

太陽フレアにおける粒子加速

名古屋大学太陽地球環境研究所総合解析部門
名古屋大学大学院理学系研究科素粒子宇宙物理学専攻SSt研

准教授 増田 智

1. 硬X線放射と観測装置
2. 太陽フレアの硬X線観測
3. 太陽フレアにおける粒子加速問題

増田智 経歴

1985 – 1989 京大理学部 (宇宙物理学)
花山天文台 (飛騨天文台)
黒点磁場強度の測定

1989 – 1994 東大大学院理学系研究科天文学専攻
国立天文台三鷹、野辺山、宇宙研(相模原)
太陽フレア (ひのとり衛星、ようこう衛星)

学位論文

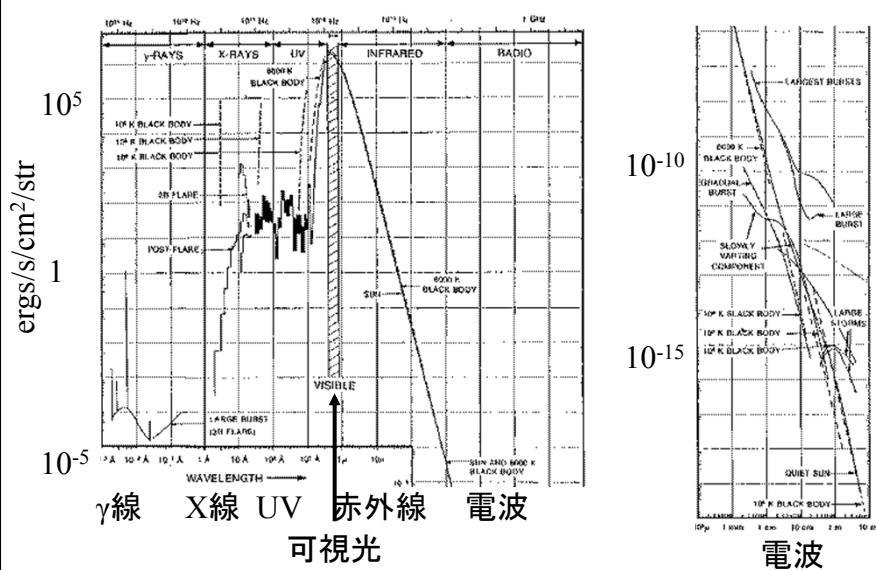
Hard X-ray Sources and the Primary Energy-Release Site of Solar Flares

1994 – 2002 名古屋大学太陽地球環境研究所 助手

2002 – 現在 名古屋大学太陽地球環境研究所 准教授

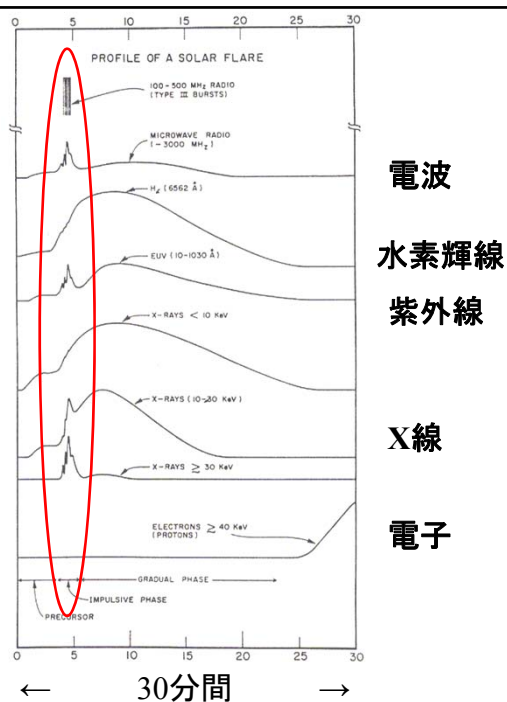
1. 硬X線放射と観測装置

太陽からの電磁波放射



フレアの性質

- **さまざまな波長の電磁波で増光**
- **継続時間**
数分から数時間
- **温度**
1千万度以上
- **エネルギー**
 10^{27} - 10^{33} ergs



電波

水素輝線

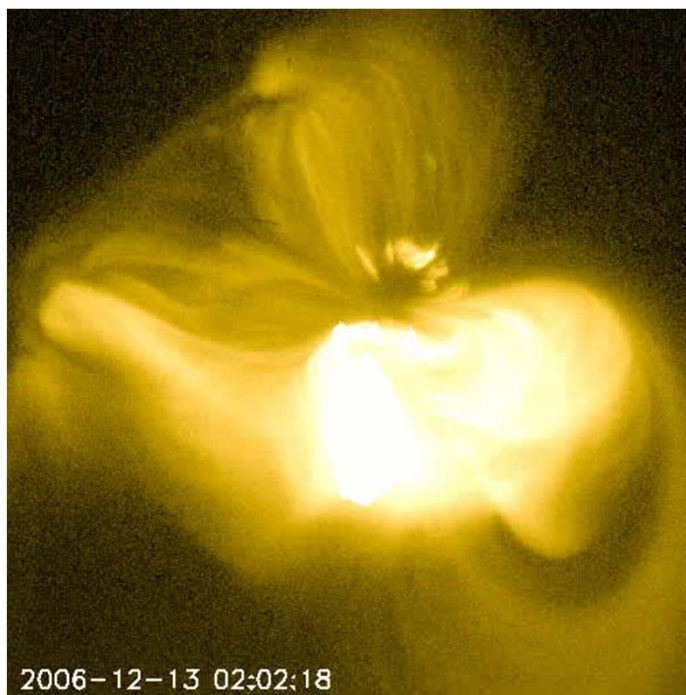
紫外線

X線

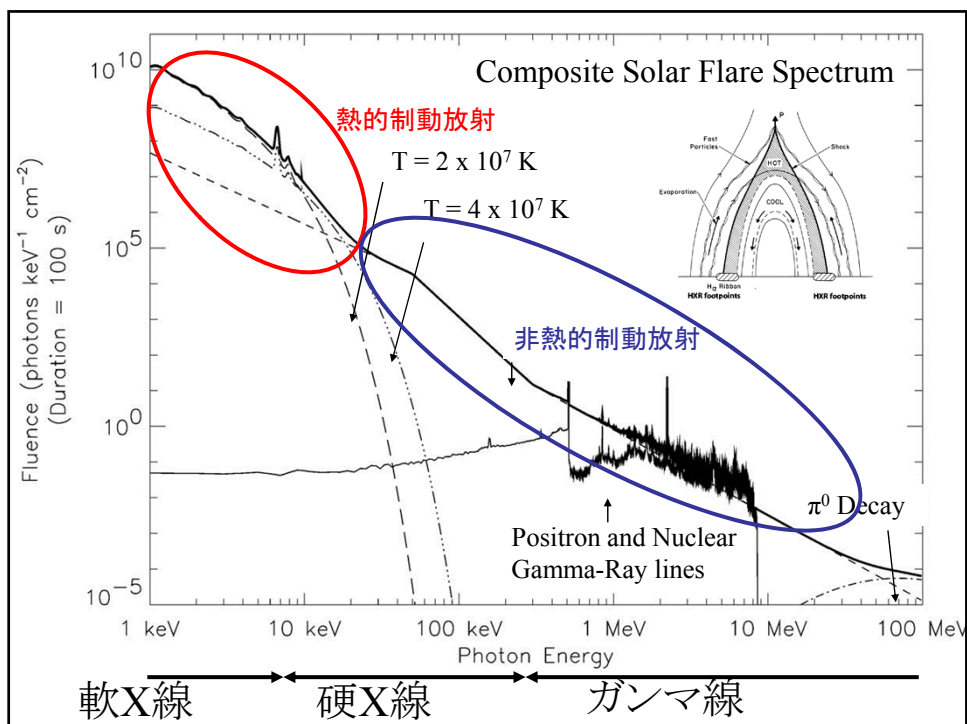
電子

Hinodeによる
フレアの
X線観測

フレアの急激な
増光に伴い、
観測の露出時間
が短くなり、
フレア以前に
見えていた
明るいコロナが
見えなくなる。

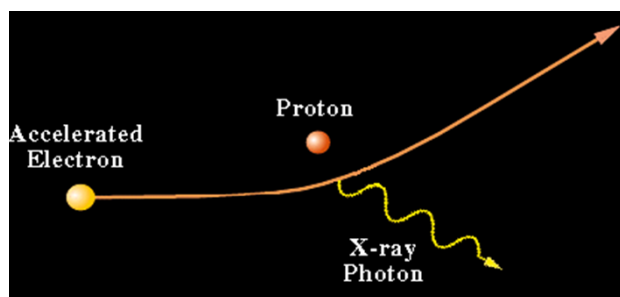


2006-12-13 02:02:18



制動放射 Bremsstrahlung emission

フレアで加速された電子は周囲のプラズマ(イオン)と衝突



加速電子と周囲のイオン・陽子の衝突 → 硬X線放射

加速電子と周囲の電子の衝突 → エネルギーロス、熱化

太陽フレアで粒子加速現象を観測するには、

硬X線(エネルギーの高いX線)、ガンマ線を用いる。

どのようにして観測するか？

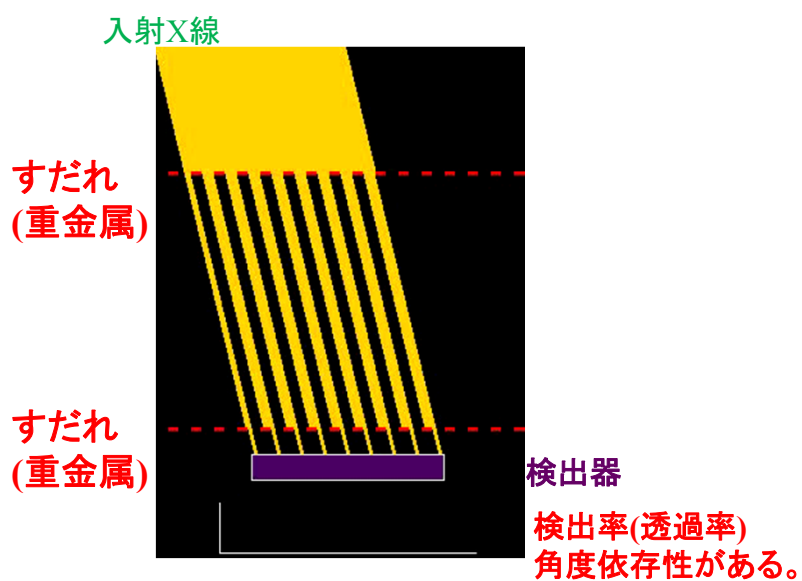
硬X線は、

鏡を使って集光することはできない
透過性が高いため

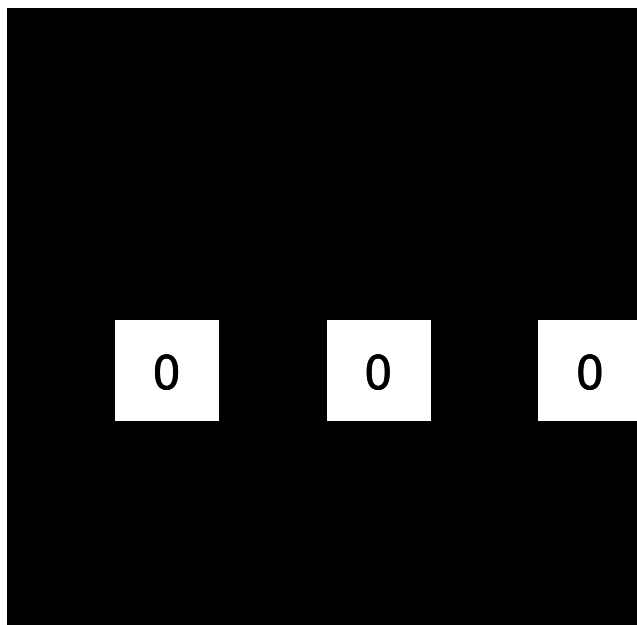
直進性が高い

→ すだれコリメータ型望遠鏡

すだれコリメータ型望遠鏡



天空上の硬X線放射源の分布



High-Resolution Spectroscopic Imaging of Solar Flares in X Rays and Gamma Rays

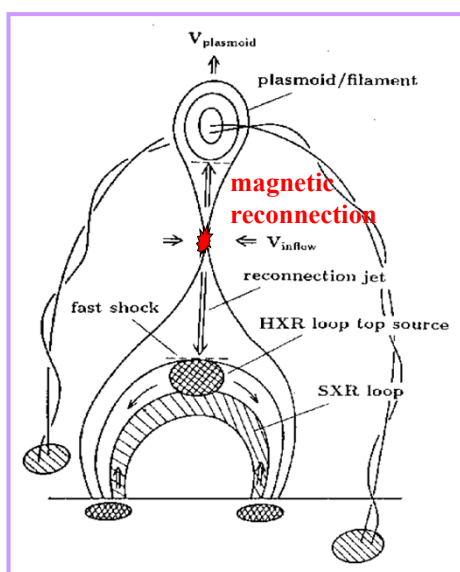
RHESSI
THE REUVEN RAMATY HIGH ENERGY SOLAR SPECTROSCOPIC IMAGER

To explore the basic physics of particle acceleration and explosive energy release in solar flares

Reuven Ramaty
1937 – 2001

2. 太陽フレアの硬X線観測

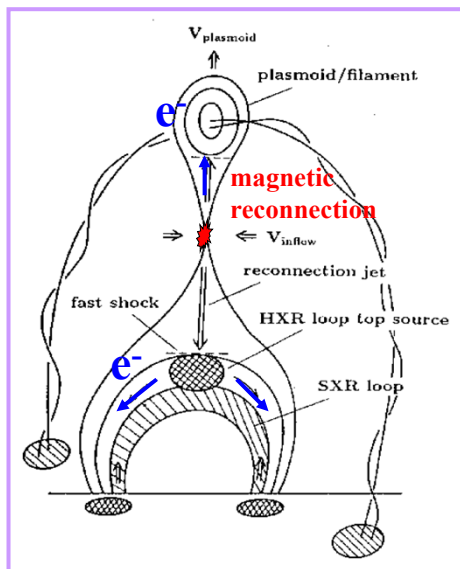
太陽フレアモデル



- 1) 磁気再結合によるエネルギー解放

From Shibata + Krucker

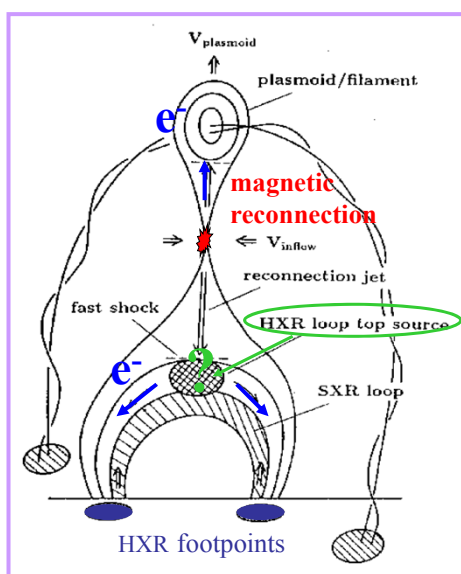
太陽フレアモデル



- 1) 磁気再結合によるエネルギー解放
- 2) 粒子加速 (機構は不明)

From Shibata + Krucker

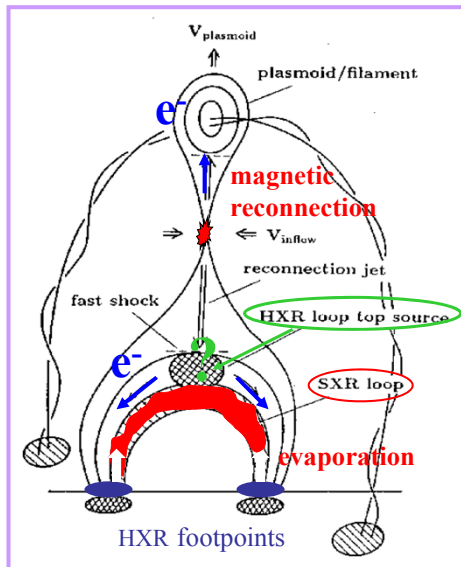
太陽フレアモデル



- 1) 磁気再結合によるエネルギー解放
- 2) 粒子加速 (機構は不明)
- 3) 加速された粒子がループ足元に降り込み、硬X線を放射。ループ上空の硬X線源の生成機構は不明

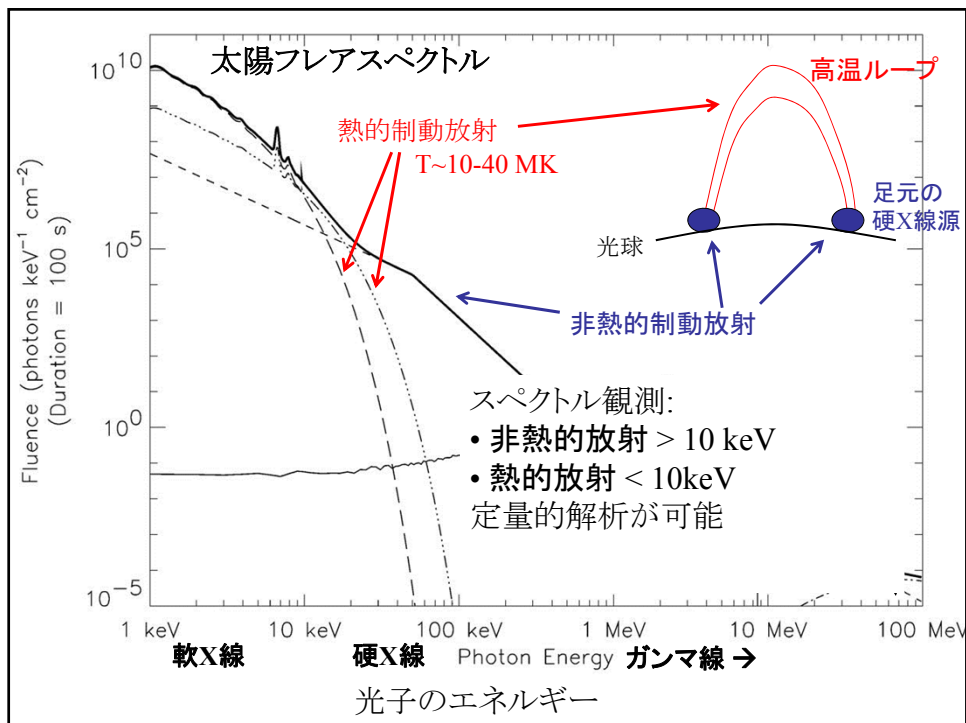
From Shibata + Krucker

太陽フレアモデル



- 1) 磁気再結合によるエネルギー解放
- 2) 粒子加速 (機構は不明)
- 3) 加速された粒子がループ足元に降り込み、硬X線を放射。ループ上空の硬X線源の生成機構は不明
- 4) ループ足元での彩層加熱。彩層蒸発により、高温高密度のフレアループの形成

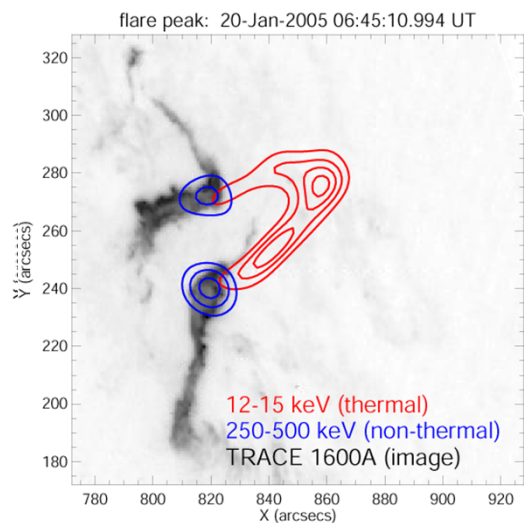
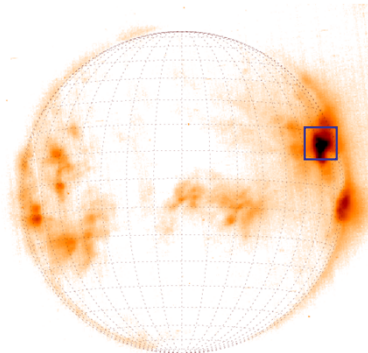
From Shibata + Krucker



X線撮像観測

例:
リム近くで起きたひじょうに
大きなフレア (side view)

GOES SXI: 20-Jan-2005 06:44:29.148 UT



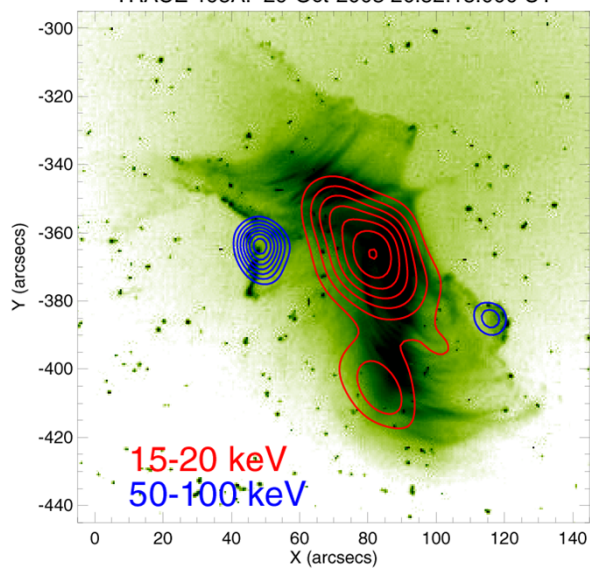
Two-ribbon flare

足元の硬X線源 (青)

超高温ループ 30-40 MK (赤)

例: 太陽中心付近で起きたひじょうに
大きなフレア (top view)

TRACE 195A: 29-Oct-2003 20:52:15.000 UT



カラー画像:

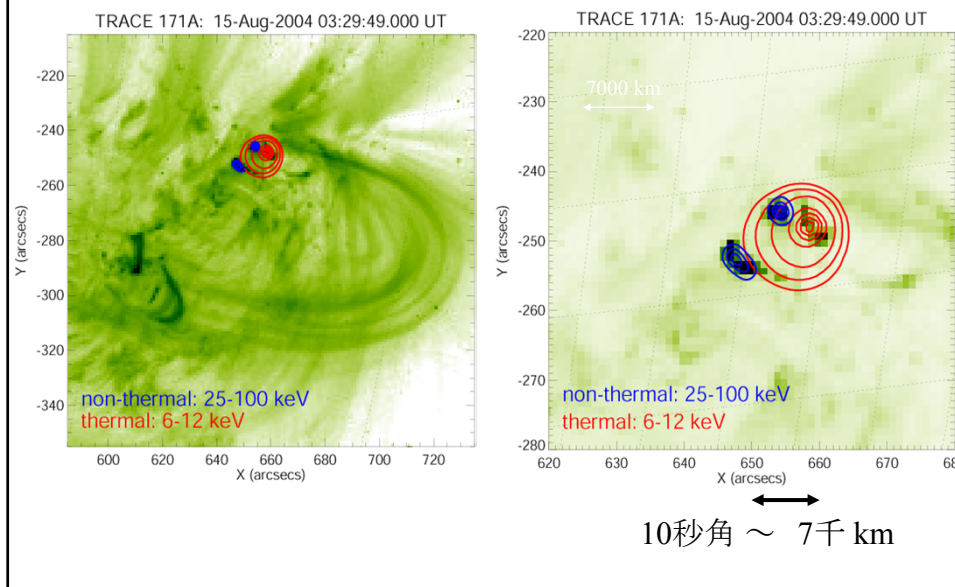
TRACE 紫外線
温度 ~1.5MK

青等高線:
ループ足元の硬X
線源(非熱的な放
射)

赤等高線:
熱的な放射
温度 ~30-40 MK

X線撮像観測

例: ひじょうにコンパクトなフレア



3. 太陽フレアにおける 粒子加速問題

粒子加速は、宇宙のいたるところで見られる現象

超新星残骸、パルサー、地球放射線帯、
惑星間空間、木星磁気圏、、、

太陽フレアにおける粒子加速に関する研究テーマ

- 多量の電子は、どのように加速されているのか？
- 電子を高いエネルギー(>MeV)に加速する機構は？
- 電子とイオンで加速場所や加速機構は違うのか？
- 磁気リコネクションと粒子加速の関係は？
- 小さなフレアでも粒子加速が起きている？

太陽における粒子加速研究の難しさ

加速粒子そのものの観測データが無い。

→ すべての情報はリモートセンシングで得ることになる。

電磁波観測から粒子の情報に戻す際にモデルが必要。

→ モデルの精度の問題

→ 「放射無し = 粒子無し」ではない

→ 磁力線に対する運動方向の情報を得ることは困難

粒子の運動する場の情報も直接観測無し。

→ コロナ磁場は光球面磁場から推測

→ プラズマ密度・温度の導出も仮定が必要

太陽フレアにおける粒子加速研究の有利な点

現象の起きているシステムの**全体像**を把握できる

- 空間スケールやトポロジー
- 時間変動と空間変動を同時に観測可能
- エネルギー収支の考察が可能
(熱/加速粒子/運動エネルギー)

ただし、全体像を把握するには、さまざまな波長での観測が必要。

→ **多波長観測 (電波、可視光、紫外線、軟X線、硬X線、 γ 線)**

逆に、太陽フレアのモデルには、すべての波長での観測結果を同時に説明可能であることが要求される。

GEMSIS-Sun



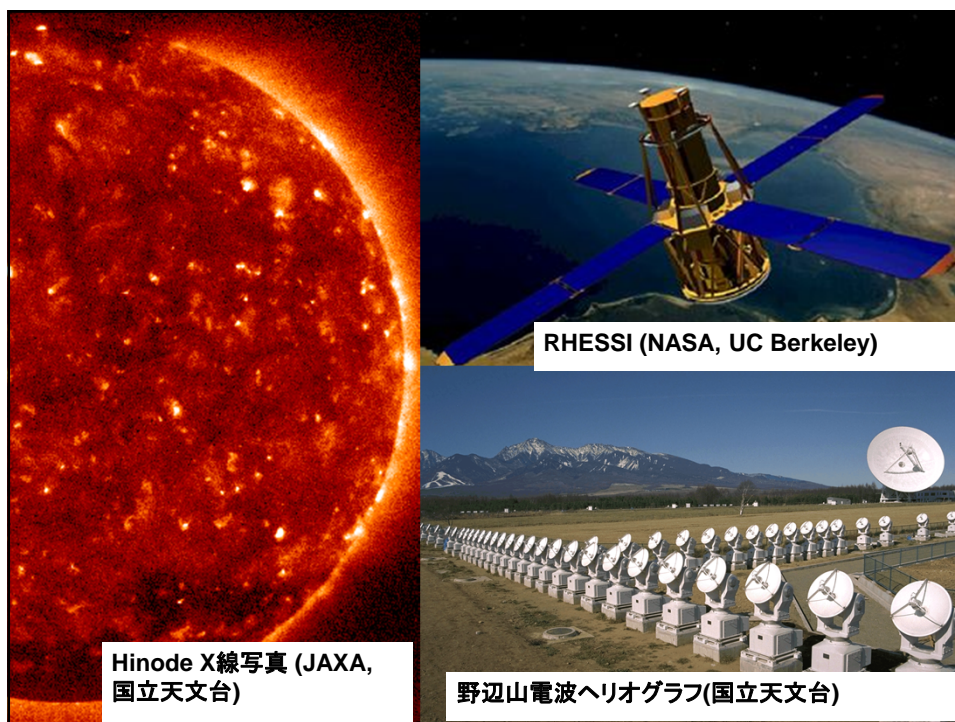
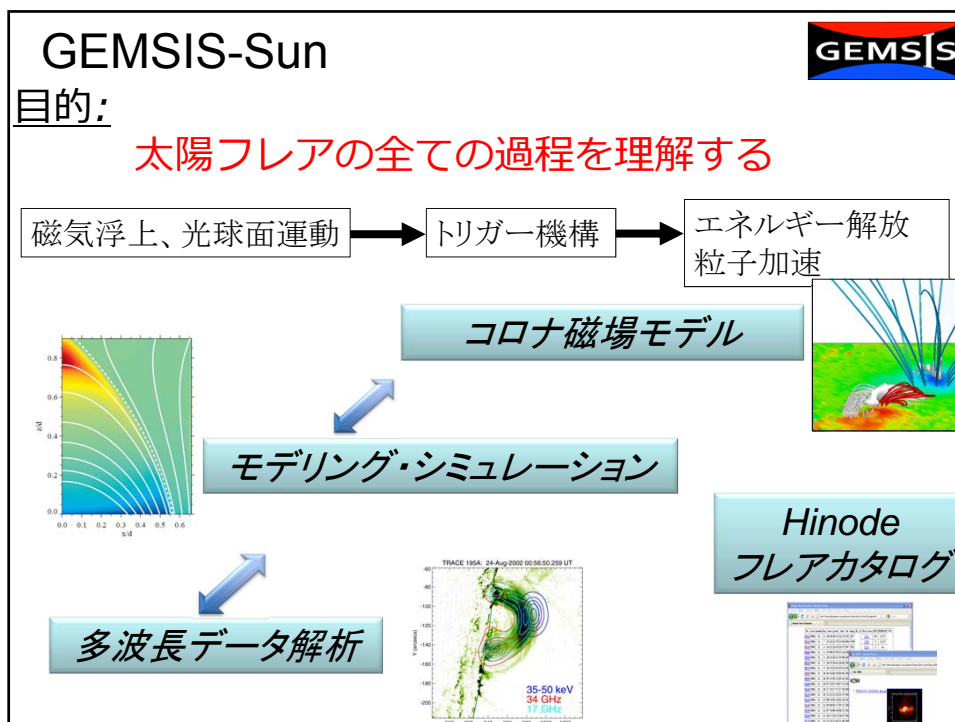
GEMSISとは

**Geospace Environment Modeling System
for Integrated Studies**

3つのグループ: **Sun**, Magnetosphere, Ionosphere

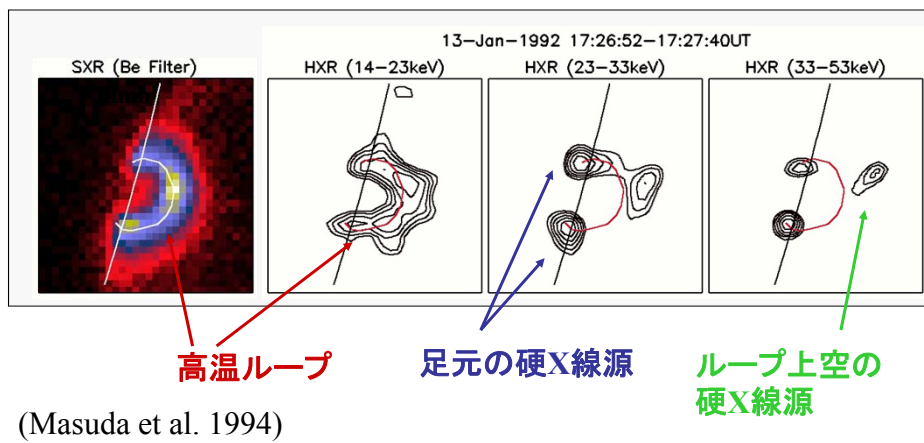
GEMSIS-Sun メンバー:

名大: 増田智, 草野完也, 松原豊,
三好由純, 山本哲也
他機関: 簗島敬, 井上諭, 塩田大幸, 浅井歩,
渡邊恭子

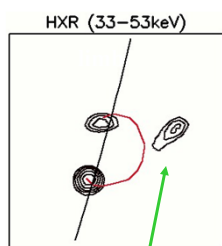


太陽フレアの粒子加速問題の鍵を握る フレアープ上空の硬X線源

ようこう衛星の硬X線望遠鏡)による観測
観測が困難：10年間の観測で10個程度



フレアープ上空の硬X線源



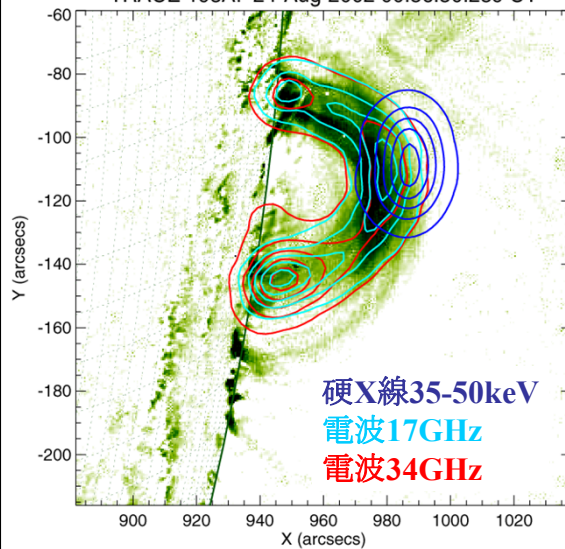
ループ上空の
硬X線源

- すべてのフレアがこの硬X線源を持っているのか。
(数が少ないのは、観測装置の問題?)
- 放射機構は何？
熱的制動放射？
非熱的制動放射？

Krucker氏作成

太陽フレアの多波長観測の例
(紫外線+硬X線+電波2波長)

TRACE 195A: 24-Aug-2002 00:56:50.259 UT



紫外線:

1-2MK程度の
熱的なプラズマの分布

電波:

MeV電子
(+磁場強度など)

硬X線:

50-100keV程度の
加速電子
(+まわりのプラズマ密度)

硬X線35-50keV

電波17GHz

電波34GHz

ループトップ電波源は、ループトップ硬X線源より下方にある

硬X線 = 制動放射

~ 50 keV の硬X線 ← ~ 100 keV 電子

電波 - ジャイロシンクロトロン放射

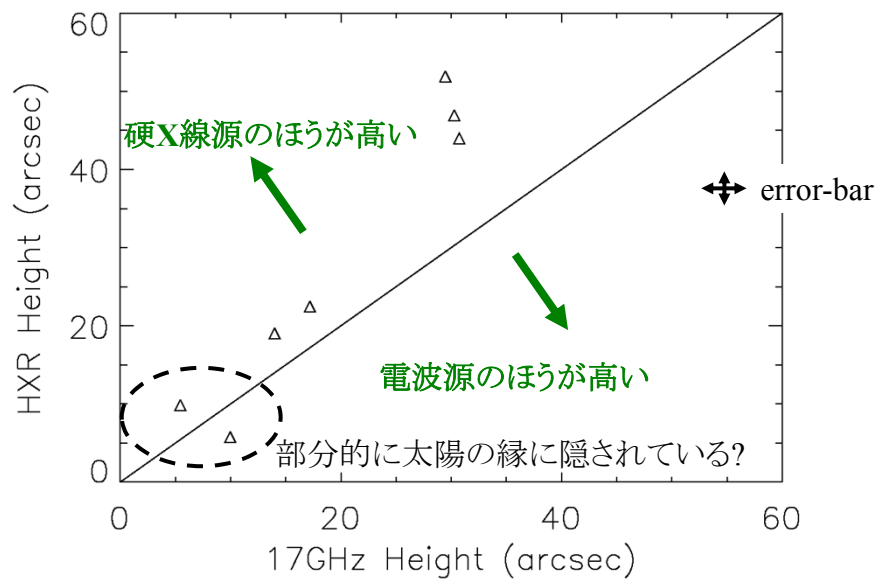
17GHz の電波 ← ~ 1 MeV 電子

~ 1 MeV 電子は ~ 100 keV 電子より下方に存在している

これは、どのフレアでも成り立つか？

→ バイアスのかかっているサンプルで統計解析

硬X線源(33-53keV)と電波源(17GHz)の高さの比較

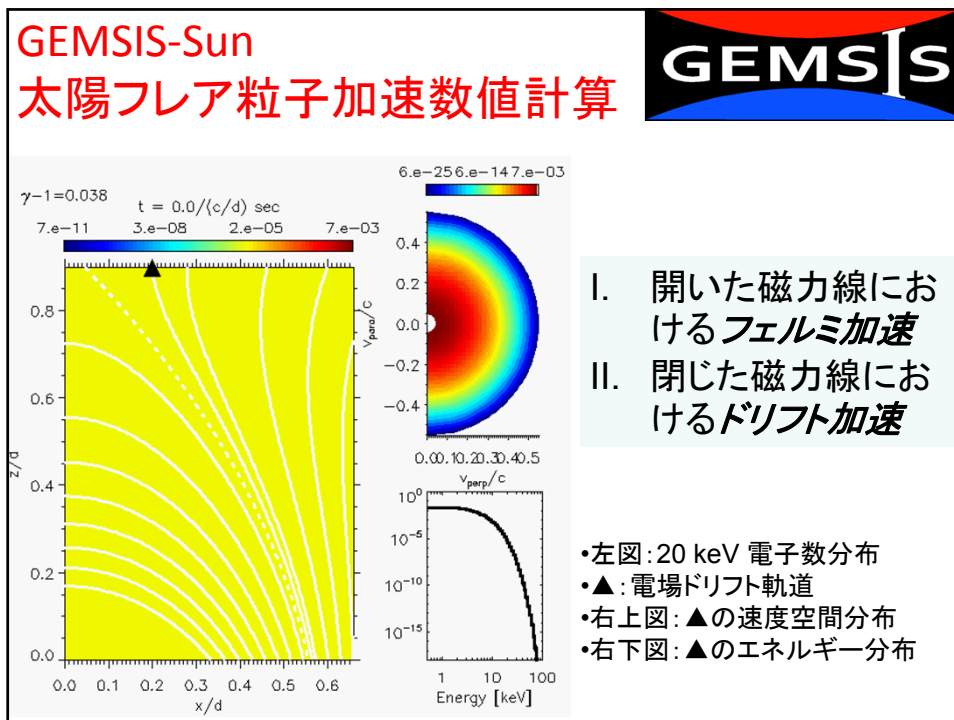


観測結果のまとめ

| 放射 | 元の電子 | 高さ |
|-----------|----------|-----|
| 低エネルギー硬X線 | ~ 50 keV | 低高度 |
| 高エネルギー硬X線 | ~100keV | 高高度 |
| 電波(17GHz) | ~1 MeV | 低高度 |

どのような機構がこのような結果を生み出すのか？

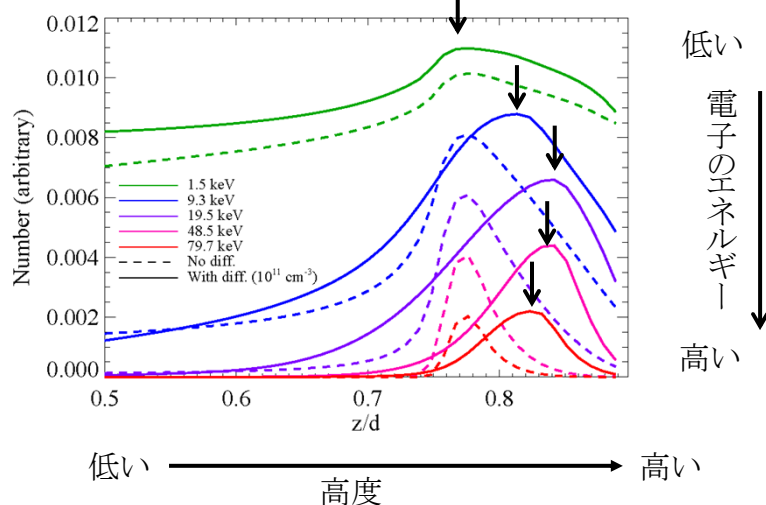
→ モデリング / シミュレーション

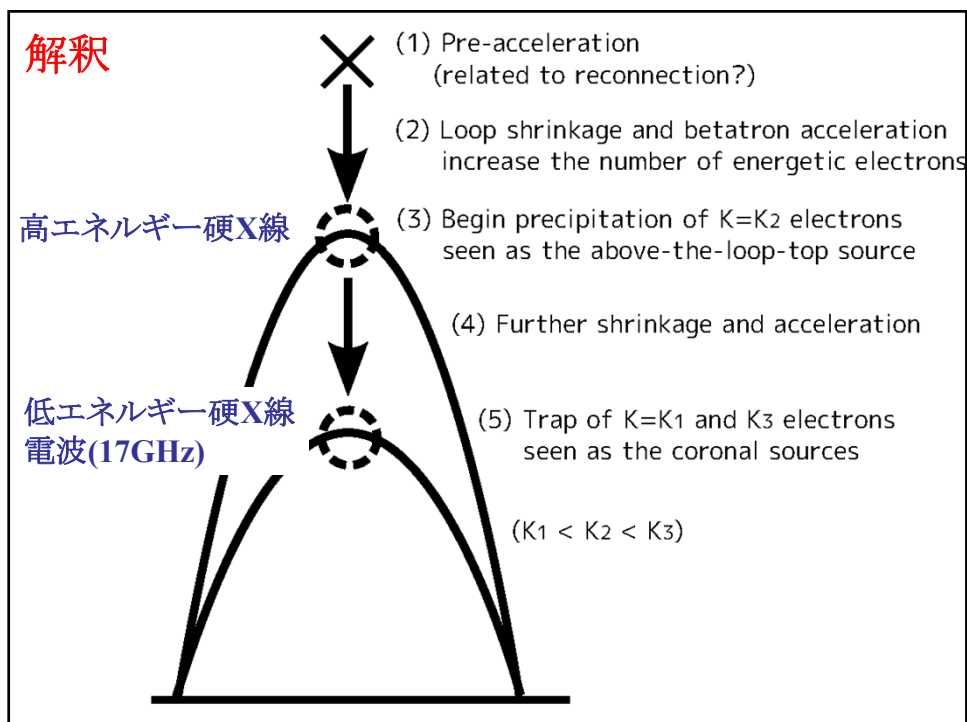
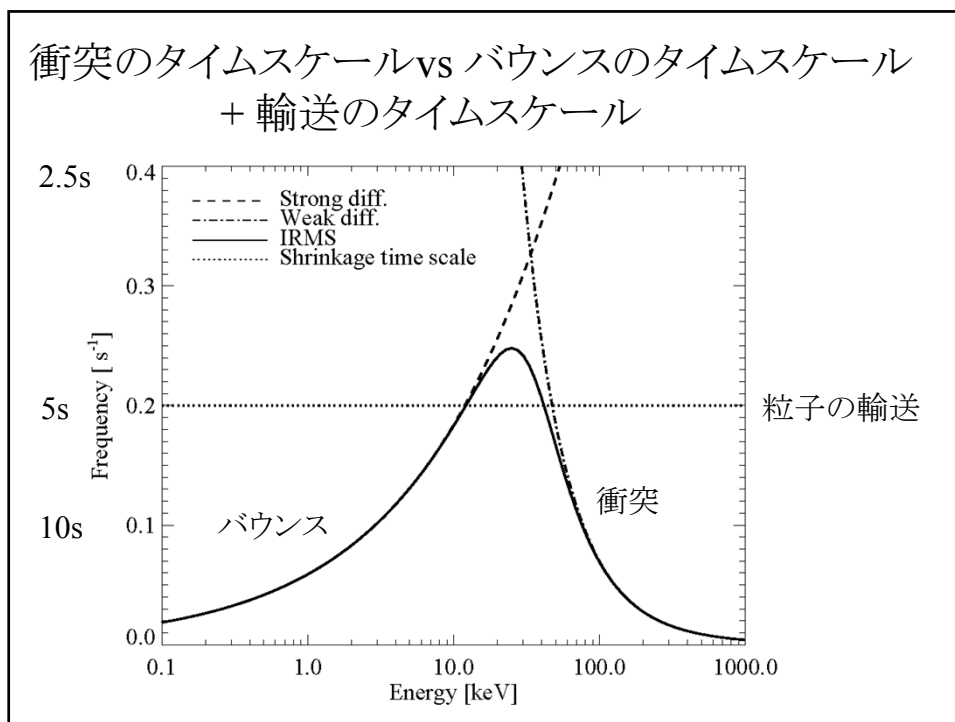


Modeling of particle acceleration based on drift-kinetic theory with collisional process

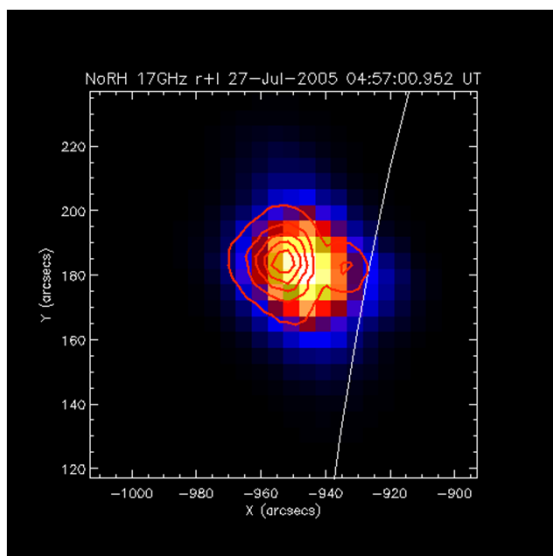
(Minoshima, Masuda, Miyoshi, and Kusano, ApJ, 2011)

異なるエネルギーの電子の高度分布





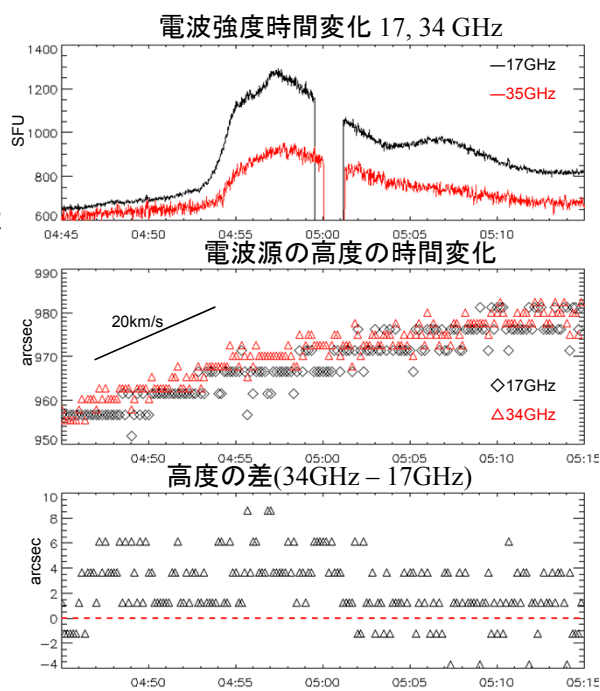
Microwave images of 27-July-2005 flare



Color: 17GHz
Contours: 34 GHz

観測結果

- フレアの全期間中、34GHz電波源のほうが、17GHz電波源より高高度に位置している。
- その差は、電波強度のピーク時刻付近でもっとも大きくなる。



1SFU = 10^4 Jy, 1Jy = 10^{-26} W/m²/Hz

原因に関する議論

- 34GHz電波源のほうが17GHz電波源より高い高度にある。
 - 高さによる磁場強度の違い？
高高度のほうが一般的に磁場が弱い
→ 観測とは逆
 - 34GHz電波を放射する高エネルギー電子に衝突以外のロス機構が働いている？
 - 34GHz電波が放射されているを高度で別の加速機構が存在する？

太陽フレアにおける粒子加速に関する研究テーマ

- 多量の電子は、どのように加速されているのか？
- 電子を高いエネルギー(>MeV)に加速する機構は？
- 電子とイオンで加速場所や加速機構は違うのか？
- 磁気リコネクションと粒子加速の関係は？
- 小さなフレアでも粒子加速が起きている？

まだまだ解くべき問題は多い。

若い人たちに期待しています。

太陽フレア研究は楽しいですよ。。。。