シリウスA (主系列星)

シリウスB

(白色矮星)

クリズム X線天文衛星XRISIM

ブラックホール周辺はX線で明るい

ブラックホールそのものは輝かない。が、吸い込まれる ガスは摩擦で加熱され、100万度~2000万度まで熱くな

る → ブラックホールのすぐ近くがX線で明るく輝く © NASA

2023/9/7 打ち上げ 日本の新鋭宇宙X線衛星

gala

を吹き渡る屋

X線は宇宙からしか観測できない

地球大気に邪魔されて、X線は地上まで届かない→ 人工衛星にX線観測装置を載せて観測する

圧倒的な分光能力で、物質を、速度を、測る

銀河団ガスの「大規模なかきまぜ」

ペルセウス座銀河団

- ブラックホールの周りの「時空の赤方偏移」
- 宇宙の重元素生成の謎を解く鍵を握る「希少元素 の存在比」

左:太陽系から2億4千万光年の距離にあるペルセウス座銀

河団のX線・可視光・電波の合成画像と銀河団中心付近の

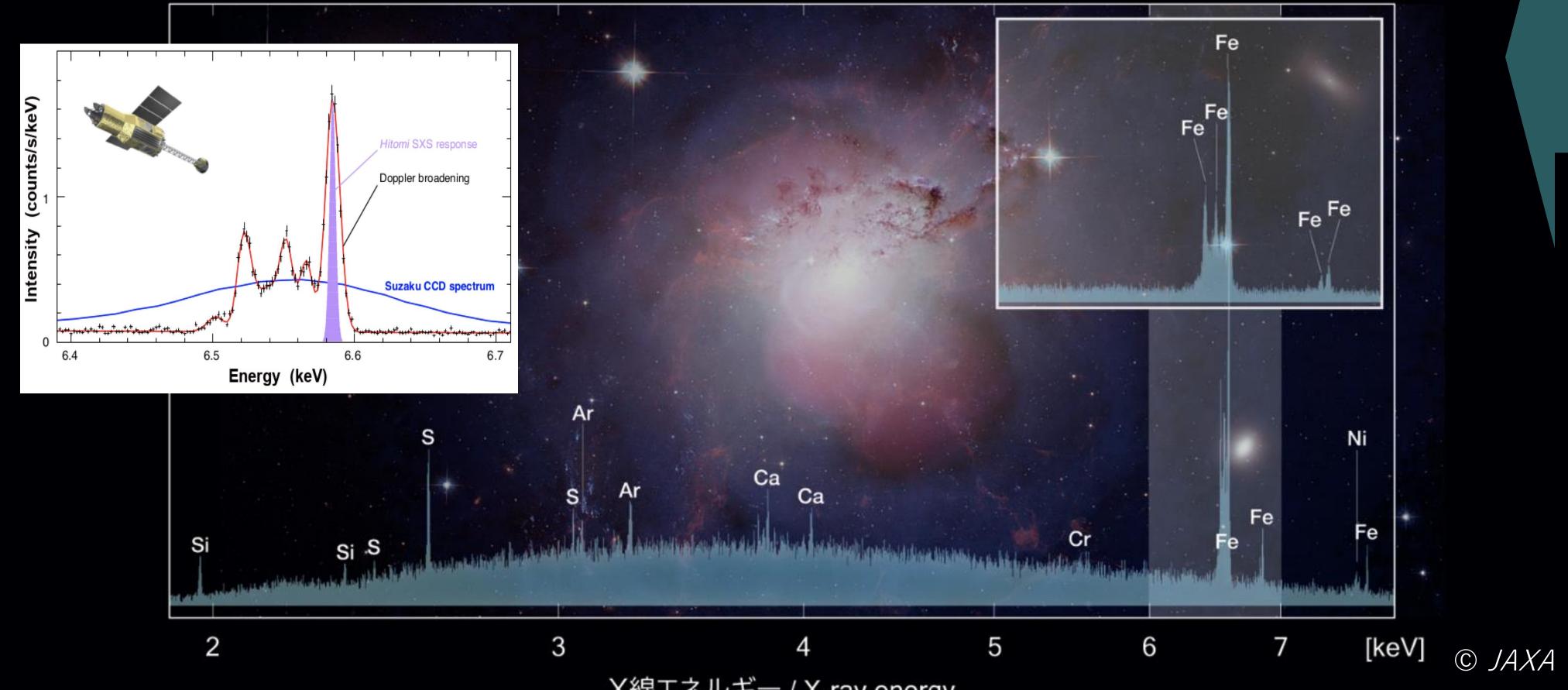
X線スペクトルから銀河団に満ちている高温ガスの温度や

運動を測定し、銀河団がどのようになプロセスで作られ、

一部データを公開!! 観測が進んでおり毎日データが来ています

Resolve検出器による 画期的な分光データ

Galaxy Cluster Measured by XRISM Resolve



超新星残骸 N132D

一今後どのように進化するかを明らかにできる

下:太陽系から16万3000光年の距離にある超新星残骸 N132DのX線画像とX線スペクトル

X線スペクトルにはさまざまな元素が出す特徴的なX線が 見える。スペクトルから元素の種類や量を測定し、恒星や 惑星、さらには生命の源である元素の生成・流転に新たな 知見が得られると期待されている

© JAXA

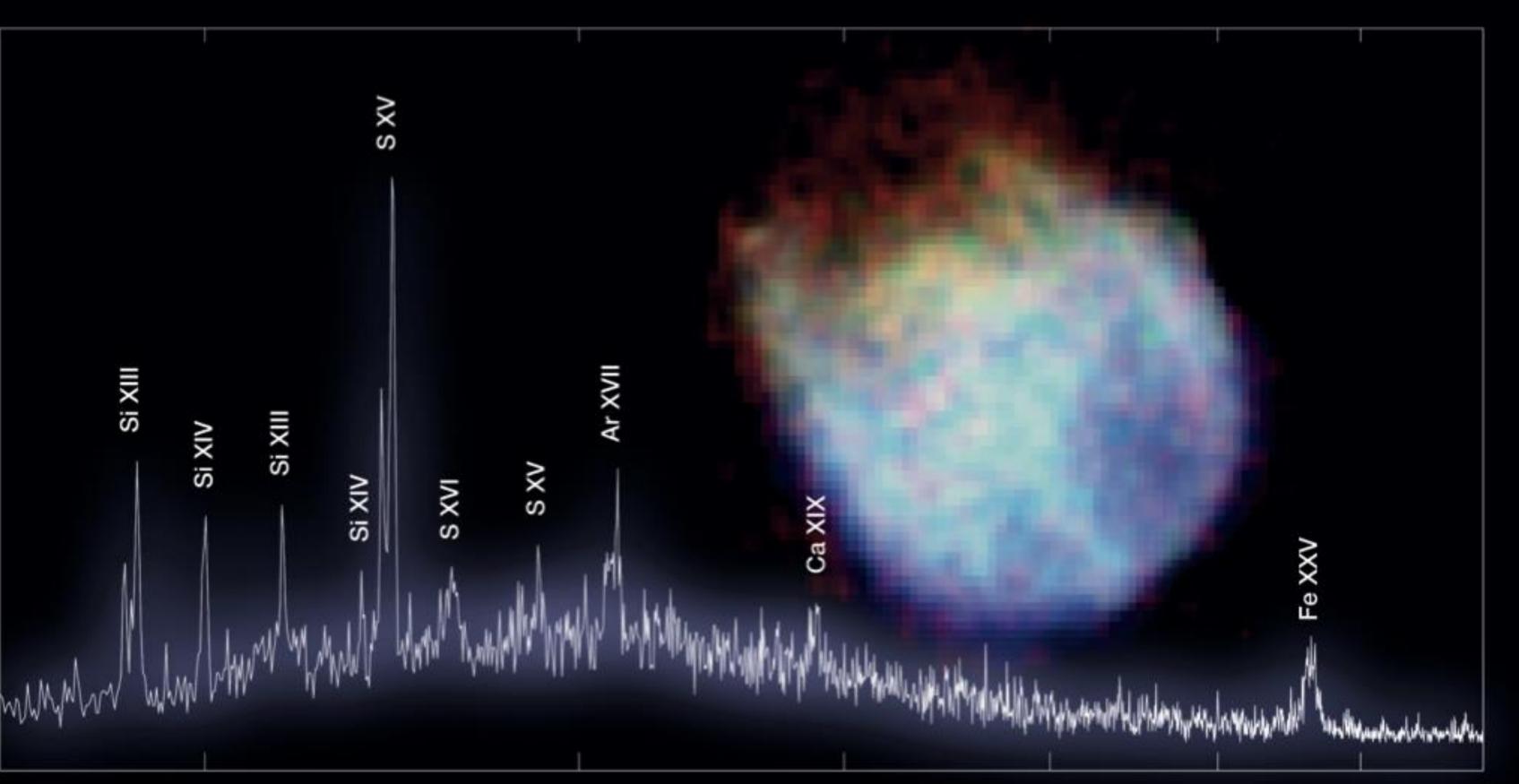
X線エネルギー / X-ray energy

Xtend検出器で見た 広大なイメージ



X-ray Spectrum of Supernova Remnant N132D Measured by XRISM Resolve

X線スペクトル



衝突銀河団 Abell 2319

左:約8億光年にある衝突銀河団 Abell 2319 をXtendで観測したX線イメージ(紫色)に、可視光の画像(白黒)を重ねたもの。銀河団は数千の銀河を内包する巨大な天体で、宇宙最大の自己重力系と言われま す。その重力ポテンシャルに捉えられた高温ガスがX線で明るく輝きます。ここでは銀河団が衝突して いる瞬間を捉えており、本来なら丸く広がるはずの高温ガスの形が激しく歪んでいます。Xtendと Resolveを組み合わせることで、XRISMはこれらの動きを明らかにします。

X-ray Image of Galaxy Cluster Abell 2319 Captured by XRISM Xtend

XRISM/Xten

© JAXA