## Численное моделирование по физике.

## «Кольца Ньютона»

## Условие:

Моделирование колец Ньютона для линзы заданного радиуса. Рассмотреть монохроматический и квазимонохроматический свет (задается середина и ширина спектра в нанометрах). Вывод цветного распределения интенсивности интерференционной картины и графика зависимости интенсивности от радиальной координаты.

## Решение:

Кольца Ньютона возникают из-за интерференции света, отражённого от двух поверхностей: выпуклой линзы и стеклянной пластинки. Высота воздушного клина на расстоянии r от центра описывается формулой:  $h(r) = \frac{r^2}{2R}$ .

Для расчета интенсивности света в точке воспользуемся формулой интерференции двух волн  $I=I_1+I_2+2\sqrt{I_1I_2}\cos\frac{2\pi\delta}{\lambda}$ , где  $\delta$  — разность хода,  $\frac{2\pi\delta}{\lambda}$  — разность фаз,  $I_1,I_2$  — интенсивности двух волн,  $\lambda$  — длина волны света. Возьмем  $I_1=I_2$ , тогда  $I=2I_0\left(1+\cos\frac{2\pi\delta}{\lambda}\right)$ . Максимальное значение получим при  $\cos\frac{2\pi\delta}{\lambda}=1$ :  $I=2I_0(1+1)=4I_0$ . Для удобства моделирования отнормируем I, чтобы она всегда лежала в диапазоне от 0 до 1, поделив на  $4I_0$ : I=0,  $5\left(1+\cos\frac{2\pi\delta}{\lambda}\right)$ .

Оптическая разность хода при отражении света от нижней поверхности линзы и верхней поверхности пластины через тонкий воздушный зазор толщины h(r) будет равен  $\Delta = 2h(r) + \frac{\lambda}{2}$  (отражение стекло  $\rightarrow$  воздух - отражение от менее плотной среды и воздух  $\rightarrow$  стекло - отражение от более плотной среды - даст сдвиг на  $\pi$ ). Так как сдвиг на  $\pi$  просто сдвинет фазы (максимум  $\leftrightarrow$  минимум), в формуле будем использовать геометрическую разность хода  $\delta = 2h(r)$ .

Тогда получим следующую формулу для расчета интенсивности света в точке:

$$I = 0.5 \left( 1 + \cos \frac{4\pi h(r)}{\lambda} \right)$$

Для квазимонохроматического света ( $\Delta\lambda>0$ ) воспользуемся формулой  $I=\int SId\lambda$ , где S – весовая спектральная функция (описывает, какую долю энергии излучения даёт каждая длина волны  $\lambda$  в свете). В качестве весовой спектральной функции возьмем гауссову функцию  $S=\exp\left(-\frac{(\lambda-\lambda_0)^2}{2\sigma^2}\right)$ , где  $\sigma=\frac{\Delta\lambda}{2,355}$  (взяли полуширину). Для того, чтобы получить взвешенную сумму интенсивностей по спектру, вместо S возьмем нормализованные веса  $w_i=\frac{S(\lambda_i)}{\sum S(\lambda_j)}$ . Тогда интенсивность в случае квазимонохроматического света будет находиться по формуле:

$$I = 0.5 \sum w_i \left( 1 + \cos \cos \frac{4\pi h(r)}{\lambda} \right)$$

Решим численно для данных значений.

Допустимые значения:

 $\lambda_0 \in [380;\ 780]$  нм – длина волны света

∆λ ∈ [0; 200] нм – ширина спектра

 $R \in [0,1;10]$  м – радиус кривизны линзы

Примеры работы программы:



