

CSN II

CdL preventivi 2026
(14 / 07 / 2025)

Marco Angelucci per CSN2 – LNF





- Documenti utili - <https://web.infn.it/csn2/index.php/it/finanze/documenti-utili>
- Chiusura preventivi: 15 Luglio
- Elezioni presidente CSN II
 - Settembre – Nomination e pubblicazione lista di candidati
 - Ottobre – Deadline per la presentazione di un documento scritto da parte dei candidati che risponda alle domande e che illustri le loro idee per la gestione della CSN2.
 - Novembre – Elezione



Commissione Scientifica Nazionale 2 (CSN2)

DocID: INFN-CSN2-QA-103 Rev. 3.2 Validità: In approvazione

03/04/2025

Regolamenti CSN2

Linee Guida per gli impegni del personale di ricerca negli esperimenti di CSN2

Autore	Verificato da	Approvato da
Gabriella Cataldi Emanuele Leonora Fabio Mantovani Gabriele Sirri	Oliviero Cremonesi	CSN2

5 Regole

5.1 Percentuali di impegno
Si richiede che un ricercatore o tecnologo si impegni in ogni progetto (sigla) di CSN2 con una percentuale minima del 20%, fino ad un massimo di 2 sigle di CSN2.

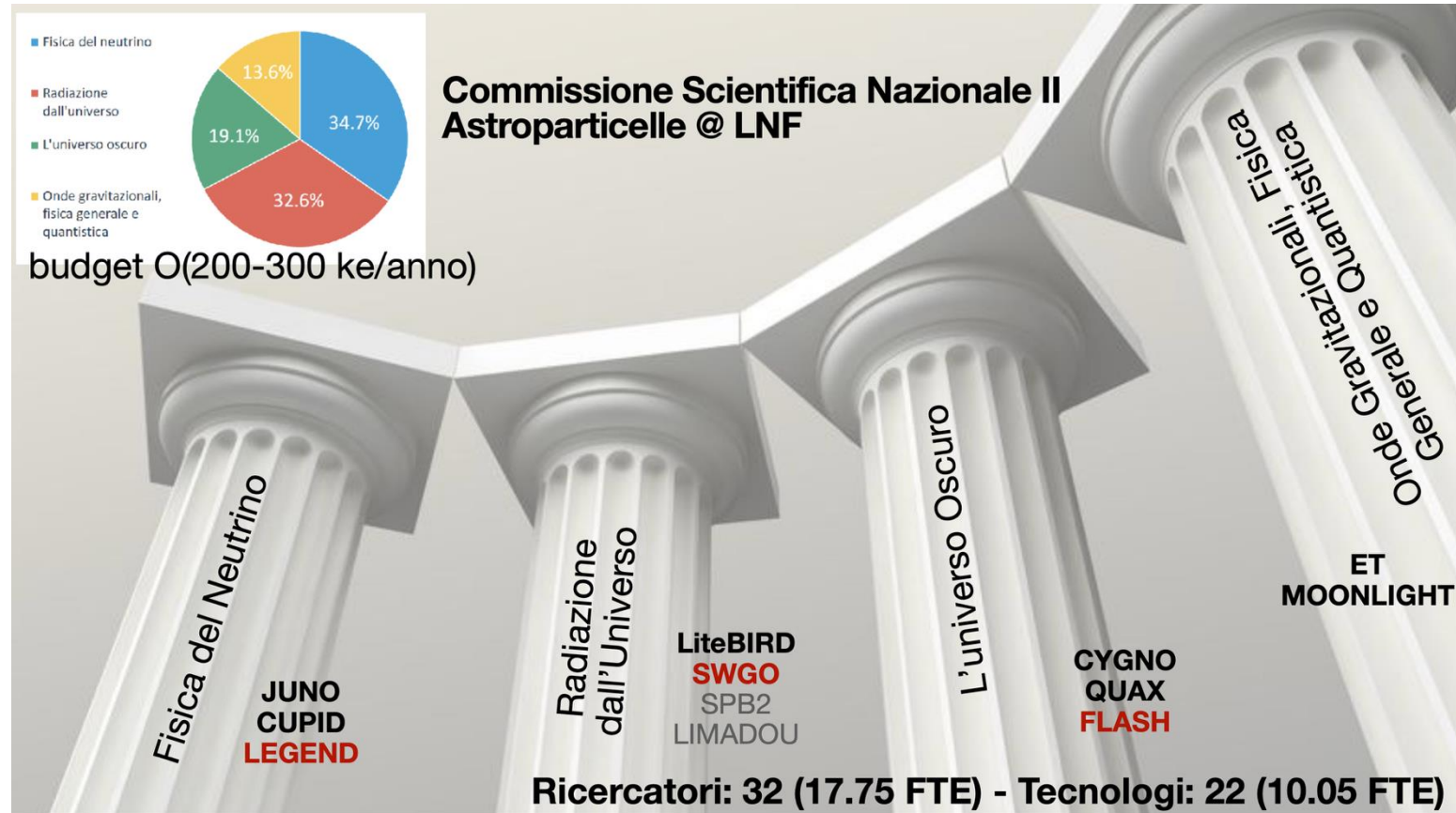
5.2 Percentuali dei responsabili
I responsabili nazionali degli esperimenti devono indicare percentuali di impegno maggiore/uguale del 50% e non possono ricoprire questo ruolo per più di un esperimento.
Il personale dipendente e associato che abbia compiuto i 65 anni di età non potrà ricoprire il ruolo di responsabile, a livello locale e nazionale in base alla circolare n.009948 del 06.06.2011 del Presidente dell'INFN.

5.3 Personale junior
Tenendo conto che i giovani coinvolti in un percorso dottorale o post-laurea sono in una fase di formazione e specializzazione, i dottorandi e borsisti post-laurea che intendono dedicarsi ad attività di CSN2 si possono impegnare complessivamente al massimo in 2 sigle.

5.4 Controlli sull'anagrafica
Nella riunione di settembre, il gruppo di lavoro in carica comunica alla CSN2 la situazione anagrafica in termini di FTE dei diversi esperimenti, segnalando eventuali anomalie, che verranno comunicate dal gruppo di lavoro stesso successivamente ai responsabili nazionali degli esperimenti. Sarà cura dei responsabili nazionali e locali intervenire e sanare le anomalie entro febbraio dell'anno successivo. In caso di anomalie gli FTE del personale in violazione non contribuiranno alle dotazioni per la sezione (assegnazioni spostate su un fondo indiviso) ed eventuali common funds verranno messi, anche in questo caso, in un fondo indiviso. I fondi verranno riassegnati durante la riunione di febbraio per le posizioni sanate o adeguatamente giustificate.

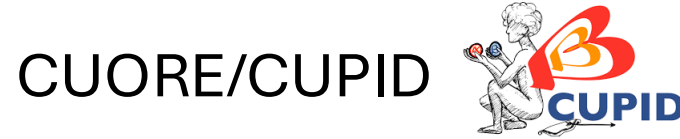
CSN II @ LNF – 2025

- Sigle: 12
- Persone: 54
- FTE: 27.8
(media 0.5 FTE/persona)
- Budget: ~200-300 K€/anno
- Chiusura sigle
 - Limadou
 - SPB2
 - SWGO





The Jiangmen Underground Neutrino Observatory (JUNO) is a multipurpose neutrino experiment designed to determine neutrino mass hierarchy and precisely measure oscillation parameters by detecting reactor neutrinos from the Yangjiang and Taishan Nuclear Power Plants, observe supernova neutrinos, study the atmospheric, solar neutrinos and geo-neutrinos, and perform exotic searches, with a 20-thousand-ton liquid scintillator detector of unprecedented 3% energy resolution (at 1 MeV) at 700-meter deep underground.



The Cryogenic Underground Laboratory for Rare Events (CUORE) uses cryogenic bolometers to search for neutrinoless double beta decay ($0\nu\beta\beta$). The CUORE cryogenic bolometers are ultra-cold tellurium dioxide (TeO_2) crystals containing the isotope Te-130 , candidate to decay via the neutrinoless double beta process. The CUORE detectors are operated in the largest dilution refrigerator ever build, capable of cooling down ~ 1.5 tons of material to base temperature about a month and operating it stably for years. CUPID will profit of the established CUORE cryogenic infrastructure, and deploy $\sim 1500 \text{ Li}_2 \text{ MoO}_4$ crystals in place of the TeO_2 ones



The GERDA experiment searched for neutrinoless double-beta decay ($0\nu\beta\beta$) of ^{76}Ge by operating Ge detectors made from ^{76}Ge enriched material in a 64 m³ liquid argon cryostat located in Hall A of LNGS. The LEGEND collaboration took over the setup with the goal to increase the amount of enriched Ge detectors up to 1000 kg in the same cryostat (Legend-1000). LEGEND-1000 upgraded detector infrastructure should achieve strong further background rejection. With this background level, LEGEND-1000 will reach a discovery sensitivity of 10^{28} yr., corresponding to a $m\beta\beta < 10\text{-}20$ meV.

Fisica del neutrino: misura delle oscillazioni

- Situazione attuale:
 - Installazione completata.
 - Riempimento scintillatore liquido poco oltre 50%
 - Termine riempimento previsto entro il 2025.
 - Esperimento in presa dati.



Pubblicazioni (fisica/[tecnici](#)) JUNO nel 2024:

JUNO collaboration, “Real-time monitoring for the next core-collapse supernova in JUNO”, JCAP 01 (2024) 057.

JUNO collaboration, “Model Independent Approach of the JUNO 8B Solar Neutrino Program”, ArXiv:2210.08437, Astrophysical Journal 965 (2024) 122.

JUNO collaboration, “The Design and Technology Development of the JUNO Central Detector”, ArXiv:2311.17314, Eur. Phys. J. Plus (2024) 139:1128.

H.S. Zhang et al., “Refractive index in the JUNO liquid scintillator”, NIM A1068 (2024) 169730.

C. Landini et al., “Distillation and gas stripping purification plants for the JUNO liquid scintillator”, NIM A1069 (2024) 169887.

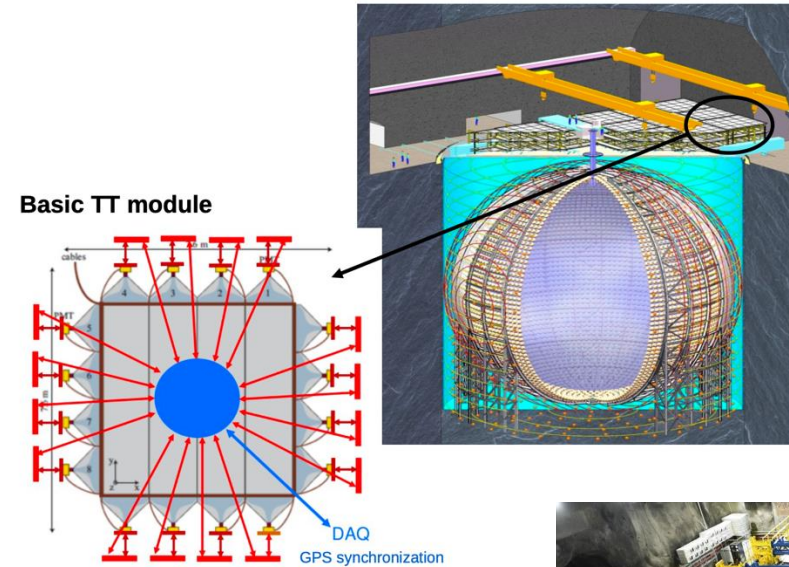
Fisica del neutrino: misura delle oscillazioni

- **Risultati 2025:**

- Installazione Top Tracker completata (Giugno 25)

- **Obiettivi/Milestone 2026:**

- Manutenzione Top Tracker
- Presa dati



Elettronica per Top Tracker:
1000 Front-End Cards (MAROC3 chip)
1000 Read-Out Boards (made by CAEN)
63 Concentrators
1 LVL2 Global Trigger Board



JUNO @LNF

- **FTE (1.8):** A. Paoloni (60%); G. Felici (20%); A. Martini (100%); L. Votano (Affiliato)



- **Attività a carico LNF:**
 - Manutenzione Top Tracker (2 settimane uomo)
 - Turno di presa dati (2 settimane uomo)
- **Richieste CSNII 2026 (108.5k€):** Missioni 24.5 k€
Apparati 84 k€ (ROB spares)
- **Richieste LNF 2026:-**
- **Fondi Esterni: -**

CUORE_CUPID - 2026

@LNF - RL: M. A. Franceschi



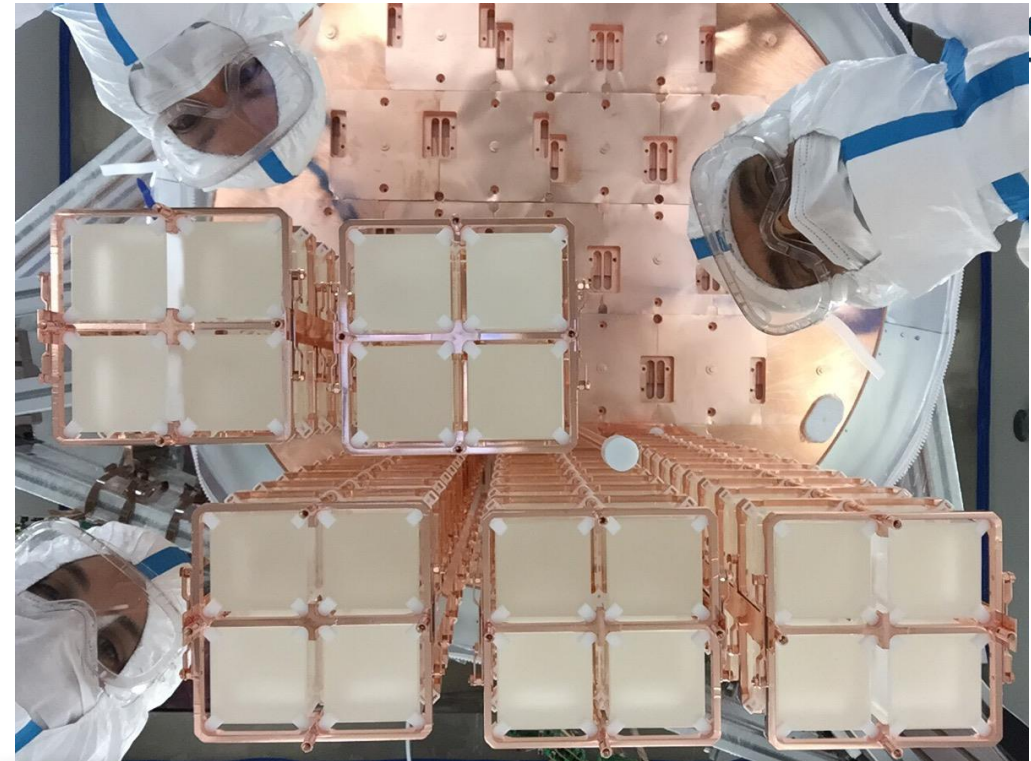
Neutrinoless double Beta decay

• Risultati 2025:

- Presa dati esperimento CUORE
- Progettazione upgrade detector CUPID
- Ottimizzazione torre detector completa
- Supporto meccanica per bonding della torre
- Ulteriori test criogenici
- Realizzato prototipo «0» WC (Neutron Shield)

• Obiettivi/milestone 2026:

- Ottimizzazione layout torre detector
- Avanzamento progettazione detector
- Realizzazione prototipi torre VSTT
- Definizione meccanica detector
- Realizzazione prototipo «1» WC con SIPM e test



CUORE_CUPID - 2026

@LNF - RL: M. A. Franceschi



CUORE_CUPID @LNF

- **FTE (2.5):** A.Franceschi (100%, Resp. Loc.), T.Napolitano (60%)
G.Mazzitelli (30%) S.Tomassini (20%) L.Benussi (20%)
S.Bini (10%) I.Sarra (10%)
- **Attività a carico LNF:**
 - Progettazione e integrazione detector CUPID (Resp. LNF)
 - Progettazione/integrazione/realizzazione water Neutron Shielding, supporto installazione Muon Veto (MV)
- **Richieste CSNII 2026 (28k€):** Missioni 18.5 k€; Consumo 9.5 k€
 - CUPID: meeting, riunioni tecniche, sopralluoghi, test @LNGS
 - CUPID: rame, lavorazioni, SIPM, fibre, serbatoi, elettronica
- **Richieste LNF 2026:** SPCM 4 m.u.
- **Fondi Esterni:** -



GERDA/LEGEND - 2026

@LNF - RL: S. Gazzana

LEGEND

Large Enriched
Germanium Experiment
for Neutrinoless $\beta\beta$ Decay



CSN2
Fisica delle
Astroparticelle

Neutrinoless double Beta decay ($0\nu\beta\beta > 10^{28}$ yr)

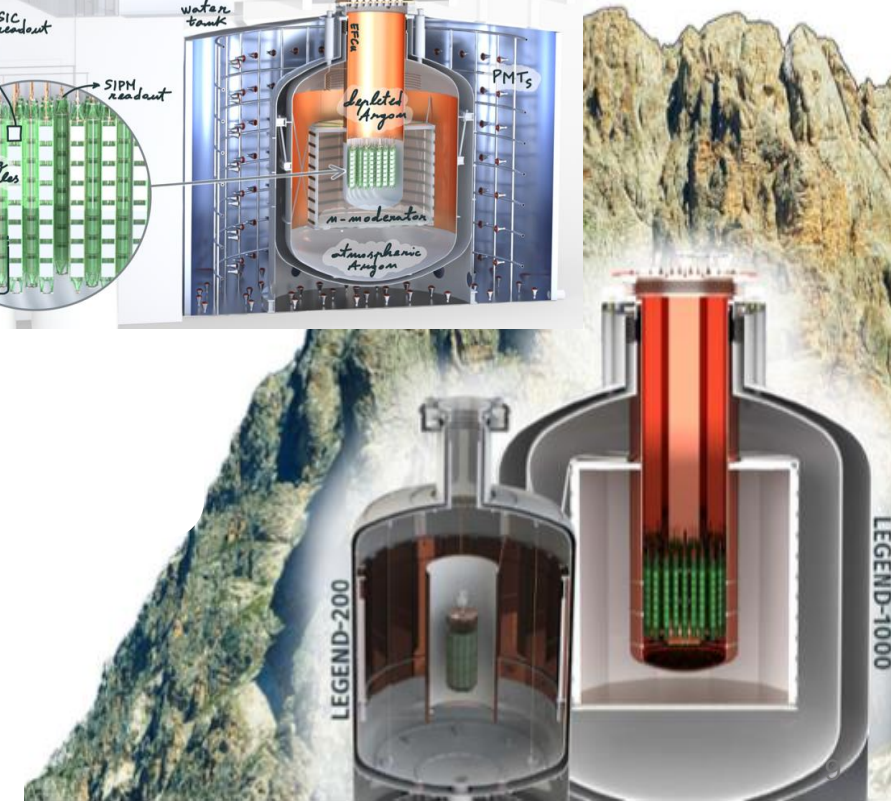
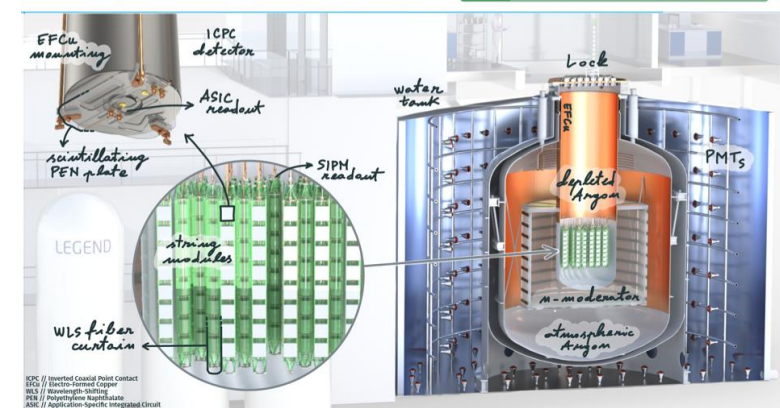
• Risultati 2025:

- La prima fase del progetto, LEGEND-200, che prevede l'impegno di 200 kg di rivelatori al germanio e una sensibilità dell'ordine di 10^{27} yr, è in presa dati presso i LNGS.
- La Collaborazione è impegnata nella progettazione della seconda fase del progetto, LEGEND1000, che permetterà di raggiungere la sensibilità finale
- CDR LEGEND 1000 → Approvato nel 2024
- TDR LEGEND 1000 Infrastrutture → In scrittura



THE LEGEND -1000 BASELINE DESIGN AT LNGS

POSTER LEGEND-1000 OVERVIEW • E. van Nieuwenhuizen



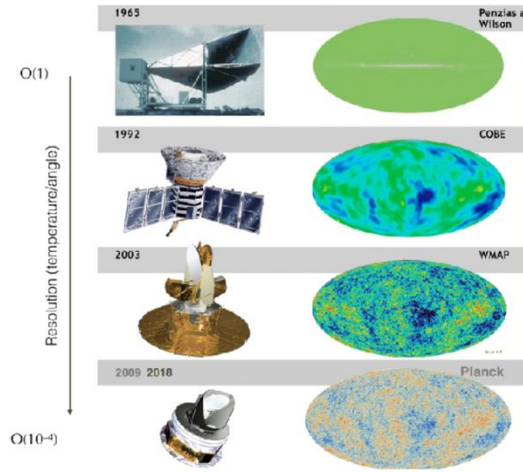
LEGEND @LNF

- **FTE (0.7):** Stefano Gazzana (70% Resp. Loc.);
- **Attività a carico LNF:**
 - Coordinamento tecnico LEGEND1000;
 - LEGEND1000: L2 - Host Lab and Infrastructures
 - LEGEND1000: L3 - Civili Building and Clean Rooms (> 300 m² – sharing with MPIK)
 - Coordinamento Sicurezza e Ambiente LEGEND-1000 e revisione della documentazione e delle procedure di GERDA/LEGEND-200.
- **Richieste CSNII 2026:** Missioni 18 k€ (missioni @ LNGS per sopralluoghi, attività in sotterraneo, riunioni e coordinamento esperimento, visita e audit presso ditte esterne)
- **Richieste LNF 2026:-**
- **Fondi Esterni: -**

LiteBird

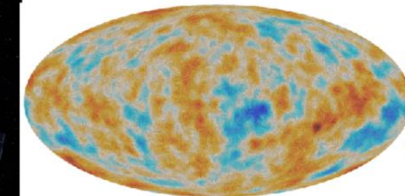
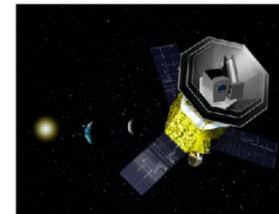
LiteBIRD has the goal of being a very focused mission to test inflation with all-sky surveys of CMB polarization. Primordial gravitational waves, emitted during the cosmic inflation era (around 10^{-38} sec after the beginning of the Universe), are expected to be imprinted in the CMB polarization map as special patterns, called the “B-mode”.

LiteBIRD consists of three telescopes, the Low Frequency telescope (LFT), the Mid Frequency Telescope (MFT) and the High Frequency Telescope (HFT). M- and HFT (MHFT) are developed in Europe, led by CNES, with important hardware contribution from Italy and INFN. INFN in particular contributes with the readout electronics of the cryogenic detectors of the three telescopes.



LiteBIRD overview

- Lite (Light) satellite for the study of *B*-mode polarization and Inflation from cosmic background Radiation Detection
- JAXA's L-class mission selected in May 2019
- Expected launch in late **2029** with JAXA's H3 rocket
- **All-sky 3-year survey**, from Sun-Earth Lagrangian point L2
- Large frequency coverage (**40–402 GHz**, 15 bands) at **70–18 arcmin** angular resolution for precision measurements of the **CMB *B*-modes**
- Final combined sensitivity: **2.2 $\mu\text{K}\cdot\text{arcmin}$**



Hazumi+ SPIE 2020



Objective: perform tests on the (flight) electronics of interest.

- **Risultati 2025:**

- Setting up and instrumenting the ‘pocket’ cryostat for tests on the electronics of interest.
- Perform the first thermal balance test on the prototypical electronics of interest.

- **Obiettivi/milestone 2026:**

- Finalize setup and instrumentation of the ‘pocket’ cryostat for tests on the electronics of interest.
- Perform the first thermal balance test on the flight hardware.
- Proposing a strategy for (non)destructive irradiation testing and X-ray circuitry diagnostics



LiteBIRD @LNF

- **FTE (2.9):** G. Costanza (50%), S. Dabagov (25%), G. Delle Monache (50%), D. Hampai (25%), L. Porcelli (40%), S. Savaglio (50%), E. Tata (50%)



- **Attività a carico LNF:**
- **Richieste CSNII 2026 (10 k€):** Missioni 5 k€
Consumo 5 k€
- **Richieste LNF 2026: -**
- **Fondi Esterni: -**

MoonLIGHT-2



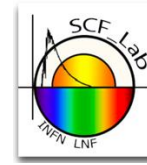
The MoonLIGHT-2 collaboration aims to study the physics of gravitation by measuring, using the Laser Ranging technique (possibly coupled with Microwave Ranging measurements), the distance between the Earth and other celestial bodies (namely, the Moon and Mars). At Frascati National Laboratories, the SCF_Lab is in operation, for the design, development, manufacturing, and space qualification of all kinds of laser retroreflectors for the whole Solar System



The Einstein Telescope (ET) project aims at creating a third-generation interferometric observatory for the detection of gravitational waves with a sensitivity at least ten times better than current detectors. The new observatory will be built underground on a site that is being identified between the two official candidates: Lula in Sardinia and Maastricht in the Netherlands. To achieve the design sensitivity, the Einstein Telescope will develop a series of innovative technologies, including those necessary for the suspension and control of the interferometer mirrors, and those necessary for their cooling to cryogenic temperatures.

MoonLIGHT-2 - 2026

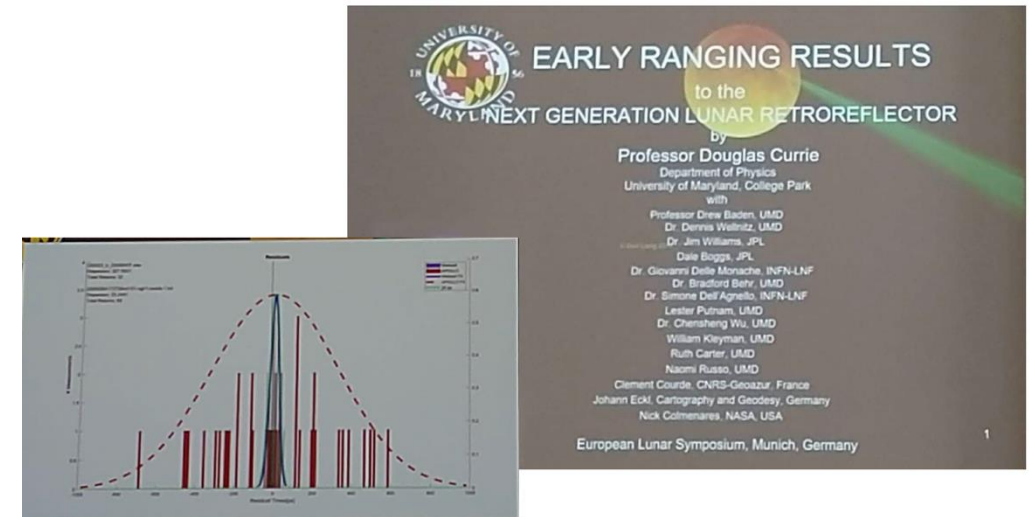
@LNF - RN: L. Porcelli – RL: S. Dell'Agnello



Objective: launch of 'first' MoonLIGHT+MPAc (...yet 'second' next generation lunar retroreflector...) to the Moon and continuation of data taking/analysis.

• Risultati 2025:

- Landing of NGLR-1 (MoonLIGHT with Fixed Pointing) on the Moon.
- Success of NGLR-1 (very low dispersion, high rate of returns).
- European Lunar Symposium 2025 (<https://sservi.nasa.gov/els2025/>).



• Obiettivi/milestone 2026:

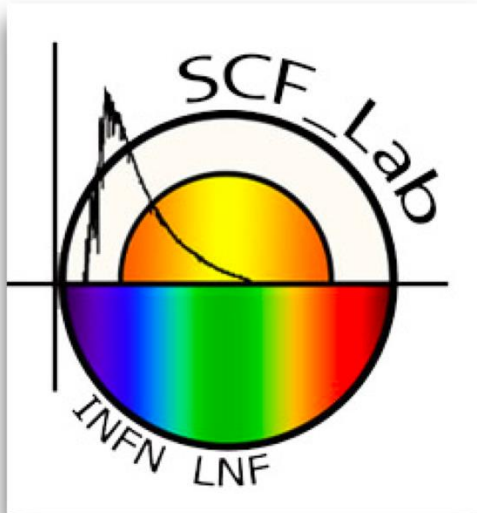
- Launch of the 'first' MoonLIGHT+MPAc to the Moon.
- Continuation of data taking/analysis.
- European Lunar Symposium 2026



MoonLIGHT-2 - 2026

@LNF - RN: L. Porcelli – RL: S. Dell'Agnello

MoonLIGHT-2 @LNF



- **FTE (8):** G. Bargiacchi (100%), G. Bellettini (50%), G. Bianco (50%), N. Burzillà (100%), S. Dell'Agnello (100%), M. Maiello (100%), M. Muccino (100%), L. Porcelli (50%), M. Trigilio (100%), R. Vittori (50%)
- **Attività a carico LNF:**
- **Richieste CSNII 2026 (54k€):** Missioni 36.5 k€, Inventario 17.5k€
- **Richieste LNF 2026:** richieste fatte dal Joint Lab
- **Fondi Esterni:** Joint Lab INFN-Frascati with ASI-Matera, 1.5 MEuro; ESA Contract for Pointing Actuator (MPAc), 500kEuro

Einstein Telescope – ITALIA

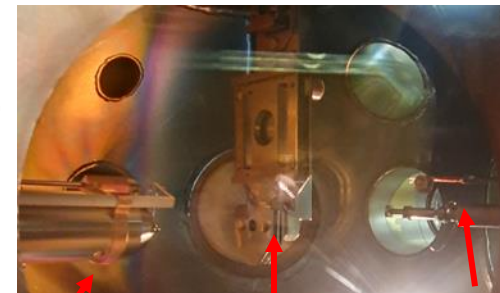
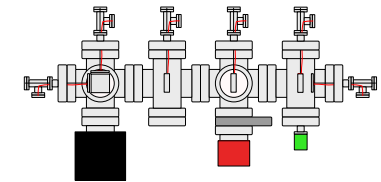
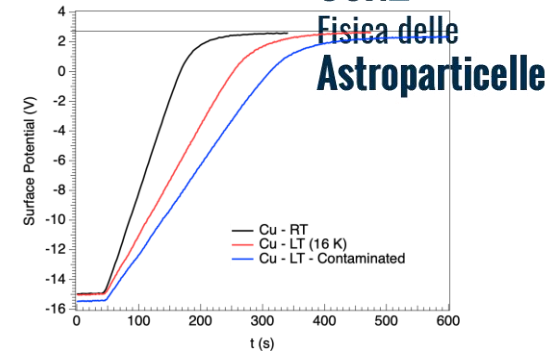
@LNF – RL: R. Cimino



Characterization of the vacuum properties of components of the ET tower vacuum system

Risultati

- **Luglio 2025:**
 - Implementazione setup e software per misure di caricamento su campioni da 1 pollice
 - Misure di caricamento e neutralizzazione a bassa temperatura
 - Preparazione meeting per ISB-Vacuum&Cryo @ ELBA (Settembre 2025)
 - Networking per studio della mitigazione di frost e charging sulle ottiche
 - Upgrade sistema Latino e prime misure di outgassing su campioni prototipo
 - Misure di emissione di elettroni da pompa ionica e implementazione sistema per misure di propagazione di elettroni emessi da pompa ionica in tubi.
- **In corso:**
 - Misure SEY e di caricamento/neutralizzazione su campioni rappresentativi delle ottiche di ET a bassa temperatura
 - Test su camera per misure di emissione elettroni da pompa ionica
 - Test di funzionamento sistema di misure su campioni da un pollice (1'')
- **Conferenze:**
 - XIV ET Symposium (talk e poster), ET annual meeting, SIF2025 (talks), ISB – Vacuum&Cryo @ Orsay (talk)
- **Pubblicazioni:**
 - L. Spallino, M. Angelucci, R. Cimino: Vacuum 233 (2025), 113969.



e-gun Sample holder Kelvin probe



ET-ITALIA @ LNF



- **FTE (2.9):** R. Cimino (80% RL), M. Angelucci (80%), R. Larciprete (80% Ass.), A. Liedl (30%), T. Napolitano (20%), L. Spallino (20%*).
- **Attività a LNF 2026:**
 - Caratterizzazioni materiali isolanti rappresentativi delle ottiche di ET a bassa temperatura.
 - Mitigazione di carica su campioni rappresentativi delle ottiche di ET da un pollice (1’’).
 - Misure di Outgassing su diversi materiali candidati per l’utilizzo nelle torri in UHV.
 - Identificazione e design sistema per mitigazione di carica tramite anelli elettrostatici.
 - Acquisizione componenti per sviluppo cannone elettronico compatibile con bassa temperatura
- **Richieste CSNII 2026:** Tot. 97 k€
 - 32 k€ missioni (10 k€ annual and collaboration meetings, 16 k€ national and international WP and ETO meetings, 6 k€ travel to other laboratories)
 - 19 k€ consumo (gasket, manutenzioni, componenti da vuoto)
 - 46 k€ inventario (criostato, electron generator array, alimentatori)
- **Richieste LNF 2026:** 5 mesi/uomo LLDSU
- **Fondi Esterni:** mur (virgo_miur)



The goal of the CYGNO project is to develop an underground distributed Galactic Nuclear Recoil Observatory to search and identify clear Dark Matter (DM) signature and detect Coherent Neutrino Scattering (CNS) form the Sun, exploring directionality and particle identification. In the today scenario of Dark Matter detectors, the large TPC gas detectors offer a medium range energy threshold $O(\text{keV})$ and can exploit their ability to identify the directionality and to the particle nature increasing the ability to avoid the background.

QUAX



The QUAX experiment is aimed to the study of the interaction of the cosmological axion with the spin of fermions (electrons or nucleons). In fact, due to the motion of the Solar System through the galactic halo, the Earth is effectively moving through the cold dark matter cloud surrounding the Galaxy and an observer on Earth will see such axions as a wind. A possible detector for the axion wind can be a magnetized sample with Larmor resonance frequency tuned to the axion mass by means of an external polarizing static magnetic field. The interaction with the axion field will drive the total magnetization of the sample, and so produce oscillations in the magnetization that, in principle, can be detected.

FLASH



The FINUDA (Fisica Nucleare at DAΦNE) magnet for Light Axion Search (FLASH) experiment, a new haloscope to be built and operated at the Frascati National Laboratories of INFN (INFN-LNF), will probe the existence of cosmic axions of masses around 10^{-6} eV. FLASH will close the mass gap in the range of the μeV where the QCD axion is expected to provide the DM budget. As indicated by the name, the realization of the haloscope is based on the reuse of the 3 m diameter superconducting magnet of the FINUDA experiment that took data at DAΦNE until 2007.

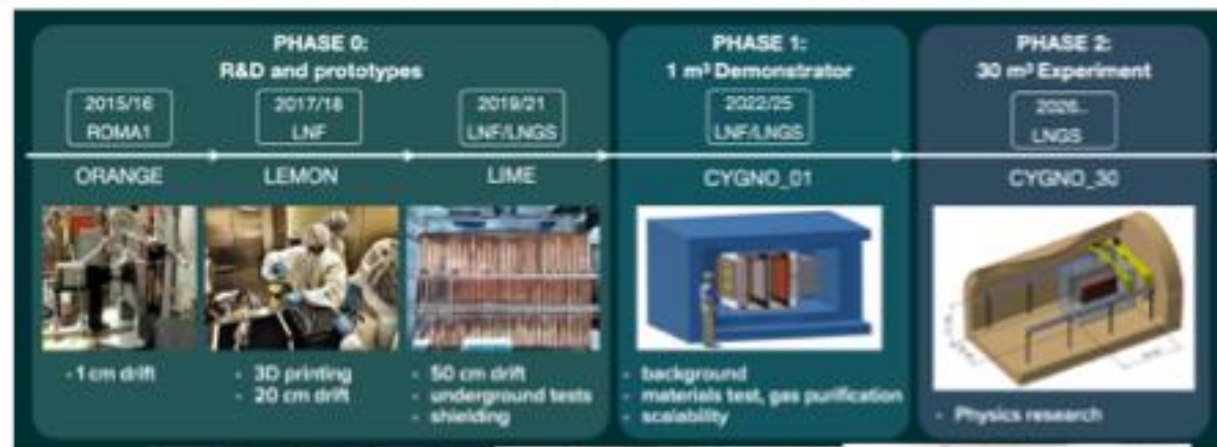
1 m³ demonstrator for directional dark matter search and solar neutrino physics

• Risultati 2025:

- LIME run4/5 (detector un-shielded) n-flux, NiD
- analysis/computing (PNRR)
- installation control room and services box in Hall F
- design of CYGNO04 detector
- Large GEM/Cathode test and prototype/GIN prototype
- assembly of CYGNO04 detector

• Obiettivi/Milestone 2026:

- installation of CYGNO04 detector



- **FTE 1.6** : L. Benussi (10%), S. Bianco (10%), G. Dho (50%), M. Caponero (20%), G. Maccarrone (20%), G. Mazzitelli (20), G. Saviano (10%), S. Tomassini (20%) - 1.6 FTE (dot/lau D. Tozzi, A. Biondi, F. Scampolino)
C. Capoccia, A. Croce, E. Paoletti, P. Pierluigi, A. Russo, R. Tesauo.
Total ~ 20 FTE 51 autori

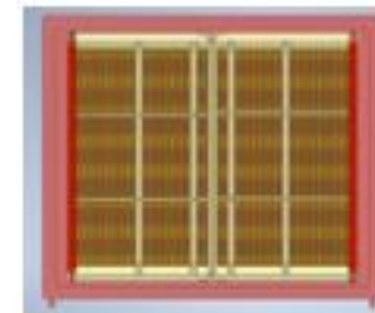
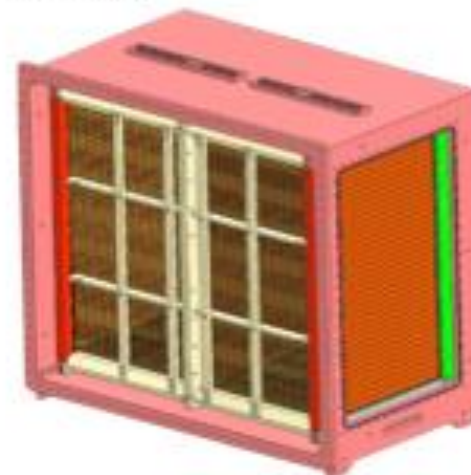
- **Attività a carico LNF (LNGS):**

- coordinamento e progettazione degli apparati.
- coordinamento, costruzione e test degli apparati
- coordinamento e sviluppo del readout elettronico
- coordinamento e test materiali/gas
- coordinamento e sviluppo analisi
- coordinamento e sviluppo computing

- **Richieste CSNII 2026:** costruzione LNGS e turni 22ke, consumo 30ke (gas/gem bassa radioattività/sistema di calibrazione)

- **Richieste LNF 2026:** Servizio Meccanica DR (12mu) + Servizio Meccanica (2 mu) + stampa 3d + supporto dei tecnici servizio rivelatori (12mu installation, shift)

- **Fondi Esterni:** -



@LNF - RL: S. Tocci



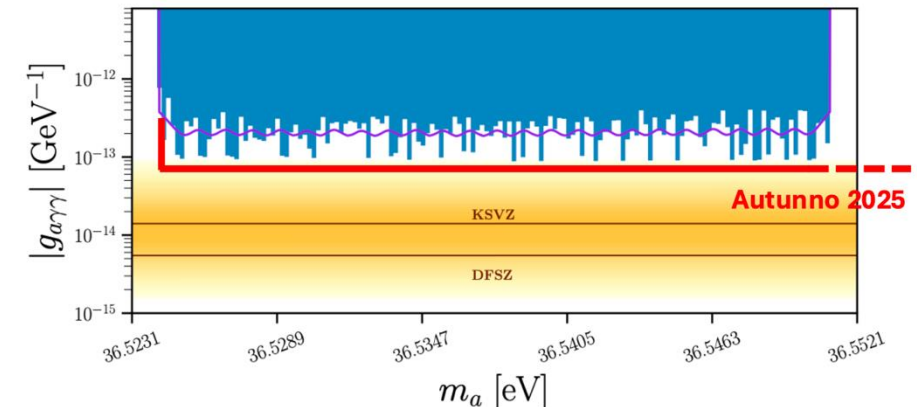
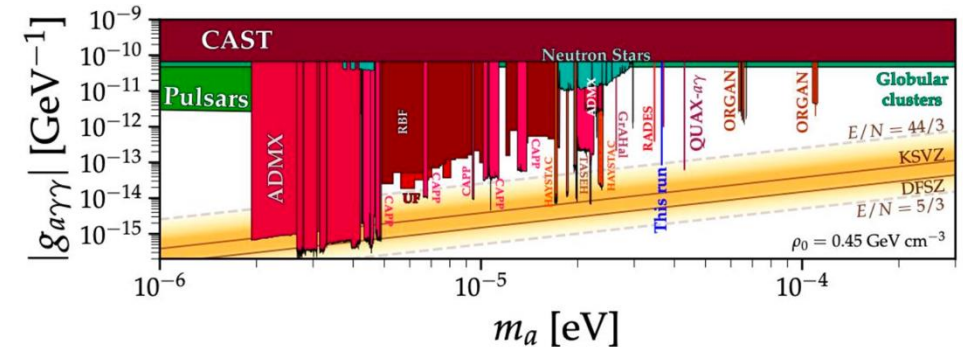
CSN2
Fisica delle
Astroparticelle

- **Risultati 2025:**

- Ricerca assioni con scan 50 MHz attorno a 9 GHz (autunno)
- Completamento automazione apparati (autunno)
- Acquisizione timestamp GPS e 3 modi in vista di network di haloscopi (autunno)
- Sviluppo sorgente termica calibrata criogenica
- Fabbricata cavità 10 spicchi in rame

- Test rivelazione assioni con photon counter sviluppato in QubIT e QUART&T (CSN5)
- Applicare tape di YBCO a cavità 10 spicchi
- Test acquisizione scheda FPGA (P. Albicocco)

QUAX Collaboration
Padova (Resp. Naz. G. Carugno)
LNL
LNF
TIFPA
Salerno



QUAX @LNF



Credits: Gemini

- **FTE (0.8):** A. Rettaroli 20%, S. Tocci (RL) 20%, A. D'Elia 20%, C. Ligi 20%
- **Attività a carico LNF:** Completamento acquisizione modi e GPS; Nuovo run per estendere lo scan (100 MHz); Sviluppo cavità superconduttiva (YBCO); Test con photon counter Qubit/QUART&T
- **Richieste CSNII 2026 (22.5 k€):** Inventario (16.5 k€), Consumo (5 k€), Missioni (1 k€)
- **Richieste LNF 2026:** tecnico meccanico/criogenico (Div. Acc.) 3 mp; Progettazione (Div. Acc.) 2mp; Officina meccanica 2mp; SEA 2mp;
- **Fondi Esterni:** GravNet (vedi FLASH)

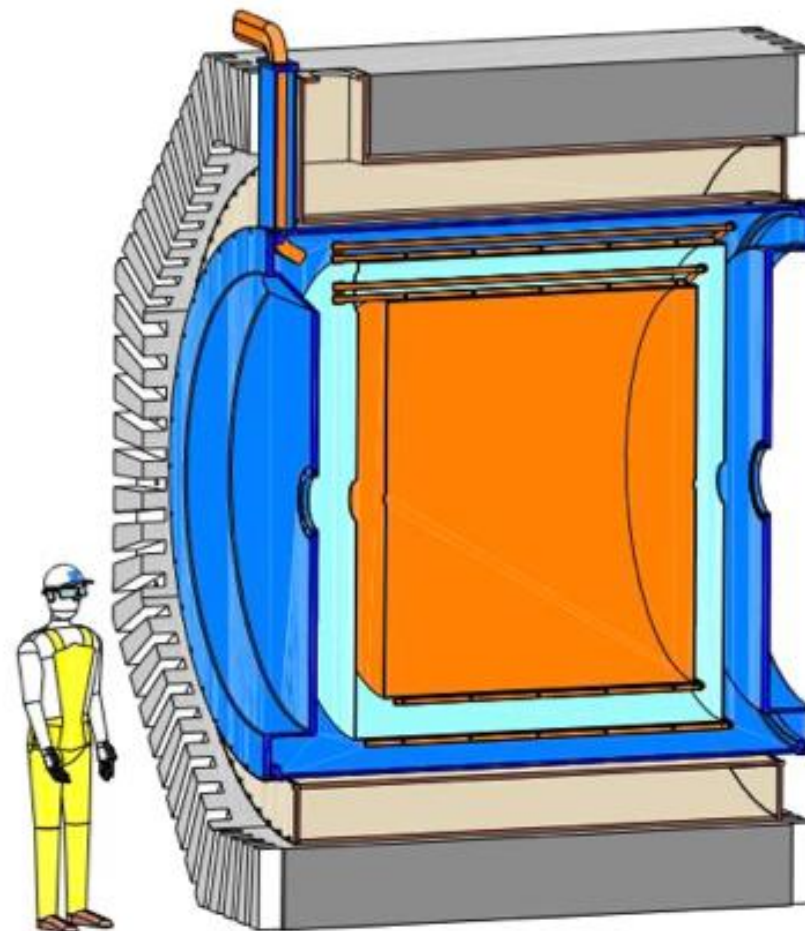
FLASH

Finuda magnet for Light Axion Search with Haloscope

Ricerca di assioni come candidati di materia oscura leggera con haloscopio, nel range di masse $(0.49 - 1.49) \mu eV$

Ricerca di GW ad alte frequenze $(117 - 360) MHz$ da candidati di materia oscura (buchi neri primordiali)

- Riciclo del magnete di FINUDA ($B = 1.1 T$)
- Cavità con volume $V = 4.5 m^3$
- Lettura segnale con SQUID
- Refrigerato da criogenia ex-Daphne ($T = 1.9 K$)



FLASH - 2026

@LNF – RN&RL: C. Gatti



Credits: Gemini

-FTE 2026: D. Babusci 80%, F. Bossi 40%, D. Di Gioacchino 70%, C. Gatti (RL e RN) 50%, P. Gianotti 20%, G. Maccarrone 50%, A. Rettaroli 60%, S. Tocci 60%, A. D'Elia 50%, N. Pinto (Ass. UniCamerino) 60%, J. Rezvani (Ass. UniCamerino) 60%, G. Mazzitelli 40%, Rusheel Nikam (Dott.) 100%, G. Dho 50%, D. Alesini 20%, C. Paolo 20%, G. Di Pirro 20%, S. Gazzana 30%, C. Ligi 40%. **TOT=9.1 FTE. Media=48%**

Sinergici: C. Gatti 50% GravNet, G. Mazzitelli 10% GravNet, S. Tomassini 20% GravNet.

Esterni: Trento **0.6 FTE**, media 30%; Pisa **1.3 FTE**, media 40%.

-Attività a carico LNF 2026: Progettazione meccanica e RF; Test prototipo cavità 500 MHz in LHe; Analysis strategy (QUAX); Cloud Computing (QUAX); DAQ (QUAX); Controlli; Decommissioning FINUDA

-Richieste CSN2 2026: Inventario (6 k€), Consumo (30.5 k€), Servizi (risk analysis) (9.5 k€), Missioni (10 k€). **TOT = 56 k€**

-Richieste LNF 2026: Progettazione (Div. Ric.) **2 mp**; Tecnico meccanico/criogenico (Div. Acc.) **3 mp**; Officina meccanica **1 mp**; SEA **2 mp**; DDC **1+1mp?**; Servizio RF.

-Fondi esterni: GravNet 1.35 FTE



CSN2
Fisica delle
Astroparticelle

CSN II @ LNF - Conclusioni

- Partecipazione in crescita (9 sigle, 2 in dotazioni)
 - Persone : 54 → 58
 - FTE: 28 → 31 (media 0.53 FTE/persona)
- Richieste economiche in linea con gli anni passati
- Richieste ai servizi in linea con gli anni passati

Ringrazio tutti gli afferenti alla CSNII per i contributi, il supporto e la fiducia.

In particolare Maddalena e Giovanni per il supporto per questo nuovo incarico.

