

4 大气辐射基础

4.1 绪论

相关基础知识

1. 太阳辐射是地球最重要的能量来源
2. 地球与宇宙其他物体所有的能量交换是通过辐射传输发生的
3. 辐射是大气与下地表以及大气不同层次能量交换的机质
4. 在高层大气的一些化学反应和光化学烟雾的行程中有重要作用(高层云、臭氧反应、地面污染)
5. 大气的红外辐射是卫星遥感的基础
6. 地气系统、纬度的辐射差额是天气变化和其后形成及其演变的基本因素

辐射概要 辐射

太阳辐射的 30%被直接反射回太空。地球反照率: 0.3

- ① 任何物体只要**温度在绝对零度以上**，都以电磁波形式**向外发射能量**，同时又接收周围的电磁波
- ② **辐射传输**是以**电磁辐射**的形式进行**能量传输**的物理现象
- ③ 辐射通过一种**媒介**（比如地气系统）的传播受到**发射、吸收和散射**过程的影响
- ④ 电磁辐射的基本性质就是**波粒二象性**：即在经典电磁波理论中，能量的传播依靠**电磁场的连续波**来完成；在量子理论中增加了**辐射的粒子特征**，物质发射或吸收的辐射能都以光子为单位。
- ⑤ **大气对太阳光的散射和吸收**以及**大气、陆地和海洋对红外辐射的吸收和发射**共同决定地球气候

辐射领域发展

1. **麦克斯韦方程组** 1831-1879
2. **瑞利** 1842-1919 因其对最重要气体密度的研究和氩气的发现，获得 1904 诺贝尔奖
瑞利散射：解释了天空蓝色的成因(**分子对太阳辐射的散射**)
3. **维恩** 1864-1928 发现辐射加热定律，获得 1911 诺贝尔奖
维恩定律：一个确定**黑体辐射分布**的经验定律
4. **普朗克** 1858-1947 发现量子，**普朗克定律**
5. **爱德华·普塞尔** 1912-1997 核磁精确观测方法, **离散偶极子近似 DDA: 大气粒子单次散射特性**
6. **萨婆罗门扬·钱德拉塞卡** 1910-1995 行星结构和演变、**辐射传输的奠基人**

4.1.1 电磁波

发现 1865, 麦克斯韦发表了他著名的方程组，展示了电磁波的存在与光是一种电磁波。

真空中的平面电磁波

内容

- ① 波由**时变的电场 E** 和**磁场 H** 组成（其中电场和磁场均用矢量表示）
- ② **E 和 H 相互垂直**
- ③ 电磁波的传播方向由 $E \times H$ 给出，它既垂直于 E 又垂直于 H

麦克斯韦方程

$$\begin{aligned}\nabla \cdot \vec{E} &= 0 & \nabla \times \vec{E} &= \varepsilon \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \\ \nabla \cdot \vec{B} &= 0 & \nabla \times \vec{B} &= -\mu \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}\end{aligned}$$

推导

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{E}) = \nabla \times \left(-\mu \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \right) = -\mu \frac{\partial}{\partial t} (\nabla \cdot \vec{B}) = -\varepsilon \mu \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$$

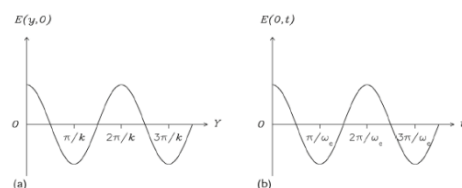
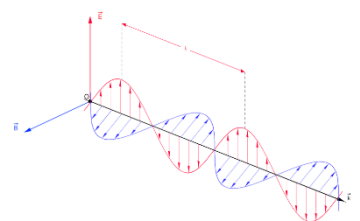
$$\nabla \times (\nabla \times \vec{E}) = \nabla (\nabla \cdot \vec{E}) - \nabla^2 \vec{E} \quad \text{两式相减得: } \nabla^2 \vec{E} - \varepsilon \mu \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0$$

$$\text{一般式 } \nabla^2 \vec{E} - \varepsilon \mu \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0 \Rightarrow \vec{E}(y, t) = E_o(y, t) \vec{z} = E_o \cos(ky - \omega t) \vec{z}$$

描述 使用频率 f ，波长 λ ，波数 ν 来描述

$$\text{关系 } \lambda \cdot f = c \quad \nu = \frac{1}{\lambda} = \frac{f}{c}$$

电磁波示意，红色电波，蓝色磁波



左侧时间为零，右侧位置为零

单位 波长 $1\text{cm} = 10^{-2}\text{m}$ $1\mu\text{m} = 10^{-6}\text{m}$ $1\text{nm} = 10^{-9}\text{m}$ $1\text{\AA} = 10^{-10}\text{m}$ (ångström)
 频率 $1\text{Hz} = 1\text{s}^{-1}$ $1\text{GHz} = 10^9\text{Hz} = 10^9\text{s}^{-1}$
 波数 cm^{-1}

例题 1. 计算波长为 $10\mu\text{m}$ 的辐射的频率和波数

$$f = \frac{c}{\lambda} = \frac{3 \times 10^8 \text{m/s}}{10 \times 10^{-6} \text{m}} = 3 \times 10^{13} \text{Hz} = 30000 \text{GHz} \quad \nu = \frac{1}{\lambda} = \frac{f}{c} = \frac{1}{10 \times 10^{-6} \text{m}} = 1000 \text{cm}^{-1}$$

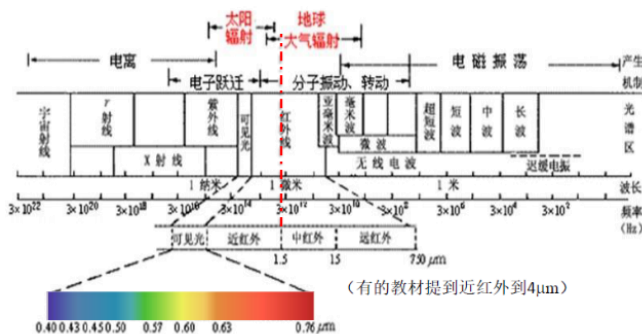
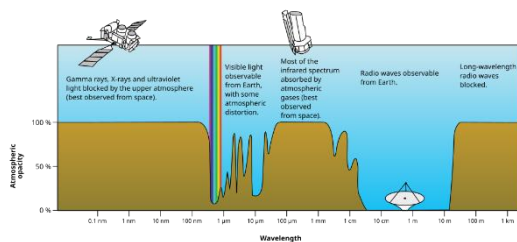
2. 如果波长增加到 $10.1\mu\text{m}$, 波数将变化多少?

$$\nu = \frac{1}{10.1 \times 10^{-6} \text{m}} = 990 \text{cm}^{-1}$$

4.1.2 光谱

- 描述 ① 电磁辐射可以视为以光速传播的波包
 ② 如同其它任何以已知速度传播的波, 其频率、波长和波数之间是相互依赖的
 ③ 波长、频率和波数可交互用于表示辐射特征
 ④ 大气辐射是具有连续波长和频率的波包, 其荷载的能量可以划分为来自各种波长的波段 (比如: 短波 ($< 4\mu\text{m}$)、长波 ($> 4\mu\text{m}$)) 的贡献

微波辐射 $100\mu\text{m} - 10\text{cm}$ 在地球能量平衡中不重要, 但它被广泛应用于遥感, 因其能够穿透云层
 可见光 $0.40 - 0.76\mu\text{m}$ 可见光是太阳和其它类似的恒星所发射的大部分辐射的频域 (进化事实)
 太阳辐射 $0.20 - 4\mu\text{m}$ 短波, 包含部分紫外+可见光+近红外波段, 太阳黑体约为 6000K
 地球热红外 $4 - 100\mu\text{m}$ 长波地球辐射, 包含远红外, 地球黑体约为 288K
 红外辐射 $0.76 - 100\mu\text{m}$ 包含近红外+远红外



4.2 辐射参量

4.2.1 立体角

立体角 几何中立体角是二维角度在三维空间的表现, 即在某一点所正对的目标, 是对处于该点观察者所观察物体大小的量度。立体角可以表达为立体角所正对的球面面积与半径平方之比。

定义: $\Omega = \frac{\sigma}{r^2}$ 单位: 球面度 Sr 一个球面的立体角为 4π

示例 日地距离 $d = 1.5 \times 10^8 \text{km}$ 太阳半径为 $R_{\odot} = 7.0 \times 10^5 \text{km}$, 从地球看太阳的立体角为:

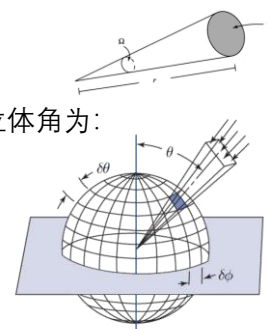
$$\Omega = \frac{\pi R_{\odot}^2}{d^2} = \frac{3.14 \times (7.0 \times 10^5)^2}{(1.5 \times 10^8)^2} = 6.76 \times 10^{-5} \text{Sr}$$

球标 $d\sigma = (r d\theta)_{\text{南北}} (r \sin \theta d\phi)_{\text{东西}}$ 其中 θ 天顶角, ϕ 方位角

$$d\Omega = \frac{d\sigma}{r^2} = \sin \theta d\theta d\phi \quad \text{地球坐标中纬度} + \theta = \pi/2$$

示例 通过对立体角积分, 计算由水平面上一个点观察到的天空所正对着的立体角的弧度

$$\int_{2\pi} d\Omega = \int_{\phi=0}^{2\pi} \int_{\theta=0}^{\pi/2} \sin \theta d\theta d\phi = 2\pi \int_{\theta=0}^{\pi/2} \sin \theta d\theta = 2\pi$$



4.2.2 能量

当电磁辐射能量通过一表面，通过的能量与表面面积、立体角范围(辐射有效性)、通过时间、波长/波数范围有关

4.2.2.1 基本辐射参量

基本条件 电磁辐射在时间 t 到 $t + dt$ 通过一个面积为 dA 的表面的能量为 dE (单位: 焦耳)

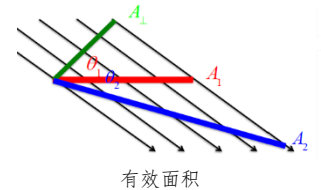
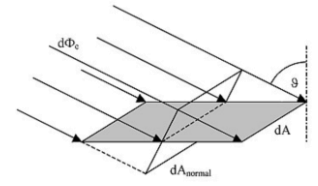
辐射通量 Φ $d\Phi = \frac{dE}{dt}$ (W) 单位时间通过的能量

辐照度 F $dF = \frac{d\Phi}{dA} = \frac{dE}{dt dA}$ ($W \cdot m^{-2}$) 也称为**辐射通量密度**，单位时间通过单位面积的能量

辐亮度 I $dI = \frac{dF}{\cos \theta d\Omega} = \frac{dE}{dt (\cos \theta dA) d\Omega} = \frac{dE}{dt dA_{\perp} d\Omega}$ ($J \cdot s^{-1} \cdot m^{-2} \cdot Sr^{-1}$)

也称为**辐射强度**，单位时间通过**单位有效面积**、**单位立体角**的能量

有效辐射面积 A_{\perp} $A_{\perp} = \cos \theta_1 A_1 = \cos \theta_2 A_2$ 不同接收面的有效面积一致



4.2.2.2 单色辐射参量

描述 进一步地，大气辐射是具有连续波长和频率的波包，其荷载的能量可以划分为来自**各种波长的波段**的贡献，本节考虑辐射能对波长的依赖关系。

光谱/单色通量 Φ_{λ} $\Phi_{\lambda} = \frac{d\Phi}{d\lambda} = \frac{dE}{dt d\lambda}$

光谱/单色辐照度 F_{λ} $F_{\lambda} = \frac{dF}{d\lambda} = \frac{d\Phi}{dA d\lambda} = \frac{dE}{dt dA d\lambda}$

称为**单色辐射通量密度**。对三维空间中某一给定波长辐射以某一角度通过单位面积的某一平面的能量的量度。如果辐射是以某一方向照射到一个水平面上(比如由水平面上方)，此时辐射通量密度称为**入射辐射的通量密度** $F_{\lambda} = \int_{2\pi} I_{\lambda} \cos \theta d\Omega$

光谱/单色辐亮度 I_{λ} $I_{\lambda} = \frac{dI}{d\lambda} = \frac{dE}{dt (\cos \theta dA) d\Omega d\lambda} = \frac{dE}{dt dA_{\perp} d\Omega d\lambda}$ 单位时间单位有效面积单位立体角单位**波长**的能量

光谱/单色通量 Φ_{ν} $\Phi_{\nu} = \frac{d\Phi}{d\nu} = \frac{dE}{dt d\nu}$

光谱/单色辐照度 F_{ν} $F_{\nu} = \frac{dF}{d\nu} = \frac{d\Phi}{dA d\nu} = \frac{dE}{dt dA d\nu}$

光谱/单色辐亮度 I_{ν} $I_{\nu} = \frac{dI}{d\nu} = \frac{dE}{dt (\cos \theta dA) d\Omega d\nu} = \frac{dE}{dt dA_{\perp} d\Omega d\nu}$ 单位时间单位有效面积单位立体角单位**波数**的能量

波长波数关系 $I_{\nu} = \frac{dI}{d\nu} = \frac{dI}{d\lambda} \left| \frac{d\lambda}{d\nu} \right| = I_{\lambda} \frac{1}{\nu^2} = I_{\lambda} \lambda^2$

波段辐射强度 $Q = \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} Q_{\lambda} d\lambda$ $I = \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} I_{\lambda} d\lambda$

例题

1. 辐射来自于一个向四周均匀发射的水平面，那么发射辐射的通量密度是多少？

$$F = \int_{2\pi} I \cos \theta d\Omega = \int_{\phi=0}^{2\pi} \int_{\theta=0}^{\pi/2} I \cos \theta \sin \theta d\theta d\phi = \pi I$$

2. 太阳辐射以零度天顶角入射到地球大气顶一个水平面上的通量密度 F_s 为 $1368 W m^{-2}$ 。计算太阳辐射的强度(假设太阳辐射是各向同性的，即太阳表面任何一点向所有方向发射辐射的强度相同，并且太阳半径 $R_s = 7.00 \times 10^8 m$ ，日地距离 $d = 1.50 \times 10^{11} m$)

有 $F_s = \int_{2\pi} I \cos \theta d\Omega$ 因 $\delta\Omega$ 非常小可忽略其随 $\cos \theta$ 的变化。 $F_s = I_s \times \cos \theta \times \delta\Omega$ $\theta = 0$

立体角之比=面积之比 $\frac{\delta\Omega}{2\pi} = \frac{\pi R_s^2}{2\pi d^2}$ $\delta\Omega = 6.84 \times 10^{-5} Sr$

$$I_s = \frac{F_s}{\delta\Omega} = \frac{1368}{6.84 \times 10^{-5}} = 2.00 \times 10^7 W m^{-2} Sr^{-1}$$

