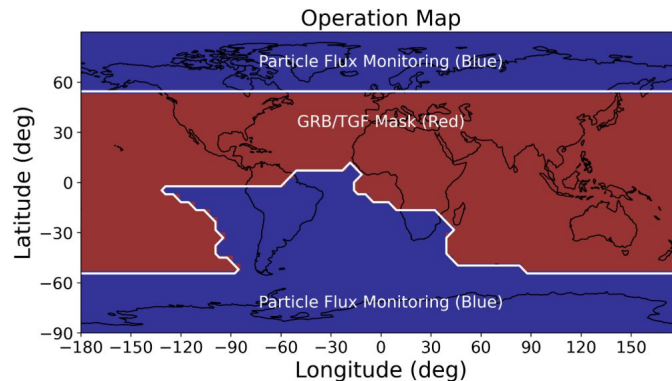
Interesting Physics with **different orbit inclinations, altitude and Space Rider configuration.**

Optimal condition for SPaRKLE

Optimal orbit conditions for GRBs and TGFs are not requirements. Orbits with these inclination values allow to study these phenomena out of the areas with high particle fluxes.

OPTIMAL ORBIT CONDITIONS

Scientific case	Orbit inclination	Orbit altitude
GRBs	45 ÷ 75 deg	LEO 300 ÷ 500 km (400 km)
TGFs	< 35 deg	
Space Weather	Any	



SPaRKLE can be adapted to any LEO orbit.

Map of the areas with high fluxes (blue).
In the red areas we can identify TGFs and GRBs.

SPaRKLE experiment

< 2 Kg

~10 cm

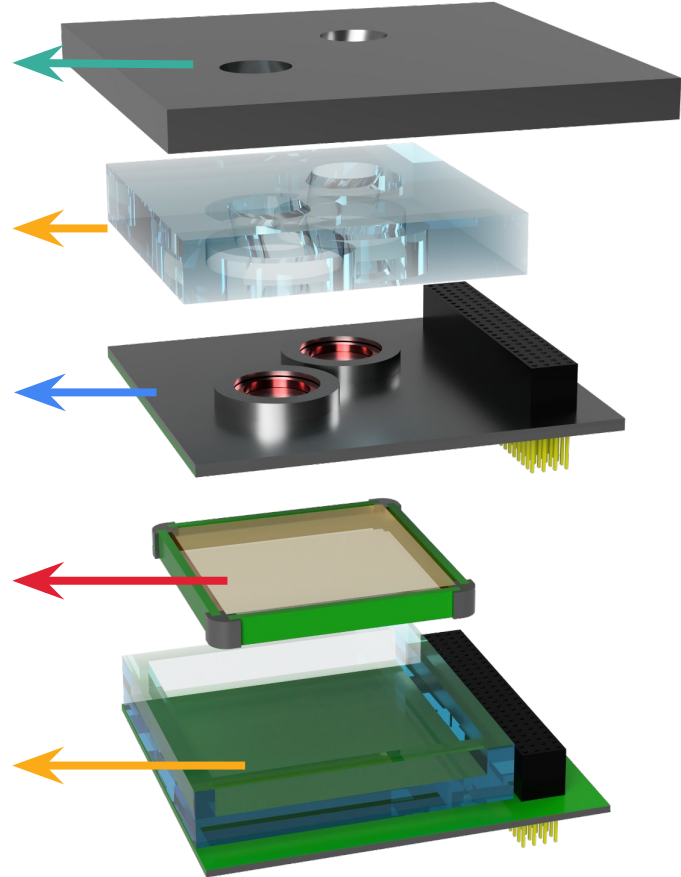
Aluminium Top
Shield

Plastic
Scintillator

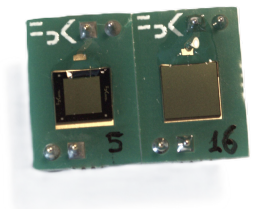
Silicon
Detectors

Calorimeter
Inorganic
scintillator

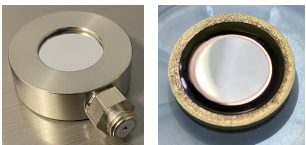
Plastic
Scintillator



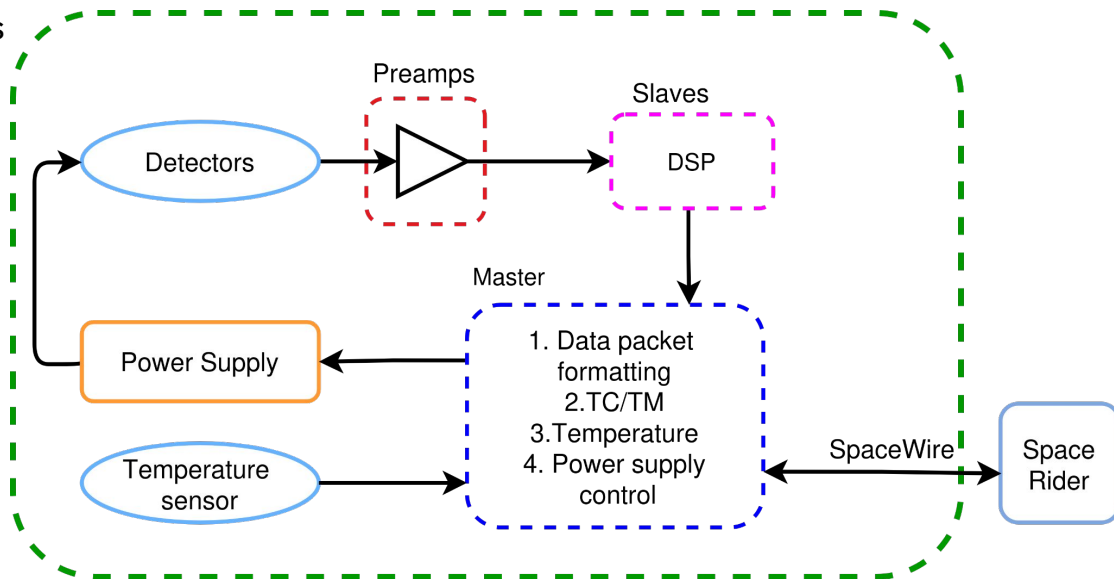
Data Acquisition (DAQ)


 FONDAZIONE
BRUNO KESSLER

Silicon
Photomultipliers
(SiPMs)



Silicon Detectors
(already in house)



A customized electronic board will be designed to facilitate data acquisition and analysis. (Hot/Cold redundancy)

Power and data budget

Power consumption	
Detector	5 mW
SiPMs	700 mW
ADCs	200 mW
Front-End Electronics	500 mW
Total including 30% margin	2 W

Data budget	
Data packet	0.80 kBytes/s
Housekeeping data	0.02 kBytes/s
Total	60 MBytes/day

Local
storage

To be
downloaded

Design workflow

