等离子体物理基础笔记

Slide 1: 物质的三种状态和等离子体

1. 物质的常见状态

我们通常熟悉物质的三种状态:

• 固体 (Solid): 粒子排列紧密,如冰块 $(H_2O(s))$ 。

• 液体 (Liquid): 粒子可以流动, 如水 $(H_2O(1))$ 。

• 气体 (Gas): 粒子自由运动,间距大,如水蒸气 $(H_2O(g))$ 。

2. 物质的第四态: 等离子体 (Plasma)

• 来源:当气体被加热到极高温度时(例如 $\approx 10000^{\circ}\mathrm{C}$),原子或分子会发生**电离** (lonization)。

• 组成: 由大量自由移动的带正电的离子 (Ions) 和带负电的电子 (Electrons) 混合组成。

• 特性:

- 宏观上呈电中性 (Quasi-neutral)。
- 。 由于存在自由电荷,具有良好的**导电性 (Conductivity)**。
- 。 通常会发光 (Emits light) (释放电磁波电磁波)。
- 实例: 宇宙中的恒星(恒星,如太阳)、闪电(闪电)、极光(极光)。

3. 更广泛的定义

- **重点**:一个系统,只要包含足够多的、可以**自由移动的带电粒子**(带电粒子),且这些粒子通过电磁力(电磁力)发生强烈的集体相互作用(Collective interaction),就可以称为等离子体。
- 系统中也可能同时存在中性气体或粒子。

4. 总结

- 重点: 等离子体常被称为物质的第四种状态 (物质的第四种状态)。
- 状态转变主要由温度升高驱动:
 - 0° C: $\lambda k \rightarrow \tau k$
 - 。 100° C: 水 \rightarrow 水蒸气
 - 。 $\approx 10000^{\circ} \text{C}$: 气体 \rightarrow 等离子体 (原子核/离子与电子分离)
- 简单说: 等离子体是物质在极高温度下, 原子"散架"(原子"散架")变成自由带电粒子的状态。

Slide 2: 火是等离子体吗?

1. 火焰的本质

- 火焰是物质形态变化的过渡过程。
- 释放热量(热量)和光(光)。
- **重点**: 火焰是否为等离子体,取决于其**具体状态**,特别是**温度 (**温度) 和**电离程度 (**电离程度)。 火焰中确实有**少量**气体被电离 (少量电离)。

2. 蜡烛火焰示例

- 最高温度约 $\approx 1500^{\circ}$ C.
- 不同区域:
 - · **外焰** (外焰): 温度较高, 充分燃烧 (氧化反应)。
 - 。 内焰 (内焰): 温度中等,不完全燃烧,产生热辐射。
 - 焰心(焰心):未燃烧的可燃气体(蜡烛蒸气),温度最低。

3. 产生等离子体的条件

- 需要足够能量使气体原子/分子电离,即克服电离能(电离能)。
- 通常需要达到**几个电子伏特** (eV) 以上。
- **重点**: 能量换算关系: $1 \, \mathrm{eV} \approx 11600 \, \mathrm{°C}$ 的能量水平。

4. 结论

- 蜡烛火焰最高温度 ($\approx 1500^{\circ}\mathrm{C}$) 远低于产生显著电离所需的温度 (等效于上万 $^{\circ}\mathrm{C}$ 或几个 eV) 。
- **重点**: 因此, 普通火焰(如蜡烛、打火机) **通常不被认为是真正的等离子体(** 通常不被认为是真正的等离子体)。虽然可能有微量电离, 但其主要成分是高温的、正在发生 化学反应的气体分子。
- 存在特殊的高温火焰,如等离子体炬(等离子体炬),可以达到等离子体状态。

Slide 3: 各种各样的等离子体

1. 分类依据 (温度-密度图)

- 横轴 (X-axis): 粒子数密度 (粒子数密度, n), 单位 m^{-3} 。表示等离子体的"拥挤"程度。
- 纵轴 (Y-axis): 温度 (温度, T), 单位 K (开尔文)。表示等离子体的"热"度。
- 重点: 通常使用对数坐标 (Logarithmic scale), 以显示极大的参数范围。

2. 等离子体的普遍性

• **重点**: 宇宙中可观测物质的 > **99%** 处于等离子体状态 (Ref: F. F. Chen)。

3. 等离子体实例

- 自然界:
 - 。 星云 (Nebula)
 - 。太阳(太阳): 日冕(日冕)、太阳核心(太阳核心)
 - 。太阳风(太阳风)
 - 。 极光(极光)
 - 。闪电(闪电)
- 实验室/人造:
 - 。 受控核聚变 (受控核聚变):
 - 磁约束聚变 (磁约束聚变, 如 Tokamak)
 - 惯性约束聚变 (惯性约束聚变, 如 Laser Fusion)
 - 。 放电现象:
 - 电弧放电 (Arc discharge)
 - 辉光放电 (Glow discharge)
 - 霓虹灯 (Neon sign)、荧光灯 (Fluorescent light)

4. 图表解读

- 图表将各种等离子体按其温度 T 和密度 n 定位。
- **左下角 (低T, 低n)**: 星际空间 (星际空间), 极光 (极光)
- 中间区域: 太阳风 (太阳风), 星云 (星云), 火焰 (火焰), 气体放电灯
- **向右/上 (更高T/n)**: 闪电 (闪电), 日冕 (日冕) (高T, 相对低n)
- **右上角 (高T, 高n)**: 太阳核心 (太阳核心), 核聚变实验 (核聚变实验)
- 右下角: 固体、液体、气体区域,通常"太冷且太密集",不满足经典等离子体条件。

等离子体形态多样,遍布宇宙和实验室,跨越极大的温度和密度范围。T 和 n 是分类和研究等离子体的关键参数。

Slide 4: 例1: 太阳等离子体的内部

1. 核心信息

• 重点: 太阳是一个由自身巨大引力(引力)束缚的等离子体球。

2. 内部结构分层 (从内到外)

- 1. **核心区** (Core, 核):
 - 半径 $\approx 0.2R_{\odot}$ (R_{\odot} 为太阳半径)。
 - **重点**: 通过**核聚变反应** (核聚变反应), 主要是**质子-质子链反应** (pp-chain, 质子-质子链反应), 将氢 (*H*) 聚变成氦 (*He*), 产生巨大**能量** (能量)。
 - 温度和压力极高。
- 2. **辐射层 (Radiative Zone,** 辐射层):
 - 核心外部。
 - 能量主要通过辐射 (辐射) (光子光子的吸收和再发射)向外传递。
 - 重点: 能量传递极其缓慢,需数十万年(数十万年)。
- 3. **差旋层 / 快变层 (Tachocline,** 差旋层 / 快变层):
 - 辐射层与对流层之间的薄**剪切层** (Shear layer)。
 - 太阳内部自转速率发生剧烈变化。
 - 对太阳磁场 (磁场) 的产生可能起重要作用。
- 4. 对流层 (Convective Zone, 对流层):
 - 辐射层外部,接近可见表面。
 - 能量主要通过**对流 (**对流) (类似沸水翻滚) 传递。热等离子体上升,冷却后下降,形成对流元胞(如**贝纳尔对流** 贝纳尔对流)。
 - 能量传递相对快速。
- 5. 光球 (Photosphere, 光球):
 - 我们能看到的太阳可见表面。
 - 温度 ≈ 6000 K。
 - 太阳黑子(太阳黑子)、米粒组织(米粒组织)等现象发生在此层。

太阳是一个巨大的等离子体系统,其内部结构复杂。能量在核心通过核聚变产生,并通过辐射和对流方式缓慢传递到表面。

Slide 5: 例1 续: pp链 (太阳内部的热核聚变)

1. 质子-质子 (pp) 链式反应

- 太阳等质量恒星的主要能量来源。
- 基本原理:
 - 。 两个质子 (p) 聚变。
 - 。 **重点**: 聚变产物的总质量小于反应物总质量,发生**质量亏损 (**质量亏损, Δm)。
 - 。 根据爱因斯坦质能方程 $\mathbf{E} = \Delta \mathbf{m} \mathbf{c}^2$,亏损的质量转化为巨大**能量 (**能量) (主要为光子 γ 和中微子 ν 的能量)。

2. 关键步骤

- 图解说明 (主要分支 pp-I):
 - i. 第一步 (发生两次):

$$p+p o D+e^++
u_e$$

(两个质子聚变成一个氘核 D,释放一个正电子 e^+ 和一个电子中微子 ν_e)。

(注: e^+ 会迅速与电子 e^- 湮灭产生伽马射线 $e^+ + e^- \rightarrow 2\gamma$)

Ⅲ 第二步 (发生两次):

$$D+p
ightarrow {}^3{
m He}+\gamma$$

(氘核 D 与一个质子 p 聚变成一个氦-3核 3 He,释放一个伽马光子 γ)。

ⅲ. 第三步:

$$^{3}\mathrm{He} + ^{3}\mathrm{He} \rightarrow ^{4}\mathrm{He} + p + p$$

(两个氦-3核 3 He 聚变成一个氦-4核 4 He, 并释放出两个质子 p)。

(注: 图中提及了一个中间步骤 $^3{\rm He}+^3{\rm He}\to ^6{\rm Be}^*\to ^4{\rm He}+p+p$,其中 $^6{\rm Be}^*$ 是不稳定的铍-6)。

• 净效果: $4p \rightarrow {}^{4}\mathrm{He} + 2e^{+} + 2\nu_{e} + \mathrm{Energy}$ 。释放的两个质子可继续参与反应。

3. 其他核聚变过程

• 在质量更大或演化后期的恒星中,还存在**CNO循环 (**CNO循环**)** 等更复杂的聚变反应,利用碳 (C)、氮(N)、氧(O)作为催化剂。

pp链是通过多步核反应,将4个氢核(质子)转化为1个氦核,并将质量亏损转化为能量的过程,是太阳能量的主要来源。

Slide 6: 例1 续: 太阳表面的等离子体

1. 太阳外部大气层 (从内向外)

- 彩层 (Chromosphere, 彩层):
 - 。光球之上。
 - 。 温度 ≈ 5000 K。
 - 。日食时可见其彩色边缘。
- **日冕** (Corona, 日冕):
 - 。 最外层, 极其稀薄的等离子体大气。
 - 。 温度极高,可达 $\approx 10^6 \, \mathrm{K}$ (百万开尔文)。
 - 重点: 日冕异常高温之谜 (日冕加热机制) 是太阳物理学前沿问题。为什么日冕比其下方的 光球/彩层热得多?
- 太阳风 (Solar wind, 太阳风):
 - 。 从高温日冕持续流出的带电粒子流 (等离子体) 。
 - 。 充斥太阳系, 对行星环境 (如地球环境 地球环境) 产生影响 (如极光、地磁暴)。

2. 阿尔芬波与日冕加热

- 观测图像: 显示太阳边缘动态的等离子体结构(日珥),尺度 $\sim 10^4 \, {
 m km}$ 。
- **阿尔芬波** (Alfvén waves): 图像标题指出观测到太阳边缘的阿尔芬波(一种沿磁力线传播的等离子体波)。
- 研究关联 (引文: Science, Okamoto et al., 2007):
 - 。**重点:** 等离子体特有的**磁流体 (MHD) 不稳定性/波动 (**磁流体不稳定性/波动),如阿尔芬波,被认为是**日冕加热的候选机制 (**日冕加热的候选机制)之一。这些波动可能将能量从太阳内部/表面输运并耗散到日冕中。

3. 总结

太阳外部大气(彩层、日冕)及太阳风也是活跃的等离子体区域。日冕的百万度高温是一个待解难题,可能与阿尔芬波等MHD现象有关。

Slide 7: 例2: 受控热核聚变等离子体

1. 目标与动机

- 在地球上模拟恒星内部的热核聚变反应 (恒星内部热核聚变反应)。
- 目的是**应用于发电**(发电), 获取清洁、可持续能源("人造小太阳"人造小太阳)。

2. 聚变燃料的选择

- **重点: 氘-氚** (Deuterium-Tritium, D-T) **反应** (D- \mathbf{T} 反应) 是目前最有希望的第一代聚变反应堆候选方案。
 - 。 f(D) 和 f(T) 是 f(H) 的 **同位素** (同位素)。
 - 。 $D = {}^{2}\mathrm{H}$ (1质子, 1中子), $T = {}^{3}\mathrm{H}$ (1质子, 2中子)。
- **原因**: 在可行温度下(约 $10^8-10^9\,\mathrm{K}$),D-T聚变的**反应率 (**反应率, $\langle \sigma v \rangle$ **)** 远高于其他轻核聚变反应(如太阳中的 p-p 反应)。(见左下角 Fusion Rate Coefficients 图表对比)。

3. D-T 聚变反应过程

- 反应式: $\mathbf{D} + \mathbf{T} \rightarrow {}^4\mathrm{He} \ (\mathbf{3.5} \, \mathrm{MeV}) + \mathbf{n} \ (\mathbf{14.1} \, \mathrm{MeV})$
- 过程:
 - i. 将氘核 (D) 和氚核 (T) 加热到极高温度(如离子平均能量 $\approx 20~{
 m keV}$,对应 $\approx 2 \times 10^8~{
 m K}$) ,形成 D-T 等离子体。
 - ii. 高温使得 D 和 T 克服库仑斥力发生聚变。
 - iii. 产生一个氦-4核 (4 He, 也称 α 粒子) 和一个高能中子 (n)。
 - iv. **重点:** 释放的巨大能量 ($\approx 17.6 \, \mathrm{MeV}$) 主要体现为产物的高动能。发电需要捕获这些能量 (特别是中子的能量)。

4. 能量单位

- $1 \, \mathrm{eV} \approx 1.602 \times 10^{-19} \, \mathrm{J}$
- $1 \, \text{keV} = 10^3 \, \text{eV}$
- $1 \, \text{MeV} = 10^6 \, \text{eV}$
- 平均动能 $1\,\mathrm{eV}$ 对应温度 $\approx 11600\,\mathrm{K}$ 。

受控核聚变旨在利用 D-T 反应在地球上发电。选择 D-T 是因为其在可行温度下反应率最高。反应产生 α 粒子和高能中子,释放大量能量。

Slide 8: 例2 续:核聚变发电的机制/构造 (能量平衡)

1. 核心概念:功率平衡 (Power Balance)

• 要实现净能量输出,必须仔细考虑能量的输入与输出。

2. 关键功率项

- P_{H} : 加热功率 (Heating Power, 加热功率) 输入到等离子体以维持高温的功率。
- P_L : **功率损失** (Power Loss, 功率损失) 等离子体通过各种途径 (如辐射 轫致辐射、热传导、对流等) 损失能量的功率。
- P_{fus} : 核聚变输出功率 (Thermonuclear Power, 核聚变输出功率) 由聚变反应本身产生的功率。
- P_{out} : 总输出热功率 (Total Output Power, 总输出功率) 离开等离子体的总热功率。 $\mathbf{P}_{\text{out}} = \mathbf{P}_{\text{fus}} + \mathbf{P}_{\text{L}}$ 。这部分热量可用于驱动发电机。
- η : **发电效率** (Generation Efficiency, 发电效率) 将热功率 $P_{\rm out}$ 转化为电能的效率 ($\eta<1$, 通常 $\approx 0.3-0.4$)。
- ηP_{out} : 最终发电功率 (Generated Power, 发电功率) 实际输出的可用电功率。

3. 核聚变发电炉的成立条件

- **重点:** 只有当最终产生的**电功率** (ηP_{out}) 大于为了维持等离子体而**输入的加热功率** (P_{H}) 时,该装置才能实现净能量增益,成为真正的发电炉。
- 数学条件: $\mathbf{P}_{\mathrm{H}} < \eta \mathbf{P}_{\mathrm{out}}$
- 能量流程图 (右侧): 清晰展示了能量从 $P_{\rm H}$ 输入,等离子体产生 $P_{\rm fus}$ 并损失 $P_{\rm L}$,总热功率 $P_{\rm out}$ 输出到发电机,最终条件是 $P_{\rm H}<\eta P_{\rm out}$ 。

4. 总结

核聚变发电的关键在于实现**净能量增益**,即输出的电能必须大于维持反应所需的输入能量,这要求满足 $P_{
m H} < \eta P_{
m out}$ 的功率平衡条件。

Slide 9: 例2 续:核聚变发电的条件 (劳伦斯判据)

1. 推导能量增益条件

- 将具体的物理表达式代入功率平衡条件 $P_{
 m H} < \eta P_{
 m out}$ 。
- 假设维持稳态需 $P_{\rm H} \approx P_{\rm L}$ 。
- 功率损失 Pr. 包括:
 - 。 轫致辐射损失: $\propto n^2 T^{1/2}$
 - 。 能量约束损失: $\propto rac{nk_BT}{ au_E}$ (其中 k_B 是玻尔兹曼常数)
 - 。 **重点:** τ_E 是**能量约束时间** (Energy Confinement Time, 能量约束时间),表示能量在等离子体中保持的特征时间,越长越好。
- 聚变功率 $P_{\text{fus}} \propto n^2 \langle \sigma v \rangle (T)$, 其中 $\langle \sigma v \rangle$ 是聚变反应率参数 (Reactivity),强烈依赖于温度 T。
- 代入并整理,得到关于等离子体参数 n (密度), au_E (能量约束时间), T (温度) 的不等式。

2. 劳伦斯判据 (Lawson Criterion)

- **重点**: 上述不等式最终形式通常表示为**劳伦斯判据**(劳伦斯判据)。它给出了实现能量增益所需的条件。
- 常见形式是要求**聚变三重积** (Fusion Triple Product) $\mathbf{n}\tau_{\mathbf{E}}\mathbf{T}$ 达到某个阈值,或者更基本地,要求 劳伦斯参数 $\mathbf{n}\tau_{\mathbf{E}}$ 在给定温度 T 和效率 η 下超过一个阈值: $\mathbf{n}\tau_{\mathbf{E}} > \mathbf{f}(\mathbf{T},\eta)$
- **物理意义**: 必须同时达到足够高的**密度** n、足够长的**能量约束时间** τ_E 和足够高的**温度** T,它们的某种组合(如 $n\tau_E$ 或 $n\tau_E T$)必须超过一个临界值,才能实现净能量输出。

3. 劳伦斯图 (Lawson Plot)

- **坐标轴**: 纵轴 $n\tau_E$ (单位 m⁻³s), 横轴 T (单位 keV), 均为对数坐标。
- 曲线: 表示达到某个目标(如能量收支平衡或点火)所需的 $n au_E$ 阈值随温度 T 的变化。
 - 。 曲线呈 "U" 形,表明存在**最佳工作温度**范围 (对 D-T 约 $10-20~{\rm keV}$),此时所需的 $n\tau_E$ 最小。
- 数据点: 显示不同实验装置 (▲ 惯性约束, 磁约束) 达到的参数。
- 目标: 推动实验点向图的右上方向移动,最终超越目标曲线,进入净能量增益区域。

4. 总结

劳伦斯判据 $(n\tau_E>$ 阈 $(n\tau_E)$ 人 國 $(n\tau_E)$ 人 $(n\tau_E)$

Slide 10: 例2 续: 能量约束时间 (Energy Confinement Time)

1. 物理模型与推导

- 考虑等离子体系统总能量 W, 持续输入加热功率 P_H (设为常数), 能量损失功率 P_L 。
- 简化假设: P_L 与 W 成正比, $P_L = AW$, 其中 A 为常数。 (暂时忽略辐射损失)
- 能量平衡微分方程:

$$\frac{dW}{dt} = P_H - P_L = P_H - AW$$

- 初始条件: W(t=0)=0.
- 求解方程:

$$W(t) = \frac{P_H}{A}(1-e^{-At}) = P_H \tau_E (1-e^{-t/\tau_E})$$

其中定义了时间常数 $\tau_{\mathbf{E}} = \mathbf{1}/\mathbf{A}$ 。

2. 稳态分析

- 当 $t \to \infty$ (达到稳态), $e^{-t/\tau_E} \to 0$.
- 稳态能量 $W_{\text{steady}} = P_H \tau_E$ 。
- 在稳态下,dW/dt=0,因此 $P_H=P_L=AW_{
 m steady}$ 。
- 代入 $W_{
 m steady}$,得到 $P_H=P_L=rac{W_{
 m steady}}{ au_E}$ 。

3. 能量约束时间的定义与意义

- **重点**: 上述推导中出现的时间常数 $\tau_{\mathbf{E}}$ 被称为**能量约束时间** (Energy Confinement Time, 能量约束时间)。
- 物理定义: 在稳态下, $au_{
 m E}=rac{
 m W}{
 m P_{
 m L}}$ (W为稳态总能量)。
- 物理意义:
 - 。 它是等离子体中储存的总能量 W 与能量损失速率 P_L 的比值。
 - 。可以理解为:如果停止加热,等离子体以当前速率 P_L 损失能量,大约需要 au_E 的时间损失掉其全部能量 W。
 - 。 **重点**: au_E 是衡量等离子体**约束性能好坏**的关键指标。 au_E 越长,能量泄漏越慢,约束效果越好(类似保温瓶的保温时间)。

4. 总结

能量约束时间 τ_E 量化了等离子体维持其能量(热量)的能力,是劳伦斯判据 (n,T,τ_E) 中的关键参数之一。提高 τ_E 是实现聚变能的主要挑战。

Slide 11: 磁约束聚变: 托卡马克与ITER

1. 基本原理: 磁约束 (Magnetic Confinement)

- 利用强大的**磁场 (**磁场**)** 来约束高温 ($\sim 10^8 \, {\rm K}$) 等离子体。
- 原理: 带电粒子在磁场中会沿着磁力线(磁力线)螺旋运动。
- •目的:将等离子体限制在真空室中心,避免接触器壁而冷却,实现长时间约束。形成"**磁笼子**(磁笼子)"。

2. 托卡马克 (Tokamak, 托卡马克)

- 目前最有希望实现磁约束聚变的装置构型。
- 核心是一个环形 (Toroidal, 环形) 真空室。
- 通过外部线圈产生强大的**环向磁场** (Toroidal field) 和 等离子体自身电流产生的**极向磁场** (Poloidal field),共同形成螺旋状的磁力线来约束等离子体。

3. ITER (国际热核聚变实验堆)

- 重点: 世界上最大的托卡马克 (世界上最大的托卡马克) 实验装置。
- 由中、欧、印、日、韩、俄、美等七方合作,在法国卡达拉舍(法国卡达拉舍)建造。
- 目标: 验证大规模、长脉冲、可控核聚变的科学和工程**可行性 (**可 行性),特别是实现 $Q \geq 10$ (聚变输出功率 P_{fus} 是输入加热功率 P_H 的10倍)。ITER本身不是发电站,而是为未来的商业聚变电站(DEMO)铺路。
- 在劳伦斯图上的位置: 重点: ITER 的目标参数 (n,T,τ_E) 远超以往任何装置,旨在达到接近或满足商业反应堆条件的水平(见右下角图表红色区域)。

4. 总结

磁约束利用强磁场控制等离子体。托卡马克是主流设计。ITER是关键的国际合作项目,旨在验证托卡马克实现聚变能的技术可行性,代表了该领域的前沿。

Slide 12: 惯性约束聚变: 激光与NIF

1. 基本原理: 惯性约束 (Inertial Confinement Fusion, ICF)

• 利用强大的能量束 (通常是激光 激光束,或粒子束)瞬间轰击一个微小的燃料靶丸 (靶丸)。

- 能量束使靶丸表面物质烧蚀 (Ablation) 并向外喷射。
- 根据动量守恒("火箭效应"),产生巨大的向内压力,将靶丸**极速压缩** (极速压缩) 到极高**密度** (密度) ($\sim 1000 \times$ 固体密度) 和**温度** (温度) ($\sim 10^8$ K)。
- 在靶丸因自身压力而"爆炸"飞散之前(持续时间仅**纳秒** 纳秒 量级),利用燃料自身的**惯性 (**惯性)将其约束住足够长的时间,以完成聚变反应。

2. 主要驱动方式

- (a) 直接驱动 (Direct Drive, 直接驱动): 激光束直接、均匀地照射在靶丸表面进行压缩。 (图a)
- (b) **间接驱动** (Indirect Drive, 间接驱动): 激光束照射在一个称为**腔靶** (Hohlraum, 腔靶) 的小金属 (如金 Au) 圆柱内壁。内壁被加热产生强烈的**X射线** (X射线)。这些X射线再均匀地照射并压缩位于腔靶中心的燃料靶丸。 (图b及右侧大图) 压缩更均匀。

3. NIF (国家点火装置)

- 重点: 美国劳伦斯利弗莫尔国家实验室的 NIF (National Ignition Facility) 是世界上最大的激光核聚变装置。
- 采用间接驱动方式。
- **靶标结构**: 192束激光从两端注入金制**腔靶 (Au hohlraum)**。中心悬挂直径约 2 mm 的燃料靶丸,内层是**氘-氚 (D-T) 冰层 (D-T**冰层),外层是烧蚀层(如CH)。
- 重大突破: 重点: NIF 在 2021-2022 年的实验中首次实现了点火 (Ignition, 点火), 即核聚变产生的能量 (\mathbf{E}_{out}) 超过了注入到靶丸上的激光能量 ($\mathbf{E}_{laser-to-capsule}$) ($Q_{capsule} > 1$)。这是ICF研究的里程碑。

4. 总结

惯性约束利用激光等能量束瞬间压缩燃料靶丸实现聚变。主要有直接和间接驱动两种方式。美国的NIF 装置已利用间接驱动率先实现了实验室"点火"。

Slide 13: 等离子体湍流与带状流

1. **问题: 湍流** (Turbulence, 乱流)

- 聚变等离子体中普遍存在类似流体漩涡的混乱、随机运动,称为湍流 (乱流)。
- **危害**: 湍流会导致热量和粒子从等离子体核心区域快速向边缘**输运** (Transport),造成能量损失,降低能量约束时间 (τ_E),阻碍聚变实现。

2. **现象: 带状流** (Zonal Flow, 带状流)

- 等离子体中可以自发产生的一种大尺度的、空间结构规则的(通常是环向或极向对称的)、缓慢变化的流动结构。
- 可以看作是在湍流背景下产生的有序流动层或剪切层。

3. 作用:抑制湍流

- **重点: 带状流**可以通过其**剪切效应 (Shearing effect)** 与小尺度的**湍流涡旋 (Turbulent eddies)** 相 互作用。
- 机制: 带状流能够有效地**拉伸和撕裂 (Stretch and tear)** 较大的、输运效率高的湍流涡旋,将它们**打碎成尺度更小、输运效率更低的涡旋**。
- 结果: 抑制了由湍流引起的能量和粒子输运, 有助于提高等离子体的约束性能。

4. 模拟对比 (图A vs 图B)

- 图 (A) 有带状流: 湍流结构显得尺度小、破碎。
- 图 (B) 无带状流: 湍流结构显得尺度大、连贯。
- 直观展示了带状流对湍流结构的抑制作用。

5. 总结

湍流是影响聚变等离子体约束的主要障碍之一。等离子体中自发产生的带状流结构能够有效抑制湍流, 改善能量约束,是提高聚变装置性能的关键物理机制。

Slide 14: 带状流产生的实验观测

1. 研究目标

- 通过实验观测揭示带状流的产生机制。
- 确定**湍流与带状流**之间如何通过**非线性相互作用**(非线性相互作用)进行**能量传递**(Energy transfer)。

2. 实验技术与分析

- 测量: 在托卡马克等装置中测量等离子体参数的波动(如电势、密度)。
- 频谱分析 (Spectral Analysis):

- 自功率谱 (Autopower): 显示不同频率波动的强度。可以识别出代表湍流的漂移波 (Drift wave, DW) (通常频率较高) 和代表带状流的测地声模 (Geodesic Acoustic Mode, GAM) (频率较低)。
- 重点: 高阶谱分析 (Higher-order Spectral Analysis):
 - 。 **拜协谱/双相干谱** (Bicoherence): 用于检测不同频率成分之间的**三波耦合** (Three-wave coupling),即非线性相互作用。图中亮斑表示频率 f_1 (如DW) 和 f_2 (如DW) 的波动相互作用产生了频率 $f_3 = f_1 \pm f_2$ (如GAM) 的波动。这是**非线性相互作用的直接证据**。
- 能量传递函数 (Energy Transfer Function):
 - 。 通过分析实验数据计算得到。
 - 重点: 显示了能量在不同类型波动(如湍流和带状流)之间传递的方向和速率。
 - 实验结果(左图)显示,在特定区域,能量主要是从漂移波(DW)流向带状流(ZV/GAM)(Positive: DW --> ZV)。

3. 结论

- 实验**直接观测**到了湍流 (DW) 和带状流 (GAM) 的共存。
- 重点: 通过拜协谱和能量传递函数分析,实验**证实了湍流可以通过非线性相互作用将能量传递给带**状流,从而驱动带状流的产生。
- 这为理解等离子体自组织行为和发展湍流控制策略提供了关键依据。

4. 总结

实验研究利用先进的信号处理技术,成功观测并证实了等离子体中湍流产生带状流的非线性过程,揭示了这种自发抑制湍流机制的来源。

Slide 15 & 16: 等离子体基本参数 (德拜长度与等离子体振荡)

1. 等离子体的特征参数 (Slide 15)

介绍几个描述等离子体基本行为的关键物理量:

- 徳拜长度 (Debye Length, λ_D):
 - 重点: 描述等离子体中电荷屏蔽效应(屏蔽效应)的特征距离尺度。
 - 。一个带电粒子产生的电场在等离子体中只能影响约 λ_D 的范围,之外就被周围反号电荷屏蔽了。
 - 。 反映等离子体维持宏观准中性 (准中性)的能力。

- 等离子体振荡 (Plasma Oscillation):
 - 。**重点**: 等离子体最基本的**集体行为**(集体行为)。
 - 。 当电子相对于离子发生位移时,产生的恢复力导致电子以特定频率**等离子体频率** (ω_p) 进行集体振荡。
- 碰撞 (Collisions, 碰撞):
 - 。 粒子间的相互作用。
 - \circ **碰撞时间** (τ_c): 平均两次碰撞间隔的时间。
 - \circ 平均自由程 (λ_{mfp}): 平均两次碰撞间自由运动的距离。
 - 。 影响电阻、扩散、热导等输运过程。

2. 电势的屏蔽效果: 德拜屏蔽 (Debye Shielding) (Slide 16)

详细解释德拜长度关联的现象:

- **场景**: 在准中性等离子体中,放入一个正离子 (电荷 +Ze)。
- **关键**: 电子质量远小于离子 ($m_e \ll m_i$),即使温度相当 ($T_e \approx T_i$),电子热速度远大于离子 ($v_{th,e} \gg v_{th,i}$)。电子快速运动,离子近似静止。
- 机制:处于热平衡(热平衡)的快速电子感受到正离子的吸引电场。
- 结果:
 - **重点:** 从统计上看,更多电子会**聚集 (Accumulate)** 在正离子周围,形成一个**负电荷云** (Electron cloud)。
 - 。 这个电子云部分抵消 (Cancel out) 了中心正离子的电场。
 - 。 **重点**: 导致中心离子的电势被**屏蔽** (Screened)。其影响范围被限制在**德拜长度** λ_D 左右,变成**短程力** (Short-range force),而不再是长程的库仑力。

3. 总结

德拜长度 λ_D 是等离子体中电荷屏蔽的特征距离。等离子体振荡 (ω_p) 是其基本集体行为。碰撞 (τ_c, λ_{mfp}) 影响输运。德拜屏蔽是由于自由电子重新分布以屏蔽外加电荷而产生的效应。

Slide 17: 德拜长度的推导 (λ_D)

1. 问题设定

• 计算位于原点、电荷为 Ze 的离子周围的**电势分布** (Φ)。

2. 电子响应: 麦克斯韦-玻尔兹曼分布

- 假设电子处于热平衡, 遵循**麦克斯韦-玻尔兹曼分布(**麦克斯韦-玻尔兹曼分布)。
- 在电势为 Φ 处, 电子密度 n_e 为:

$$n_e = n_{e0} \exp \left(rac{-q_e \Phi}{k_B T_e}
ight) = n_{e0} \exp \left(rac{e \Phi}{k_B T_e}
ight)$$

 $(n_{e0}$ 是背景电子密度, $q_e=-e$ 是电子电荷, k_B 是玻尔兹曼常数, T_e 是电子温度)。

• 重点: 线性化近似 (Linearization): 假设电势能远小于热能 ($|e\Phi|\ll k_BT_e$),则 $\exp(x)pprox 1+x$

$$n_e pprox n_{e0} \left(1 + rac{e\Phi}{k_B T_e}
ight)$$

3. 泊松方程 (Poisson's Equation)

- 电势 Φ 与电荷密度 ho 的关系: $abla^2\Phi=-rac{
 ho}{\epsilon_0}$ (ϵ_0 是真空介电常数)。
- 总电荷密度 $\rho = ($ 离子电荷) + (电子电荷) $\rho = Ze\delta(\mathbf{r}) + q_en_e = Ze\delta(\mathbf{r}) - en_e$

 $(\delta(\mathbf{r})$ 是狄拉克函数,表示离子在原点)。

• 代入近似的 n_e :

$$hopprox Ze\delta({f r})-en_{e0}\left(1+rac{e\Phi}{k_BT_e}
ight)$$

• 由于背景是准中性的(背景离子电荷 $+en_{e0}$ 被 $-en_{e0}$ 抵消),我们只关心扰动:

$$abla^2 \Phi pprox -rac{Ze\delta({f r})}{\epsilon_0} + rac{n_{e0}e^2}{\epsilon_0k_BT_e}\Phi$$

4. 屏蔽泊松方程与德拜长度

• 整理方程得到屏蔽泊松方程 (Screened Poisson Equation):

$$abla^2\Phi - \left(rac{n_{e0}e^2}{\epsilon_0k_BT_e}
ight)\Phi = -rac{Ze\delta({f r})}{\epsilon_0}$$

• 重点: 定义德拜长度 λ_D

$$rac{1}{\lambda_D^2} \equiv rac{n_{e0}e^2}{\epsilon_0 k_B T_e}$$

• 方程写为: $abla^2\Phi - rac{1}{\lambda_D^2}\Phi = -rac{Ze\delta(\mathbf{r})}{\epsilon_0}$

• 重点: 德拜长度公式:

$$\lambda_D = \sqrt{rac{\epsilon_0 k_B T_e}{n_{e0} e^2}}$$

- 依赖关系:
 - 。 $\lambda_D \propto \sqrt{T_e}$ (温度越高,屏蔽越弱, λ_D 越长)
 - 。 $\lambda_D \propto 1/\sqrt{n_{e0}}$ (密度越高, 屏蔽越强, λ_D 越短)

通过结合电子热平衡分布和泊松方程,并进行线性化处理,推导出了德拜长度 λ_D 的表达式,它是等离子体温度和密度的函数。

Slide 18: 屏蔽泊松方程的解 (汤川势)

1. 方程求解

- 求解屏蔽泊松方程: $abla^2\Phi rac{1}{\lambda_D^2}\Phi = -rac{Ze\delta(\mathbf{r})}{\epsilon_0}$
- 考虑边界条件:
 - \circ 当 $r \to \infty$ 时, $\Phi \to 0$ 。
 - 。 当 r o 0 时, Φ 应接近库仑势 $Ze/(4\pi\epsilon_0 r)$ 。

2. 解的形式: 汤川势 (Yukawa Potential)

• **重点**: 方程的解为:

$$\Phi(r) = rac{Ze}{4\pi\epsilon_0 r} e^{-r/\lambda_D}$$

• 这个势被称为汤川势 (汤川势) 或 屏蔽库仑势 (Screened Coulomb Potential)。

3. 势的特点

- 它由两部分组成:
 - 。 $\frac{Ze}{4\pi\epsilon_0 r}$: **库仑势 (C**oulomb Potential),随距离按 1/r 缓慢衰减(长程力)。
 - $\circ e^{-\mathring{r}/\lambda_D}$: 指数衰减因子 (Exponential decay factor),随距离按指数形式快速衰减。
- **结果**: 由于指数衰减因子的存在,汤川势是一个**短程势 (Short-range potential)**,其有效作用范围约为**德拜长度 \lambda_D**。

4. 图示解释

- 图示对比了库仑势 (1/r) 和汤川势 $(e^{-r/\lambda_D}/r)$ 。
- 在 $r \ll \lambda_D$ 时,两者接近。
- 在 $r\gtrsim\lambda_D$ 时,汤川势迅速减小到零,而库仑势仍然显著。
- 这直观地展示了**德拜屏蔽效应**:等离子体中的电场作用被限制在 λ_D 范围内。

等离子体中单个电荷产生的电势不再是长程的库仑势,而是短程的汤川势,其特征衰减长度为德拜长度 λ_D 。这定量描述了德拜屏蔽现象。

Slide 19: 等离子体参数: 屏蔽的条件

1. 德拜屏蔽的适用条件

- 德拜屏蔽是一种集体效应 (Collective effect), 需要足够多的粒子参与。
- 考虑一个半径为 λ_D 的球(**德拜球** Debye Sphere),其体积约为 $\frac{4}{3}\pi\lambda_D^3$ 。
- **重点**: 德拜屏蔽的图像成立的条件是,**德拜球内的粒子数** N_D 必须远大于 1。 $N_D=n_e imes ext{(Debye Sphere Volume)} pprox <math>n_e\lambda_D^3\gg 1$ (这里的 n_e 是电子密度,通常电子起主要屏蔽作用)。
- 如果 $N_D < 1$,则统计平均的屏蔽云无法形成。

2. 等离子体参数 (Plasma Parameter)

重点: 定义等离子体参数 g:

$$g=rac{1}{N_D}pproxrac{1}{n_e\lambda_D^3}$$

- 则德拜屏蔽条件 $N_D\gg 1$ 等价于 $\mathbf{g}\ll \mathbf{1}$ 。
- **物理意义**: *g* 大致是**相邻粒子间的平均库仑相互作用能与粒子平均热动能**之比。

$$g \sim rac{ ext{Potential Energy}}{ ext{Kinetic Energy}} \sim rac{e^2/(\epsilon_0 \langle r
angle)}{k_B T_e} \ (\langle r
angle \sim n_e^{-1/3}$$
 是平均粒子间距)。

- g ≪ 1 定义了**弱耦合等离子体** (Weakly coupled plasma, 弱耦合等离子体)。在这种等离子体中,粒子动能远大于相互作用能,粒子行为接近自由运动,碰撞效应相对较弱,集体行为占主导。 **德拜屏蔽理论适用于弱耦合等离子体**。
- $g\gtrsim 1$ 则对应**强耦合等离子体** (Strongly coupled plasma),粒子间相互作用强,行为复杂,德拜 屏蔽理论不再适用。

3. 参数命名

• **重点**: g 或 $\Lambda_c = 4\pi N_D = 4\pi n_e \lambda_D^3$ (注意与库仑对数中的 Λ 不同) 等都被称为**等离子体参数 (** 等离子体参数)。具体定义可能因文献而异。

德拜屏蔽的有效性取决于等离子体参数 $g\ll 1$ (或 $N_D\gg 1$) ,这定义了弱耦合等离子体,是大多数 实验室和空间等离子体的状态。

Slide 20: 等离子体频率、德拜长度穿越时间

1. 电子穿越德拜长度的时间 au

- 电子的特征热速度 $v_{th.e} \approx \sqrt{k_B T_e/m_e}$.
- 电子穿越距离 λ_D 所需时间 τ :

$$au = rac{\lambda_D}{v_{th,e}} = \lambda_D \sqrt{rac{m_e}{k_B T_e}}$$

• 这个时间 *T* 可视为电子响应电场扰动、建立起德拜屏蔽所需的**特征响应时间**。

2. 响应时间与等离子体频率 ω_{pe} 的关系

- 一个物理过程的特征频率 ω 通常与特征时间 τ 成反比: $\omega \sim 1/\tau$.
- ・ 计算 $\omega=1/ au=v_{th,e}/\lambda_D$: $\omega=\sqrt{rac{k_BT_e}{m_e}}/\sqrt{rac{\epsilon_0k_BT_e}{n_ee^2}}$

$$\omega = \sqrt{rac{k_BT_e}{m_e}}/\sqrt{rac{\epsilon_0 k_BT_e}{n_e e^2}}$$

重点: 化简得到:

$$\omega = \sqrt{rac{n_e e^2}{\epsilon_0 m_e}}$$

- 这恰好就是**电子等离子体频率** (Electron Plasma Frequency),记作 ω_{pe} 。
- 深刻联系: 电子等离子体振荡频率 ω_{pe} 正是电子集体响应电场、建立德拜屏蔽这一基本过程的特征 频率。

3. ω_{pe} 的物理意义:截止频率 (Cutoff Frequency)

- **重点**: 电磁波在等离子体中传播时, ω_{pe} 扮演着**截止频率** (截止频率) 的角色。
 - 。 当电磁波频率 $\omega < \omega_{pe}$ 时,等离子体中的电子有足够时间响应并**屏蔽**掉电磁波的电场,导致 电磁波**无法传播**(被反射或吸收)。
 - 。 当电磁波频率 $\omega>\omega_{pe}$ 时,电子响应跟不上电场变化,屏蔽不完全,电磁波可以**穿透**等离子 体传播。
- 实例: 地球电离层反射短波无线电信号。

4. 离子等离子体频率 ω_{pi}

类似地,可以定义**离子等离子体频率 (Ion Plasma Frequency)**:

$$\omega_{pi} = \sqrt{rac{n_i(Ze)^2}{\epsilon_0 m_i}}$$

 (n_i, Z, m_i) 分别为离子密度、电荷数、质量)。

• 由于 $m_i\gg m_e$,通常 $\omega_{\rm pi}\ll\omega_{\rm pe}$ 。离子响应比电子慢得多。

5. 总结

电子穿越德拜长度的时间的倒数即为电子等离子体频率 ω_{pe} ,它既是电子集体振荡的固有频率,也是电 磁波传播的截止频率。

Slide 21: 等离子体振荡 (流体推导)

1. 出发点:流体方程组 (Fluid Equations)

- 使用流体模型描述电子行为(忽略离子运动,无磁场,冷等离子体近似)。
- 考虑小的扰动量(下标 1)。
- 方程组:
 - i. **动量方程 (Momentum Eq.)**: $m_e rac{\partial v_{1x}}{\partial t} = -e E_{1x}$ (牛顿第二定律)

 - ii. 泊松方程 (Poisson Eq.): $\epsilon_0 \frac{\partial E_{1x}}{\partial x} = -e n_{e1}$ (电场由电荷产生) iii. 连续性方程 (Continuity Eq.): $\frac{\partial n_{e1}}{\partial t} + n_{e0} \frac{\partial v_{1x}}{\partial x} = 0$ (粒子数守恒)

2. 求解方法: 傅里叶分析 (Fourier Analysis)

- 假设所有扰动量具有平面波形式: $f_1(x,t) = \tilde{f}_1 e^{i(kx-\omega t)}$.
- 微分运算转化为代数运算: $\frac{\partial}{\partial t} o -i\omega$, $\frac{\partial}{\partial x} o ik$.
- 代入方程组,得到关于扰动幅值 $\tilde{v}_{1x}, E_{1x}, \tilde{n}_{e1}$ 的代数方程组。

3. 求解结果: 色散关系 (Dispersion Relation)

- 求解该代数方程组,寻找非零解的条件,得到频率 ω 和波数 k 之间的关系,即**色散关系**。
- 重点: 对于这种静电电子振荡,得到的色散关系为:

$$\omega^2 = rac{n_{e0}e^2}{\epsilon_0 m_e}$$

- 结果: $\pmb{\omega} = \sqrt{rac{n_{e0}e^2}{\epsilon_0 m_e}} = \pmb{\omega}_{pe}$.
- **结论**: 通过流体方程严格推导出的振荡频率正是**电子等离子体频率** ω_{pe} 。
- 注意: ω 与波数 k 无关。这意味着这种振荡本身不传播(群速度 $v_q=d\omega/dk=0$)。

使用流体方程和傅里叶分析方法,可以严格推导出电子等离子体振荡的频率 ω_{pe} ,与基于物理图像的推导结果一致。

Slide 22: 碰撞①: 卢瑟福散射

1. 背景: 等离子体中的碰撞

- 考虑最基本的电子-离子二体散射 (electron-ion binary scattering)。
- 作用力是**库仑力** (Coulomb force)。
- 散射过程遵循**卢瑟福散射** (Rutherford Scattering) 定律。

2. 碰撞参数与散射角

- 碰撞参数 (b): 电子初始路径与离子核的垂直距离。
- **散射角** (χ) : 电子最终运动方向相对初始方向的偏转角度。
- b 越小, 库仑力越强, χ 越大。

3. 强碰撞: 90度散射参数 b_0

- 定义**90度散射参数** (b_0) 为导致散射角 $\chi = 90^\circ$ 的碰撞参数。
- $\mathbf{b_0} = rac{\mathbf{Z}\mathbf{e^2}}{4\pi\epsilon_0(\mathbf{m_e}\mathbf{v^2/2})} pprox rac{\mathbf{Z}\mathbf{e^2}}{4\pi\epsilon_0\mathbf{k_B}\mathbf{T_e}}$ (假设电子动能 $\sim k_BT_e$, 离子电荷为 Ze)。
- b_0 代表了发生**强碰撞 (Strong collision)** 的特征距离尺度。

4. 关键比较: b_0 vs λ_D

- **重点:** 在典型的弱耦合等离子体中 ($N_D\gg 1$ 或 $g\ll 1$),可以证明: $\mathbf{b_0}\ll \lambda_{\mathbf{D}}$
- 物理意义: 导致大角度散射的强碰撞,发生在极近的距离上,这个距离远小于德拜屏蔽长度 λ_D 。

5. 对碰撞计算的意义

- 重点: 由于强碰撞发生在 $r \approx b_0 \ll \lambda_D$ 的区域, **德拜屏蔽效应可以忽略**。
- 在此区域,电子感受到的是离子**未被屏蔽的** (bare) 纯粹**库仑势** ($\propto 1/r$)。
- 因此,计算大角度散射的**碰撞截面** (σ) 时,可以直接使用基于裸库仑势的**卢瑟福散射公式**。

6. 总结

电子-离子碰撞是卢瑟福散射。强碰撞(大角度)发生在极近距离 b_0 ,远小于德拜长度 λ_D ,因此计算强碰撞截面时可忽略屏蔽,使用标准卢瑟福公式。

Slide 23: 碰撞②: 库仑对数

1. 等离子体碰撞的复杂性

- 实际等离子体中,一个粒子(如电子)同时与**德拜球 (**Debye Sphere) 内的**大量**粒子发生相互作用(碰撞)。
- 二体碰撞模型 (如上一页) 只描述了单次强碰撞, 但忽略了大量弱碰撞的累积效应。

2. 大量弱碰撞的重要性

- 虽然单次远距离碰撞(大 b)导致的偏转角 χ 很小,但由于粒子数量众多,这些**小角度散射**的**累积** 效应 (Cumulative effect) 可能非常显著。
- 计算表明, 粒子动量的改变 (等效于碰撞效应) 主要来自于**大量远距离、小角度的弱碰撞**, 而不是少数几次近距离、大角度的强碰撞。

3. 引入库仑对数 (ln A)

- 为了计入大量弱碰撞的累积效应,需要对碰撞截面或碰撞率进行修正。
- 在计算总碰撞效应(如动量损失率 dp/dt 或碰撞频率 ν_c)时,需要对所有可能的碰撞参数 b 进行积分。

• 重点: 积分上下限:

- 。 下限 $b_{min} \approx b_0$ (90度散射参数,避免库仑势在 r=0 的发散)。
- 。 上限 $b_{max} pprox \lambda_D$ (德拜长度, 距离更远的粒子相互作用被屏蔽)。
- 积分结果中会出现一个对数项: $\ln(b_{max}/b_{min}) = \ln(\lambda_D/b_0)$.

• 重点: 定义库仑对数 (Coulomb Logarithm):

$$\ln \Lambda \equiv \ln \left(rac{\lambda_D}{b_0}
ight)$$

其中 $\Lambda = \lambda_D/b_0$ 。

• 由于 $\lambda_D\gg b_0$, Λ 通常是一个很大的数 (e.g., 10^6-10^9),所以 $\ln\Lambda$ 是一个中等大小的数(典型值 $\approx 10-20$)。

4. 物理意义

• **重点**: 最终的**有效碰撞频率** $m{
u}_{eff}$ 或 **有效碰撞截面** $m{\sigma}_{eff}$ 大致正比于强碰撞截面 $\sigma_0 \propto b_0^2$ **乘以** 库 仑对数 $\ln \Lambda$ 。

 $u_{eff} \propto n\sigma_0 v_{th} \ln \Lambda$

• $\ln \Lambda$ 这个因子代表了**大量弱碰撞对总碰撞效应的贡献**,使得等离子体中的实际碰撞效应远大于仅考虑强碰撞的估算。

5. 总结

库仑对数 $\ln \Lambda = \ln(\lambda_D/b_0)$ 是一个重要的修正因子,用于描述等离子体中大量弱碰撞(小角度散射)的累积效应对总碰撞率的显著增强。

Slide 24: 碰撞③:碰撞率与平均自由程

1. 电子-离子碰撞时间 (au_{ei})

- 考虑了库仑对数修正后,电子与离子发生一次显著动量交换所需的平均时间(碰撞频率 ν_{ei} 的倒数)。
- 公式:

$$oxed{ au_{ei} = rac{1}{
u_{ei}} pprox rac{4\pi\epsilon_0^2 m_e^{1/2} (k_B T_e)^{3/2}}{n_i Z^2 e^4 \ln \Lambda}}$$

(这里 n_i 是离子密度, Z 是离子电荷数)。

- 重点: 依赖关系:
 - 。 $au_{
 m ei} \propto {
 m T}_{
 m e}^{3/2}$ (温度越高,碰撞越困难,时间越长)
 - 。 $au_{
 m ei} \propto 1/{
 m n_i}$ (密度越高,碰撞越频繁,时间越短)
 - 。 $au_{
 m ei} \propto 1/{
 m Z}^2$ (离子电荷越高,库仑力越强,时间越短)
 - 。 $au_{
 m ei} \propto 1/\ln\Lambda$ (弱碰撞效应越强,时间越短)

• **实用公式** (常用电子密度 $n_e \approx Z n_i$):

$$au_{ei}[\mathrm{s}]pprox 3.44 imes 10^{11} rac{(T_e[\mathrm{eV}])^{3/2}}{n_e[\mathrm{m}^{-3}]Z\ln\Lambda}$$
 (注意这里分母是 n_eZ)

2. 电子平均自由程 (λ_e)

- 电子在两次连续碰撞之间平均自由运动的距离。
- $\lambda_e = ($ 平均速度 $) \times ($ 平均碰撞时间 $) = v_{th,e} \times \tau_{ei}$
- 由于 $v_{th,e} \propto T_e^{1/2}$.
- 重点: 依赖关系:
 - 。 $\lambda_{
 m e} \propto {f T}_{
 m e}^{1/2} imes {f T}_{
 m e}^{3/2} = {f T}_{
 m e}^2$ (对温度的依赖性极强!)
 - $\circ \ \lambda_{
 m e} \propto 1/{
 m n_e}$
 - $\circ~\lambda_{
 m e} \propto 1/{
 m Z}$
 - $\circ~\lambda_{
 m e} \propto 1/\ln\Lambda$
- 实用公式:

$$\lambda_e [\mathrm{m}] pprox 1.44 imes 10^{17} rac{(T_e [\mathrm{eV}])^2}{n_e [\mathrm{m}^{-3}] Z \ln \Lambda}$$

3. Fokker-Planck 方程修正

• 更精确的动理学理论(如 Fokker-Planck 方程)可能会对碰撞频率的数值因子进行修正(如引入 2π 等)。实际应用中常使用基于这些理论的标准公式(如 Spitzer 碰撞频率)。

4. 总结

碰撞时间和平均自由程是描述等离子体碰撞性质的关键参数,它们强烈依赖于等离子体的温度和密度,并包含库仑对数 $\ln \Lambda$ 。在高温稀薄等离子体(如聚变等离子体)中,碰撞可能相对不频繁,平均自由程很长。