

Dove eravamo rimasti?

Aspettavamo Euclid...







15 Aprile 2023 inizia il viaggio di Euclid



15 Aprile 2023 inizia il viaggio di Euclid









15 Aprile 2023 inizia il viaggio di Euclid



Maggio 2023 Euclid nei laboratori Astrotech



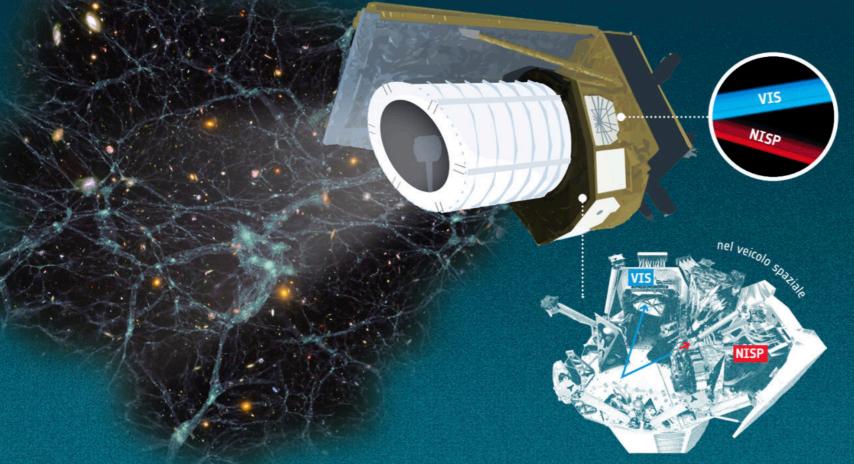




Maggio-Giugno 2023 I test pre-lancio

STRUMENTI DI EUCLID PER IL VISIBILE E L'INFRAROSSO

Euclid esaminerà la luce visibile e infrarossa di galassie lontane utilizzando due strumenti scientifici a bordo. Questi strumenti misureranno la posizione e le forme precise delle galassie nella luce visibile e il loro spostamento verso il rosso (da cui si può ricavare la loro distanza) nella luce infrarossa. Con questi dati, gli scienziati possono costruire una mappa 3D della distribuzione delle galassie e della materia oscura nell'Universo. La mappa mostrerà come la struttura su larga scala si è evoluta nel tempo, evidenziando il ruolo dell'energia oscura.

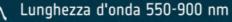


VIS

Lo strumento del visibile



Misura le forme di miliardi di galassie





Mosaico di 36 CCD, 4k x 4k pixel



immagini molto nitide delle galassie

NISP

Spettrometro e fotometro a infrarosso vicino



Misura la luminosità e l'intensità della luce proveniente dalle galassie



Utilizzato per calcolare spostamento verso il rosso/distanza



VV Lunghezza d'onda 900-2000 nm



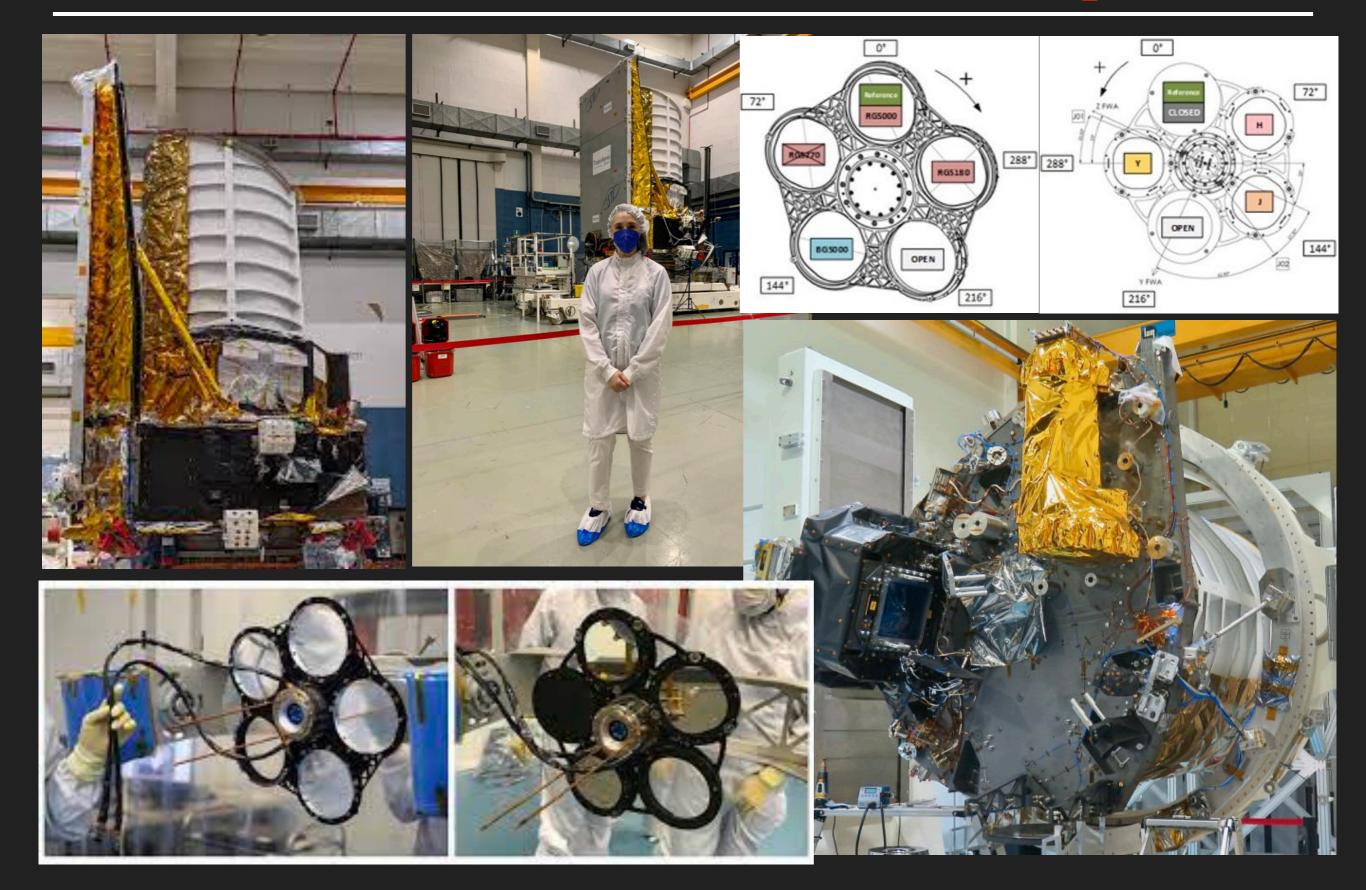
Mosaico di 16 rivelatori, 2k x 2k pixel ciascuno



Caratteristica

il più grande campo visivo a infrarossi dallo spazio

Maggio-Giugno 2023 I test pre-lancio



Aspettavamo Euclid...







... ma il 1 luglio l'attesa è finita!

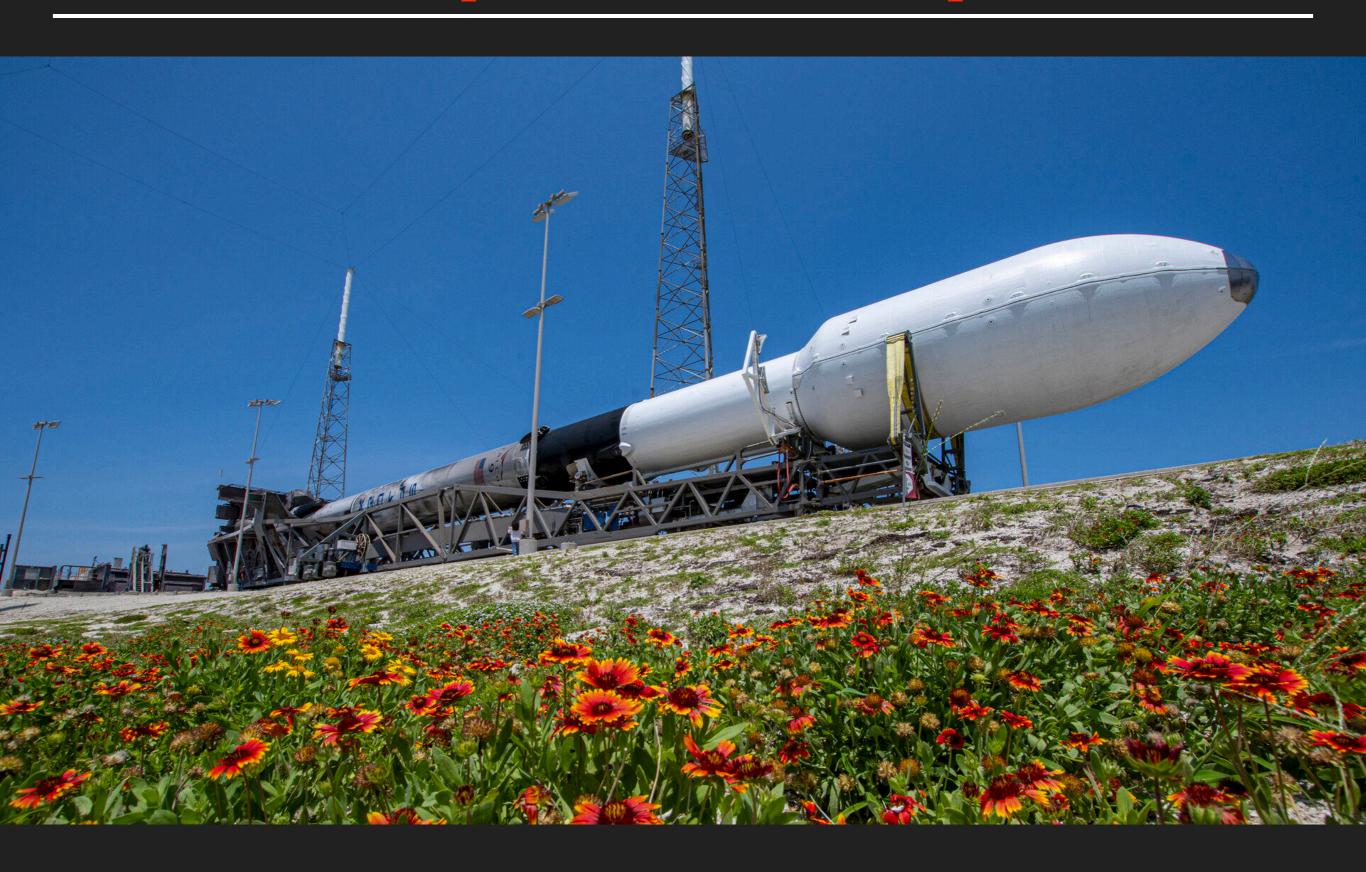
Giugno 2023 Euclid viene montato sul Falcon 9



Giugno 2023 Euclid viene montato sul Falcon 9



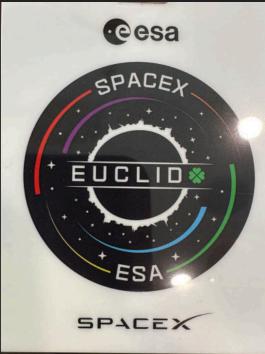
Giugno 2023 Euclid viene trasportato al Launch Complex 40 (SLC-40)



30 Giugno 2023 Go for Launch







GUEST







30 Giugno 2023 Go for Launch



1 Luglio 2023 3, 2, 1 ... Liftoff!









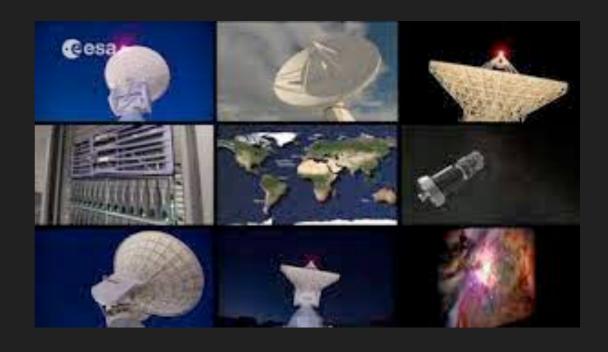


1 Luglio 2023 LEOP e inizia il "Commissioning"

Data	MET	ATTIVITA'
2023-07-07 04:55:50	-10:15	SOM-B & SWS B-team on Console
2023-07-07 05:10:50	-10:00	MCS Configuration by FCT
2023-07-07 05:10:50	-10:00	MCS and Kourou voice loop check
2023-07-07 05:10:50	-10:00	Countdown start
2023-07-07 07:10:50	-08:00	FCT & OM B-team on Console
2023-07-07 07:10:50	-08:00	EGSE Power On
2023-07-07 07:10:50	-08:00	TM link connection to NDIU for S/C monitoring
2023-07-07 07:40:50	-07:30	~ S/C - CDMU Switch ON Umbilical ~
2023-07-07 07:40:50	-07:30	Internal SSMM Initialization
2023-07-07 07:40:50	-07:30	Dump of OBSW Images
2023-07-07 07:40:50	-07:30	Check Configurable Parameters
2023-07-07 07:40:50	-07:30	Confirm OBSW Dumps
2023-07-07 08:40:50	-06:30	Performs NNO, CEB and MLG Ranging and Doppler Calibrations for FDYN
2023-07-07 08:40:50	-06:30	~ Assert Launch Configuration ~
2023-07-07 14:10:50	-01:00	Dump and clear CEL
2023-07-07 14:10:50	-01:00	Dump SSMM content

Le attività chiamate Launch and Early Operations Phase (LEOP) sono iniziate circa 10 ore prima del lancio e sono terminate 36 ore dopo il lancio.

Prima del lancio sono stati accesi i sistemi di controllo del satellite nel fairing, sono state fatte le immagini dei software di bordo e calibrati i segnali per comunicare con le stazioni di terra



1 Luglio 2023 LEOP e inizia il "Commissioning"

2023-07-07 14:20:50	-00:50	Roll Call
2023-07-07 14:25:50	-00:45	OD verify ESOC Launch Hold Criteria
2023-07-07 15:00:50	-00:10	S/C Transition to battery
2023-07-07 15:00:50	-00:10	Final SC checkout
2023-07-07 15:02:50	-00:08	Final ESOC GO/NOGO
2023-07-07 15:08:50	-00:02	Umbilical disconnect
2023-07-07 15:10:50	00:00	Lift-off (Ho)
2023-07-07 15:12:50	00:02	Remove NDIU Links from both NIS
2023-07-07 15:12:50	00:02	Enable OWLT
2023-07-07 15:17:50	00:07	Configure NNO for First Acquisition
2023-07-07 15:17:50 2023-07-07 15:51:50	00:07 00:41	Configure NNO for First Acquisition Status of launcher tracking before separation reported to OD
		Status of launcher tracking before
2023-07-07 15:51:50	00:41	Status of launcher tracking before separation reported to OD
2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50	00:41 00:41	Status of launcher tracking before separation reported to OD S/C separation (Ho + 2462s)
2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50	00:41 00:41 00:41	Status of launcher tracking before separation reported to OD S/C separation (Ho + 2462s) ~ Automatic Sequence Execution Start ~
2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50 2023-07-07 15:51:50	00:41 00:41 00:41	Status of launcher tracking before separation reported to OD S/C separation (Ho + 24628) ~ Automatic Sequence Execution Start ~ SC separation detection

Al Mission Operation Center (MOC) di ESA (Darmstadt, Germania), 7 minuti dopo il lancio viene acquisito forte e chiaro il segnale di Euclid dalla stazione di New Norcia, in Australia.

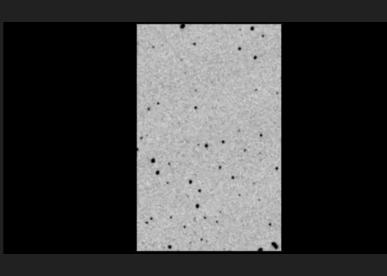


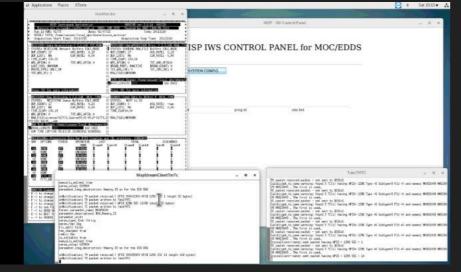


1 Luglio 2023 Commissioning













Dopo sole 3 ore dal lancio di Euclid, la Instrument Control Unit di NISP è stata accesa con successo. Il commissioning in volo di Euclid è iniziato!

È la prima volta che i dati di NISP non arrivano dal laboratorio accanto, ma da 100,000 km di distanza!!

Commissioning

4 Luglio - 5 Agosto 443 - 1,5 milioni km di distanza (L2)

Fase di decontaminazione (fine: 8 Luglio) (rimozione di umidità per evitare la formazione di ghiaccio sul piano focale)

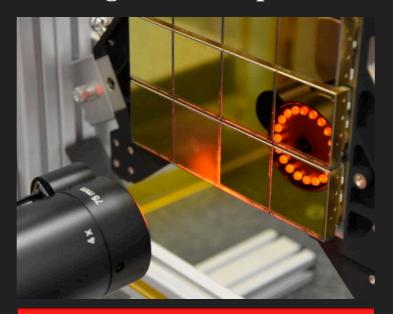
12 Luglio

Accensione dello strumento VIS

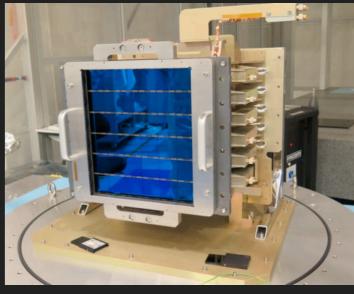
14 Luglio

Accensione dello strumento NISP

Inizia il commissioning tecnico degli strumenti scientifici a bordo di Euclid. Gli occhi di Euclid si sono aperti!

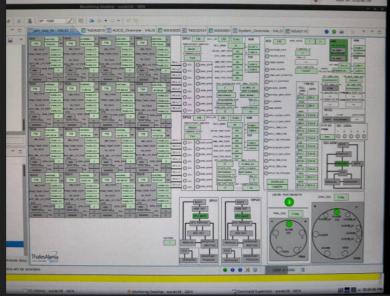


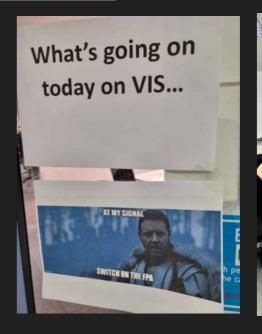
Luce Infrarossa
Rivelatori dello strumento NISP
(Crediti immagine: Euclid Consortium/CPPM/LAM)



Luce Visibile
Rivelatori dello strumento VIS
(Crediti immagine: M. Berthé / CEA)





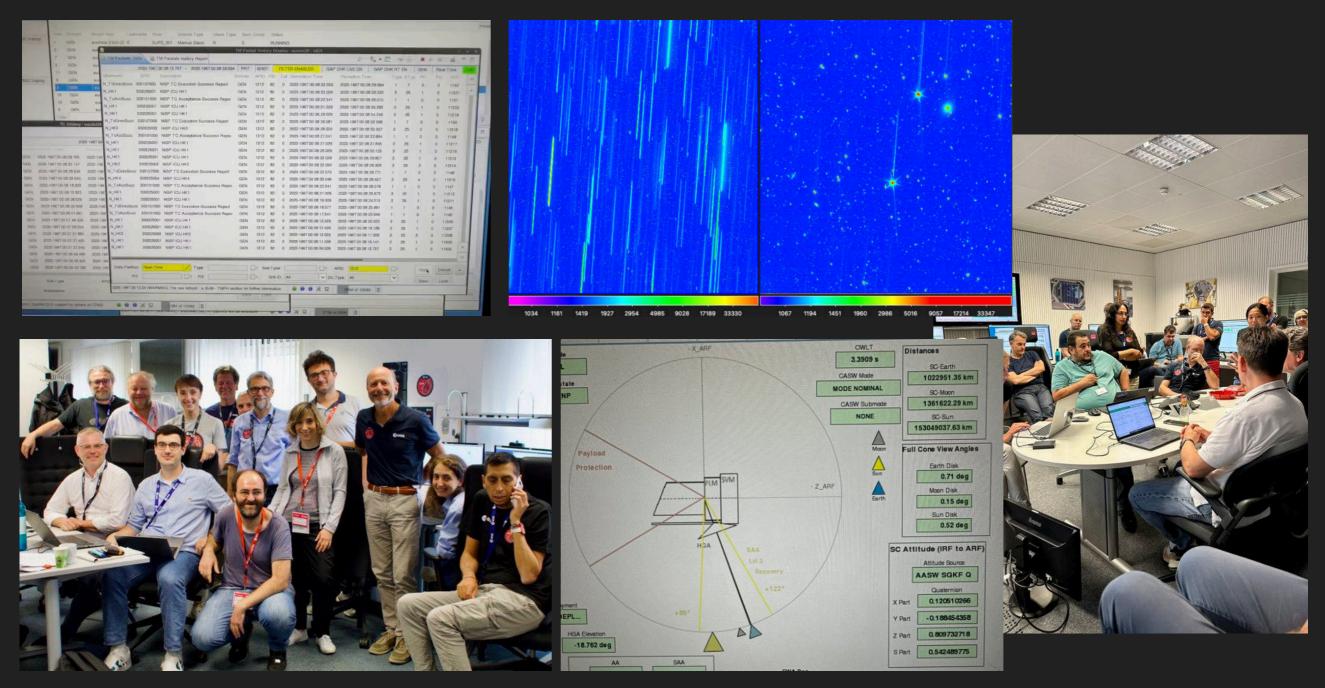




Commissioning

Il collaudo tecnico di VIS e NISP è durato 4 giorni: si è verificato che i parametri operativi fossero nella norma (tensioni, correnti, temperature, etc).

Sono state acquisite le prime immagini per entrambi gli strumenti.



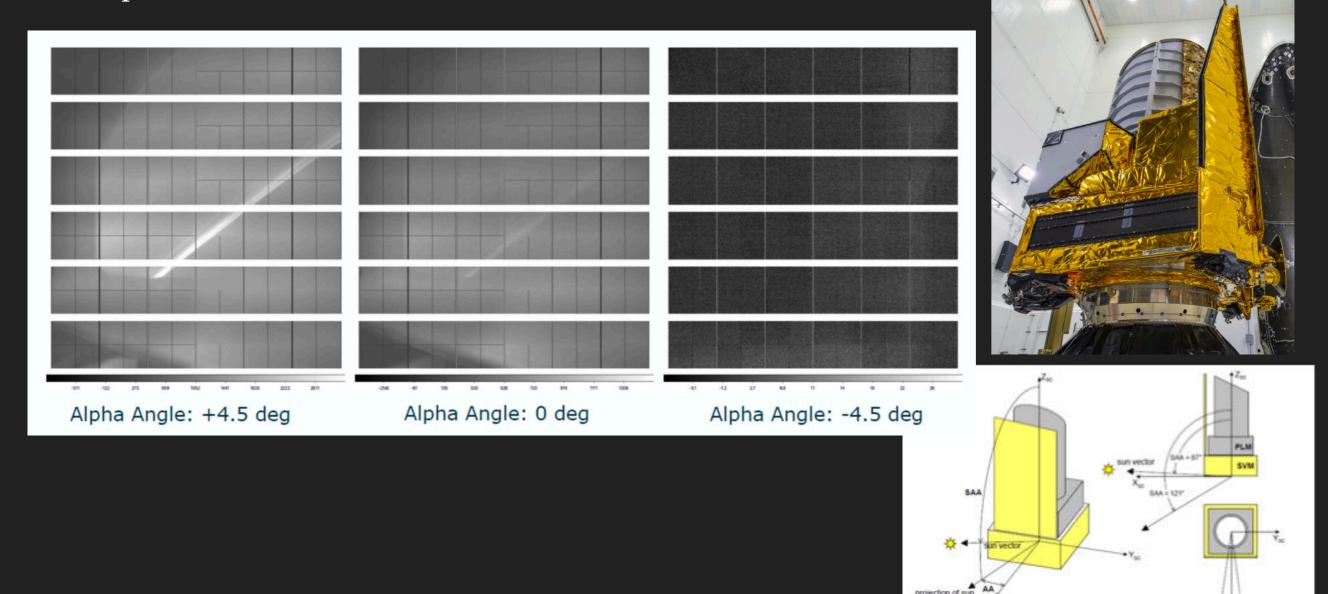
VIS: Straylight

Le immagini di VIS acquisite ad alcuni angoli di puntamento sono contaminate da luce che viene riflessa dalla copertura esterna di MLI.

E' stato istituito un "tiger team" per risolvere il problema.

Dopo tre settimane di lavoro si è capito che era possibile risolvere il problema agendo sull'assetto del

telescopio.



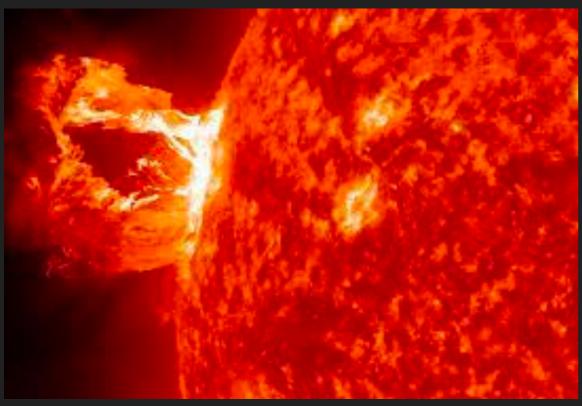
VIS: Raggi X

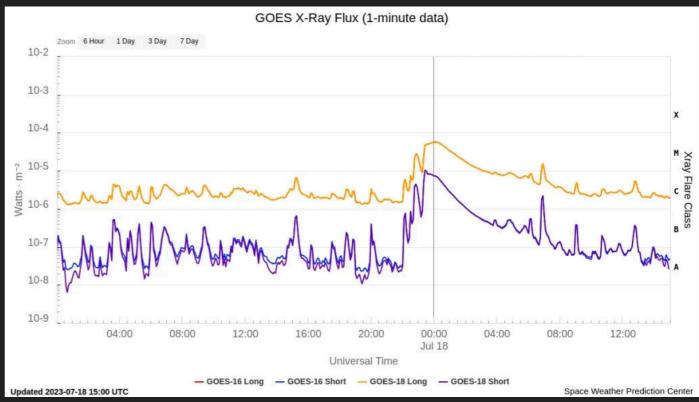
L'attività solare è attualmente elevata poiché il Sole si sta avvicinando al periodo più attivo del suo ciclo solare, che dovrebbe raggiungere il picco nel 2024-25.

I brillamenti solari, improvvise eruzioni di radiazioni elettromagnetiche dalla superficie del Sole, emettono luce su tutto lo spettro, compresi i raggi X.

I rilevatori di Euclid sono protetti dai protoni a bassa energia che potrebbero danneggiarli.

Tuttavia, ad angoli particolari, i raggi X emessi dal Sole durante i brillamenti riescono a raggiungere i rilevatori, rovinando una parte delle immagini scattate in quel momento.



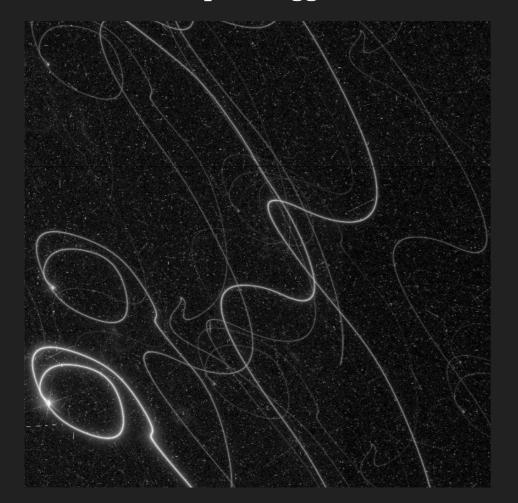


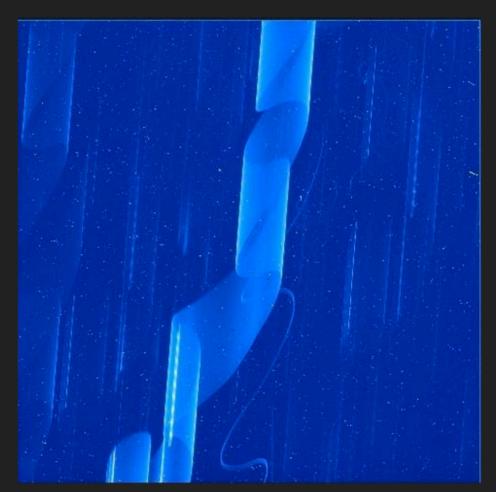
Problemi di puntamento

Il collaudo del sistema di controllo dell'assetto del telescopio (fine Luglio) ha evidenziato dei problemi.

La cosa più preoccupante era il sensore di guida fine (Fgs, dall'inglese *fine guidance sensor*) che a volte non riusciva a riconoscere correttamente le stelle guida del catalogo utilizzate per la navigazione...producendo tante "belle" immagini mosse.

Per ovviare a questa problematica, i team di Euclid hanno messo a punto un aggiornamento del *software*. Dopo le verifiche eseguite a terra su un modello elettrico del satellite e un simulatore, l'aggiornamento è stato testato in orbita per dieci giorni, con risultati positivi: il sensore riusciva a rivelare un numero sempre maggiore di stelle.



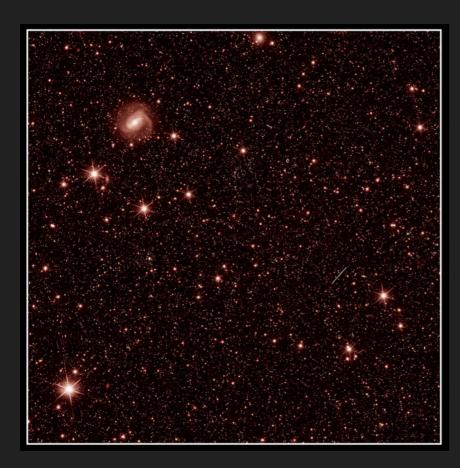


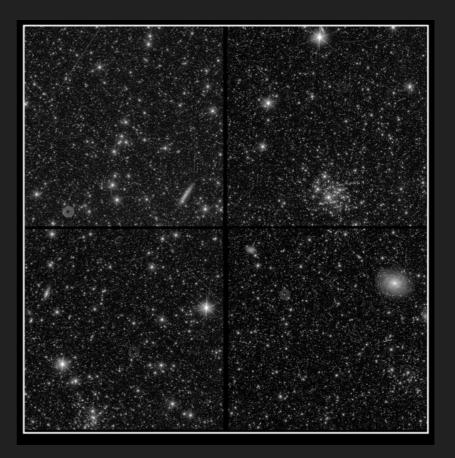
Immagini di test

Dopo un mese di test si è verificato che il satellite e i suoi sistemi, il telescopio e gli strumenti scientifici funzionano come ci si aspettava o addirittura meglio.

Come hanno confermato le prime immagini di Euclid arrivate sulla Terra a fine Luglio: sono immagini di test, non ancora elaborate (dark, flat, cosmici, etc).

Talmente incredibili per la loro nitidezza che alcuni scienziati le hanno definite "immagini ipnotizzanti".





NISP
Per realizzare questa immagine, Euclid ha raccolto la luce per circa 100 secondi (poco meno di 2 minuti)

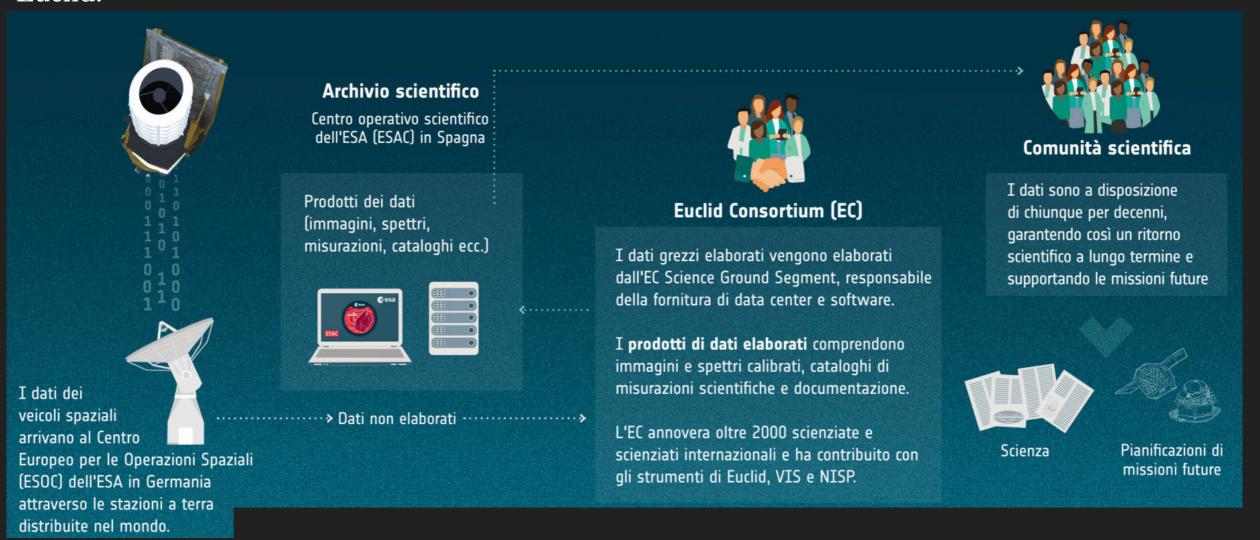
VIS
Per realizzare questa immagine, Euclid ha raccolto la luce per 566 secondi (circa 9 minuti e mezzo).

Calibrazioni Scientifiche

A fine Settembre è iniziata la fase di collaudo scientifico: un'estesa campagna di calibrazione e caratterizzazione degli strumenti scientifici, sotto la responsabilità dei "calibration scientist". Attori di questa fase sono il "Science Ground Segment" e il Science Operation Center (SOC) di ESA.

Per due mesi gli strumenti sono stati sottoposti a rigorose ed estese campagne di calibrazione, svolte per preparare Euclid alle sue osservazioni nominali, che dureranno 6 anni.

I gruppi che si occupano delle cosiddette "operazioni di strumento" (IOT) hanno lavorato anni per preparare le procedure che sono state usate in questi mesi per la campagna di collaudo scientifico di Euclid.



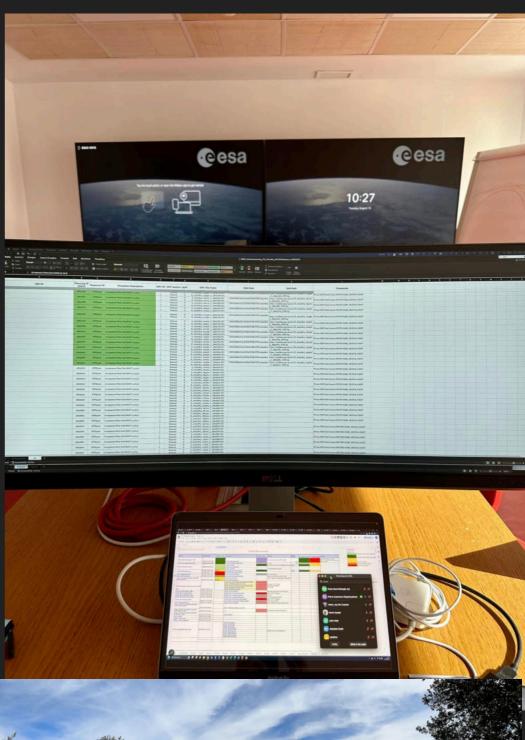
Calibrazioni Scientifiche







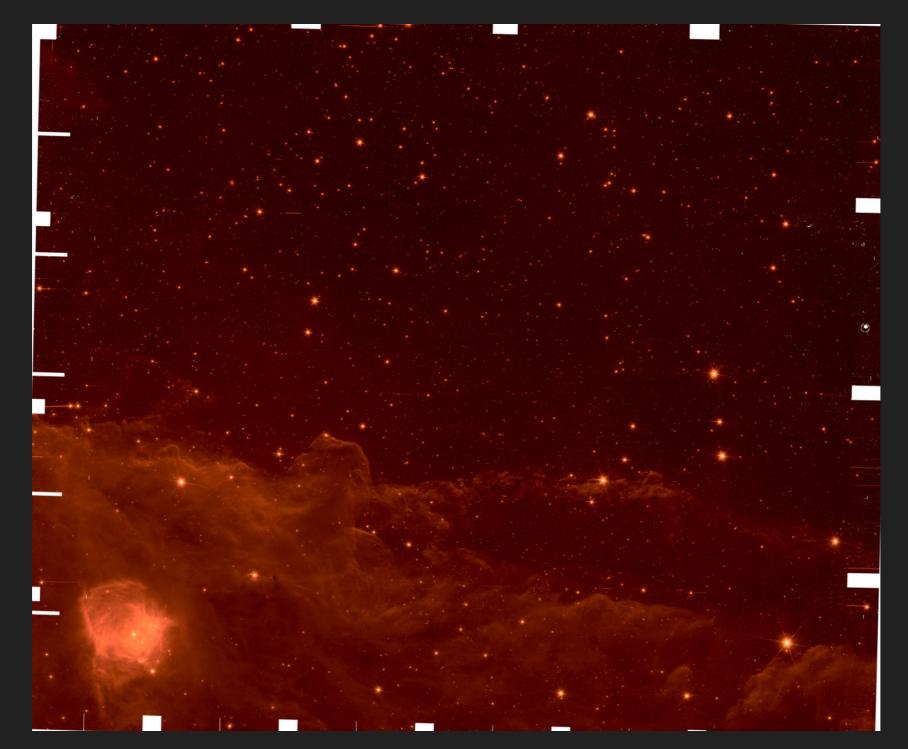




Prime Immagini Astronomiche

A inizio Novembre sono state rilasciate le prime immagini astronomiche.

Questa è come è apparsa sui nostri schermi l'immagine fatta da NISP a Barnard 33 in banda J



E ora godiamoci lo spettacolo...

#1 — La nebulosa "Testa di Cavallo"







#2 — L'ammasso globulare NGC6397



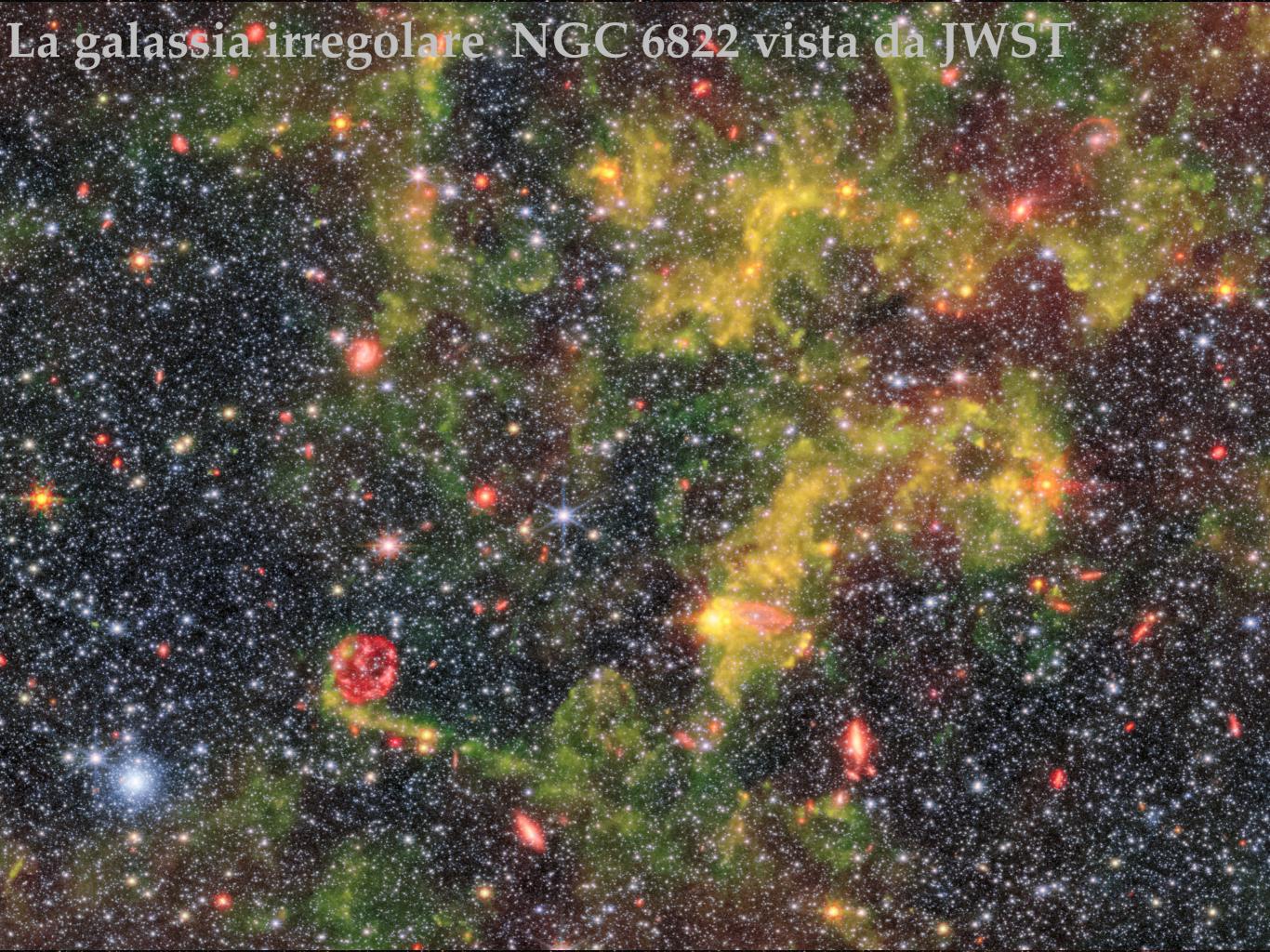
L'ammasso Globulare NGC6397 osservato da Hubble





#3 — La galassia irregolare NGC6822







#4 — La galassia spirale IC342

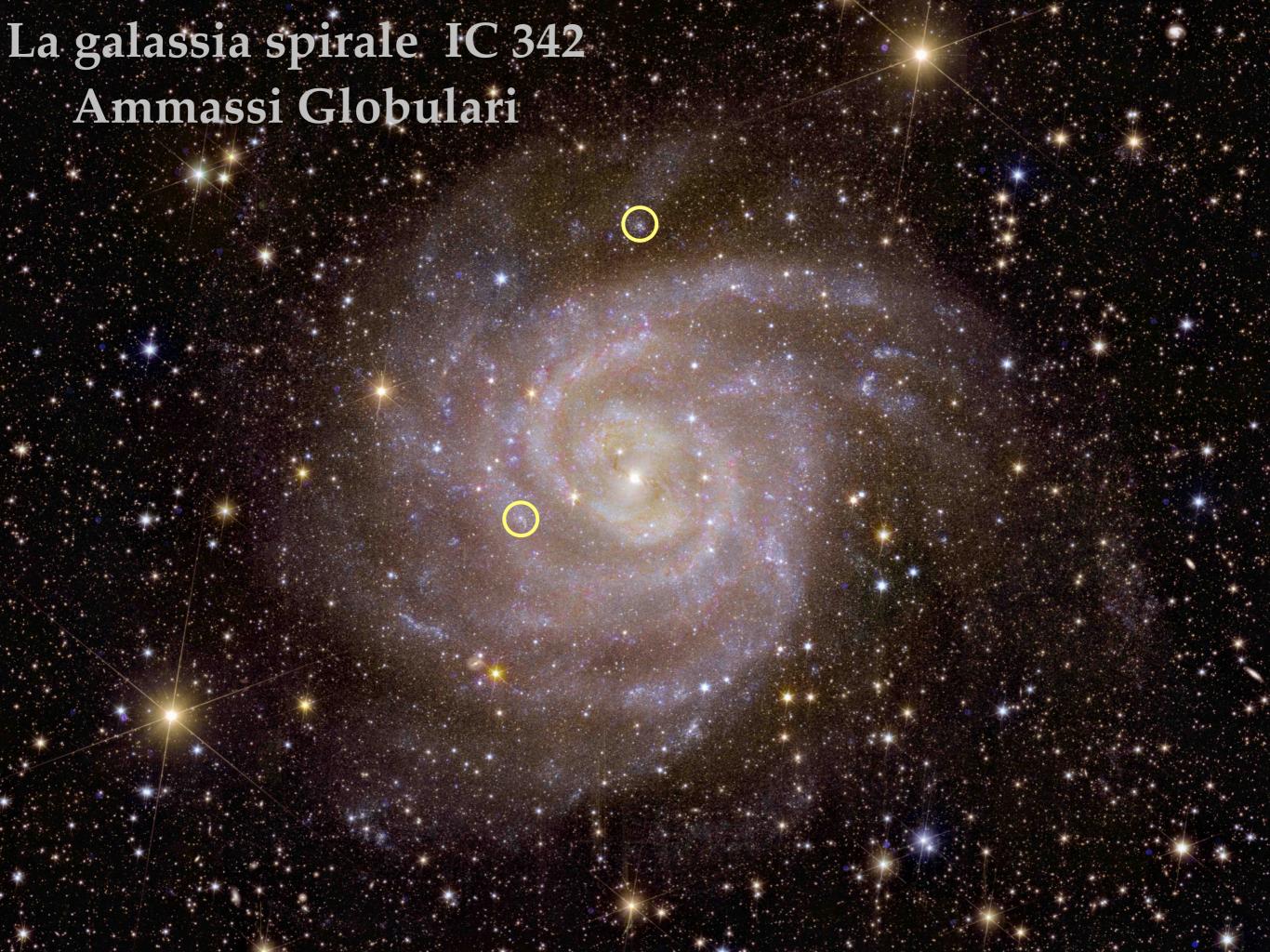


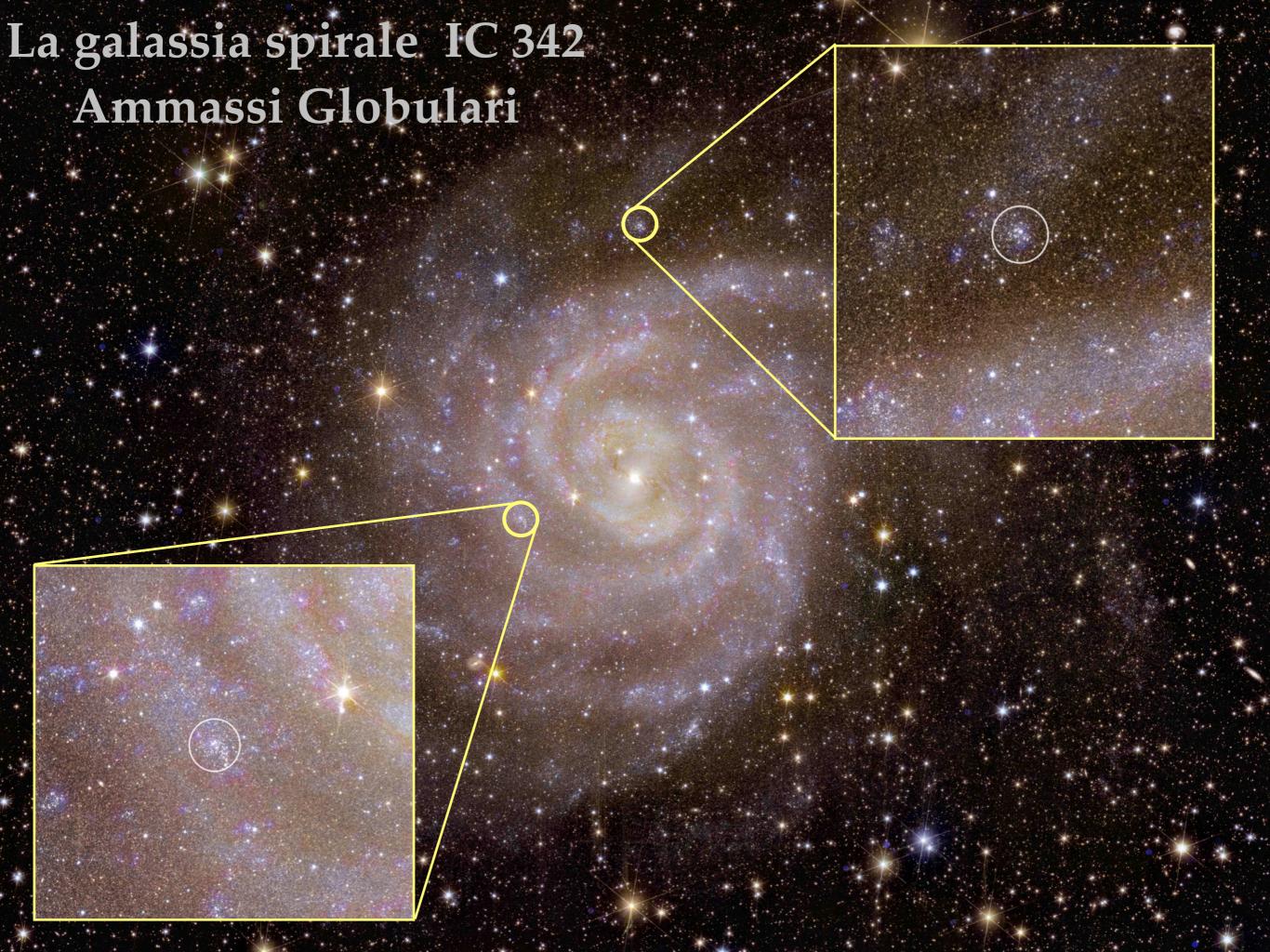












#5 — L'ammasso di galassie di Perseo











Verso la scienza di Euclid

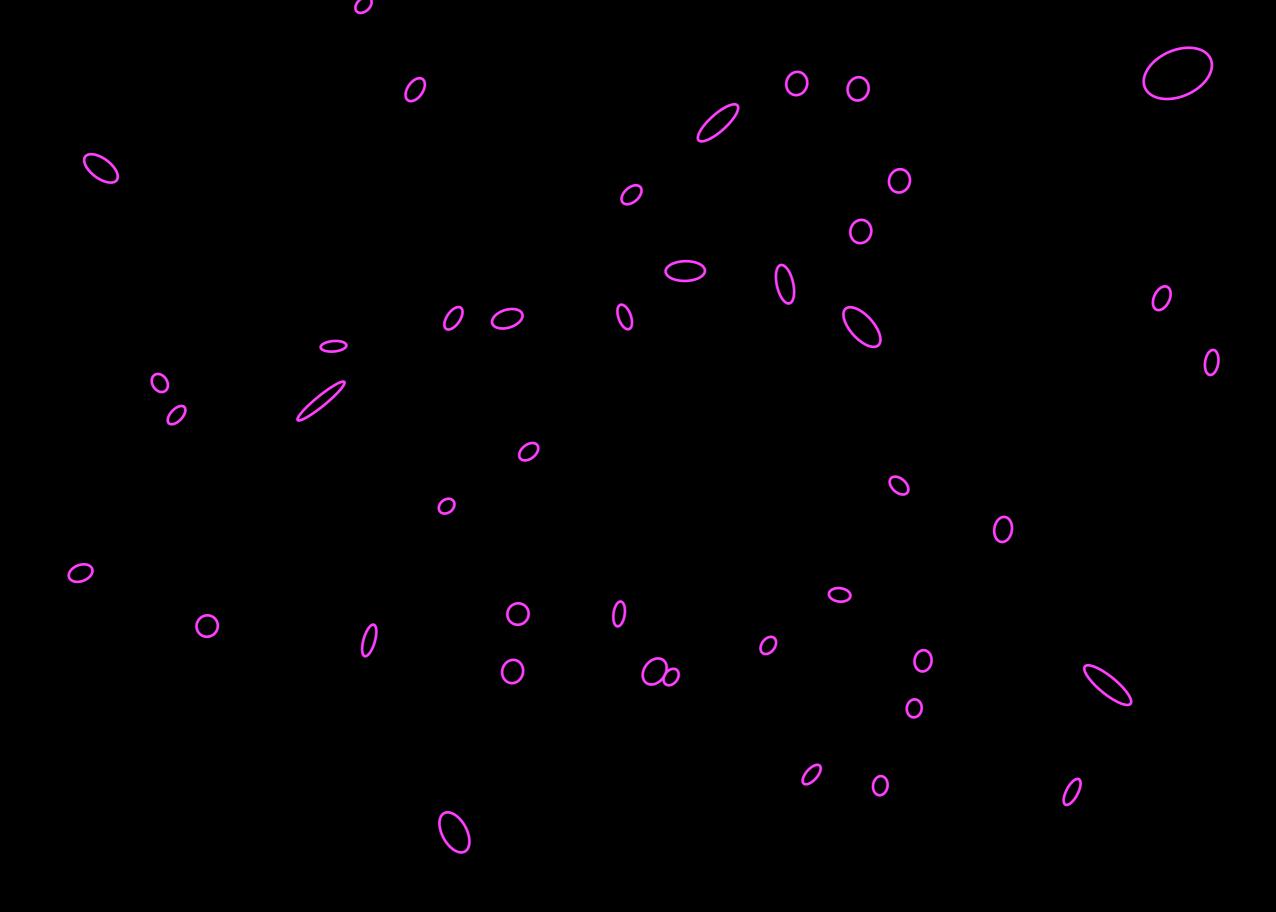




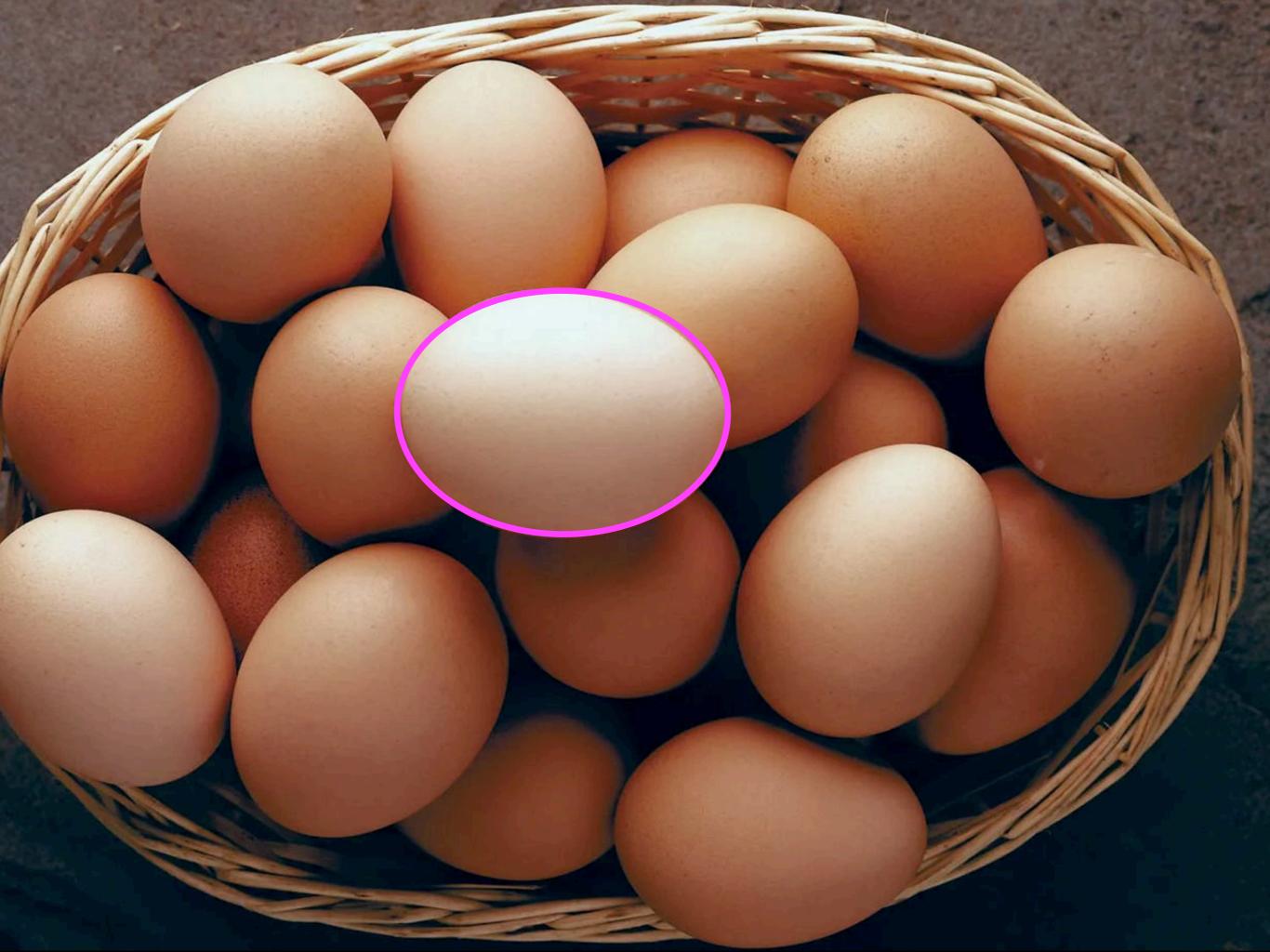




L'occhio di VIS: posizione ed ellitticità











Sorgenti sferiche

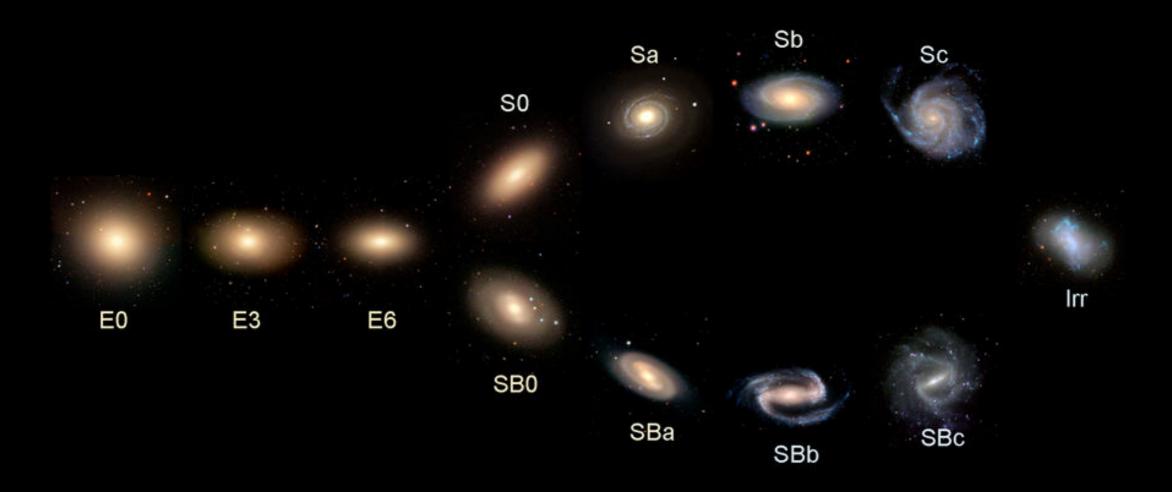




Sorgenti sferiche

Sorgenti sferiche + lensing gravitazionale

Hubble's Galaxy Classification Scheme

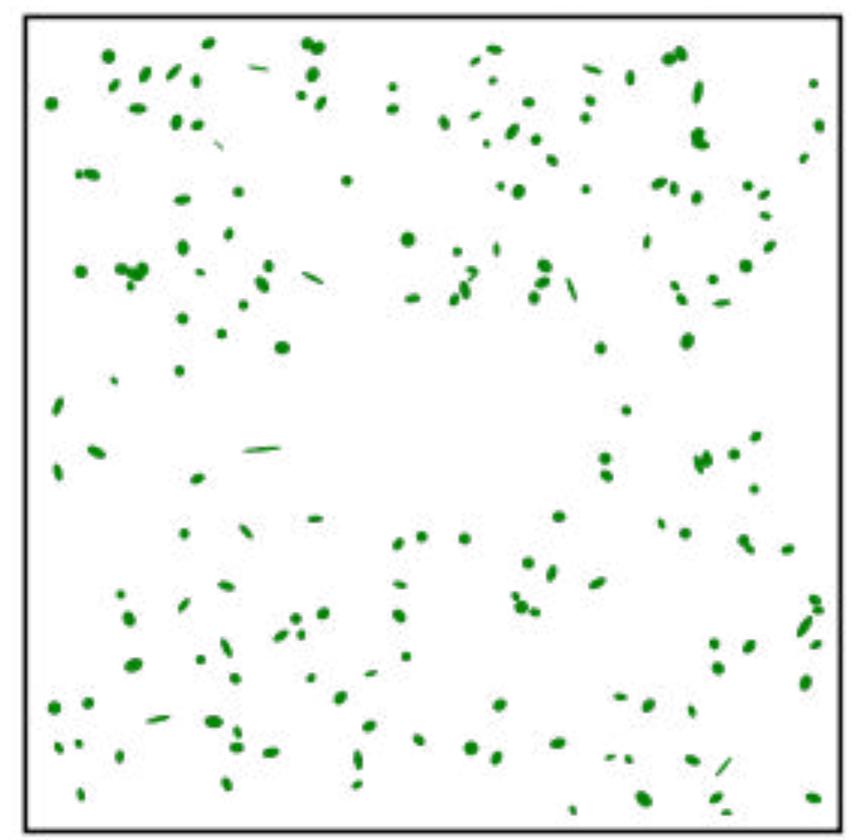


Le galassie NON sono sfere: la loro ellitticità apparente dipende da come sono orientate nello spazio rispetto all'osservatore

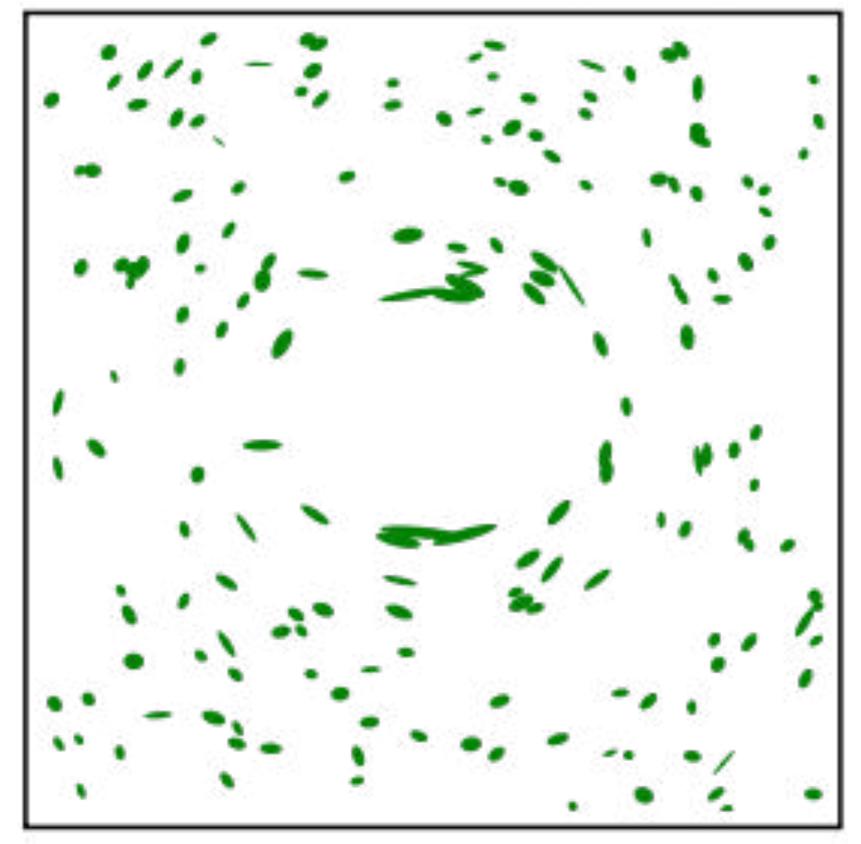




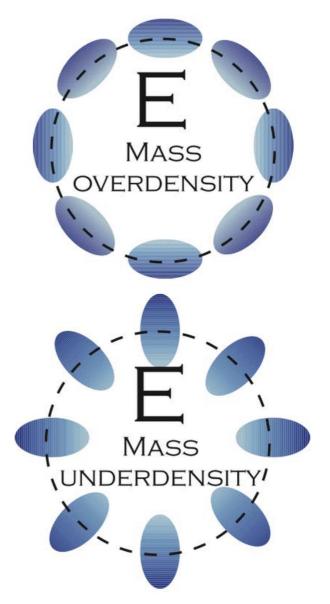
Come possiamo distinguere tra l'ellitticità dovuta all'orientamento intrinseco della galassia, e quella dovuta alla deflessione della sua luce a causa del lensing?

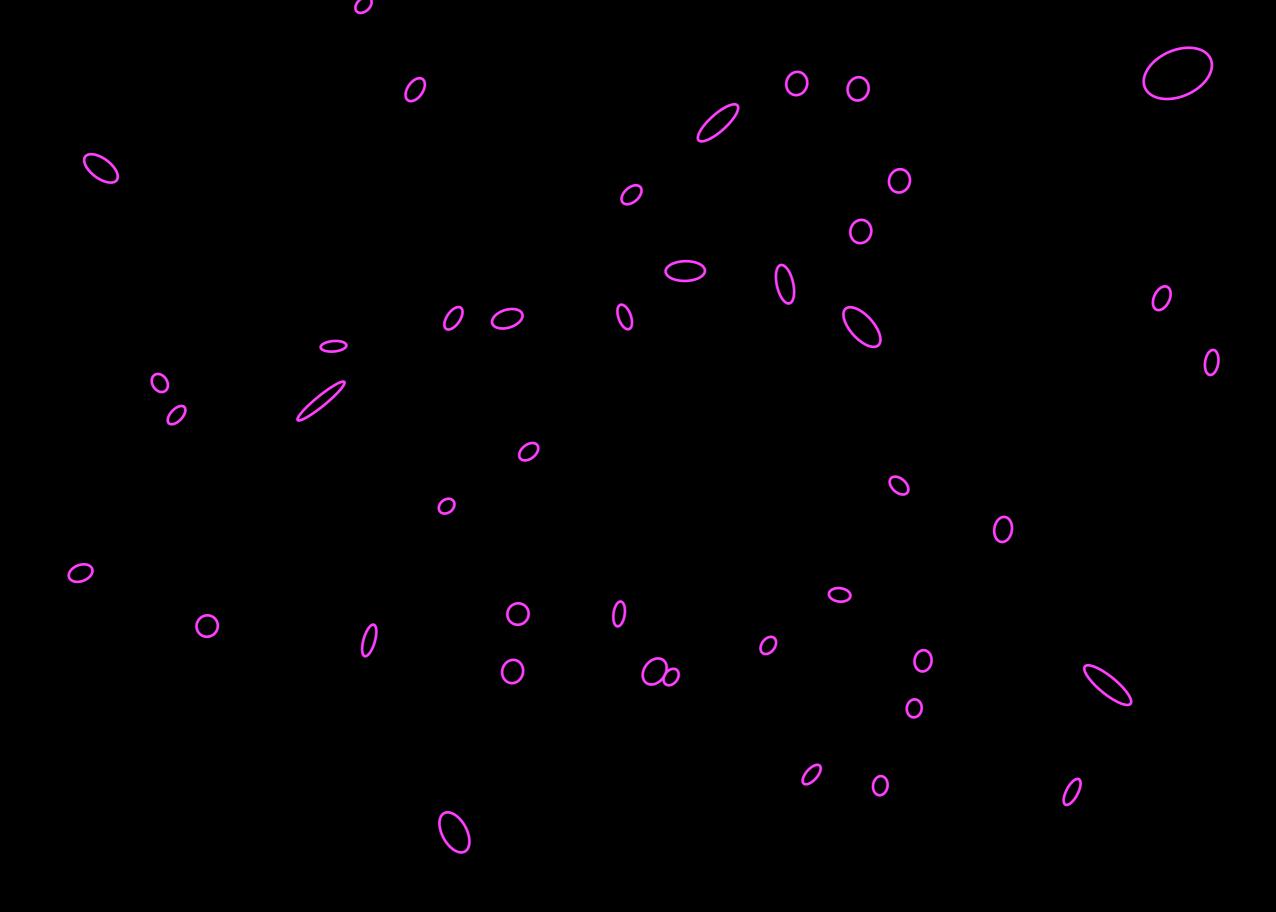


Ellitticità intrinseche: distribuite in modo casuale nello spazio Come possiamo distinguere tra l'ellitticità dovuta all'orientamento intrinseco della galassia, e quella dovuta alla deflessione della sua luce a causa del lensing?



Ellitticità dovute al lensing: correlate tra loro a formare dei pattern

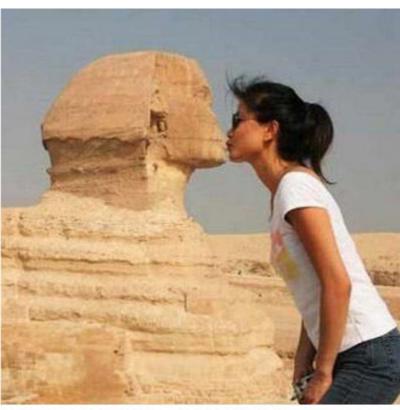




Manca ancora qualcosa...

Manca ancora qualcosa...



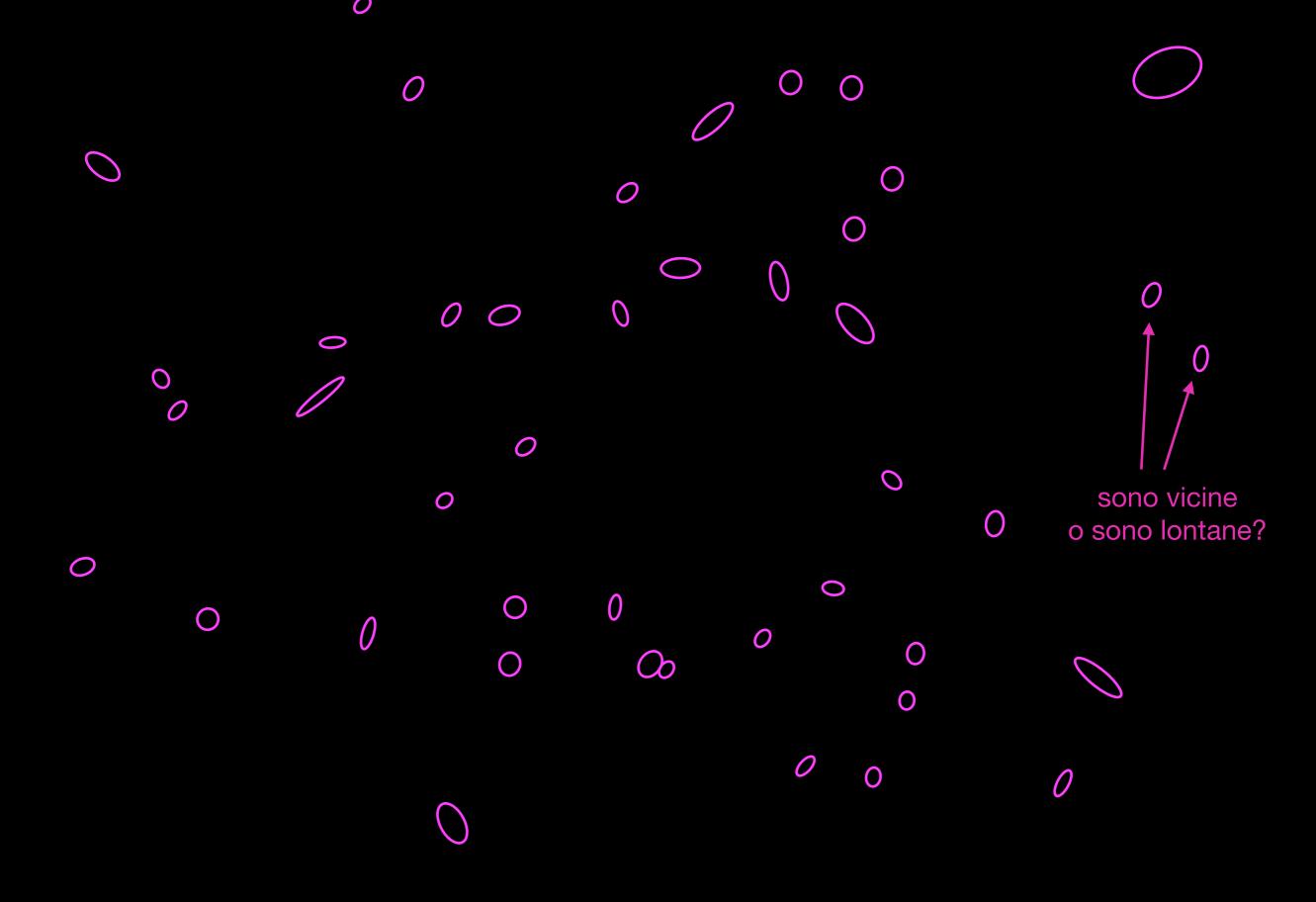


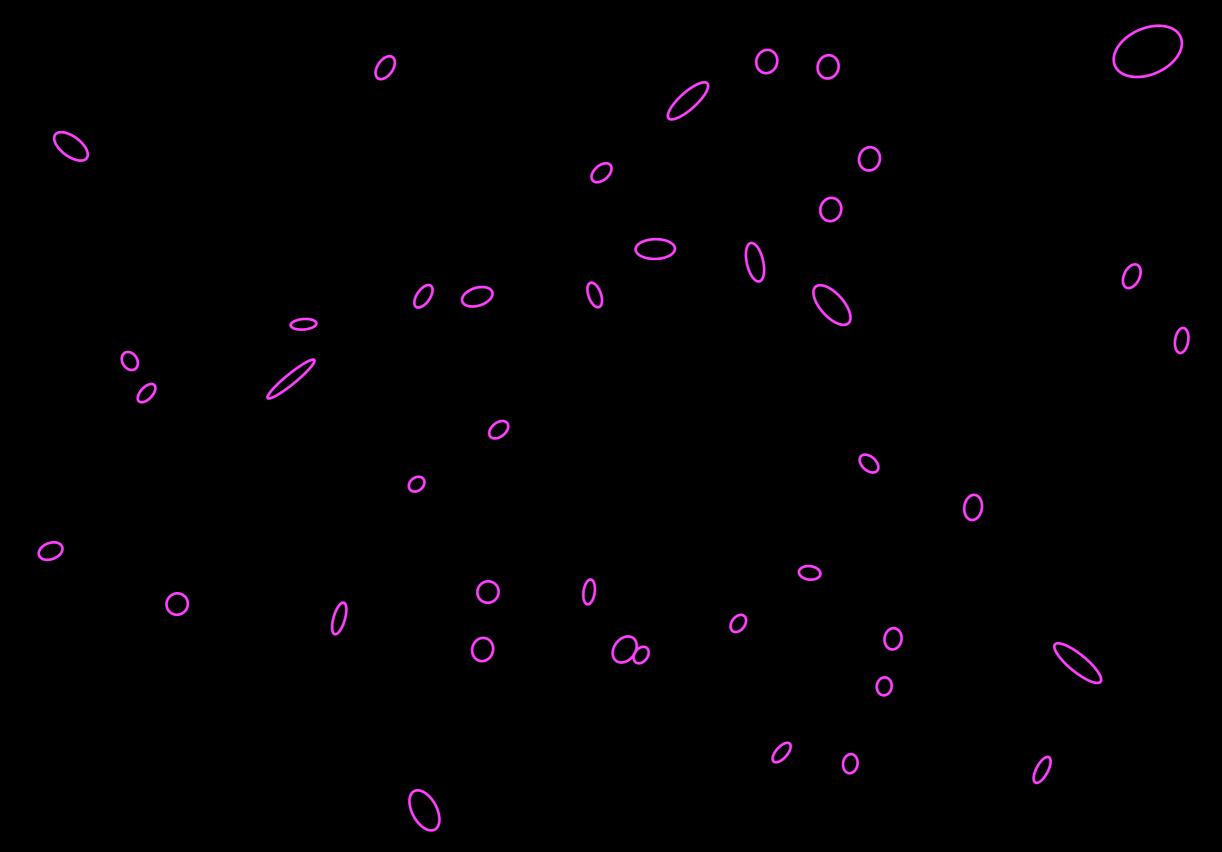




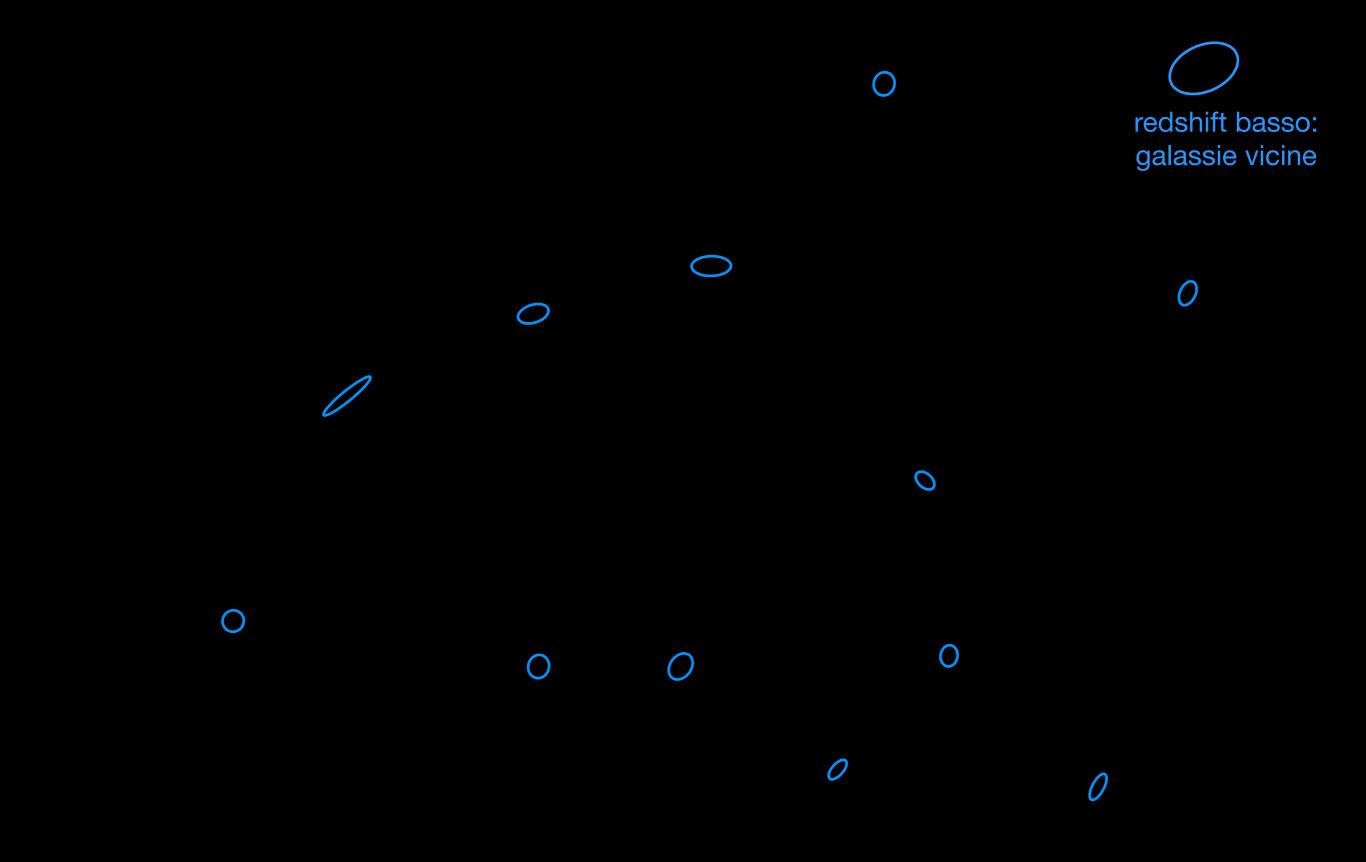




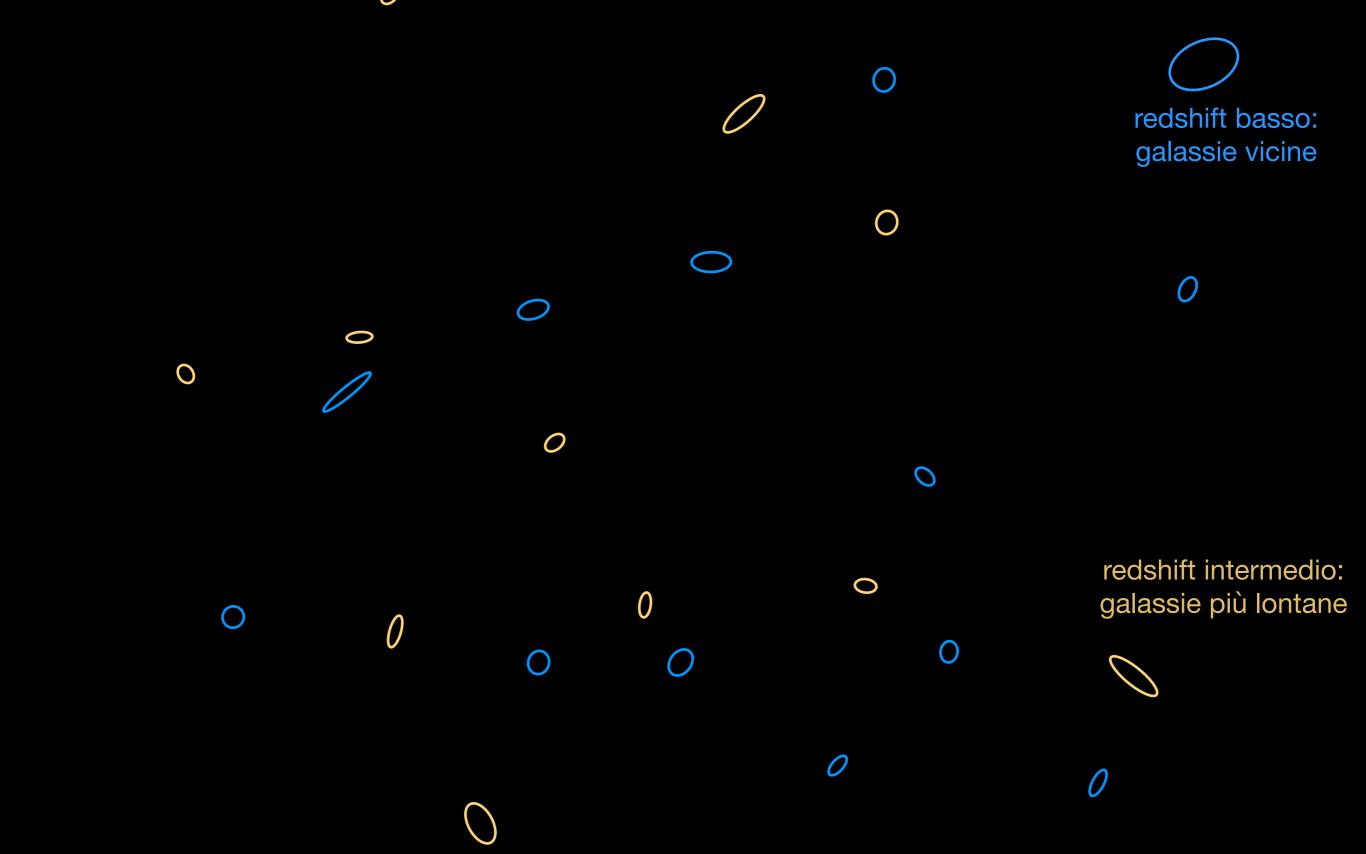




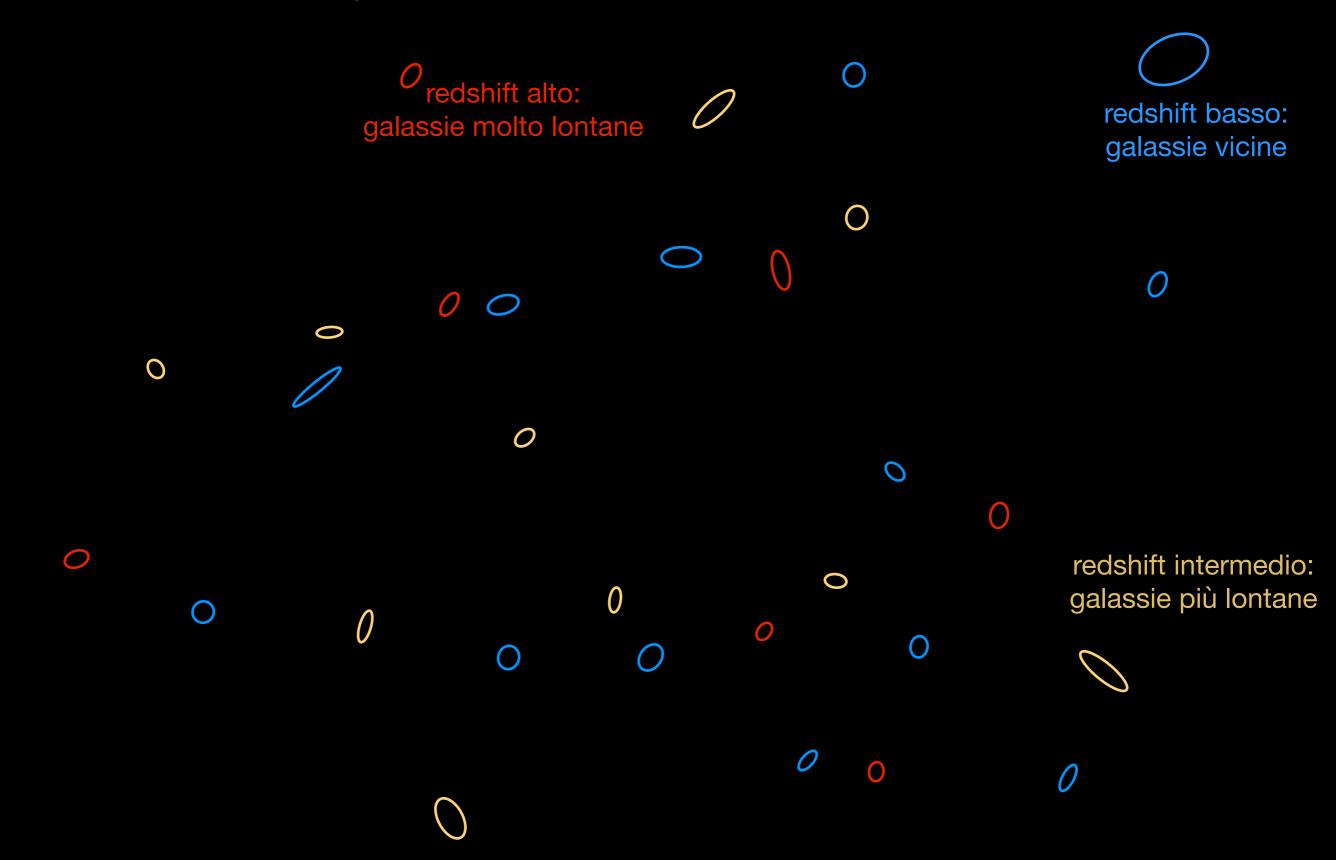
L'occhio di NISP: redshift e distanze



L'occhio di NISP: redshift e distanze



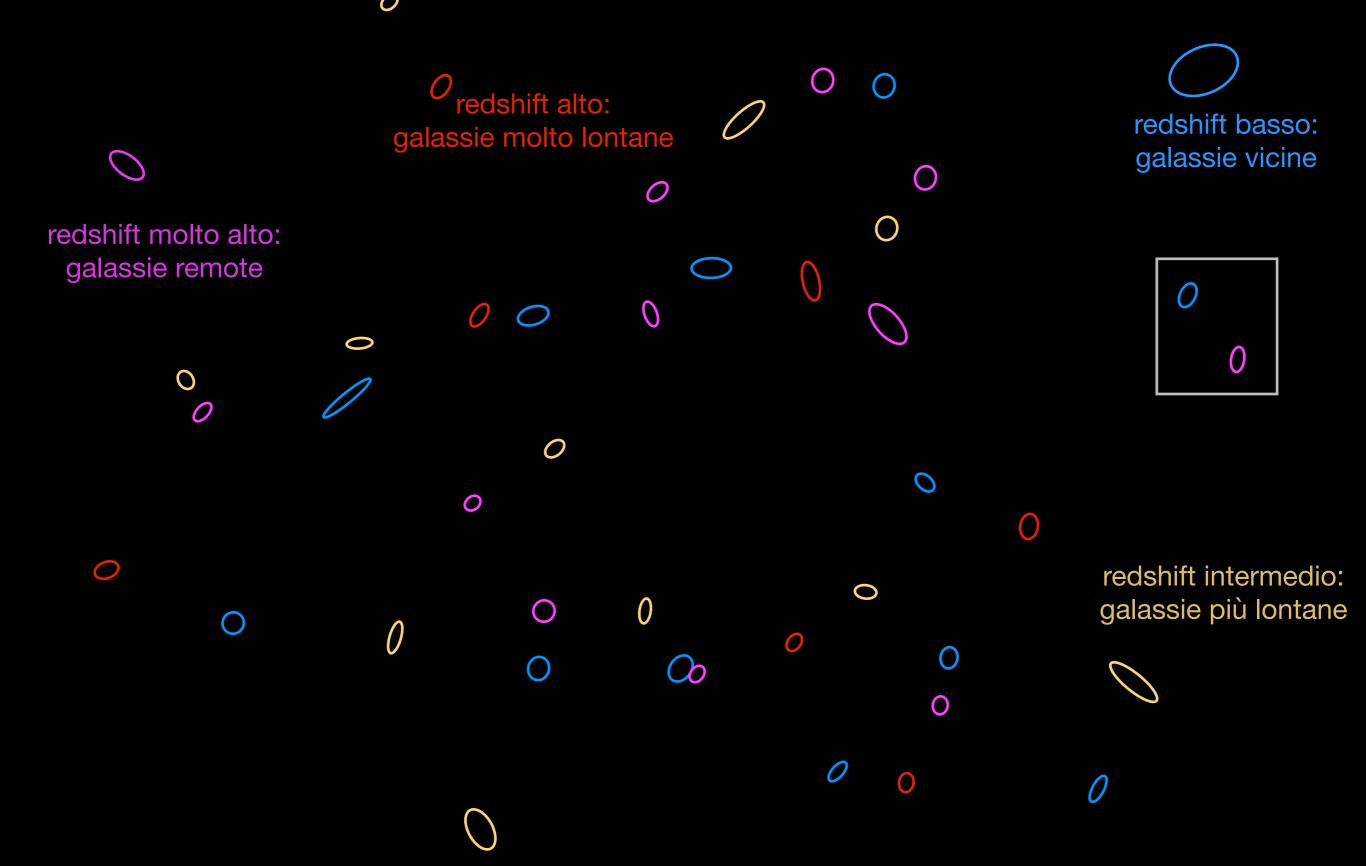
L'occhio di NISP: redshift e distanze



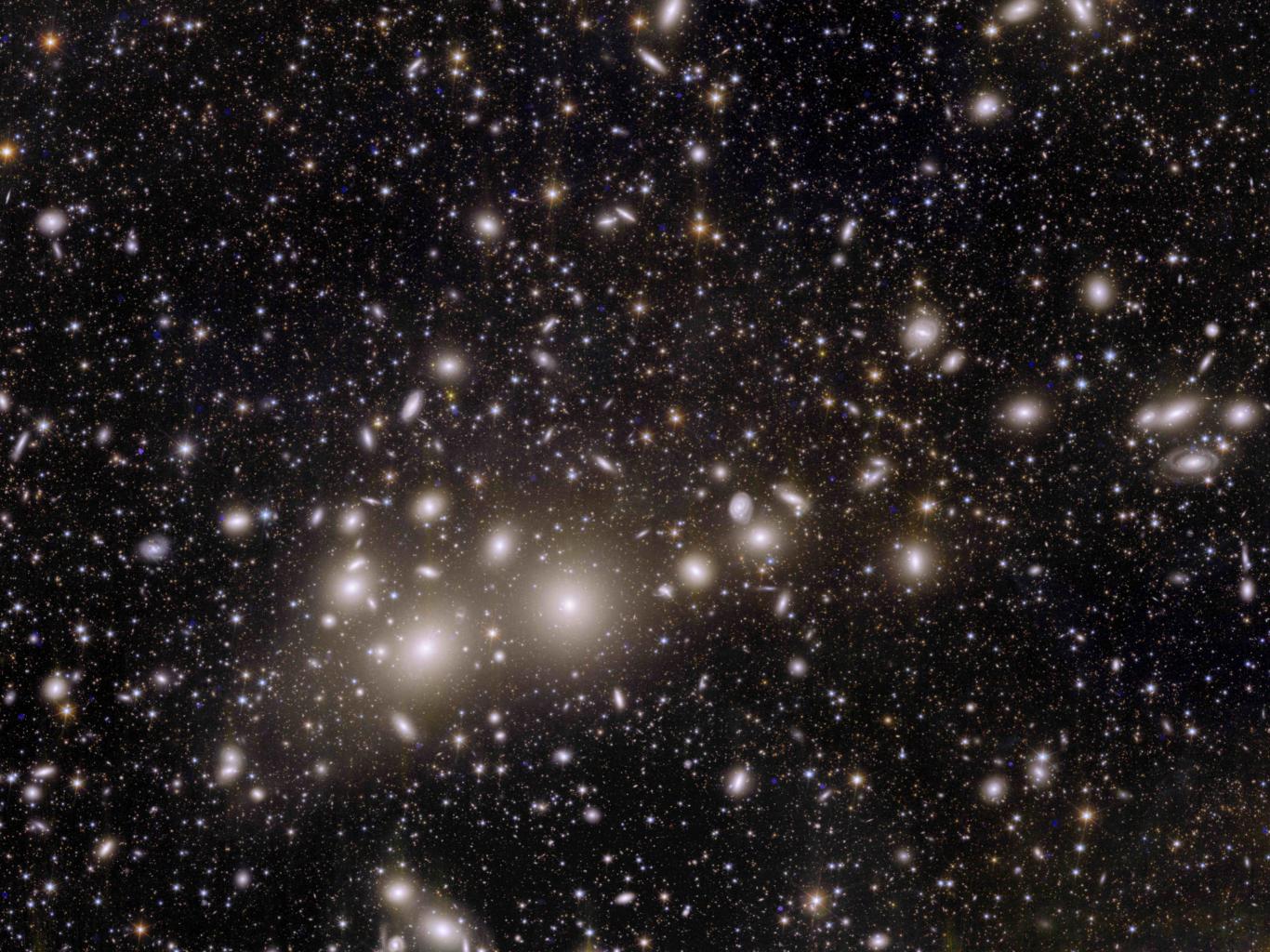
L'occhio di NISP: redshift e distanze



L'occhio di NISP: redshift e distanze



L'occhio di NISP: redshift e distanze





E' meravigliosa per ciò che si vede...

...ma soprattutto perché ci svela ciò che non si vede

E adesso viene il bello! Alla prossima conferenza su Euclid...