## 近代光学基础仿真实验报告 3

何金铭 PB21020660

# 1 问题 1

#### 1.1 问题描述

一束 632.8nm 激光,入射到直径为 200 微米的相位型全息片上,其透射光在 z=400 微米处,形成一个 500m\*500m 的图像 (图像内容自定)。结合角谱方法或 Rayleigh-Sommerfeld 衍射,自主 搭建 GS 算法,优化以下两种情况下的全息片位相分布。(上传代码和报告 (包含位相分布和详细的分析结果)

### 1.2 实现方法

选择使用角谱衍射理论和 GS 算法来实现

设置波长  $\lambda=632.8nm$ ,相位片板边长  $LL=500\mu m$ ,相位片直径为  $200\mu m$ ;设置全息图尺寸为  $500\mu m\times 500\mu m$ ,全息图与相位片的间隔为  $Z=400\mu m$ 。设置全息图如下如图2所示。**设置像素的大小为**  $0.3\mu m$  **每格**,采用的高斯光束的束腰半径为  $w_0=100\mu m$ 。



图 1: 原始全息图——月之暗面专辑

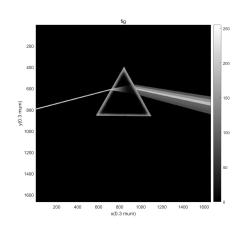


图 2: 灰度处理后的全息图

### 1.3 源码说明

由于利用角谱衍射和 GS 算法,在像素单元尺寸为  $0.3\mu m \times 0.3\mu m$  时会出现错误,所以需要特殊处理,对于像素不同的情况分开来编程。

#### **1.3.1 像素单元尺寸为** $0.3\mu m \times 0.3\mu m$

- 1. main1.m 主程序
- 2. rasm.m 用于获得角谱衍射传输后的光场

其中 rasm.m 与 asm.m 的区别在于, rasm.m 在进行角谱衍射时, 由于若像素单元尺寸过小, 会导致角谱衍射中的传输函数出现隐失波。

$$H = \exp\left\{ (ikz\sqrt{1 - \lambda^2 f_x^2 - \lambda^2 f_y^2}) \right\} \tag{1}$$

即传输函数出现  $e^{-\alpha}$ ,  $(\alpha > 0)$  这一项,但是当反向传播的时候,这一项会导致出现  $e^{\alpha}$ ,  $(\alpha > 0)$  这一发散项。若此时用 **asm.m** 进行反向传播,会导致结果发散,最后全黑。

考虑到方向传播时,隐失波会迅速衰减,故可以直接将传播函数 H 乘以瞳函数 P(x,y),使得外面的隐失波部分为 0,从而避免发散。这就是 **rasm.m** 的作用。

### **1.3.2 像素单元尺寸为** $2\mu m \times 2\mu m$

- 1. main2.m 主程序
- 2. asm.m 用于获得角谱衍射传输后的光场

### 1.4 结果

### 1.4.1 像素单元尺寸为 $0.3\mu m \times 0.3\mu m$

设置像素的大小为 0.3μm 每格, 仿真全息结果见下图3。

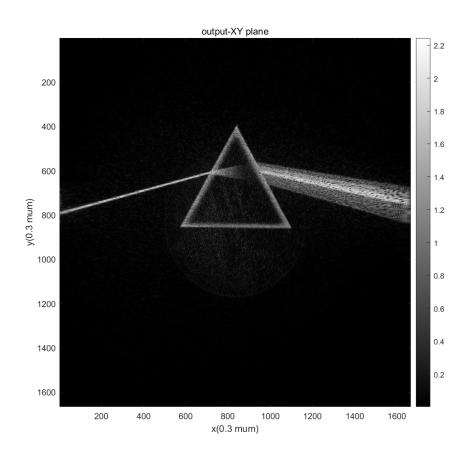
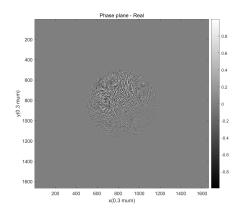


图 3: 像素的大小为 0.3 μm 时全息图结果



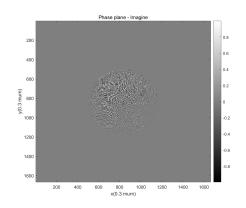


图 4: 像素的大小为 0.3 μm 时相位片实部

图 5: 像素的大小为 0.3 μm 时相位片虚部

## 1.4.2 **像素单元尺寸为** $2\mu m \times 2\mu m$

**设置像素的大小为** 2μm **每格**, 仿真全息结果见下图6。

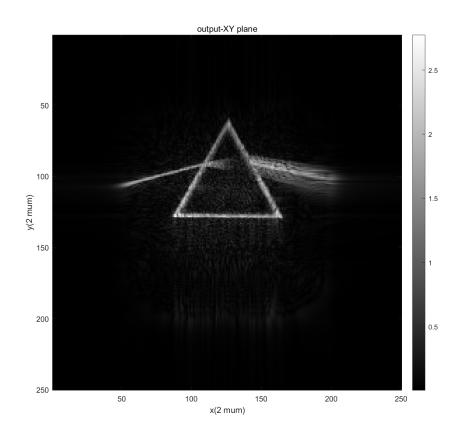
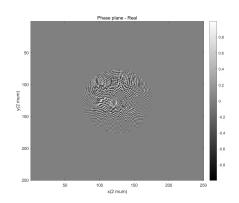


图 6: 像素的大小为 2μm 时全息图结果



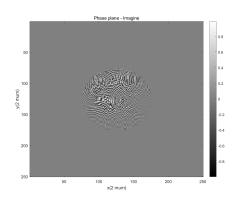


图 7: 像素的大小为 2μm 时相位片实部

图 8: 像素的大小为 2μm 时相位片虚部

### 1.5 分析讨论

- 1. 对比  $\Delta l = 0.3 \mu m$  与  $\Delta l = 2 \mu m$  时的全息图成像效果,发现当  $\Delta l = 0.3 \mu m$  全息图的细节更加 完整,整体图像范围更广,这是因为像素尺寸 l 越小还原的物理过程就更真实,所以画出的图 像更加清晰。
- 2. 对比  $\Delta l=0.3\mu m$  与  $\Delta l=2\mu m$  时的相位片效果,发现当  $\Delta l=0.3\mu m$  时,相位片的条纹比  $\Delta l=2\mu m$  时更细腻,这是因为像素尺寸 l 越小,还原的物理过程就更真实,所以画出的图像 更加清晰。