

и Тиеном [31], которые использовали метод Кавагути [32]. Обзор этих работ был дан Броунштейном и Фишбеином [33]. Во всех случаях решение уравнения Навье — Стокса показало наличие в дисперсной фазе при $Re \geq 1$ циркуляционных токов.

Экспериментальное подтверждение существования циркуляции внутри движущейся капли было впервые получено Бондом и Ньютоном [34], которые установили, что циркуляция возникает в каплях диаметром

$$d_k > 2 \left(\frac{\sigma_m}{\Delta \rho g} \right)^{0,5} \quad (11.31)$$

В дальнейшем циркуляция в каплях наблюдалась визуально и изучалась методом шпирен-фотографии многими исследователями [22, 35—38]. Кинтнер с сотрудниками разработал специальную методику изучения скорости циркуляции в каплях [39] и получил хорошее совпадение измеренных величин с результатами расчета по Адамару и Рыбчинскому [40].

Особый интерес представляет работа Хартье [41], который измерил расстояние между центром капли и центром циркуляционного тороида. Измерения показали, что это расстояние равно $0,71 R_k$, что полностью соответствует величине, предсказанной Адамаром. По данным Хартье циркуляционные токи возникают уже в период

образования капли и наблюдаются при времени образования капли $< 1,5$ с.

Физическая модель массопередачи, учитывающая наличие циркуляции, была разработана Кронигом и Бринком [42]. Для решения уравнения диффузии они использовали систему координат, изображенную на рис. 11.2. Одно семейство координатных линий выбирается так, чтобы оно с точностью до постоянного множителя совпало с линиями тока $\Psi = \text{const}$, а второе семейство координатных линий ортогонально первому:

$$\xi = 4\bar{r}^2 (1 - \bar{r}^2) \sin^2 \theta \quad (11.32)$$

$$\zeta = \frac{\bar{r}^4 \cos^4 \theta}{2\bar{r}^2 - 1} \quad (11.33)$$

Уравнение диффузии было выведено Кронигом и Бринком при допущении о постоянстве концентрации вдоль линии тока и чисто диффузионном механизме переноса между линиями тока. Уравнение нестационарной диффузии при этом имеет вид:

$$\frac{\partial}{\partial \xi} \left[p(\xi) \frac{\partial x(\xi, t)}{\partial \xi} \right] = \frac{R_k^2}{16D_d} q(\xi) \frac{\partial x(\xi, t)}{\partial t} \quad (11.34)$$

где $p(\xi)$ и $q(\xi)$ — функции эллиптических интегралов [6].

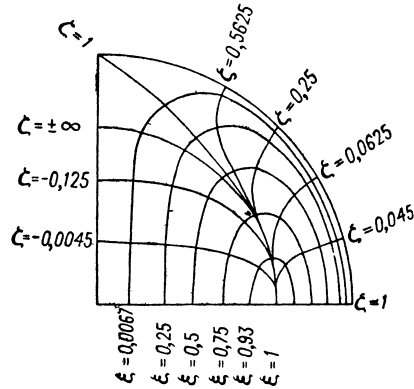


Рис. 11.2. Система координат по Кронигу и Бринку.