SH in Baking

If you can not render Mathematical formula, please read this image_SH_in_Baking_md_to_png

简介

球谐函数是一种非常好的简化光照的数学模型,本文主要介绍我们为什么要在烘焙中使用球谐函数,以及我们在烘焙过程中如何计算球谐、如何简化计算过程。

简略了解球谐基础请点击光照探针中的球谐基础

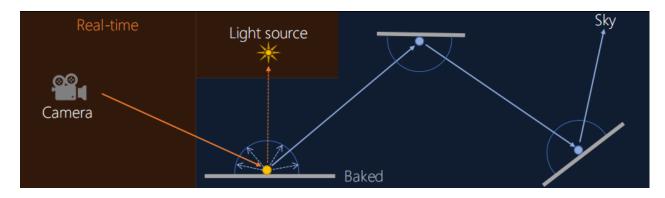
目录

- 为什么选用 SH
- 球谐辐照度函数
 - 。 烘焙球谐系数
 - 。简化计算

为什么选用 SH

路径追踪表示的 Global Illumination

先看一下全局光照 (Global Illumination,后文简称 GI) 在路径追踪里的表示:



我们在镜头里看见某一个位置 x 的光照就像图中显示的一样,有许多来源,并且某些光源的路径比较复杂。 我们尝试表示图中这个路径的光线: $L_o(x,\omega_o)=L_e(x)+\int_\Omega L_i(x,\omega_i)f_r(x,\omega_o,\omega_i)(\omega_i\cdot n)d\omega_i$ 有这样两个问题:

- ω_{o} 是我们的相机位置向量,但是烘焙阶段我们并不知道具体的值
- n 是着色阶段的法向量,我们可能不知道(法线贴图和不同的 LOD 让我们不能确定法线的具体方向)

我们应该需要存储 GI数据,方便 runtime 计算得到。一个比较常见的方法就是用把 GI数据 烘焙成 辐射函数(radiance function)或者辐照度函数(irradiance function),然后使用球谐函数(spherical harmonic,后文简称 SH)模拟后,存储得到系数。 本文使用 1阶球谐函数(L1 SH)来存储辐照度数据(irradiance data)。

为什么使用 SH

寒霜的Flux Baker评估了不同的存储预计算 GI数据的方法,基于以下原因最终选择了 SH

- 不需要切线的相关计算
 - 。 RNM or H-Basis 需要
- RGB 分离的方向光计算 (direction lighting)
 - 。 ambient + highlight direction(AHD) 做不到

- 高对比度的漫反射光
- 可以计算近似的镜面反射光
- L1 SH 在存储占比、还原消耗和还原质量表现好

球谐辐照度函数

烘焙球谐系数

使用蒙特卡洛采样 (Monte Carlo Sampling) 在固定点采样得到辐射值的球谐表示 (SH representation of the radiance)

- 在球面 (lightmaps 一般用半球) 生成随机光线
- 把辐射值 (radiance) 在光线方向上投影成 SH基 (球谐基)
- 我们得到 SH系数和球辐射函数 (spherical radiance function)

光线在单位球上的投影过程: radianceSH += 4pi/N * shEvaluateL1(rayDirection) * rayRadiance

```
SHL1 shEvaluateL1(vec3 p)
{
    float Y0 = 0.282095f; // sqrt(1/(4pi))
    float Y1 = 0.488603f; // sqrt(3/(4pi))
    SHL1 sh;
    sh[0] = Y0;
    sh[1] = Y1 * p.y;
    sh[2] = Y1 * p.z;
    sh[3] = Y1 * p.x;
    return sh;
}
```

球谐辐射值在 L1 阶的表示:

$$L_{00} = \sqrt{rac{1}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i) \ L_{1-1} = \sqrt{rac{3}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)y_i \ L_{10} = \sqrt{rac{3}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)z_i \ L_{11} = \sqrt{rac{3}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)x_i$$

但是,对于实际的计算来说,我们需要计算固定法向(点法向量或者面法向量)的来自半球各个方向的光量,也就是说我们需要在几何表面固定点的辐照度(irradiance)

使用 clamped cosine lobe 卷积辐射值 (radiance) 得到需要的辐照度 (irradiance) : $E_{lm} = A_l L_{lm}$

- 在时域做卷积,就是在频域做乘积
- 球谐的正交不变性

由这两点可以得到,radianceSH 在时域做卷积,我们转换成了在频域做乘积,直接将球谐系数乘上卷积的对象即可

```
irradianceSH = shApplyDiffuseConvolutionL1(radianceSH);
void shApplyDiffuseConvolutionL1(SHL1& sh)
{
    float A0 = 0.886227f; // pi/sqrt(4pi)
    float A1 = 1.023326f; // sqrt(pi/3)
    sh[0] *= A0;
    sh[1] *= A1;
    sh[2] *= A1;
    sh[3] *= A1;
}
```

clamped cosine lobe 是 Lambertian BRDF中 lambert漫反射余弦值的球谐系数,L1阶表示为 $A_0=rac{\pi}{\sqrt{4\pi}}~A_1=\sqrt{rac{\pi}{3}}$

简化计算

我们可以把 shEvaluateL1(vec3) 和 shApplyDiffuseConvolutionL1(SHL1&) 做一个合并简化,得到:

```
SHL1 shEvaluateDiffuseL1(vec3 p)
{
    float AY0 = 0.25f;
    float AY1 = 0.50f;
    SHL1 sh;
    sh[0] = AY0;
    sh[1] = AY1 * p.y;
    sh[2] = AY1 * p.z;
    sh[3] = AY1 * p.x;
    return sh;
}
```

我们可以看到,合并之后做乘积的因子变成了比较特殊的值 AY0 = 0.25 、 AY1 = 0.50 ,这是巧合么?显然不是,让我们以 L1阶球谐为例,在代数来解读合并的过程

球谐函数
$$L(heta,arphi) = \sum_{l,m} L_{lm} Y_{lm}(heta,arphi)$$

在球面上积分有 $L_{lm}=\int_{\theta=0}^{\pi}\int_{\varphi=0}^{2\pi}L(\theta,\varphi)Y_{lm}(\theta,\varphi)\sin\theta,d\theta,d\varphi$

这样所有的步骤我们都清晰了,现在可以得到辐照度的 L1阶球谐表示。

用蒙特卡洛求解可得

$$L_{lm} = \frac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(\theta_i, \varphi_i) Y_{lm}(\theta_i, \varphi_i)$$
 (1)

我们展开 L1阶球谐基函数

$$Y_{00} = \sqrt{\frac{1}{4\pi}} \tag{2}$$

$$Y_{1m} = \sqrt{\frac{3}{4\pi}}(x; y; z) \tag{3}$$

将(2)(3)带入(1)可得

$$egin{aligned} L_{00} &= rac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) \sqrt{rac{1}{4\pi}} \ L_{1m} &= rac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) \sqrt{rac{3}{4\pi}} (x_i; y_i; z_i) \end{aligned}$$

把(1) 带入 $E_{lm}=A_{l}L_{lm}$ 可以得到辐照度的蒙特卡洛解

$$E(\theta,\varphi) = \sum_{l,m} \sqrt{\frac{4\pi}{2l+1}} A_l L_{lm} Y_{lm}(\theta,\varphi)$$
(4)

Lambertian BRDF 中 $A(\theta)=max[\cos\theta,0]$ 的球谐表示为 $A(\theta)=\sum_l A_l Y_{l0}(\theta)$,我们可以直接写出 L1阶 SH系数

$$A_0 = \frac{\pi}{\sqrt{4\pi}} \tag{5}$$

$$A_1 = \sqrt{\frac{\pi}{3}} \tag{6}$$

写出 (4) 的 L1阶展开, 得到

$$E(\theta,\varphi) = \sqrt{\frac{4\pi}{2\times0+1}}A_0L_{00}Y_{00} + \sqrt{\frac{4\pi}{2\times1+1}}A_1L_{1-1}Y_{1-1}(\theta,\varphi) + \sqrt{\frac{4\pi}{2\times1+1}}A_1L_{10}Y_{10}(\theta,\varphi) + \sqrt{\frac{4\pi}{2\times1+1}}A_1L_{11}Y_{11}(\theta,\varphi)$$

将(2)(3)(5)(6) 带入(7) 可得

$$\begin{split} E(x,y,z) &= \sqrt{\frac{4\pi}{1}} \frac{\pi}{\sqrt{4\pi}} \sqrt{\frac{1}{4\pi}} L_{00} + \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} L_{1-1}y + \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} L_{10}z + \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} L_{11}x \\ &= 0.25 \sqrt{4\pi} L_{00} + 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} L_{1-1}y + 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} L_{10}z + 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} L_{11}x \\ &= 0.886227 L_{00} + 1.0233 L_{1-1}y + 1.0233 L_{10}z + 1.0233 L_{11}x \end{split}$$

把它记作

$$E(x,y,z) = 0.25\sqrt{4\pi}L_{00} + 0.5\sqrt{\frac{4\pi}{3}}L_{1-1}y + 0.5\sqrt{\frac{4\pi}{3}}L_{10}z + 0.5\sqrt{\frac{4\pi}{3}}L_{11}x$$
(8)

同时, 我们把辐照度函数 L1阶球谐展开得到

$$E(x, y, z) = E_{00} + E_{1-1}y + E_{10}z + E_{11}x$$
(9)

我们根据 (1)(2)(3) 写出 L1阶的辐射球谐函数系数的蒙特卡洛积分解

$$L_{1-1} = \sqrt{rac{3}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)y_i \ L_{00} = \sqrt{rac{1}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)z_i \ L_{11} = \sqrt{rac{3}{4\pi}}rac{4\pi}{N}\sum_{i=1}^{N}L(x_i,y_i,z_i)z_i$$

将得到的结果带入(8)(9)就解出了辐照度系数

$$E_{1-1} = 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \frac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) y_i \ E_{00} = 0.25 \sqrt{4\pi} \sqrt{\frac{1}{4\pi}} \frac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) E_{10} = 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \frac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) z_i \ E_{11} = 0.5 \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \frac{4\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) x_i$$

整理一下可以得到 $E(x,y,z)=E_{00}+E_{1-1}y+E_{10}z+E_{11}x$ 球谐系数的蒙特卡洛积分解

$$egin{aligned} E_{00} &= rac{\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) \ E_{1-1} &= rac{2\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) y_i \ E_{10} &= rac{2\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) z_i \ E_{11} &= rac{2\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) x_i \end{aligned}$$

$$E_{00} = rac{\pi}{2N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) \ E_{1-1} = rac{\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) y_i \ E_{10} = rac{\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) z_i \ E_{11} = rac{\pi}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) x_i$$

数学推导过程到此结束

现在我们来处理这个得到的结果:

- 我们可以在其他地方约掉一些常量
 - 。 BRDF 中的 $1/\pi$
 - 。 蒙特卡洛积分里的 4π

将这些条件带入,得到我们最终简化版的 L1 SH irradiance 蒙特卡洛积分

$$E_{00} = rac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) \; E_{1-1} = rac{2}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) y_i \; E_{10} = rac{2}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) z_i \; E_{11} = rac{2}{N} \sum_{i=1}^{N} L(x_i, y_i, z_i) x_i$$

那么在单位球上的光线表示为: irradianceSH += SHL1rgb(rayRadiance, 2 * rayRadiance * rayDirection) / N 这就让我们发现了以下两点:

- L0阶的球谐系数包含简单的平均辐射值
- L1阶的球谐系数包含加权平均的辐射方向

为了提高存储效率,可以将 L1 SH系数中公共的 L0 SH系数和常数2给提取出来,然后把 L1 存储的数据范围限制在 [0,1]

- irradianceSH += SHL1rgb(rayRadiance, rayRadiance * rayDirection) / N , 把2给提出来
- irradianceSH.L1 /= irradiance.L0 , 将 L1约掉 L0之后再存储

那么我们在着色阶段重建 radiance 的时候也会很简单,直接把面法向量带进去即可:

result = (0.5 + dot(irradiance.L1, normal)) * irradiance.L0 * 2.0 有几个注意点:

- 结果可能为负, 因为 L1的值很是 L0的两倍
- BRDF 里的 $\frac{1}{\pi}$ 我们已经在前面简化约分的时候用掉了
- 也输出了缺少反射因子的反射光辐射值 (radiance of reflected light)