

# ATHENA



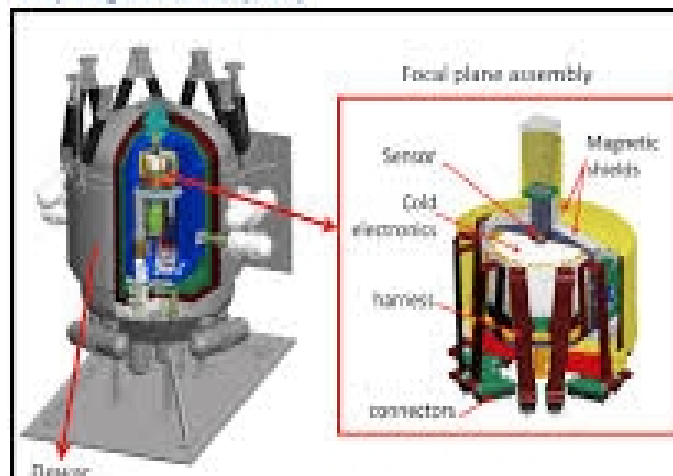
Un télescope : 2m<sup>2</sup> (5 x XMM, 50 x Chandra) , résolution angulaire 5 arcsec (~XMM), focale 12m Lancement ~2028, L2, 5 à 10 ans

Deux instruments :

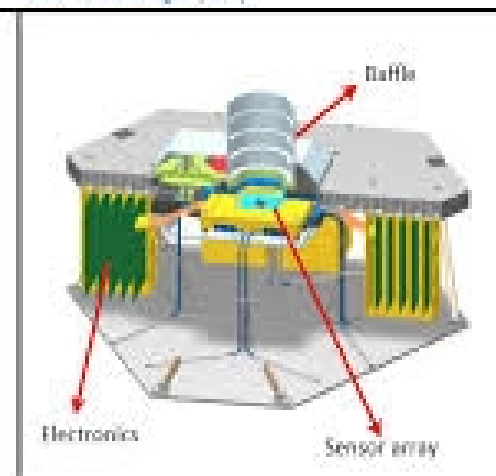
WFI : caméra grand champ : 40'x40' (~2 x XMM, ~ 4 x Chandra), 1-10 keV, Rés : 150 eV

XIFU : spectro imageur : 5'x5', 0,1-12 keV, Rés : 2,5 eV (30 x XMM, 2 x ASTRO-H))

X-ray Integral Field Unit (X-IFU)



Wide-Field Imager (WFI)



# Implications science couvertes au LAM

Warm-Hot Intergalactic Medium vs missing baryons

Formation et évolution des structures de galaxies

Black holes / AGNs

ISM vs X-ray sources

Star Formation Rate à haut redshift

Feedback from hot massive stars

SN

Evolution des étoiles massives

Univers des transients énergétiques

Ongoing

## Implications techniques/BDD du LAM

Participation matérielle envisagée (pour l'instant) : essais thermiques via cuve ERIOS (cf. P. LeVacher)

P. LeVacher bientôt à la retraite, nécessité d'un remplaçant et de préciser la contribution instrumentale du LAM

Segment sol via CeSAM (suivi sol via EAST, ETC, support codage procédure)

Ongoing

# Suivi spectro sol

Participation à la prospective « suivi sol » (EAST)  
Meeting Garching de Septembre 2016

Ongoing