衝撃波遷移領域における電子加速機構の 上流速度依存性についての研究

千葉大学理学部物理学科 宇宙物理学教室 4年 永井健也

イントロダクション (1/2)

宇宙線とは・・・宇宙空間を飛び回る光速近くにまで加速された 高エネルギーの粒子



<u>超新星残骸</u>SN1006 などの観測から<u>衝撃波</u>
 <u>により</u>宇宙線は10¹² eV程度にまで加速されていることが分かっている。
 観測された衝撃波速度は数千 km/s程度
 (光速の数%程度)。



超新星残骸SN1006 Image Credit:NASA, ESA, Zolt Levay (STScl)

イントロダクション (2/2)

- ・衝撃波粒子加速では衝撃波面を何度も往復することで加速される「フェルミ加速」という標準モデルが存在する。しかしこの加速に必要なエネルギーまでの電子の初期加速のメカニズムが分かっていない(電子注入問題)。
- 現在考えられているメカニズムの一つとして、
 電子の「サーフィン加速」がある。



ここに至るまでの過程

が知りたい

衝撃波面

電子のサーフィン加速

衝撃波面前方において、反射イオンと上流の電子による相互作用により 振幅の大きな電場が励起

電子が捕捉され対流電場Eyによりy方向に加速される



2流体不安定性(Buneman不安定性)





- V/cの大きさの違いによる電場や位相空間の構造を衝撃 波系でも確認したい。
- ・衝撃波粒子加速の多次元計算では計算量の都合により
 ^V/_c ≅ 0.3 という現実の衝撃波速度よりはるかに速い速
 度で計算している。

より<u>現実に近い衝撃波速度</u>で計算したときに、

電子加速構造はどう変わるのか調べたい。

Particle-in-cell 法

計算手法:公開コードpCANSを用いたPICシミュレーション



1次元無衝突垂直衝撃波の計算

pCANSを利用して粒子同士の衝突がなく衝撃波面の法線が背景磁場と垂直であるような垂直衝撃波を考える



計算量とパラメタ

$m_{i/m_{e}}$	θ_{Bn}	M _A	β_e	β _i
25	90°	15	0.5	0.5

典型的な時間スケールであるイオンジャイロ周期で規格化し

 $\Omega_{gi}t = 8$ まで計算すると、

V/c	0.6	0.3	0.15	0.075	0.05
グリッド数 (n _x)	2048	4096	8192	16384	24576
ステップ数 (n _t)	2万	8万	32万	128万	288万





Ē



電子位相空間で見られる構造



V/cを小さくすると電子の位相空間上に電子スケールの<u>多く</u>のホール構造が見られ、振幅の大きなコヒーレントな電場も
 確認できる _______ここで電子が加速・加熱

電子の温度、速度のy方向成分



衝撃波遷移領域における、電場振幅と電子温度のまとめ



▶ より現実的な衝撃波速度になるにつれ共に大き くなっている

衝撃波遷移領域における電子のエネルギースペクトル



まとめと展望

 • V/cをより現実的な値に近づけると電子の位相空間でのホール構造がより多くなり、さらにコヒーレントな電場の振幅も大きくなり、その結果、より効率的に電子の加速・加熱が起こることが分かった

今後は2次元に拡張し、さらにマッハ数や電子
 イオン質量比をより現実的に大きくしたときに
 この傾向が見られるか確認したい